



Über dieses Buch

Dies ist ein digitales Exemplar eines Buches, das seit Generationen in den Regalen der Bibliotheken aufbewahrt wurde, bevor es von Google im Rahmen eines Projekts, mit dem die Bücher dieser Welt online verfügbar gemacht werden sollen, sorgfältig gescannt wurde.

Das Buch hat das Urheberrecht überdauert und kann nun öffentlich zugänglich gemacht werden. Ein öffentlich zugängliches Buch ist ein Buch, das niemals Urheberrechten unterlag oder bei dem die Schutzfrist des Urheberrechts abgelaufen ist. Ob ein Buch öffentlich zugänglich ist, kann von Land zu Land unterschiedlich sein. Öffentlich zugängliche Bücher sind unser Tor zur Vergangenheit und stellen ein geschichtliches, kulturelles und wissenschaftliches Vermögen dar, das häufig nur schwierig zu entdecken ist.

Gebrauchsspuren, Anmerkungen und andere Randbemerkungen, die im Originalband enthalten sind, finden sich auch in dieser Datei – eine Erinnerung an die lange Reise, die das Buch vom Verleger zu einer Bibliothek und weiter zu Ihnen hinter sich gebracht hat.

Nutzungsrichtlinien

Google ist stolz, mit Bibliotheken in partnerschaftlicher Zusammenarbeit öffentlich zugängliches Material zu digitalisieren und einer breiten Masse zugänglich zu machen. Öffentlich zugängliche Bücher gehören der Öffentlichkeit, und wir sind nur ihre Hüter. Nichtsdestotrotz ist diese Arbeit kostspielig. Um diese Ressource weiterhin zur Verfügung stellen zu können, haben wir Schritte unternommen, um den Missbrauch durch kommerzielle Parteien zu verhindern. Dazu gehören technische Einschränkungen für automatisierte Abfragen.

Wir bitten Sie um Einhaltung folgender Richtlinien:

- + *Nutzung der Dateien zu nichtkommerziellen Zwecken* Wir haben Google Buchsuche für Endanwender konzipiert und möchten, dass Sie diese Dateien nur für persönliche, nichtkommerzielle Zwecke verwenden.
- + *Keine automatisierten Abfragen* Senden Sie keine automatisierten Abfragen irgendwelcher Art an das Google-System. Wenn Sie Recherchen über maschinelle Übersetzung, optische Zeichenerkennung oder andere Bereiche durchführen, in denen der Zugang zu Text in großen Mengen nützlich ist, wenden Sie sich bitte an uns. Wir fördern die Nutzung des öffentlich zugänglichen Materials für diese Zwecke und können Ihnen unter Umständen helfen.
- + *Beibehaltung von Google-Markenelementen* Das "Wasserzeichen" von Google, das Sie in jeder Datei finden, ist wichtig zur Information über dieses Projekt und hilft den Anwendern weiteres Material über Google Buchsuche zu finden. Bitte entfernen Sie das Wasserzeichen nicht.
- + *Bewegen Sie sich innerhalb der Legalität* Unabhängig von Ihrem Verwendungszweck müssen Sie sich Ihrer Verantwortung bewusst sein, sicherzustellen, dass Ihre Nutzung legal ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass ein Buch, das nach unserem Dafürhalten für Nutzer in den USA öffentlich zugänglich ist, auch für Nutzer in anderen Ländern öffentlich zugänglich ist. Ob ein Buch noch dem Urheberrecht unterliegt, ist von Land zu Land verschieden. Wir können keine Beratung leisten, ob eine bestimmte Nutzung eines bestimmten Buches gesetzlich zulässig ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass das Erscheinen eines Buchs in Google Buchsuche bedeutet, dass es in jeder Form und überall auf der Welt verwendet werden kann. Eine Urheberrechtsverletzung kann schwerwiegende Folgen haben.

Über Google Buchsuche

Das Ziel von Google besteht darin, die weltweiten Informationen zu organisieren und allgemein nutzbar und zugänglich zu machen. Google Buchsuche hilft Lesern dabei, die Bücher dieser Welt zu entdecken, und unterstützt Autoren und Verleger dabei, neue Zielgruppen zu erreichen. Den gesamten Buchtext können Sie im Internet unter <http://books.google.com> durchsuchen.



This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + *Refrain from automated querying* Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at <http://books.google.com/>

Handwritten scribble



LELAND STANFORD JUNIOR UNIVERSITY



Abhandlungen

der
Churfürstlich-bayerischen

Akademie

der
Wissenschaften

Fünfter Band,
welcher die philosophischen enthält.



THIS ITEM HAS BEEN MICROFILMED BY
STANFORD UNIVERSITY LIBRARIES
REFORMATTING SECTION 1994. CONSULT
SUL CATALOG FOR LOCATION.

zu finden

1768.

Digitized by Google



Abhandlungen

der
Churfürstlich-baierischen

Akademie

der
Wissenschaften

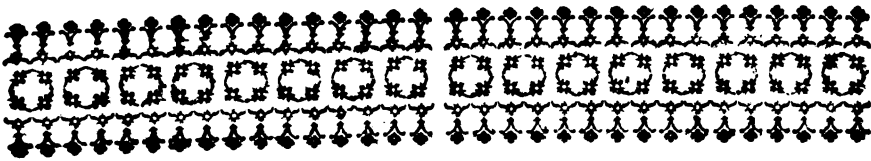
Fünfter Band,
welcher die philosophischen enthält.



zu finden in der Churfürstlich-akademischen Buchhandlung 1762.

178410

178410



V o r r e d e.



Wir liefern unserm vorjährigen Versprechen zu Folge den 5ten Band unserer akademischen Abhandlungen von jeder Classe besonders, so daß die Liebhaber einer oder der andern Materie den davon handelnden Theil in einem abgesonderten Bande haben können.

Der gegenwärtige enthält die philosophischen Abhandlungen, worunter die erste des Herrn Karsten von den Logarithmen negativer Größen um so merkwürdiger ist, als sie eine Frage betrifft, über welche die größten Mathematikverständigen und Analysten der neuern Zeiten nicht haben einig werden können, nämlich ob dergleichen Logarithmen möglich seyn oder nicht. Unser Herr Autor hat sich alle Mühe gegeben, die Begriffe so deutlich auseinander zu setzen, und den eigentlichen Sinn der Streitfrage in ein so helles Licht zu stellen, als es ihm nur immer möglich gewesen.

X *

Bor

Vor allem bestimmet Er die eigentliche Notion dessen, was man negative und unmögliche Größe, und was man Logarithmen heißt, so wie beyde Theile über diese Begriffe sich vergleichen, und zeigt, daß wenn man in der Analyse verschiedene Größen mit einander vergleicht, es nicht blos allein um die Größe der einen gegen der andern, sondern auch darum zu thun sey, ob eine der andern entgegen gesetzt sey oder nicht, eben so, wie es bey Vergleichung zweyer Linien, nicht nur um ihre Größe, sondern auch um ihre Lage gegeneinander zu thun ist, auf welche in der Algebra mit gesehen werden muß. Dadurch entsteht nun einige Einschränkung von der Gleichheit zweyer Verhältnisse, worauf bey dieser Streitfrage zu sehen ist, weil die Lehre von den Logarithmen von der Lehre der Verhältnisse abhängt.

Geübte Kenner der Analyse werden in dieser Abhandlung eine überaus scharfsinnige Beurtheilungskraft und denjenigen schöpferischen Geist entdecken, der allen großen Geometern in Erfindung unbekannter oder in deutlicher Entwicklung und richtiger Anwendung bekannter Wahrheiten eigen ist. Unser Herr Author tritt endlich der Leibnizischen und Eulerischen Meynung bey, und beweist gegen Bernoulli und d' Alembert, daß die Logarithmen negativer Größen unmöglich sind; wenn man nämlich darunter die Logarithmen der Verhältnisse

V o r r e d e.

se negativer Zahlen zur positiven Einheit versteht, hingegen giebt er die Möglichkeit der negativen Logarithmen zu, wenn sie die Verhältnisse negativer Größen zur negativen Einheit ausdrücken; da aber die Einheit in algebraischen Rechnungen niemals anders als Positiv angenommen werden kann, so sind die Logarithmen negativer Größen eben so unmöglich als die negative Einheit selbst. In der zweyten Abtheilung wendet der Herr Verfasser die in der ersten festgesetzte Theorie auf die Geometrie an, und widerleget alle diejenigen Gründe, welche die Herren Bernoulli und Euler aus diesem Fache zum Behuf der Logarithmen negativer Größen angeführet haben. Der angenehme und kernichte Vortrag, der in dieser Abhandlung herrschet, benimmt dem der Sache verständigen Leser allen Eckel, den eine an sich selbst so abstruse Materie sonst verursachen könnte.

Im zweyten Stück von den Projectionen der Kugel, welche eben den Herrn Karsten zum Verfasser hat, herrschet eben sowohl der starke analytische Formelgeist unserer heutigen großen Mathematiker, womit sie gleichsam Wunder thun. Der Herr Autor hat die Theorie von den Projectionen der Kugel, welche bisher noch in etwas unvollständig gewesen, sehr erweitert, und besonders mittelst leichter und vortheilhafter Regeln und ana-

lytischer Formeln ungemein brauchbar gemacht, so daß sie bey Projectionen der Sonnenfinsternisse gute Dienste leisten kann.

Das dritte Stück hat uns Herr Euler geliefert, welches verschiedene merkwürdige Auflösungen geometrischer Aufgaben enthält. Es betrifft die Abtheilung einer jeden geradelinichten sowohl als Zirkel- und parabolischen Fläche in soviel gleiche Theile, als man verlangt, durch parallellinten, welche nach einer gegebenen Richtung lauten: Diese Abhandlung ist also practisch, und kann im Feldmessen mit vielen Nutzen angewendet werden. Denn da man bisher die Theilung solcher Flächen nur beyläufig treffen können; so giebt die eulersche Methode an Hand, wie sie sich auf das genaueste auf einmal berechnen lassen; besonders sind die allgemeinen Formeln zu Theilung der Zirkel- und Parallellächen merkwürdig.

Im vierten Stücke macht wohlbesagter Herr Euler einen Versuch, die Figur der Erde durch die Beobachtungen der Mondshöhen zu bestimmen; und wiewohl dieses durch die pariser Akademie schon so genau geschehen, als es nur immer möglich ist, so hat doch unser Herr Autor auf eine scharfsinnige Art gezeiget, wie sothane Beobachtungen angewendet werden müssen,

um

um einerseits daraus die Figur der Erde heraus zu bringen, und anderseits zu prüfen, wie weit man sich auf die Bestimmung solcher Figur verlassen könne. Er löset demnach zwei Aufgaben mit vieler Scharfsinnigkeit und der ihm eigenen analytischen Stärke auf, in der Ersten wird die Figur des Mittagkreises für bekannt angenommen und bestimmt, unter welcher Höhe der Mond an einem jeden gegebenen Orte dieses Meridians zur Zeit seines Durchganges erscheinen muß, in der Letztern wird aus den beobachteten Mondshöhen an verschiedenen Orten unter dem nämlichen Mittagskreise die Figur der Erde bestimmt. Herr Euler bekennt aber doch am Ende, daß diese Art, die Figur der Erde zu bestimmen, derjenigen weit nachzusetzen sey, deren sich die pariser Akademie bedienet habe, weil die Entfernung des Mondes von der Axe der Erde sehr groß ist.

Im fünften Stück liefert mehr belobter Herr Euler die Beschreibung von einer magnetischen Sonnenuhr, die zwar in Ansehung ihres Gebrauchs ziemlich eingeschränket ist, indem sie nur an dem Orte gebraucht werden kann, auf dessen Polhöhe sie gerichtet ist; die Umstände aber die bey Verfertigung dieser Sonnenuhr in Acht genommen werden müssen, haben den Herrn Verfasser Anlaß gegeben, verschiedene Anmerkungen darzu

rüber zu machen, um verschiedene analytische Formeln dabey anzubringen.

Das sechste Stück ist von Herrn Scheidt, der die akademischen Abhandlungen bereits mit verschiedenen schönen andern bereichert hat. Es handelt von Scheidung und Aufbereitung geringhaltiger Aerze bey Bergwerken, wo der Herr Verfasser die Ursachen anführet, warum die bisherigen Poch- und Waschwerke den Nutzen nicht geschaffet haben, den man von ihnen erwartet hatte; Er beschreibet darauf die Maschinen, die man bisher bey den Pochgräben und Gerinnen gebrauchet, und zeigt aus mechanischen Gründen, daß sie zur vortheilhaften Absönderung der schwerern und leichtern Aerzestuffen nicht sonderlich taugen. Er giebt zugleich eine andere Anlage, davon er selbst die gehoffte gute Wirkung erfahren zu haben versichert.

Den Beschluß macht endlich Herrn Rüdigers Abhandlung von den ersten Anfangsgründen der Körper, die sich auf ein ganz anders System gründet, als ehemals die Araber, Thophrastus Paracelsus und in neuern Zeiten Becher gehalten haben.

Wien

Wenceslaus Johann Gustav

Karsten,

der Weltweisheit Doctors und der Mathematik
Professors zu Bülow,

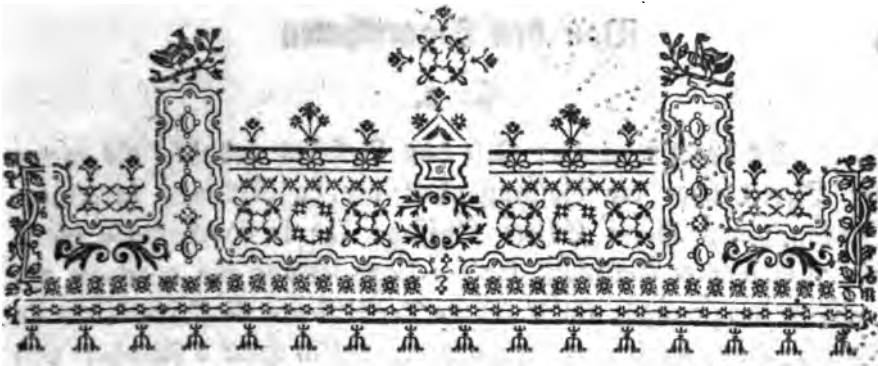
Abhandlung

von den

Logarithmen

verneinter Größen.

Erste Abtheilung.



§. 1.

Wenn Männer, wie Leibniz und Bernoulli, wie Euler und d'Alenbert, über eine Lehre uneinig sind, und noch dazu über eine Lehre, worauf die erhabensten menschlichen Entdeckungen sich gründen: ja was noch mehr ist, über eine Lehre derjenigen Wissenschaft, worinn man seit Jahrtausenden den höchsten Grad der Evidenz zu finden geglaubt hat; so kann es der gelehrten Welt nicht gleichgültig seyn, wenn eine solche Uneinigkeit das Schicksal der mehresten gelehrten Streitigkeiten hat, wo bey Jeder bey seiner Meynung bleibt, und nichts ausgemacht wird. Wäre die Frage: Ob die Logarithmen verneinter Größen möglich oder unmöglich sind? eine bloße speculativische Subtilität, welche in das Practische der Mathematik und der Naturlehre keinen Einfluß hätte, so würde es ziemlich gleichgültig seyn, ob man das eine oder das andere behauptete. Allein von der Beantwortung dieser Frage hängt in der Ausübung der Mathematik sehr vieles ab. So wenig es den Analisten gleichgültig seyn kann, ob man die Wurzeln gerader Exponenten aus verneinten Größen für möglich oder unmöglich hält, eben so wenig kann es ihm gleichgültig seyn, zu welcher Classe man die Logarithmen verneinter Größen rechnet.

§. 2.

Es hat sich einiger Zeit das Ansehen gehabt, als wenn der Streit über die Beschaffenheit der Logarithmen verneinter Größen durch Herrn Eulers Aufsatz: *De la controverse entre M^r. Leibnitz & Bernoulli sur les Logarithmes des nombres négatifs & imaginaires*, im V Tome der *Histoire de l'Academie de Berlin*, völlig sey beygelegt worden. Allein Herr d'Alenbert tritt in seinen im Jahr 1761. zu Paris gedruckten *Opuscules Mathematiques* auf des Herrn Bernoulli Seite, und sucht Herrn Eulers obangeführten Aufsatz zu widerlegen. Ich habe mir Mühe gegeben, ausfindig zu machen, worauf es bey dieser Streitigkeit ankomme, und ich mache mir die Hoffnung, daß diejenigen Gedanken, welche ich von dieser Sache, in gegenwärtiger Abhandlung vorgetragen habe, vieles dazu werden beytragen können, die Streitigkeit beyzulegen.

§. 3.

Man muß sich ohne Zweifel über die Hauptbegriffe des streitigen Cases vor allen Dingen vergleichen; beyde streitende Theile müssen einerley Sache im Sinne haben, wenn sie die Wörter: *Logarithmus* und *verneinte Größe* gebrauchen, widerigensfalls ist keine Einigkeit zu hoffen. Was ist aber eine verneinte Größe? was ist ein *Logarithmus*? Ich glaube schwerlich, daß der Streit entschieden werden könne, wofern man bey Beantwortung dieser Fragen nicht bis auf die ersten Anfangsgründe zurück geht. Es kommt mir wenigstens so vor, als wenn man die Streitfrage in immer mehr Dunkelheit einhüllet, wenn man die Gründe sowohl für die eine, als für die andere Meynung aus der Integralrechnung und höhern Geometrie hernimmt. Herrn Eulers angeführte Abhandlung über diese Sache ist unvergleichlich:

lich: dieß darf ich wohl nicht sagen, da dieser große Mann nichts als vortreffliche Stücke liefert. Allein ich glaube Herr d'Alenbert wäre leichter überzeugt worden, wenn Herr Euler den Begriff der Logarithmen einzig und allein aus den Anfangsgründen genommen hätte. Denn gegen dem Begriff, worauf Herrn Eulers Abhandlung gebauet ist, konnte Herr d'Alenbert auf der 197 Seite seiner vorhin angeführten Schrift, dieses erinnern, es werde dabey das schon voraus gesetzt, worüber doch erstlich gestritten wird, daß nämlich alle Logarithmen zu positiven Zahlen gehören, weil $(x + w)^n$ nichts anders, als eine positive Zahl bedeuten kann wenn w unendlich klein, und n unendlich groß ist. Auch Herrn d'Alenberts Abhandlung ist voll der tieffinnigsten Untersuchungen. Vielleicht kann man sagen, sie habe noch diesen Vorzug vor der Eulerschen voraus, daß sie bis auf die ersten Begriffe zurück gehet. Allein, so wie diese vom Herrn d'Alenbert vorgetragen sind, können sie schwerlich gebraucht werden, die streitige Sache in ihr völliges Licht zu setzen. On appelle Logarithmes une suite de nombres en progression Arithmetique *quelconque*, repondans a une suite de nombres en progression Geometrique *quelconque*. Dieß ist Herrn d'Alenberts Erklärung der Logarithmen. Freylich liest man eben diese Erklärung in vielen Lehrbüchern. Ich sehe aber nicht ab, daß diese Erklärung besser sey, als wenn man sagen wollte, eine negative Größe sey eine solche, die das Zeichen — vor sich hat. Es ist daher nicht zu bewundern, wenn Hr. d'Alenbert auf der 199 Seite folgendes behauptet: il n'y a aucune liaison necessaire entre une suite de nombres, & la suite des Logarithmes, qui leur repondent. Aber stellet nicht jede Hyperbel unzählige Logarithmensysteme dar? und ist zwischen den hyperbolischen Trapezien und ihren zugehörigen Abscissen keine nothwendige Verbindung? Das Willkührliche bey den Logarithmen bestehet überhaupt darinn, daß es gleichgültig ist, wie groß die Zahl

seyn soll, deren Logarithmum man = 1 setzt, oder sonst als gegeben annimmt. Eben so viel Willkürliches hat auch das System der trigonometrischen Linien: es ist nämlich gleich viel, wie groß der Bogen seyn soll, dessen Sinus = 1 gesetzt wird. Aber ist dann deswegen keine nothwendige Verbindung zwischen den Birkelbogen und ihren correspondierenden trigonometrischen Linien?

S. 4.

Es ist eben so nothwendig, sich darüber zu vergleichen, was man durch das Wort negative Größe verstehen wolle, als es nöthig ist vest zu setzen, was ein Logarithmus sey, wenn man die Streitfrage gehdrtig beurtheilen will. Herr d'Alenbert schenket hierauf Bedacht genommen zu haben, und streuet daher in seinem Vortrag einige Gedanken von der Beschaffenheit der negativen Größen ein. Er verwirft mit Recht auf der 201 und 204 Seite die Vorstellung der negativen Größen, als solcher, die kleiner als nichts sind, ob man gleich diese Redensart, als eine Verkürzung des Ausdrucks, so wie manche andere für sich allein widerständig lautende Redensarten, in der Analysis dulden kann. In dessen finde ich nicht, daß Herr d'Alenbert selbst von den negativen Größen genauet und bestimmter rede. Bald sind seine Ausdrücke ganz richtig und der Sache gemäß, z. E. auf der 202 Seite: C'est que le signe, que porte l'expression algebrique de cette ordonnée, n'indique que la position, und auf der 203 Seite: En un mot toute quantité par elle meme a le signe +, elle ne porte le signe — que relativement aux autres exprimés ou sousentendus, Bald aber redet dieser große Geometer wie Des Cartes und Wolf, z. E. auf der 203 Seite le signe — n'indique qu'une fausse position, und auf der 204 Seite in der Anmerkung: l'équation $by = (a-x)^2$ quand $x > a$, est proprement une fausse equation, la véritable est $by = (x-a)^2$ Dieser einzige Satz, den Herr d'Alenbert

bert hier behauptet, würde hinlänglich seyn, seyn ganzes System zu widerlegen, wenn ich ihn als einen richtigen Satz gelten lassen konnte. Auf die Art ist ja auch die Gleichung $(-1)^2 = (+1)^2$ eine falsche Gleichung, und die wahre Gleichung diese: $(+1)^2 = (+1)^2$. Aber Herr d'Alenbert nimmt jene mit dem Hrn. Bernoulli als wahr an, und schließt daraus die Folge: $21 - 1 = 21 + 1$, und hieraus weiter, es sey $1 - 1 = 1 + 1$. Ich weiß nicht, wie Hr. d'Alenbert diesem Beweise auf der 185 Seite eine so große Strenge zuschreiben kann, da er selbst den Hauptsatz, woraus alles übrige folgt, für falsch erklärt. Jedoch ich kann mich auf die Prüfung der beyderseitigen Gründe noch nicht einlassen, ich muß zuvörderst die ganze Lehre so vortragen, wie ich sie einsehe, und wie ich glaube, daß sie auseinander gesetzt werden muß, wenn alle Dunkelheit und Verwirrung vermieden werden soll.

Begriffe der negativen und unmöglichen Größen.

§. 5.

Es giebt Begriffe, die einander so entgegen gesetzt sind, daß man von der Geltung des einen auf die Verneinung des andern, und umgekehrt, schließen kann; und dieses entweder schlicht hin, oder in Beziehung auf einen gewissen Hauptbegriff, unter der Bedingung, daß von diesem Hauptbegriff die Rede sey. Unter der Bedingung, z. E. daß der Stand des Quecksilbers im Thermometer sich geändert habe, ist es entweder gestiegen oder gefallen. Und zum Voraus gesetzt, daß die höchste Fläche des Quecksilbers, auf einer nach reamürscher Art eingetheilten Scale, nicht auf 0 stehe, muß sie entweder über 0 oder unter 0 stehen. Wenn man nun von zweyen solchen unter einem gemeinschaftlichen Hauptbegriff einander entgegen gesetzten Begriffen den einen anzeigen soll;

fall; so kann bloß auf eine gedoppelte Art geschehen. Man kann ihn einmal durch die Worte anzeigen, welche diesen Begriff gewöhnlicher maßen bezeichnen: man kann ihn auch durch die Verneinung des ihm entgegen gesetzten ausdeuten. Es ist gleich viel, ob ich sage: das Quecksilber im Thermometer sey von der 0 an gerechnet 3 Grade herunter gegangen, oder, ob ich mich so ausdrücke: es sey von der 0 an gerechnet 3 Grade weggegangen, aber nicht aufwärts. Die Verneinung steckt hier nur im Ausdruck, und es wird in der That durch die Verneinung der einen Sache die ihr entgegen gesetzte gesetzt. Wendet man diese allgemeinen Betrachtungen auf das, was Größe heißt, gehdrig an, so hat man den Begriff einer negativen Größe.

§. 6.

Es giebt Größen, die unter einem gemeinschaftlichen Begriff stehen, dabey aber einander so entgegen gesetzt sind, daß durch die Verneinung der einen die andere gesetzt wird, und umgekehrt. Diejenige von zweyen einander entgegen gesetzten Größen, welche man durch Verneinung der ihr entgegen gesetzten anzeigt, heißt eine negative Größe. Man sollte richtiger sagen: eine negativ ausgedruckte Größe. Die ihr entgegen gesetzte, wird sodann ohne Verneinung ausgedrückt, und man nennt sie eine positive Größe, da man sie eigentlich richtiger eine positiv ausgedruckte Größe nennen müßte. Das Negative steckt hier also keinesweges in der Größe, sondern bloß in dem Ausdruck, der die Größe bezeichnet. Hat man von A nach B (1 Fig.) eine gerade Linie vorwärts gezogen, so kann man eben diese Linie auch rückwärts von A nach C verlängern. Soll man nun auf dieser Linie von A an gerechnet ein Stück, das 1. E. drei Fuß lang ist, abschneiden, so kann dieß auf eine doppelte Art geschehen, sowohl vorwärts als rückwärts. Gesezt man verlauget, es sollen von A an

ge

gerechnet rückwärts drey Fuß abgeschnitten werden, so kann man dieß auch so ausdrücken: Schneide von A an gerechnet 3 Fuß ab, aber nicht vorwärts. Es werden diese nicht vorwärts abgeschnittene 3 Fuß das Stück AE ausmachen, und das heißt in algebraischer Sprache: es sey $AE = - 3$ Fuß. Nun ist zwar AD eben soviel als AE, in Absicht auf die Größe, aber nicht in Absicht der Lage; denn es ist AD der Linie AE der Lage nach entgegen gesetzt. Wird also AE verneint ausgedrückt, so muß man AD ohne Verneinung oder positiv ausdrücken, und das heißt in algebraischer Sprache, es sey $AD = + 3$ Fuß. Ich darf bey diesen Erklärungen ja den Einwurf wohl nicht fürchten, als hätte ich den algebraischen Sprachgebrauch verlassen. Die Herren Hausen, von Segner, und Bästner tragen in ihren Lehrbüchern, und der Herr Collegienrath Nepinus zu Petersburg in einer zu Rostock im Jahr 1754. herausgegebenen Schrift de notatione quantitatis negativæ diese Begriffe eben so vor. Deswegen hoffe ich, berechtiget zu seyn, diese Erklärung von der negativen Größe als ungewisfelt richtig zum Grunde zu legen.

§. 7.

Die ganze mathematische Erfindungskunst beschäftigt sich damit, Regeln zu geben, wie man aus einigen bekannten Größen, und deren bekannten Verhältnissen untereinander, und gegen gewisse unbekante Größen, die letztern finden könne. Man kann aber bekannter massen alle Größen, wenn blos von ihrem Verhältnisse die Rede ist, sowohl durch Zahlen als durch Linien ausdrücken, und die algebraischen Zeichen sind so allgemein, daß jede algebraische Formel so gut gewisse geometrische Constructionen, als arithmetische Operationen anzeigt, nachdem die Buchstaben entweder Linien oder Zahlen bedeuten. Deswegen lassen sich zwei entgegen gesetzte Größen allemal durch zwei gerade Linien vorstel-

B

len,

len, die nach entgegen gesetzten Richtungen liegen, und sobald eine mathematische Aufgabe in eine Gleichung gebracht ist, sobald läßt sie sich als eine geometrische Aufgabe ansehen, wobey es darauf ankommt, aus gegebenen Linien eine oder mehrere unbekannte Linien zu finden. Hierbei ist nun folgender Umstand allemal vorzüglich in Betrachtung zu ziehen. Man will entweder bloß wissen, wie groß eine gesuchte Linie sey, oder man will zugleich ihre Lage kennen. Eben dieser Umstand kommt bey jeder andern mathematischen Aufgabe in Betrachtung. Man will entweder bloß wissen, wie groß die gesuchte Größe sey: oder man will zugleich ihre besondere Beziehung gegen andere Größen kennen, ob sie ihnen nämlich entgegen gesetzt, oder nicht entgegen gesetzt sey. Und in dem letzten Fall muß auch dieser Umstand bey den gegebenen Größen, und ihren Verhältnissen gegen einander, in Betrachtung kommen. Wenn der Astronom die Declination eines Sterns sucht, so genügt es ihm nicht, überhaupt zu wissen, wie groß sein Abstand vom Aequator sey; er will zugleich wissen, ob er ihn auf der nördlichen oder der südlichen Halbkugel suchen müsse; ob die Declination des Sterns nördlich oder südlich sey.

§. 8.

Wenn man diese Betrachtungen auf die Lehre von den Verhältnissen und Proportionen anwendet, so ist leicht zu erachten, daß alles, was davon in den Anfangsgründen der Mathematik gelehret wird, näher eingeschränkt werden müsse, sobald der Unterscheid positiver und negativer Größen in Betrachtung kommt. Vergleicht man in den Anfangsgründen zwei Größen A und B miteinander, so will man bloß wissen, wie groß die eine gegen die andere sey: in der Algebra aber will man zugleich wissen, ob A und B einander entgegen gesetzt sind oder nicht. Hieraus ergibt sich eine Einschränkung des Begriffs von der Gleichheit zweier
Ver

Verhältnisse, oder der Proportion, worauf man um so mehr bey dieser Streitigkeit Betracht nehmen muß, da die ganze Lehre von den Logarithmen von der Lehre von den Verhältnissen abhängt. Wenn A gegen B eben so groß ist, als C gegen D, so ist das Verhältniß AB dem Verhältniß CD gleich, und es sind A, B, C, D, vier Proportionalgrößen. Dieß lehren die Anfangsgründe, und in den Anfangsgründen wird nie ein anderer Begriff von der Proportion gebraucht. Die Algebra aber, welche allemal auf die specielle Beziehung des Gegensatzes oder Nichtgegensatzes zweier Größen gegen einander mit siehet, erfordert zur Gleichheit zweier Verhältnisse noch mehr. Sind A und B einander entgegen gesetzt, so müssen auch C und D einander entgegen gesetzt seyn, sind A und B einander nicht entgegen gesetzt, so muß auch eben dieß von C und D gelten. So ist

$$+ A : + B = + C : + D.$$

$$+ A : + B = - C : - D.$$

$$+ A : - B = + C : - D.$$

$$+ A : - B = - C : + D.$$

Keinesweges aber $+ A : + B = + C : - D$, wenn gleich für sich betrachtet A gegen B so groß ist, als C gegen D. Wollte man bey Vergleichung zweier Größen gegen einander die Größe der einen gegen die andere ihre relationem quantitativam, und ihre Beziehung gegen einander, vermöge welcher sie entweder entgegen gesetzt sind oder nicht, ihre relationem qualitativam nennen; so könnte man obige Regel so ausdrücken: Wenn zwei Größen sich eben so, wie zwei andere verhalten sollen, so muß zwischen den beyden ersten, und den beyden letzten nicht nur einerley relatio quantitativa, sondern auch einerley relatio qualitativa Statt haben. Diese Regel ist so wichtig, daß man die ganze Algebra über einen Haufen wirft, wenn man sie läugnet.

§. 9.

Durch die algebraische Auflösung einer Aufgabe findet man nie die gesuchte Größe selbst, sondern nur ein Zeichen der gesuchten Größe. Ja noch mehr: man findet eigentlich nur ein Zeichen, welches das Verhältniß der gesuchten Größe gegen die als bekannt angenommene Einheit ausdrückt. Deswegen muß die algebraische Formel nicht nur die relationem quantitativam, sondern zugleich die relationem qualitativam gegen die angenommene Einheit ausdrücken. Dieß ist die Ursache, warum die Regeln der Buchstabenrechnung zugleich zeigen müssen, wie die Zeichen + und — der gegebenen Größen die Zeichen der gesuchten bestimmen. Wenn die Einheit positiv genommen wird, so giebt die Multiplication zweyer Factoren mit einerley Zeichen, ein positives Product, und entgegen gesetzte Factoren geben ein negatives Product. Würde die Einheit negativ genommen, so würde just das Gegentheil dieser Regel gelten. Aber man nimmt bey algebraischen Rechnungen die Einheit allemal positiv an. Wiederum ein Hauptumstand, darauf die Sicherheit aller algebraischen Operationen beruhet. Die bekannten Regeln der Multiplication

$$+ a \times + b = + ab$$

$$- a \times - b = + ab$$

$$+ a \times - b = - ab$$

$$- a \times + b = - ab$$

folgen aus den Proportionen

$$+ 1 : + a = + b : + ab$$

$$+ 1 : - a = - b : + ab$$

$$+ 1 : + a = - b : - ab$$

$$+ 1 : - a = + b : - ab$$

In keiner dieser Proportionen darf man das Zeichen des letzten Gliedes ändern, wofern die Proportion nicht falsch werden soll.

Am

Ändert man aber das Zeichen der Einheit, und schreibt -1 statt $+1$; so muß man in allen vier Proportionen auch das Zeichen des letzten Gliedes ändern.

§. 10.

Es wird nicht undienlich seyn, von dieser allgemeinen Theorie eine Anwendung auf die Geometrie zu machen, indem hierdurch alles so augenscheinlich deutlich wird, daß nicht die geringste Dunkelheit übrig bleibt. Zu dem Ende sollen a und b ein paar Linien bedeuten; so ist bekanntermaßen das Product dieser beyden Linien nichts anders, als die vierte Proportionallinie zu einer Linie, die man für die Einheit annimmt, und den beyden gegebenen a und b : geometrisch findet man, wie aus den Anfangsgründen bekannt ist, diese vierte Proportionallinie auf folgende Art. Auf dem einen Schenkel CA (2 Fig.) eines willkürlich gezeichneten geradlinichten Winkels ACB schneide man die beyden ersten Glieder der Proportion ab , nämlich $CD=1$, $CE=a$, auf dem zweyten Schenkel CB trage man das dritte Glied $CF=b$ auf, ziehe DF , und hierauf EG mit DF Parallel, so ist

$$CD : CE = CF : CG,$$

$$\text{oder } 1 : a = b : CG,$$

also $CG = ab$. Nun ist Cb in Absicht auf CB negativ, so wie Ca gegen CA negativ ist. Schneidet man also CE auf Ca ab, so ist nunmehr $CE = -a$, und wenn man CF auf Cb abschneidet, so wird $CF = -b$ seyn. Es ergiebt sich in allen diesen Fällen einerley CG der Größe nach, aber nicht der Lage nach. In dem vorigen Fall hatte man $CD = +1$, $CE = +a$, und $CF = +b$ genommen, daher fiel CG auf CB , so daß $CG = +ab$ ward. Nimmt man nun $CD = +1$, $CE = -a$, $CF = -b$ (3 Fig.) und verfähret übrigens, wie vorher, so fällt CG noch auf CB , und es bleibt dennoch $CG = +ab$, wie die allgemeine Proportion $+1 :$

B 3

 $a = b :$

$a = b : + ab$ verlangt. Nimmt man drittens $CD = +1$, $CE = +a$, $CF = -b$ (4 Fig.) und verfährt übrigens noch wie vorhin, so bleibt nicht nur $CD : CE = CF : CG$, und also $CG = ab$, sondern es fällt nun auch CG auf Cb , so das nunmehr $CG = -ab$ wird. Eben dieß erfolgt, wenn man $CD = +1$, $CE = -a$, und $CF = +b$ (5 Fig.) abschneidet, und sodann das obige Verfahren anbringt, es bleibt zwar überhaupt $CD : CE = CF : CG$, aber CG fällt auf Cb , und wird negativ, wie im vorigen Fall. Wenn man die Einheit CD nicht positiv, sondern negativ nimmt, das ist, wenn man sie nicht auf CA , sondern auf Ca abschneidet; so wird in den ersten beyden Fällen CG auf Cb und in den beyden letztern Fällen auf CB fallen. Vielleicht hat es das Ansehen, als ob ich bey gegenwärtiger Untersuchung zu weit in die ersten Anfangsgründe zurück gehe; und in der That würde ich mir selbst diesen Vorwurf machen, wenn die Lehren, worauf es bey der Streitigkeit über die Logarithmen negativer Größen ankommt, in allen Lehrbüchern mit der nöthigen Deutlichkeit auseinander gesetzt würden. Allein ich habe dieses nur selten, außer bey den obangeführten Schriftstellern, angetroffen, und die Folge wird zeigen, daß die Streitfrage sich schwerlich in ihr gehöriges Licht setzen lasse, wenn man über die von mir eben jetzt auseinander gesetzten analytischen Grundbegriffe sich nicht völlig bestimmt erklärt.

§. II.

Man pflegte wohl ab das Rectangel der Linien a und b zu nennen, und diese Redensart ist in soferne richtig, in wie ferne das Rectangel, dessen Seiten die Linien a und b sind, sich gegen ein Quadrat, dessen Seite $= 1$ ist, verhält, wie das Product ab in Zahlen ausgedruckt zur Einheit. Uebrigens aber bedeutet ab eigentlich allemal eine Linie, nie eine Fläche. Es drückt also
auch

auch a zwar das Verhältniß eines Quadrats, dessen Seite $= a$ ist, gegen ein Quadrat aus, dessen Seite $= 1$; eigentlich aber ist a nichts anders, als die dritte Proportionallinie zu 1 und a , oder auch zu 1 und $-a$. Ueberhaupt zu sagen giebt es zwischen zweyen nicht entgegen gesetzten Größen zwey der Lage nach unterschiedene mittlere Proportionallinien: Dagegen giebt es zwischen zweyen entgegen gesetzten Größen gar keine mittlere Proportionallinie. Zwischen $+1$ und $+A$ ist sowohl $+\sqrt{A}$, als auch $-\sqrt{A}$ eine mittlere Proportionallinie; aber zwischen $+1$ und $-A$ fällt gar keine. Sie müßte entweder positiv oder negativ, oder $= 0$ seyn, aber von diesen dreyen Fällen kann keiner bestehen, wosern nicht A selbst $= 0$ ist. Die Operationen, wodurch eine solche mittlere Proportionallinie gefunden werden müßte, widersprechen einander. Solche Größen aber, die man durch widereinander streitende Operationen finden müßte, heißen in der Analysis unmögliche Größen. Von der Art wäre $\sqrt{-A}$. Alles dieses macht die geometrische Construction evident. Es sey $AD = +1$, und $DB = +A$ (6 Fig.) man theile AB bey C in zwey gleiche Theile, und beschreibe mit dem Halbmesser AC einen Zirkel, ziehe darauf durch D eine Perpendicullinie auf AB , und verlängere sie, bis sie den Zirkel trifft. Das Stück zwischen D und dem Durchschnittspunct mit dem Zirkel ist zwischen $+1$ und $+A$ die mittlere Proportionallinie. Solcher Perpendicul giebt es aber zwey, nämlich DE und DF , also verstatet die Aufgabe eine doppelte Aufsbung. Nimmt man aber $AD = +1$, $DB = -A$ (7 Fig.) und verfähret wie vorhin, so kann die Perpendicullinte DE oder DF den Zirkel nicht treffen, demnach ist es unmöglich zwischen $+1$ und $-A$ eine mittlere Proportionallinie zu finden: Das heißt $\sqrt{-A}$ ist eine unmögliche Größe. Man weis, daß es mit allen Wurzeln gerader Exponenten aus negativen Größen eben die Bewandniß habe, und eben diese Ausziehung der Wurzeln aus negath

gativen Größen hat die Algebraisten zuerst auf die Begriffe unmöglicher Größen geleitet. Man muß aber nicht glauben, daß allein die Ausziehung der Wurzeln zuweilen eine unmögliche Operation sey. Wenn überhaupt eine algebraische Formel so beschaffen ist, daß die Operationen, welche vermöge dieser Formel vorgenommen werden müssen, einander widersprechen, so drückt sie allemal eine unmögliche Größe aus.

§. 12.

Diese bisherige Erörterung der Begriffe von der Eintheilung der Größen in positive und negative, muß ich mit einigen Anmerkungen beschließen, die um so viel wichtiger sind, je öfter man bey der Streitigkeit von den Logarithmen negativer Größen dagegen verflochten hat. Das weislichste Auge, welches das größte Feld der entlegensten Sachen sehr deutlich überseht, entzöhnet sich, nahe liegende Kleinigkeiten deutlich genug wahrzunehmen. Fast kommt es mir so vor, daß es bey dieser Streitigkeit auf einige kleine Umstände ankomme, die dem Auge der Geometer so nahe liegen, daß die scharffsichtigsten unter ihnen, die das ganze Feld der Mathematik bis auf die entferntesten Gränzen übersehen, sie nur deswegen nicht bemerkt haben. Wenn es seine Wichtigkeit hat, daß alles, was von Vergleichung der Größen untereinander in den Anfangsgründen gelehrt wird, näher eingeschränkt werden müsse, wenn der Unterscheid positiver und negativer Größen in Betrachtung kommt; so kann selbst der Begriff der Gleichheit nicht ohne Einschränkung in der Algebra gebraucht werden. Ueberhaupt sind ein paar Linien gleich groß, wenn man sie in Ansehung ihrer Größe für einander sehen kann. Dieser Umstand kann auch bey entgegen gesetzter Lage der Linien Statt haben, und dennoch kann man in der Algebra zwey entgegen gesetzte Größen nie gleiche Größen nennen, wenn sie gleich als Größen betrachtet, ohne

ohne auf die Beziehung des Gegensatzes zu sehen, einander gleich sind. Es ist keinesweges $+a = -a$ wenn gleich a einerley Linie der Größe nach bedeutet. In der Algebra sind nur diejenigen Linien gleich, die sowohl in Ansehung der Größe, als auch in Ansehung der Lage für einander gesetzt werden können. Ohne Zweifel ist $+a = +a$, wäre nun auch $+a = -a$, so müßte die Proportion richtig seyn $+a; +a = +a: -a$, welches dem 8 S. entgegen ist. Jedes Quadrat hat zwey Wurzeln, die zwar als Größen betrachtet, gleich groß, aber einander entgegen gesetzt sind: kann man denn wohl so schließen; es ist $(-a)^2 = (+a)^2$, folglich $-a = +a$? Freylich hat die Regel ihre Richtigkeit: wenn zwey Quadrate gleich sind, so sind ihre Wurzeln gleich. Aber wenn man diese Regel beweist, so denkt man überall nicht an den Unterscheid positiver und negativer Größen. Sie muß also in der Algebra so angewandt werden, wie es die Natur der Sache leidet. Die Regel redet bloß von der Gleichheit der Quadrate und Wurzeln, in soferne sie Größen sind, nicht aber in soferne sie die specielle Beziehung des Gegensatzes oder Nichtgegensatzes gegen einander haben können. Soll demnach diese Regel in der Algebra gebraucht werden, so kann sie keinen andern Sinn, als diesen haben: Wenn zwey Quadrate gleich sind, so ist die positive Wurzel des einen so groß, als die positive Wurzel des andern, und die negative Wurzel des ersten gleich der negativen Wurzel des zweyten. Es hat $(-a)^2$ so gut die Wurzel $+a$ als $-a$, und $(+a)^2$ so gut die Wurzel $-a$ als $+a$, und aus der Gleichung $(-a)^2 = (+a)^2$ folgt nichts weiter als dieses, es sey $+a = +a$. Kann man also wohl mit denen Herren Bernoulli und d'Altenbert schließen: Weil $(-a)^2 = (+a)^2$ so sey $2 \log(-a) = 2 \log(+a)$, und folglich $\log(-a) = \log(+a)$. Ich denke, man setz hiebey stillschweigend voraus, es habe $(-a)^2$ keine andere Wurzel, als $-a$, und $(+a)^2$ keine andere Wurzel als $+a$,

E

denn

denn sonst würde die Schlussfolge so aussehen müssen: weil $(-a)^2 = (+a)^2$, (das heißt nichts anders, als weil $+a^2 = +a^2$) so ist $2 \log(\pm a) = 2 \log(\pm a)$: aber das sind zwey besondere Fälle $2 \log(+a) = \log(+a)$, und $2 \log(-a) = \log(-a)$; dieß giebt denn weiter keine andere, als diese Folgen: $l+a = l+a$ und $l-a = l-a$. Doch ich werde im Folgenden die hier verborgen liegenden Fehlschlüsse noch ausführlicher erörtern. Jetzt wende ich mich zur nähern Aufklärung der Begriffe von den Logarithmen.

Begriffe der Logarithmen.

§. 13.

Es giebt eigentlich keine Logarithmen der Größen oder Zahlen für sich betrachtet, es giebt nur Logarithmen der Verhältnisse. Dieß liegt schon in der grammaticalischen Bedeutung des Wortes *ἀριθμὸς λόγῳ*. Man kann sich jedes Verhältniß als ein solches vorstellen, das aus mehreren andern zusammen gesetzt ist, und man weiß auch, daß alle diese Verhältnisse, woraus man ein anders zusammen setzt, gleich groß seyn können. In dem letzten Fall, wird sich eine Zahl angeben lassen, welche ausdrückt, wie oft das einfach angenommene Verhältniß in dem zusammengesetzten enthalten sey. So ist das Verhältniß 2:1 in dem Verhältniß 16:1 viermal enthalten. Die Zahl vier drückt hier die Anzahl dergleichen Verhältnisse aus, welche das zusammengesetzte ausmachen. Man kann hier also das Verhältniß 2:1 als das Maaß des Verhältnisses 16:1 ansehen, indem die Zahl vier eben so aus der Einheit entstehet, wie das Verhältniß 16:1 aus dem einfachen 2:1. So wie aber jedes Maaß überhaupt willkürlich ist, so ist es auch ganz willkürlich, welches Verhältniß man als einfach ansehen, und als ein Maaß der übrigen betrachten will. Dies

fernach ist die Vergleichung der Verhältnisse unter einander der Art, wie man gerade Linien, und überhaupt alle Größen von einanderley Art mit einander vergleicht, völlig ähnlich. Das Verhältniß, welches man als das einfache angenommen hat, wird nicht in jedem andern gegebenen Verhältniß, so man mit dem einfachen vergleicht, genau etlichemal enthalten seyn, und in diesem Fall hilft man sich eben so, wie bey der Ausmessung gerader Linien, wenn die angenommene Einheit in der auszumessenden Linie nicht etlichemal ganz genommen enthalten ist. Man stellt sich nämlich das einfache Verhältniß wiederum als aus andern Theilen zusammen gesetzt vor, die man als Theile des ganzen betrachtet; und wenn sodann ein solcher Theil des einfachen Verhältnisses in dem andern etlichemal genau enthalten ist; so läßt sich eine gebrochene Zahl angeben, welche aus der Einheit eben so entstehet, wie jenes Verhältniß aus dem angenommenen einfachen sich zusammen setzen läßt. So ist z. E. das Verhältniß $32:1$ aus dem Verhältniß $16:1$ so zusammen gesetzt, wie die Zahl $\frac{2}{3}$ aus der Einheit. Ist kein Theil des einfachen Verhältnisses in demjenigen, so damit verglichen wird, genau etlichemal enthalten, und wenn man auch das einfache in noch so kleine Theile eintheilet; so wird die Größe dieses Verhältnisses gegen das einfache sich nicht anders, als durch eine Irrationalzahl ausdrücken lassen. In allen diesen Fällen aber heißt diejenige Zahl, welche die Größe eines Verhältnisses $A:B$ gegen das angenommene einfache ausdrückt, oder welche aus ihrer Einheit so entstehet, wie das Verhältniß $A:B$ aus dem einfachen zusammen gesetzt ist, der Logarithmus des Verhältnisses $A:B$. In dem besondern Fall, wenn $B=1$ ist, heißt der Logarithmus des Verhältnisses $A:1$ der Kürze wegen der Logarithmus der Größe, oder der Zahl A .

§. 14.

Man kann ein für allemal ein gewisses Verhältniß $a: 1$, als das einfache annehmen, und die Verhältnisse aller übrigen Zahlen zur Einheit damit vergleichen. Auf solche Art wird eine Reihe von Logarithmen bestimmt, die einer Reihe von bestimmten Zahlen oder Größen zugehört. Eine solche Reihe von Logarithmen, mit ihren zugehörigen Zahlen, macht ein logarithmisches System aus. Man kann also sagen, ein jedes Logarithmensystem sey willkürlich, weil es willkürlich ist, wie groß man das einfache Verhältniß $a: 1$ annehmen will. Allein dem ohnerachtet bleibt doch zwischen den Logarithmen und ihren zugehörigen Zahlen eine nothwendige Verbindung, in soferne es nothwendig ist, daß eine bestimmte Zahl diesen und keinen andern Logarithmus haben müsse, sobald festgesetzt ist, wie groß das einfache Verhältniß $a: 1$ seyn soll. Man kann auch sagen, jedes System der bekannten trigonometrischen Linien sey willkürlich, weil es willkürlich ist, wie groß man den Halbmesser des Zirkels annehmen will, sowohl bey der geometrischen Verzeichnung, als auch bey der Berechnung. Allein sobald der Halbmesser bestimmt ist, sobald ist es auch nothwendig, daß ein jeder bestimmter Winkel diesen bestimmten Sinus, Cosinus, u. s. f. und keinen andern haben müsse. Es ist keinem Mathematiker unbekannt, daß beyde Systeme der Logarithmen und trigonometrischen Linien die größte Aehnlichkeit mit einander haben. Wenn die Halbmesser gleich verschieden sind, so sind doch die trigonometrischen Linien, die zu einerley Winkel gehören, in einem beständigen Verhältniß. Und eben so ist es mit verschiedenen Logarithmensystemen beschaffen. Wenn gleich die Verhältnisse verschieden sind, die man als die einfachen annimmt, so stehen dennoch die Logarithmen, die zu einerley Verhältniß gehören, in einem beständigen Verhältniß.

Man

Man nehme zwey Systeme willkürlich an, das heißt, man lege willkürlich fest, wie groß in jedem das einfache Verhältniß seyn soll, so wird dieses sogleich in die Augen fallen. In dem einen sey $a:1$, in dem andern $a^n:1$ das einfache Verhältniß, so werden die Systeme diese seyn:

1. System.

Die Zahlen

1. $a, a^2, \dots, a^n, \dots, a^{2n}, \dots, a^{3n}, \dots, a^{4n}, \dots, a^{5n}, \dots, a^{6n}, \dots, a^{7n}$

Die Logarithmen

0 1 2... n ... $2n$... $3n$... $4n$... $5n$... $6n$... $7n$

2. System.

Die Zahlen

1. $a, a^2, \dots, a^n, \dots, a^{2n}, \dots, a^{3n}, \dots, a^{4n}, \dots, a^{5n}, \dots, a^{6n}, \dots, a^{7n}$

Die Logarithmen

0 $\frac{1}{n}$ $\frac{2}{n}$... 1... 2... 3... 4... 5... 6... 7

Diesemnach ist im 1 System $l(a:1) = 1$ im zweyten aber $l(a:1) = \frac{1}{n}$; im 1 System ist $l(a:1)^2 = 2$, und im zweyten System ist $l(a:1)^2 = \frac{2}{n}$ überhaupt ist im ersten System $l(a:1)^{rn} = rn$, und im zweyten wird $l(a:1)^{rn} = r$. Daß also dieß beständige Verhältniß zweyer Logarithmen beider Systeme, die einem und eben demselben Verhältnisse zugehören, $rn:r = a:1$ ist.

§ 15.

Ich bin um des Folgenden willen gendchiget, etwas weiter in diese Theorie hinein zu gehen, weil ich glaube, daß der eigentliche Sinn der Streitfrage sich schwerlich genau festsetzen lasse, wofern man nicht alle Umstände in Betrachtung ziehet, die bey wirklicher Berechnung der Logarithmen voraus gesetzt werden. Das ganze Logarithmensystem wird bestimmt, wenn man fest setzt, welches Verhältniß das einfache seyn soll, oder wie groß

die Zahl seyn soll, deren Logarithmus = 1 ist, die sodann bekanntermaßen die Basis des Systems genannt wird. Eben dies geschieht aber auch, wenn man von irgend einer andern Zahl den Logarithmus willkürlich annimmt. Denn da der angenommene Logarithmus ausdrückt, nach welchem Gesetze das Verhältniß dieser Zahl zur Einheit aus dem einfachen entstanden seyn soll, so wird hiedurch zugleich das einfache Verhältniß, und folglich die Basis des Systems bestimmt. Es ist einerley, ob ich annehme der $\log. a^n$ soll = 1, oder ob ich fest setze, der $\log. a^n$ soll = r seyn. Nun sey der Logarithmus des Verhältnisses $1 + A : 1$, oder welches einerley ist, der Logarithmus der Zahl $1 + A = \lambda$ genommen; so bringt man durch folgende Schlüsse heraus, wie aus diesen gegebenen Stücken der Logarithmus jeder andern Zahl gefunden werde. Man theile das Verhältniß $1 + A : 1$ in eine beliebige Anzahl gleicher Theile, und diese Zahl sey m . Man setze $(1 + A)^{\frac{1}{m}} = 1 + w$, so wird w desto kleiner seyn, je größer m genommen wird, und für $m = \infty$ wird $w = 0$. Man theile jedes andere Verhältniß $1 + B : 1$ in eben so viele gleiche Theile. Ist nun $1 + B = (1 + A)^r$, so wird $(1 + B)^{\frac{1}{m}} = (1 + A)^{\frac{r}{m}} = (1 + w)^r$. Demnach hat man $\frac{1}{m} \log(1 + A) = \frac{r}{m} \log(1 + w)$ und $\frac{1}{m} \log(1 + B) = r \frac{1}{m} \log(1 + w)$, welches die Proportion giebt.

$\frac{1}{m} \log(1 + A) : \frac{1}{m} \log(1 + B) = \log(1 + w) = 1 : r = w : r w$. Wird m sehr groß genommen, so ist beynähe $(1 + w)^r = 1 + r w$, so daß $1 + r w$ die letzte von den m mittlern Proportionalzahlen zwischen $1 + B$ und der Einheit, $1 + w$, aber die letzte von den m mittlern Proportionalzahlen zwischen $1 + A$ und 1 ist. Es enthält demnach obige Proportion den bekannten Satz: Wenn man zwey Verhältnisse $1 + A : 1$ und $1 + B : 1$ in eine sehr große Anzahl gleicher Theile eintheilet, und zwar so, daß diese Anzahl der Theile für beyde Verhältnisse einerley ist; so verhalten sich die

Logar

Logarithmen dieser Verhältnisse, wie die Differenzen der letzten beiden mittlern Proportionalglieder von der Einheit. Man kann obige Proportion auch so ausdrücken.

$l(1+A) : l(1+B) = m r : m r m$; und weil $(1+A)^{\frac{1}{h}} = 1 + m$, so wie $(1+B)^{\frac{1}{h}} = 1 + r m$; so wird $m = (1+A)^{\frac{1}{h}} - 1$, und $r m = (1+B)^{\frac{1}{h}} - 1$. Diefemach erhält man

$$l(1+A) : l(1+B) = m r (1+A)^{\frac{1}{h}} - 1 : m (1+B)^{\frac{1}{h}} - 1$$

Da nun beständig voraus gesetzt wird, daß m eine sehr große Zahl sey, so ist

$$(1+A)^{\frac{1}{h}} - 1 = \frac{1}{h} (A - \frac{1}{2} A^2 + \frac{1}{3} A^3 - \frac{1}{4} A^4 + \&c.)$$

$$(1+B)^{\frac{1}{h}} - 1 = \frac{1}{h} (B - \frac{1}{2} B^2 + \frac{1}{3} B^3 - \frac{1}{4} B^4 + \&c.)$$

und folglich wird

$$(1+A) : l(1+B) = A - \frac{1}{2} A^2 + \frac{1}{3} A^3 - \frac{1}{4} A^4 + \&c. : B - \frac{1}{2} B^2 + \frac{1}{3} B^3 - \frac{1}{4} B^4 + \&c.$$

Aber $l(1+A) = \lambda$ und A selbst sind gegeben, folglich wird $A - \frac{1}{2} A^2 + \frac{1}{3} A^3 - \frac{1}{4} A^4 + \&c. : B - \frac{1}{2} B^2 + \frac{1}{3} B^3 - \frac{1}{4} B^4 + \&c. = \lambda$;

$$l(1+B), \text{ und } l(1+B) = \frac{\lambda}{A - \frac{1}{2} A^2 + \frac{1}{3} A^3 - \frac{1}{4} A^4 + \&c.} (B - \frac{1}{2} B^2 + \frac{1}{3} B^3 - \frac{1}{4} B^4 + \&c.)$$

Ist die gegebene Zahl $1+A = b$, und b die Basis des Systems, so wird $\lambda = 1$, folglich $l(1+B)$

$$= \frac{1}{(b-1) - \frac{1}{2}(b-1)^2 + \frac{1}{3}(b-1)^3 - \frac{1}{4}(b-1)^4 + \&c.} (B - \frac{1}{2} B^2 + \frac{1}{3} B^3 - \frac{1}{4} B^4 + \&c.)$$

Dies ist der bekannte-allgemeine Ausdruck eines jeden Logarithmen im System, dessen gegebene Basis = b ist, und man weiß,

daß der beständige Factor $\frac{1}{(b-1) - \frac{1}{2}(b-1)^2 + \frac{1}{3}(b-1)^3 - \frac{1}{4}(b-1)^4 + \&c.}$ der Modulus des Systems heiße.

§. 16.

Die Logarithmen sind Verhältnißmaasse in eben dem Verstande, in welchem die Zirkelbogen Winkelmaasse sind. So wie in einerley Zirkel die Winkel verschiedener Sektoren sich wie ihre

ihre Exponenten verhalten, so verhalten sich auch, in einerley Logarithmen-System, verschiedene Verhältnisse wie ihre Logarithmen. Herr d'Alenbert ist zwar mit dieser Redensart nicht zu frieden: wir aber kontren die Gründe, weswegen er sie will verworfen wissen, sehr schwach dar: Er sagt auf der 200. Seite: *Ce seroit une grande erreur de penser, que les Logarithmes expriment les rapports; ce seroit, comme si on disoit, que $\sqrt[4]{2}$ ou $\sqrt{2} = \frac{1}{2} \log 2$, ou en general, que $\frac{a}{b} = \log a - \log b$.* Aber wer hat das letztere jemals behauptet, und wie kann Herr d'Alenbert den Satz des Hrn. Eulers: die Logarithmen verhalten sich, wie ihre zugehörigen Verhältnisse, so erklären? Wenn man behauptet, daß die Bogen-Maasse ihrer zugehörigen Winkel sind, behauptet man damit, daß jeder Bogen seinem zugehörigen Winkel gleich sey? Dieß ist noch niemanden in den Sinn gekommen, da Winkel und Bogen heterogene Größen sind. Es heißt diese Redensart vielmehr so viel: Wenn ein Winkel = 1 gesetzt wird, und sein zugehöriger Bogen auch, so ist die Zahl, welche jeden andern Winkel aus seiner Einheit ausdrückt, eben so groß als die Zahl, die den zugehörigen Bogen aus seiner Einheit ausdrückt. Eben diesen und keinen andern Sinn hat die Redensart: Die Logarithmen sind Maasse ihrer zugehörigen Verhältnisse. Nimmt man ein Verhältniß als einfach an, um die Größe aller übrigen gegen dieß Verhältniß zu bestimmen, und setzt man den Logarithmum des einfachen Verhältnisses = 1, so verhält sich jedes Verhältniß zu dem einfachen, wie der zugehörige Logarithmus gegen die Einheit; oder das Verhältniß ist gegen das einfache so groß, als der zugehörige Logarithmus gegen die Einheit. Die einzige Ursache, warum Herr d'Alenbert diese Redensart mißbilliget, ist wohl diese, weil er die Vergleichung der Verhältnisse, und die Vergleichung ihrer Exponenten, als einerley Sache betrachtet, da doch die Vergleichung

da

der Verhältnisse gegen einander ganz etwas anders ist, als die Vergleichung der Exponenten. Ich muß dieses aus folgenden Worten schließen, die ich auf eben der 200 Seite der *Opusculum mathematicum* lese: En effet le cas de l'égalité des rapports est le seul, où les logarithmes soient entr'eux comme les rapports. Ainsi on peut dire, que le logarithme de $\frac{1}{2}$ est à celui de $\frac{1}{3}$ comme $\frac{1}{2}$ est à $\frac{1}{3}$, mais on ne dira jamais, qu'en tout autre cas $\frac{a}{b} : \frac{c}{d} = 1a - 1b : 1c - 1d$. Versteht man durch $\frac{a}{b}$ und $\frac{c}{d}$ die Quotienten, welche heraus kommen, wenn a durch b , und c durch d dividirt wird, so kann man freylich nicht sagen, es sey $\frac{a}{b} : \frac{c}{d} = 1a - 1b : 1c - 1d$. Dieß hat aber weder Herr Euler, noch sonst irgend ein anderer je behauptet. Wer könnte wohl auf die Gedanken kommen, daß z. E. im briggschen System $\frac{10}{1} : \frac{100}{1} = 1 : 2$ sey, wenn $\frac{10}{1}$ die Zahl 10 und $\frac{100}{1}$ die Zahl 100 bedeuten soll. Die ganze Sache wird hoffentlich durch folgende Betrachtung in ihr völliges Licht gesetzt, und die von Hrn. Euler eingeführte Redensart von allem Zweifel befreyet werden können.

§. 17.

Der Exponent eines Verhältnisses, oder der Quotient, welcher heraus kommt, wenn man ein Glied durch das andere dividirt, drückt keinesweges die Größe des Verhältnisses, sondern vielmehr die Größe des einen Gliedes, gegen das andere aus. So giebt 15 durch 3 dividirt den Quotienten 5, und diese Zahl 5 ist der Exponent des Verhältnisses 15 : 3, oder wie man es auch schreibt $\frac{15}{3}$. Demnach ist zwar der Bruch $\frac{15}{3} = 5$, und 15 ist gegen 3 so groß, als 5 gegen 1. Aber keinesweges heißt dieß eben so viel, als wenn man sagt, das Verhältniß 15 : 3 sey = 5. Bekanntermaßen kann man nie sagen, wie groß eine Sache sey,

D

wenn

wenn man sie nicht mit einer andern, die mit ihr von einerley Art ist, vergleicht, und deren Größe als bekannt voraus gesetzt wird. Man kann nur ausdrücken, wie groß eine Sache gegen eine andere sey, deren Größe man schon kennet, nicht aber, wie groß sie für sich betrachtet sey. Die Frage: wie lang ist eine Ehle? läßt sich nicht beantworten, wosfern ich nicht etwa sage, eine Ehle sey 2 Fuß, oder 24 Zoll lang; dann aber gebe ich nicht an, wie groß eine Ehle für sich betrachtet, sondern wie lang sie gegen die Länge eines Fußes oder eines Zolles sey. Wer nicht weiß, wie lang ein Fuß, wie lang ein Zoll sey, hört nichts verständliches, wenn ich ihm sage, eine Ehle sey 2 Fuß oder 24 Zoll lang; er ist genöthiget weiter zu fragen: wie lang ist ein Fuß? wie lang ist ein Zoll? und ich mag ihm antworten, was ich will, so wird er fortfahren müssen zu fragen, bis ich zuletzt auf eine Länge komme, die er kennet, oder bis ich ihm sinnlich zeige, wie lang die Länge sey, damit ich die Vergleichung zuletzt angestellet habe. Fragt man demnach, wie groß ist das Verhältniß $a : b$, so kann man gar nicht antworten, wosfern man nicht dieß Verhältniß mit einem andern bekannten vergleicht und ausdrückt, wie groß das Verhältniß $a : b$ gegen dieses letztere sey. Die Frage: wie groß ist a gegen b , ist aber von der vorigen Frage sehr unterschieden. Die Antwort auf diese letzte Frage, giebt die Division von a durch b . So groß, als der Quotient oder der Bruch $\frac{a}{b}$ gegen 1 ist, so groß ist a gegen b . Dieß ist es aber gar nicht, was man wissen will, wenn man fragt, wie groß das Verhältniß $a : b$ sey. Diese Frage beantwortet der Logarithmus des Verhältnisses, und es ist das Verhältniß $a : b$ gegen das einfache so groß, als $1a - 1b$ gegen die Einheit. So ist auch das Verhältniß $c : d$ gegen das einfache so groß, als $1c - 1d$ gegen die Einheit. Aber beyde Proportionen

Das

Das Verh. $\frac{a}{b}$: einfachen $= 1a - 1b : 1$.

Das einfache: verhält $\frac{c}{d} = 1c - 1d$

sehen die dritte: das Verh. $\frac{a}{b}$: Verh. $\frac{c}{d} = 1a - 1b : 1c - 1d$. Dies heißt nun nicht so viel, der Exponent des Verhält. $\frac{a}{b}$: verhalte sich gegen den Exponenten des Verh. $\frac{c}{d}$ wie $1a - 1b : 1c - 1d$; sondern der Sinn ist dieser; das Verh. $\frac{c}{d}$ lasse sich eben so aus dem Verhältniß $\frac{a}{b}$ zusammen setzen, wie $1c - 1d$ aus $1a - 1b$ gemacht werden kann. Man muß nämlich das Verhältniß $\frac{a}{b}$ in so viele gleiche Theile theilen, als $1a - 1b$ Einheiten oder Theile der Einheit enthält, und von jenen gleichen Theilen des Verh. $\frac{a}{b}$ so viele nehmen, als $1c - 1d$ Einheiten oder Theile der Einheit enthält, die den Theilen in $1a - 1b$ gleich sind. Herr von Leibniz hat bey Gelegenheit seines Streits mit dem Hrn. Vernoulli schon die Anmerkung gemacht, daß die Brüche mit den Verhältnissen nicht schlechthin für einetley zu halten seyn, und das bisherige beweist, das er Recht gehabt habe.

§. 18.

Die Ausmessung der Verhältnisse, vermittelst der Logarithmen, hat übrigens die größte Aehnlichkeit mit der Ausmessung anderer Größen. Von der Verschiedenheit des Maaßes, dessen man sich bey den Messungen bedienet, rührt es her; daß eine und eben dieselbe Größe, bald durch diese, bald durch jene Zahl ausgedrückt wird, nachdem man dieses oder ein anderes Maaß erwählet hat; da dann die Zahlen, welche einetley Größe aus verschiedenen Maaßen ausdrücken, sich umgekehrt, wie diese Maaße selbst

selbst verhalten. Ist z. E. eine Distanz 100 Ruthen lang, und man rechnet 10 Fuß auf einer Ruthe, so ist eben die Distanz 1000 Fuß lang, da dann $100 : 1000 = \text{Fuß} : \text{Ruthe}$. So und nicht anders ist es auch mit den Logarithmen beschaffen. Von der Verschiedenheit desjenigen Verhältnisses, so man zum Maas aller übrigen Verhältnisse annimmt, rührt es her, daß eines und eben desselben Verhältnisses Größe bald durch diesen, bald durch einen andern Logarithmen ausgedrückt wird, nachdem dieses oder ein anderes Verhältniß zum Maas aller übrigen erwähnt worden: und dann verhalten sich die Logarithmen, welche eben desselben Verhältnisses Größe ausdrücken, umgekehrt, wie die zum Maas aller übrigen angenommene einfache Verhältnisse. Dieß ist der Grund von der Verschiedenheit der Logarithmensysteme. Man darf nur auf dasjenige zurück sehen, was im 14 S. vorgetragen worden, so ist dieses eine Sache, die sogleich für sich klar ist. Nimmt man in dem allgemeinen Ausdruck des 15 S. $L(1+B) =$

$$\frac{1}{(b-1) - \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} \&c.} (B - \frac{1}{b} B \frac{1}{b} B \frac{1}{b} B \frac{1}{b} \&c.)$$

die Basis b so an, daß der Bruch $\frac{1}{(b-1) - \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} \&c.} = 1$ wird; so ist bekannt, daß das System, welches auf die Art bestimmt wird, das *Natürliche* heiße. Muß also in solchem Fall $b = e$ seyn, so ist e die Basis der natürlichen Logarithmen. Man bezeichne die Logarithmen eines andern Systems, dessen Basis b ist, mit L , wenn die natürlichen mit l bezeichnet werden, so hat man $Lb = 1$ und $le = 1$; ferner wird $lb = (b-1) - \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} \&c.$

$$L(1+B) = \frac{1}{(b-1) - \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} (b-1) \frac{1}{b} \&c.} (B - \frac{1}{b} B \frac{1}{b} B \frac{1}{b} B \frac{1}{b} \&c.)$$

oder $L(1+B) = \frac{1}{l b} (B - \frac{1}{b} B \frac{1}{b} B \frac{1}{b} B \frac{1}{b} \&c.)$

Über $\log(1+B) = B - \frac{1}{b} B \frac{1}{b} B \frac{1}{b} B \frac{1}{b} \&c.$ folglich $L(1+B) = \frac{1}{l b} \log(1+B)$

$(1 + B)$, daß also $\log(1 + B) : L(1 + B) = 1b : 1 = 1b : 1e$, d. i.
 $\log(1 + B) : L(1 + B) = \text{Verh. } (b : 1) : \text{Verh. } (e : 1)$.

§. 19.

Bei dieser bisherigen Ausführung der Theorie von den Logarithmen ist der Unterscheid der Verhältnisse von mir noch gar nicht in Betrachtung gezogen worden, vermöge dessen ihre Glieder einander entgegen gesetzt seyn können. Ich will der Kürze wegen solche Verhältnisse, deren Glieder nicht entgegen gesetzt sind, wie $+a : +b$, oder $-a : -b$ positive, diejenigen aber, deren Glieder einander entgegen gesetzt sind, wie $+a : -b$, oder $-a : +b$, negative Verhältnisse nennen. Es ist leicht zu erachten, daß dieser Unterscheid mancherley Einschränkungen bey der Theorie von den Logarithmen nothwendig machen werde, da es nun gewiß nicht mehr einerley bleibt, ob das Verhältniß, woraus alle andere zusammen gesetzt werden sollen, positiv oder negativ angenommen wird. Kommt die specielle Beziehung der Glieder gegen einander, vermöge welcher sie entweder einander entgegen gesetzt sind oder nicht, gar nicht in Betrachtung, so sind alle Verhältnisse als positiv anzusehen, und dann läßt sich jedes Verhältniß aus jedem andern zusammen setzen. Es wird nämlich entweder das eine Verhältniß ganz, oder doch ein Theil desselben, in dem andern etlichemal enthalten seyn, wenn man nämlich bey der Theilung jenes Verhältnisses auch bis auf Elementarverhältnisse geht. Man mag übrigens bey dieser Theilung gehen, so weit man will, so wird jeder Theil allemal wiederum ein positives Verhältniß seyn. Aber es ist noch die Frage, ob sich auch jedes negative Verhältniß aus einem positiven, und umgekehrt jedes positive aus einem negativen zusammen setzen lasse. Es läßt sich leicht zeigen, daß diese Frage keinesweges bejahet werden könne. Die beyden Verhältnisse $+b : +1$ und $-b^m : +1$ sind

so beschaffen, daß das letztere aus dem ersten sich gar nicht zusammen setzen läßt, und man kann die Größe des Verhältnisses $-b^m : +1$ gegen das Verhältniß $+b : +1$ gewiß durch keine mögliche Zahl ausdrücken. Wäre das Verhältniß $(-b^m : +1)$: Verh. $(+b : +1) = \lambda : 1$; so müßte $(-b^m : +1) = (+b : +1) \lambda$ seyn. Man setze aber statt λ eine mögliche Zahl, welche man will; so wird dieser Gleichung nie ein Genüge geschehen können. Deswegen kann λ keine mögliche Zahl seyn. Eben so erhellet, daß sich das Verhältniß $+b^m : +1$ aus dem Verhältniß $-b : +1$ gar nicht zusammen setzen lasse. Die Erinnerung ist so nöthig, daß die ganze Entscheidung der Streitigkeit von den Logarithmen verneinter Größen darauf beruhet.

§. 20.

Hiermit muß ich noch folgende Anmerkung verbinden: Eine positive und eine negative Größe sind entgegengesetzte Größen, wie z. E. $+a$ und $-a$; allein ein positives und ein negatives Verhältniß, sind keinesweges entgegengesetzte Verhältnisse. So ist z. E. das Verhältniß $+a : +1$, keinesweges ein dem Verhältniß $-a : +1$ entgegengesetztes. Entgegengesetzte Größen, müssen für sich betrachtet, unter einem gemeinschaftlichen Hauptbegriff stehen, übrigens aber so beschaffen seyn, daß wenn die eine nach und nach abnimmt, und verschwindet, sie sich in die entgegengesetzte verwandelt. Dieß ist eine allgemein bekannte Sache. Man setze nun das positive Verhältniß $+a : 1$, und lasse a nach und nach abnehmen, so wird dieses Verhältniß schon verschwinden, wenn $a = 1$. Wird $a < 1$, so gehet das Verhältniß $+a : 1$ in den entgegengesetzten Zustand über, ohne daß daraus ein negatives Verhältniß wird. So sind die Verhältnisse $+a : +1$ und $+1 : +1$ entgegengesetzte für sich gleiche Verhältnisse, eben so, wie $+a$ und $-a$ entgegengesetzte für sich gleiche Größen sind.

Aber

Aber nimmermehr sind $+a: +1$ und $-a: +1$ entgegengesetzte für sich gleiche Verhältnisse. Dadurch daß man $-a$ aus $+a$ macht, setzt man nicht das Verhältniß $-a: +1$ dem Verhältniß $+a: +1$ entgegen, sondern nur die Größe $-a$ der Größe $+a$.

Die Logarithmen negativer Größen sind unmöglich.

§. 21.

Die meisten Streitigkeiten sind so gut als entschieden, so bald man über den eigentlichen Sinn der Streitfrage einig ist. Wenigstens sollte ich glauben, daß in der Mathematik aller Streit aufhören müsse, sobald beyde Partheyen, sowohl über die Bedeutung der einzelnen Worte, als auch über den Sinn des streitigen Cases völlig einig sind. Mir kommt es so vor, als ob man bey der Streitigkeit über die Logarithmen verneinteter Größen es bishero ziemlich verabsäumt habe, den eigentlichen Sinn der Streitfrage (statum controversiæ) genau fest zu setzen. Vielleicht hat man eine gewisse Zweydeutigkeit der Frage: Ob die Logarithmen verneinteter Größen möglich sind? gar nicht bemerkt, weil man nicht daran gedacht hat, daß der Logarithmus einer Zahl eigentlich der Logarithmus des Verhältnisses dieser Zahl zur Einheit sey, und daß demnach die Frage so verstanden werden müsse, ob die Logarithmen der Verhältnisse negativer Zahlen zur Einheit möglich seyn? Wer sieht aber nicht, daß diese Frage, so wie sie hier ausgedruckt ist, noch nicht völlig bestimmt sey, sondern alsdann allererst bestimmt beantwortet werden könne, wenn man fest gesetzt hat, ob die positive oder negative Einheit verstanden werden solle. Auf die Frage: ob die Logarithmen der Verhältnisse negativer Zahlen zur negativen Einheit möglich sind? antworte ich mit Ja. Fast kommt es mir so vor, als ob die Herren Bernoulli und d'Alenbert die Streitfrage wenig

nigstens zuweilen in diesem Sinn genommen haben. Manche ihrer Gründe sind so beschaffen, daß sie nichts anders, als dieses beweisen können. Der erste Beweis, womit Hr. d'Allembert auf der 185 Seite seiner Oeuvres Mathematiques seine Meynung zu bestätigen sucht, lautet so: En effet 1°, puisque les logarithmes repondans à une progression de nombres quelconque sont arbitraires, qui peut empêcher de supposer, que les deux progressions

$$- 1 - 2 - 3 - 4 \text{ \&c.}$$

$$1 \quad 2 \quad 3 \quad 4 \text{ \&c.}$$

considerées comme de progressions *différentes & indépendantes* l'une de l'autre ont les memes logarithmes $a, p, q, \text{ \&c.}$ Soll dieß so viel heißen: $\log. \text{ rat. } \frac{-1}{1} = a = \log. \text{ rat. } \frac{+1}{1}$; $\log. \text{ rat. } \frac{-2}{1} = p = \log. \text{ rat. } \frac{+2}{1}$; $\log. \text{ rat. } \frac{-3}{1} = q = \log. \text{ rat. } \frac{+3}{1}$, &c. so hindert nicht nur nichts, diese Voraussetzung anzunehmen, sondern es ist auch sogar nothwendig derselben beyzusplichten. Weil überhaupt $-n : -1 = +n : +1$, so ist $\log. (-n : -1) = \log. (+n : +1)$, das heißt der Logarithmus des Verhältnisses einer negativen Zahl zur negativen Einheit, ist gleich dem Logarithmus des Verhältnisses eben der Zahl positiv genommen zur positiven Einheit. Hierüber ist aber wohl eigentlich kein Streit. Herr von Leibniz hat dieß nicht gekügnnet, Herr Euler auch nicht. Es muß demnach die Streitfrage wohl ohne Zweifel diesen Sinn haben: Sind die Logarithmen der Verhältnisse negativer Zahlen zur positiven Einheit möglich? Man nimmt bey allen algebraischen Rechnungen die Einheit positiv an, und man darf diese Voraussetzung nie ändern (S. 9.) Ich denke also, wenn von den Logarithmen einer negativen Zahl die Frage ist, daß man den Logarithmus des Verhältnisses der negativen Zahl zur positiven Einheit verstehen müsse. Hat nun dieß seine Richtigkeit, so ist $l - 1$ soviel als $\log. \text{ rat. } \frac{-1}{1}$, und überhaupt $l - a$ soviel als $\log. \text{ rat. } \frac{-a}{1}$. In dieß
sem

Im Sinn aber beantwortete ich die Frage: Ob die Logarithmen negativer Zahlen möglich sind? mit Nein: und ich behauptete mit dem Herrn von Leibniz und Euler: die Logarithmen negativer Zahlen sind unmöglich.

§. 22.

Benigstens ist soviel gewiß, daß in einem System, in welchem $1 + 1 = 0$ ist, nicht zugleich $1 - 1 = 0$ seyn könne. Das heißt, es kann nicht $1 \frac{+1}{+1} = 1 \frac{-1}{+1}$ gesetzt werden. Denn wenn in einerley System die Logarithmen zweyer Verhältnisse gleich sind, so müssen auch die Verhältnisse selbst gleich seyn; dieß kann Niemand läugnen. Wäre also einerley System $1 \frac{+1}{+1} = 1 \frac{-1}{+1}$, so müßte $+1 : +1 = -1 : +1$ seyn. Aber diese Proportion kann schlechterdings nicht als eine wahre Proportion gelten (§. 8.) also kann keinesweges in einerley System $1 \frac{+1}{+1} = 1 \frac{-1}{+1}$ gesetzt werden. Auf eben die Art erhellet, daß überhaupt in einerley System eine positive Zahl mit der ihr entgegengesetzten negativen nicht einerley Logarithmen haben könne. Setze man $1 + a = 1 - a$, so hieße das soviel, $1 \frac{+a}{+1} = 1 \frac{-a}{+1}$, demnach wäre $+a : +1 = -a : +1$, daß aber diese Proportion gewiß nicht als eine wahre Proportion gelten könne, habe ich im 8 S. umständlich bewiesen. Ins dessen scheint der zweyte Beweis, womit Herr d'Alenbert seine Meynung zu bestätigen sucht, so etwas zu erhärten. Der Beweis ist dieser. Weil $(-1)^2 = (+1)^2$, so sey $2 \log. -1 = 2 \log. +1$, folglich $\log. -1 = \log. +1 = 0$. Wenn aber $\log. -1 = a$, so sey $\log. -a = \log. (+a \times -1) = \log. +a + \log. -1 = \log. +a$. Hr. Bernoulli schließt eben so: Wenn $(-a)^2 = (+a)^2$, so sey $2 \log. -a = 2 \log. +a$, folglich $\log. -a = \log. +a$. Ich weiß nicht wie es möglich ist, daß beyde Männer die Verwirrungen nicht bemerkt haben, die in diesen Schlüssen stecken. Ich habe bereits

E

in

im 12 §. einige Erinnerungen gegen diese Art zu schließen vorzutragen, und ich werde sie jetzt noch etwas genauer prüfen. Dem d'Alenbert meinet zwar, daß dieser Beweis unwiderleglich sey: allein seine eigenen Grundsätze widerlegen ihn. Ich habe schon im 3 §. eine Stelle aus den Opusculis des Herrn d'Alenbert angeführt, woselbst von ihm behauptet wird, die Gleichung $by = (a-x)^2$ sey eigentlich eine falsche Gleichung, wenn $x > a$: die wahre sey diese: $by = (x-a)^2$. Wenn dieß richtig ist, so muß auch $(-a)^2 = (+a)^2$ eigentlich eine falsche Gleichung, und die wahre Gleichung diese seyn $(+a)^2 = (+a)^2$. Daraus folgt weiter nichts, als es sey $l+a = l+a$. Doch dieß sey nur im Vorbeygehen angeführt, um zu zeigen, daß das System des Herrn d'Alenbert mit sich selbst nicht genau zusammen hängt. Ich gebe es zu, daß die Gleichung $(-a)^2 = (+a)^2$ völlig richtig sey: allein die Folge kann ich nicht billigen, wenn man daraus schließt, es sey $2l-a = 2l+a$, und ich hoffe, daß folgende Betrachtungen die Unrichtigkeit dieser Folge völlig ins Licht setzen werden.

§. 23.

Man ergänze alle ausgelassene Zwischensätze: so muß der Beweis so lauten:

$$\text{Es ist } (-a)^2 = (+a)^2$$

Wenn die Zahlen gleich sind, so sind die Logarithmen gleich, es versteht sich in einerley Logarithmensystem. Also ist $l(-a)^2 = l(+a)^2$.

Der Logarithmus des Quadrats ist doppelt so groß, als der Logarithmus der Wurzel, folglich ist

$$2l\sqrt{(-a)^2} = 2l\sqrt{(+a)^2}$$

$$\text{Es ist aber } \sqrt{(-a)^2} = -a \text{ und } \sqrt{(+a)^2} = +a:$$

$$\text{daher wird } 2l-a = 2l+a$$

$$\text{und } l-a = l+a.$$

Es ist wahr, daß man an diesem Beweise nichts aussetzen könne, so wird dadurch dargethan, daß in einerley Logarithmensystem $1 - a = 1 + a$ sey. Aber nun kann man weiter schließen. Wenn in einerley Logarithmensystem die Logarithmen gleich sind, so sind auch die Zahlen gleich, demnach müßte $-a = +a$ seyn. Daß dieß falsch sey, habe ich schon mehrmalen erinnert. Wenn man es sich indessen einmal erlaubt hat, beym Calculiren nicht an die Sache zu denken, sondern blos bey den Zeichen stehen zu bleiben; so darf man nur noch hinzu setzen: Es ist auch $+a = +a$, das wird man nicht läugnen.

Nun war auch $-a = +a$, wie erwiesen worden.

Demnach ist $0 = 2a$, weil ohne Zweifel gleiches heraus kommt, wenn gleiches zu gleichem addirt wird. Also ist jede Zahl $= 0$, denn man kann statt a was man will setzen. Ich denke, diese Ungereimtheit sey zu arg, als daß man nicht gezwungen seyn sollte zuzugeben, es müsse in den Schlüssen ein wichtiger Fehler stecken, die auf so wunderliche Schlußfolgen leiten. Dieser Fehler steckt nun wirklich in den beyden Sätzen $\sqrt{(-a)^2} = -a$ und $\sqrt{(+a)^2} = +a$. Diese Sätze sind so wie sie hier angewandt werden unvollständig. Es hat $\sqrt{(-a)^2}$ keinesweges die Wurzel $-a$ allein mit Ausschließung der Wurzel $+a$, und $\sqrt{(+a)^2}$ hat keinesweges die Wurzel $+a$ allein mit Ausschließung der Wurzel $-a$. Es ist vielmehr $\sqrt{(-a)^2}$ sowohl als $\sqrt{(+a)^2} = \pm a$, und also kommt kein anderer als dieser Schlußsatz heraus: $1 \pm a = 1 \pm a$. Wenn Hr. Euler in der Histoire de l'Academie de Berlin pour l'année 1749. auf der 147 Seite eben diesen Beweis beurtheilet, so zeigt er, daß man auf eben die Art beweisen könne, es sey $1(a\sqrt{-1}) = 1a$ wenn man nämlich schließen wollte $(a\sqrt{-1})^4 = (+a)^4$, also $4 1(a\sqrt{-1}) = 4 1a$, folglich $1(a\sqrt{-1}) = 1a$. In diesen und allen ähnlichen Beweisen, steckt

mit dem vorigen einerley Fehler; $(a\sqrt{-1})^4$ hat so gut die Wurzeln $+a$, $-a$, $+a\sqrt{-1}$, $-a\sqrt{-1}$, als sie $(+a)^4$ hat, und es folget also nur dieses, es sey $l \pm a$
 $\pm a\sqrt{-1} = l \pm a$
 $\pm a\sqrt{-1}$.

§. 24.

Wenn demnach keinesweges $l+a = l-a$ seyn kann, und zwar, wie ich ausdrücklich dabey erinnert habe, in einem und eben demselben System; so fragt es sich weiter: was ist dann $l-a$ in eben dem System, in welchem $l+a$ eine mögliche Zahl ist? Ich behaupte: in einem System, in welchem $l+a$ eine mögliche Größe seyn soll, muß $l-a$ eine eben so unmögliche Größe seyn, als nach aller Geständniß in der Algebra $\sqrt{-a}$ ist. Denn es sey $l+a: l-a = 1:\lambda$, so muß $l-a = \lambda l+a$, und $-a = (+a)\lambda$ seyn. Nun ist es schlechterdings unmöglich statt λ eine Zahl zu setzen, welche macht, daß beyde Glieder dieser Gleichung einander gleich werden. Demnach ist λ eine unmögliche Zahl, folglich ist es auch $l-a = \lambda l+a$, wenn $l+a$ möglich seyn soll. Man beweiset auf eben die Art, daß $\sqrt{-a^2}$ unmöglich sey. Man schließt: es sey $\sqrt{-a^2} = y$, so müßte $y \times y = -a^2$ seyn. Nun kann man statt y keine mögliche Zahl setzen, dieser Gleichung ein Gnüge zu leisten: also ist y unmöglich. Kann man an diesem Beweise nichts aussetzen, so kann man es gewiß auch an jenem nicht; hat es aber mit diesem Beweise seine Richtigkeit, so schließe ich weiter. In einem Systeme, worinn alle positive Zahlen mögliche Logarithmen haben, sind die Logarithmen aller negativen Zahlen unmöglich. Denn man setze in der Gleichung $-a = (+a)\lambda$ statt a eine positive Zahl, welche man will, so wird λ allemal unmöglich bleiben, folglich auch $\lambda l+a$, wenn $l+a$ allemal möglich ist. Nun darf ich nur hinzusetzen: Im nepperschen und briggischen System sind die Logarithmen aller positiven Zahlen

ten möglich, dieß ist eine Voraussetzung, die allgemein angenommen wird. Also folgt der Schluß: Im nepperschen und briggischen System sind die Logarithmen aller negativen Zahlen unmöglich.

§. 25.

Wenn die Voraussetzung nicht beybehalten wird, daß von einem und eben demselben System die Rede sey, so verliert der Beweis sein ganzes Gewicht. Es versteht sich von selbst, daß die Regel nicht mehr gelte: wenn die Logarithmen gleich sind, so sind die Zahlen, oder die Verhältnisse derselben zur Einheit gleich, wenn der eine Logarithmus zu einem andern System, als der andere gehört. Hieraus ergibt sich eine neue Zweydeutigkeit der Streitfrage über die Logarithmen verneinter Größen, welche man, wie es mir wenigstens vorkommt, ebenfalls von beyden Seiten nicht genug in Betrachtung gezogen hat. Die Frage: sind die Logarithmen verneinter Größen möglich? kann so viel heißen: Sind die nepperschen oder die briggischen Logarithmen verneinter Größen, oder auch noch allgemeiner; Sind die Logarithmen verneinter Größen, in einem gegebenen System möglich? Eben diese Frage kann auch so erklärt werden: Läßt sich gar kein Logarithmensystem angeben, worinn die verneinten Zahlen mögliche Logarithmen haben. In der That hat dieser doppelte Sinn der Streitfrage zu mancher Verwirrung Gelegenheit gegeben. Die Gründe des Hrn. d'Alenbert sind zum Theil so beschaffen, daß sie nichts weiter beweisen können, als man müsse überhaupt zugeben, daß sich gar wohl Logarithmensysteme angeben lassen, worinn die Logarithmen negativer Zahlen möglich sind. Da er inzwischen mit dem Hrn. Bernoulli darauf dringt, es müsse allemal $1 + a = 1 - a$ seyn, so sieht man wohl, daß er auch die Frage, in dem ersten Sinn genommen, bejahet habe. Denn

bey ihm kann in der Gleichung $1 + a = 1 - a$ das 1 sowohl einen Nepperschen, als auch Briggschen, ja eines jeden andern Systems Logarithmen bedeuten. Herr Euler beweist, daß die nepperschen Logarithmen negativer Zahlen alle unmöglich sind, da sich im Gegentheil unter den unzählig vielen nepperschen Logarithmen einer positiven Zahl allemal ein möglicher befindet. Hr. d'Alenbert beweist wenigstens mit manchen von seinen Gründen nichts weiter als dieses, man könne Logarithmensysteme angeben, worinn negative Zahlen mögliche Logarithmen haben. Das pflegte man sonst in der Vernunftlehre eine fallaciam ignoracionis electi zu nennen.

§. 26.

Beide Partheyen werden, wie ich wenigstens glaube, einen ziemlichen Schritt zum Vergleich thun, sobald von beyden Seiten zugegeben wird, daß sich allerdings Logarithmensysteme angeben lassen, worinn negative Zahlen mögliche Logarithmen haben. Herr d'Alenbert redet zuweilen so: Les logarithmes des quantités negatives peuvent être regardés comme réels (183 Seite) le log. -1 est ou peut être supposé $= 0$ (185 S.) zuweilen aber ganz anders: le logarithme de 2 & le logarithme de -2 doivent être les mêmes, puisque faisant log. $1 = 0$ & log. $4 = p$ on aura log. 2 & log. $-2 = \frac{1}{2}p$ (187 S.) eben dieß sagt er auf der 198 Seite. En effet soient 1 & a^2 deux nombres positifs & réels, qui ayent 0 & p pour logarithmes; il est evident, que la moyenne proportionnelle entre 1 & a^2 fera également $+a$ & $-a$, & que le logarithme correspondant sera $\frac{1}{2}p$. Donec $\frac{1}{2}p = 1 + a$ & $\frac{1}{2}p = 1 - a$. Nichts ist gewisser, als daß sowohl $+a$ als $-a$ zwischen $+1$ und $+a^2$ eine mittlere Proportionalgröße sey. Und eben von diesem Umstand rühret alle anscheinende Schwierigkeit bey der Streitfrage her. Hätte Herr d'Alenbert daraus nichts weiter als die

dieses geschlossen: Wenn $l + r = 0$ und $l + a^2 = p$ sey, so könne überhaupt zu sagen $l + a = \frac{1}{2}p$, es könne auch $l - a = \frac{1}{2}p$ gesetzt werden; so würde ich ihm obdlig. Beyfall geben. Allein weiter folgt auch nichts daraus, und am allerwenigsten dieses, daß in eben dem System, wo man $l + a = \frac{1}{2}p$ gesetzt hat, auch zugleich $l - a = \frac{1}{2}p$ gesetzt werden müsse. Entweder man muß voraussetzen; daß $+a = -a$ sey, und dann muß zuerst ausgemacht werden, ob diese Voraussetzung bestehen könne; oder man muß zugeben, daß ein ganz anderes System heraus komme, wenn man $l + a = \frac{1}{2}p$ setzt, als heraus kommt, wenn $l - a = \frac{1}{2}p$ gesetzt worden. Beide Systeme werden diese seyn.

1. System.

Die Zahlen

$$1 + a^2 + a^4 + a^6 + a^8 + a^{10} + a^{12} + a^{14} + \&c.$$

Die Logarithmen

$$0 \quad \frac{1}{2}p \quad p \quad \frac{3}{2}p \quad 2p \quad \frac{5}{2}p \quad 3p \quad \frac{7}{2}p \quad \&c.$$

2. System.

Die Zahlen

$$1 - a + a^2 - a^3 + a^4 - a^5 + a^6 - a^7 + \&c.$$

Die Logarithmen

$$0 \quad \frac{1}{2}p \quad p \quad \frac{3}{2}p \quad 2p \quad \frac{5}{2}p \quad 3p \quad \frac{7}{2}p \quad \&c.$$

§. 27.

Es ist nicht zu läugnen, daß im 2ten System $\log - a$, $\log - a^3$ und überhaupt $\log - a^{2m+1}$ mögliche Zahlen sind. Das gegen aber sind $\log - a$, $\log - a^3$, und überhaupt $\log - a^{2m+2}$ im ersten System unmöglich. (S. 24.) Wäre im ersten System $l + a^{2m+2} = l - a^{2m+1} = \lambda$, so würde $l - a^{2m+1} = \lambda l + a^{2m+1}$,
und

und $-a^{2m+1} = (+a^{2m+1})\lambda$. Hier läßt sich gewiß keine mögliche Zahl statt λ setzen, daher ist unstreitig $1 - a^{2m+1} = \lambda(1 + a^{2m+1}) = \lambda \frac{(2m+1)^p}{2}$ unmöglich, wenn p möglich ist, wie hier vorausgesetzt wird. Wenn aber in einem System eine Zahl keinesweges den Logarithmum haben kann, den sie in dem andern hat, so sind beide Systeme gewiß nicht einerley. Im zweyten von diesen beyden Systemen ist also überhaupt $1 - a^{2m+1}$ möglich: allein bey dem allen bleiben $1 - a^2$, $1 - a^4$, und überhaupt $1 - a^{2m}$ unmöglich, nämlich in eben diesem System. (§. 24.) Wäre in diesem System $1 + a^{2m}$, $1 - a^{2m} = 1: \lambda$, so würde $1 + a^{2m} = \lambda(1 - a^{2m})$, folglich $-a^{2m} = (+a^{2m})\lambda$ seyn. Daß hier abermal λ unmöglich sey, fällt in die Augen: also ist es auch $1 - a^{2m} = \lambda(1 + a^{2m}) = m\lambda p$, weil p möglich ist. Wenn also gleich in einem gewissen System einige negative Zahlen mögliche Logarithmen haben, so folgt daraus noch nicht, daß die Logarithmen aller negativen Zahlen in eben diesem Systeme möglich sind. Zugleich fällt in die Augen, daß in eben diesem System $1 + a^{2m+1}$ unmöglich sey. Verhielte sich nämlich $1 - a^{2m+1}: 1 + a^{2m+1} = 1: \lambda$, so würde $1 + a^{2m+1} = \lambda(1 - a^{2m+1})$ seyn müssen, und folglich $+a^{2m+1} = (-a^{2m+1})\lambda$. Aber es thut keine mögliche Zahl, die man statt λ setzen könnte, dieser Gleichung ein Genüge. Also ist λ unmöglich, folglich auch $1 + a^{2m+1} = \lambda(1 - a^{2m+1}) = \lambda \frac{(2m+1)^p}{2}$ unmöglich, wenn p möglich ist.

§. 28.

Aus dieser Vergleichung beyder Systeme schlicke ich die wichtige Folge: Wenn der Unterschied, positiver und negativer Verhältnisse in Betrachtung kommt: so bestimmt die gegebene Basis allein nicht das ganze Logarithmensystem. Wenn man nämlich in dem System die übrigen Verhältnisse, welche aus dem

Der

Verhältniß der Basis zur Einheit, ganz genommen, nicht können zusammen gesetzt werden, aus Theilen des einfachen, zusammen setzt; so kann der Theil des einfachen, welchen man hierzu erwählt, so gut negativ als positiv seyn, wenn gleich das angenommene einfache Verhältniß positiv ist. Soll demnach die ganze Reihe der übrigen Zahlen nebst ihren Logarithmen bestimmt werden; so kommt es noch darauf an, was man für einen Theil des einfachen Verhältnisses erwählen will. Wählt man einen negativen Theil, so kann nicht alles dasjenige schlecht hin bestehen, was sonst von den Logarithmen in den Lehrbüchern bewiesen wird, weil dabey der Unterschied positiver und negativer Verhältnisse gar nicht in Betrachtung gezogen zu werden pflegte. (S. 19.) So fällt es gleich in die Augen, daß die sonst gewöhnlichen Lehren von den Modulis verschiedener Systeme nun nicht schlecht hin mehr gelten können. Wenn sonst in verschiedenen Systemen, die zu einerley Zahl gehörigen Logarithmen durchgängig ungleich sind, so sind sie es bey Systemen, wie im S. 26. angenommen worden, nicht durchgängig. So sind $1 + a^2$, $1 + a^4$ und so f. in beyden Systemen gleich. Hierüber muß man sich nicht wundern, da viele andere sonst allgemeine Lehren nicht mehr gelten, sobald der Unterschied des Positiven und Negativen in Betrachtung kommt. Wenn die Wurzeln ungleich sind, so sind auch die Quadrate ungleich: Dieß ist sonst eine allgemeine Regel. Aber $+a$ und $-a$ sind ungleich, dem ohnerachtet sind $(+a)^2$ und $(-a)^2$ einander gleich. Sonst hängen die Logarithmen verschiedener Systeme nach einem beständigen Modulo von einander ab, und zu einerley Zahl gehörige Logarithmen verhalten sich in verschiedenen Systemen, wie die Moduli. Dieß hat den Grund, weil das einfache Verhältniß nur auf einerley Art in zwey Hälften, in vier Vierteln, u. f. f. eingetheilt werden kann, wenn an die negativen Verhältnisse gar nicht gedacht wird. Wenn

Daher ein anderes Verhältniß, als vorher, für die Hälfte, den vierten Theil, und so f. des ganzen genommen wird, so muß auch nothwendig das jetzige Ganze ein anders als das Vorige seyn. Ist vorher $1a = \frac{1}{2}$ gewesen, so war $1a^2 = 1$. Nimmt man nun $1a = \frac{1}{2}$, so wird $1a^2 = 1$. Man kann keine Aenderung von dieser Art vornehmen, ohne zugleich die Basis, und hiemit die Logarithmen aller Zahlen zu ändern, und zwar umgekehrt, wie sich diejenigen Verhältnisse ändern, welche man in diesen verschiedenen Voraussetzungen, als die Hälfte des ganzen, u. f. f. ansieht. Allein, wenn man einmal $1+a = \frac{1}{2}$ genommen hat, und setzt nun $1-a = \frac{1}{2}$, so bleibt das Ganze eben dasselbe, und es ändern sich nicht aller Zahlen Logarithmen. Kommt demnach der Unterschied negativer und positiver Verhältnisse in Betrachtung, so bestimmt zwar die Basis alle Verhältnisse, die aus dem einfachen, nach einem ganzen Exponenten können zusammen gesetzt werden, nicht aber alle diejenigen, so man nach einem gebrochenen Exponenten daraus zusammen setzen kann.

§. 29.

Hieraus schließe ich die Folge, wenn der Unterschied positiver und negativer Verhältnisse in Betrachtung kommt, so wird das Logarithmensystem alsdann allererst völlig bestimmt, wenn man fest setzt, welcher Theil des einfachen Verhältnisses für das gemeinschaftliche Maaß aller angenommen werden soll. Die Logarithmen des Systems sollen die Größe aller Verhältnisse gegen das einfache aus einem gemeinschaftlichen Maaß ausdrücken (§. 13.). Jeder Logarithmus muß ausdrücken, aus welchem Theil des einfachen Verhältnisses, und wie oft genommen dasjenige zusammen gesetzt sey, welches diesen Logarithmen zugehört. Nachdem nun dieß gemeinschaftliche Maaß verschieden ist, nachdem kommen unstreitig verschiedene Systeme heraus, und
wenn

wenn dieß gemeinschaftliche Maaß, ein negatives Verhältniß ist, so kommt gewiß ein anderes System heraus, als wenn dazu ein positives Verhältniß erwähnt wird. Denn es können in diesen verschiedenen Voraussetzungen nicht durchgängig einerley Zahlen einerley Logarithmen zugehören. Es sey $+b: +1$ das einfache Verhältniß, und man theile es in $2m$ gleiche Theile, so daß das gemeinschaftliche Maaß aller $= (+b)_{\frac{1}{2m}}: +1$ sey. Nimmt man $+ (+b)_{\frac{1}{2m}}: +1$ für das gemeinschaftliche Maaß aller andern Verhältnisse, so gehöret der Logarithmus $\frac{2^{n+r}}{2^m}$ dem positiven Verhältniß $+b^{\frac{2^{n+r}}{2^m}}: +1$, und der Logarithmus des negativen $-b^{\frac{2^{n+r}}{2^m}}: +1$ ist unmöglich (S. 24. 26.). Umgekehrt nimmt man $- (+b)_{\frac{1}{2m}}: +1$ für das gemeinschaftliche Maaß aller, so ist $\frac{2^{n+1}}{2^m}$ der Logarithmus des negativen Verhältnisses $-b^{\frac{2^{n+1}}{2^m}}: +1$, und der Logarithmus des positiven $+b^{\frac{2^{n+1}}{2^m}}: +1$ ist unmöglich. (S. 27.) In dem System, welches $+b_{\frac{1}{2m}}: +1$ für das gemeinschaftliche Maaß aller Verhältnisse nimmt, sind die Logarithmen aller positiven Zahlen möglich, und die Logarithmen aller negativen Zahlen unmöglich. In dem System aber, welches $-b_{\frac{1}{2m}}: +1$ für das gemeinschaftliche Maaß aller Verhältnisse nimmt, sind die Logarithmen der positiven Zahlen $+b_{\frac{2^n}{2^m}}$ möglich, und der negativen $-b_{\frac{2^n}{2^m}}$ unmöglich, aber die Logarithmen der positiven Zahlen $+b^{\frac{2^{n+r}}{2^m}}$ unmöglich, und die Logarithmen der negativen $-b^{\frac{2^{n+r}}{2^m}}$ möglich.

§. 30.

Wenn das einfache Verhältniß $+b: +1$ sich in eine ungerade Anzahl von Theilen $2m+1$ so eintheilen läßt, daß $(+b)_{\frac{1}{2m+1}}: +1$ das gemeinschaftliche Maaß aller andern Verhältnisse wird; so fällt alle Schwierigkeit weg, und es haben nothwendig alle positive Verhältnisse möglich, und alle negative Verhältnisse

§ 2

am

unmögliche Logarithmen. Aber es kann weder $(+b)_{\frac{1}{2m}}; +1$, nach $(+b)_{\frac{1}{2m+1}}; +1$ das gemeinschaftliche Maaß aller Verhältnisse seyn, wofern nicht m unendlich groß genommen, und also $(+b)_{\frac{1}{2m}}; +1$, oder auch $(+b)_{\frac{1}{2m+1}}; +1$ ein Elementarverhältniß wird. Das Verhältniß $(+b)_{\frac{1}{2m+1}}; +1$ ist allemal positiv, was auch m bedeutet, und daher ist kein Zweifel, daß nicht $(+b)_{\frac{1}{2m+1}}; +1 = +1; +1$ seyn sollte, wenn $m = \infty$. Aber $(+b)_{\frac{1}{2m}}; +1$ ist allemal zweydeutig, m mag so groß genommen werden, wie man will. Ich sehe also auch nicht ab, daß man so schlechtthin behaupten könne, es sey $(+b)_{\frac{1}{2m}}; +1 = +1; +1$, wenn m unendlich groß ist, mit unbedingter Ausschließung des andern möglichen Werths $+b_{\frac{1}{2m}}; +1 = -1; +1$. Es ist wahr, für $m = \infty$ wird $2m+1 = 2m$, und daher $(+b)_{\frac{1}{2m}}; +1 = (+b)_{\frac{1}{2m+1}}; +1$. Dieß scheint zu beweisen, daß für $m = \infty$ alle Zweydeutigkeit aufhöre. Allein man könnte einwenden, weil für $m = \infty$, $2m = 2m + 1$, so sey dieß vielmehr ein Beweis, daß jedes Elementarverhältniß zweydeutig werde, indem die 1 gegen $2m$ verschwinde. Soll man also genöthiget seyn $(+b)_{\frac{1}{2m}}$ allemal $= +1$ zu nehmen, so muß dieses von einer andern Ursache herrühren. Diese Ursache ist nun in nichts anders, als darinn zu suchen, weil dieß bey dem gebräuchlichen Logarithmensystemen eine unlängbare allgemeine Voraussetzung ist, daß alle positive Größen mögliche Logarithmen haben sollen, und weil in keinem System der Logarithmus einer positiven und der ihr entgegengesetzten negativen Größe beyde zugleich möglich seyn können. (S. 24. 27.) Aus diesen beyden Sätzen folgt schon, es müsse $b_{\frac{1}{\infty}}$ allemal $= +1$ genommen werden, damit $1 + 1 = \frac{1}{\infty}$ $1b = 0$ werde. Denn setzte man $b_{\frac{1}{\infty}} = -1$, so würde $1 - 1 = 0$ und $1 + 1$ unmöglich werden.

§. 31.

Ein Logarithmensystem, worin man alle und jede Verhältnisse aus dem Elementarverhältnisse $b^{\frac{1}{h}} : + 1$ zusammen setze, würde ohne Zweifel von demjenigen sehr unterschieden seyn, in welchem $b^{\frac{1}{h}} : + 1$ für das Elementarverhältniß genommen wird. Ist $b^{\frac{1}{h}} : + 1$ von dem einfachen Verhältniß derjenigen Theile, woraus alle andere zusammen gesetzt werden sollen; so stellt der Ausdruck $(b^{\frac{1}{h}} : + 1)^n$ alle andere Verhältnisse vor, da dann, wenn n unendlich groß ist, auch n unendlich groß wird; Man setze $\frac{n}{h} = x$, so ist der allgemeine Ausdruck aller Verhältnisse $b^x : + 1$. Wächst x um das Differential dx , so hat man $b^{x+dx} : + 1 = (b^x : + 1) \times (b^{dx} : + 1)$. Wächst aber $(b^{\frac{1}{h}} : + 1)^n = b^{\frac{n}{h}} : + 1$ um ein Elementarverhältniß, so erhält man $(b^{\frac{n}{h}} : + 1) \times (b^{\frac{1}{h}} : + 1)$. Da aber $b^x : + 1 = b^{\frac{n}{h}} : + 1$, so ist $b^{dx} : + 1 = b^{\frac{1}{h}} : + 1$ und $dx = \frac{1}{h}$. Ist nun das Elementarverhältniß $b^{\frac{1}{h}} : + 1$ positiv, so kann durch die Zusammensetzung nie ein negatives daraus werden, es ist vielmehr $b^x : + 1$ allemal positiv, und x beständig der Logarithmus einer positiven Größe b^x , was auch statt x gesetzt wird, da denn allemal $1 - b^x$ unmöglich seyn muß. Ist aber $b^{\frac{1}{h}} : + 1$ negativ, so kann b^x weder alle positive, noch alle negative Größen bedeuten, und b^x ist gar kein quantum secundum legem continui variabile. Nun ist nämlich $b^{dx} = -1$, also $b^{x+dx} = b^x \times -1 = -b^x$; so daß b^x gleich in den entgegengesetzten Zustand übergeht, wenn x um das Differential dx anwächst, wenn gleich b^x einen endlichen Werth hat. Dieß ist allen Begriffen des continui zuwider. Soll b^x ein continuum seyn, so muß man $b^{x+dx} = b^x$ setzen können. Dieß geht aber schlechterdings nicht an, sobald $b^{dx} = -1$ seyn, und also das Elementarverhältniß, woraus man alle andere zusammen setzt, ein negatives seyn soll.

§. 32.

Aus diesem allen wird die Richtigkeit folgender Sätze erhellen. Wenn das Elementarverhältniß, woraus man in einem Logarithmensystem alle andere zusammen setzt, ein positives, und also $b^1 : + 1 = b^{d^2} : + 1 = + 1 : + 1$ seyn soll, so haben alle positive Verhältnisse mögliche, und alle negative Verhältnisse unmögliche Logarithmen; es ist ferner b^2 ein continuum variable, so daß $b^{2+d^2} = b^2$. Umgekehrt, wenn b^2 ein continuum variable seyn soll, so muß $b^{d^2} = + 1$, folglich das Elementarverhältniß positiv seyn; es müssen also wiederum alle positive Zahlen mögliche und alle negative Zahlen unmögliche Logarithmen haben. Es muß auch diese Folge richtig seyn: Wenn alle positive Zahlen mögliche Logarithmen haben sollen, so muß $b^{d^2} = + 1$ seyn, und es darf nicht $b^{d^2} = - 1$ gesetzt werden, weil sonst nicht alle positive Zahlen mögliche Logarithmen behalten würden. Man setzt in allen algebraischen Rechnungen $b^0 = + 1$, und das bis herige rechtfertiget diese Voraussetzung. Zugleich aber erhellet, daß $b^0 = + 1$ setzen, so viel heiße, als ein Logarithmensystem bestimmen, worinn alle positive Zahlen mögliche und alle negative Zahlen, unmögliche Logarithmen haben. Wenn ich nun hiervon die Anwendung mache auf die Art, wie die Logarithmen in den gewöhnlichen Systemen berechnet werden; so beweisen alle Umstände, daß der im 24 S. behauptete Satz weiter gar keinen Zweifeln unterworfen sey. Wenn man im 15 S. $(1 + A)^{\frac{1}{m}} = \frac{1}{m} (1 + A - \frac{1}{2} A^2 + \frac{1}{3} A^3 \text{ \&c.})$ setzt, so ist offenbar, daß man $(1 + A)^{\frac{1}{m}}$ positiv nehme, weil sonst alle Glieder dieser Reihe die entgegengesetzten Zeichen haben müßten. Man sehe $(1 + A)^{\frac{1}{m}} = (1 + w)$, da man sonst auch $(1 + A)^{\frac{1}{m}} = (- 1 + w)$ nehmen könnte, wenn m , wie hier vorausgesetzt wird, eine sehr große Zahl ist, die eigentlich, wenn im S. 15. alles in der Schärfe richtig seyn soll, unendlich

sich groß seyn muß. Ist nun, wie S. 31. auch n unendlich groß, und $\frac{n}{m} = z$, so wird $(1 + A)^z = (1 + w)^n$, und wenn $1 + A$ die Basis der natürlichen Logarithmen ist, (S. 18.) so wird $(1 + A)^{\frac{1}{m}} = 1 + \frac{1}{m}$, also $w = \frac{1}{m}$, und $(1 + A)^z = (1 + \frac{1}{m})^{mz}$, weil $n = mz$, oder auch $(1 + A)^z = (1 + \frac{z}{m})^m$, daß also $1 + A = (1 + \frac{1}{m})^m$. Man setze $1 + A = e$, so ist $e = (1 + \frac{1}{m})^m$, und $e^{\frac{1}{m}} = 1 + \frac{1}{m}$, daß man also $e^{\frac{1}{m}} + 1 = 1 + \frac{1}{m} + 1$, folglich das Elementarverhältniß positiv nimmt. Diefemnach ist vermöge dieser Voraussetzung e^z ein *variable continuum*, und jede positive Größe e^z hat den Logarithmum z , jede negative Größe aber einen unmöglichen Logarithmum, weil es gänzlich unmöglich ist, aus dem Elementarverhältniß $+e^{\frac{1}{m}} + 1$ ein negatives zusammen zu setzen. Hiedurch wird zugleich Hrn. Eulers im 3 S. angeführte Erklärung der natürlichen Logarithmen gegen Hrn. d'Alenberts Erinnerungen vertheidiget. Es wird nämlich nothwendig $1e^{\frac{1}{m}} = \frac{1}{m}$, oder $1 + w = w$, so daß $1(1 + w)^n = n w = z$ seyn muß.

§. 33.

Die beyden Gründe des Hrn. d'Alenbert, welche ich im 21. und 23 S. beurtheilet habe, sind diejenigen seiner Beweise, die von ihm *raisons purement métaphysiques* genannt werden. Ehe er diese beyden Gründe vorträgt, schickt er eine allgemeine Betrachtung voran, die er zwar für keinen eigentlichen Beweis ausgiebt, die aber dennoch dazu dienen soll, seine Meynung einigermaßen wahrscheinlich zu machen. Sie ist diese, wenn x eine algebraische Function von y ist, und zwar so, daß jedem Werth von y nur ein Werth von x zugehört, so muß in dieser Function die Größe y unter keinem Wurzelzeichen enthalten seyn, so einen geraden Exponenten hat. Sodann aber wird x nicht unmöglich, wenn y negativ ist. Aber wenn $x = 1y$, so setzt man nach Leib-

nizens

nichts Lehre voraus, jedem gehöre nur ein Werth von x zu. Wenn ich sey $x = \infty$ für $y = \infty$, $x = -\infty$ für $y = 0$, x unmbglich, wenn y negativ. - Nun könne man zwar von der Beschaffenheit algebraischer Functionen, auf die Beschaffenheit der Transcendenten nicht schlechthin schließen. Allein es sey doch viel natürlicher, bey der Aehnlichkeit zu bleiben, und anzunehmen, daß wenn y negativ sey, auch x möglich bleibe, und negativ abnehme, so daß beyde Reihen diese werden.

$$y = -\infty \dots -3 -2 -1 -\frac{1}{2} \dots -\frac{1}{r} \dots + \frac{1}{r} \dots + \frac{1}{2} + 1 + 2 + 3 \dots + \infty.$$

$$a = +\infty \dots +q + p - p \dots -r \dots -\infty \dots -r \dots -p + p + q \dots + \infty.$$

Hiebey muß ich folgendes erinnern. Gesezt, daß man diese Aehnlichkeit beyzubehalten berechtiget wäre, so würde doch das nicht so schlechterdings folgen, was Herr d'Alenbert daraus schließt, daß es nämlich wahrscheinlich sey, man müsse $l + a = l - a$ nehmen. Man könnte eben so gut auch daraus schließen, daß $l - a = -l + a$ genommen werden müsse. Es ist bekannt, wenn eine veränderliche Größe positiv genommen, bis zu $+\infty$ wächst, und ihre folgenden Werthe möglich bleiben, daß diese nicht nothwendig positiv sind, sondern negativ seyn können, und umgekehrt, wenn diese Größe negativ genommen, bis zu $-\infty$ wächst, daß ihre folgenden Werthe, wenn sie möglich bleiben, nicht nothwendig negativ bleiben, sondern auch positiv werden können. Die Reihen könnten demnach auch so aussehen:

$$y = -\infty \dots -3 -2 -1 -\frac{1}{2} -\frac{1}{r} \dots 0 \dots +\frac{1}{r} \frac{1}{2} + 1 + 2 + 3 \dots + \infty.$$

$$x = -\infty \dots -q -p + p + r - \infty \dots -r \dots -p + p + q \dots + \infty.$$

Wäre also $\log. + 2 = +p$, so könnte auch $\log. - 2 = -p$ seyn, wodurch also dieser Grund sein ganzes Gewicht verlieret.

§. 34.

Ich würde nunmehr auch diejenigen Beweise des Herrn Wallent, welche er preuves géométriques nennet, prüfen, wenn nicht diese Abhandlung ohnehm schon ziemlich weitläufig gerathen wäre. Es läßt sich dasjenige, was ich von diesen verneinten Beweisen zu sagen habe, nicht wohl ins Kurze zusammen ziehen. Die Lehren, worauf bey dieser Beurtheilung alles ankommen wird, sind in den gewöhnlichen Lehrbüchern eben nicht mit derjenigen Vollständigkeit auseinander gesetzt, daß ich nicht Gelegenheit haben sollte, manches in ein besseres Licht zu setzen. Aus dieser Ursache beschließe ich hiemit die erste Abtheilung, und werde in der zweyten alles dasjenige zu widerlegen bemühet seyn, was mit irgend einem Schein gegen die bisherige Lehre eingewandt werden kann. Es wird sich bald finden, wenn man alles nur genau erwägen will, daß die Geometrie der Meinung des Hrn. von Leibniß keinesweges entgegen sey, sondern sie vielmehr vollkommen bestätige.



Zwente Abtheilung.

§. I.

Die Geometrie stimmt in allen Stücken so unvergleichlich mit der Analysis überein, daß die allgemeinen Lehren der letztern Wissenschaft, wenn man sie auf die Geometrie anwendet, oft dadurch allererst in ihr völliges Licht gesetzt werden. Es ist dies eine Wahrheit, die kein Kunstverständiger bezweifelt. Inzwischen ist so viel gewiß, daß man bey der Anwendung der Analysis auf die Geometrie, in manchen Fällen behutsam verfahren müsse, in-



dem

dem die allgemeinen analytischen Sätze zum Theil etwas unbestimmt lauten. Man hat oft, um der Bequemlichkeit willen die Ausdrücke verkürzt, und daher können sie in der Anwendung leicht zu Fehlschlüssen Gelegenheiten geben, wenn man gewisse nöthige Einschränkungen dabey aus der Acht läßt. Wäre dieß in der Lehre von den Logarithmen nicht geschehen, so würde Niemand auf die Gedanken gekommen seyn, daß man durch geometrische Constructionen für die negativen Größen mögliche Logarithmen herausbringen könne, wenn nämlich die Streitfrage in dem Sinn genommen wird, den ich in der ersten Abtheilung dieser Abhandlung festgesetzt habe. Es ist ein bekannter Satz in der Lehre von den Kegelschnitten, daß die, zwischen den Aesten der Hyperbel, und ihren Asymptoten enthaltenen Trapezien, oder auch die ihnen gleichen Sectoren, sich wie die Logarithmen der ihnen zugehörigen Abscissen verhalten, wenn man diese vom Mittelpunct rechnet. Man hat geglaubt, daß diese hyperbolischen Flächen möglich bleiben, wenn die zugehörigen Abscissen negativ werden, und davon auf die Möglichkeit der Logarithmen negativer Größen den Schluß gemacht. Dieß ist von Herrn Bernoulli, dieß ist auch von Herrn d'Alenbert geschehen: ja letzterer glaubt diesem Beweise erstlich seine rechte Evidenz gegeben zu haben.

§. 2.

Es sey OPVGF (8 Fig.) die gleichseitige Hyperbel, OG und KZ ihre Asymptoten, ferner $AN = y$; so ist $PN = \frac{1}{2}$, wenn die Potenz der Hyperbel = 1 ist, und die Ordinaten PN mit der Asymptote OG Parallel gezogen werden. Ist nun RS eine andere Ordinate, so ist eigentlich NPSR dem Logarithmen des Verhältnisses $\frac{AR}{AN}$ proportional, und in dem Fall, wenn $AN = 1$, ist es eine bloße Bestätigung des Ausdrucks, wenn man sagt, es sey

NPSR

NPSR der Logarithme der Abscisse AR. (1. Abth. S. 13.) Man muß eigentlich sagen; jedes Trapezium der Hyperbel, so zwischen zweyen mit der einen Asymtote parallelen Ordinaten fällt, sey der Logarithme des Verhältnisses der diesen Ordinaten auf der andern Asymtote zugehörigen Abscissen; Das unbestimmte Integral $\int \frac{dy}{y} + C$ kann bekanntermäßen ein Trapezium zwischen jeden zweyen parallelen Ordinaten ausdrücken, und es werden zwey Bestimmungen erfordert, wenn man in jedem besondern Fall wissen will, welches das Trapezium sey, so dieses Integral ausdrückt. Die eine Bestimmung erhält man dadurch, daß man die beständige Größe C bestimmt, indem hiedurch festgesetzt wird, welches die Ordinate seyn soll, von welcher die quadrirte Fläche ihren Anfang nimmt: Die andere Bestimmung kömmt hinzu, wenn man für y einen bestimmten Werth setzt; hiedurch bestimmt man die Ordinate, wo die quadrirte Fläche aufhört. Wenn nun AN = 1 ist, so ist die gewöhnliche Voraussetzung diese, die Fläche soll von PN an gerechnet werden, oder das Integral soll = 0 seyn, wenn y = 1 ist. Dieß giebt $ly + C = 0$, also $C = -l1$, und dann wird das Integral = $ly - l1 = l\frac{y}{1} = ly$. Wenn demnach y = AR gesetzt wird; so ist $NPSR = l\frac{AR}{NA} = lAR$, weil AN = 1. Man setze diese Fläche, welche durch Bestimmung der beständigen Größe in soferne bestimmt ist, daß sie von PN ihren Anfang nehmen soll, überhaupt = S; so ist $S = ly$. Will man nun aus dieser Gleichung alle die Werthe von S folgern, welche allen möglichen, sowohl positiven, als negativen Werthen von y zugehören; so ist unumgänglich nothwendig, daß man den Ausdruck ly nach seinem ganzen Umfang schon kenne, und wisse, was er bedeutet, man mag statt y setzen, was man wolle. Sonst lauft man Gefahr, daß man das schon voraussetze, was erstlich erwiesen werden soll. Da nun hierüber der Streit entstand, so fieng man an, die Sache

umzukehren, und aus den Werthen von S auf die Werthe von lg zu schließen. Man meynte, die Fläche S bleibe möglich für negative y , also müsse auch $1-y$ möglich bleiben. Herr Bernoulli glaubte, die Sache lasse sich am besten aus der Differentialgleichung beurtheilen. Es sey nämlich $dS = \frac{dy}{y}$; wenn man nun $-y$ statt y nehme, so erhalte man $dS = \frac{-dy}{-y} = \frac{dy}{y}$, und also wiederum $S = 1-y = 1+y$. Folglich gehöre gleichen und entgegengesetzten y eine gleiche Fläche S zu. Hiedurch beweist Hr. Bernoulli ganz richtig, daß zu gleichen und entgegengesetzten x einerley Differential der Fläche S gehöre; und es folgt also richtig daraus, daß die Differentiallinien der Logarithmen negativer Größen möglich seyn, welches Niemand läugnet. Aber die Differentialgleichung ist ganz unbestimmt, die Integralgleichung enthält schon eine Bestimmung mehr, wenn die beständige Größe bestimmt ist, und diese Bestimmungen sind es eben, worauf hier alles ankommt. Es ist wahr, für negative y ist $dS = \frac{-dy}{y}$, aber hieraus folget durch die Integration $S = 1-y + C$. Soll nun S noch von eben der Ordinate angerechnet werden, wie vorhin, so muß dieß Integral $= 0$ werden für $y = +1$ und es wird also nun $C = -1 + 1$, und $S = 1-y - 1 + 1 = 1 - \frac{y}{+1} = 1-y$, aber keinesweges $= 1+y$. Wenn demnach $y = -Ar$, so bedeutet dieß S , die zwischen PN und rs enthaltene Fläche, wie es der ersten Voraussetzung gemäß ist. Will man im Gegentheil, in dem Integral $S = \int \frac{-dy}{y} + C$ die beständige Größe so bestimmen, daß dieß Integral $= 0$ werde für $y = -1 = -As$, so erhält man $C = -1 - 1$, und $S = 1-y - 1 - 1 = 1 - \frac{y}{-1} = 1+y$. Aber nun bedeutet dieß S die Fläche, ppr , und keinesweges die vorige, welche zwischen PN und rs enthalten war. Hiemit wird also bewiesen, daß $1 - \frac{-Ar}{-As} = 1 + \frac{+AR}{+AS}$ sey; und dieß läugnet Niemand (Abtheil. S. 21.) Ueberhaupt erhalten hier

hieraus, daß es nicht einerley sey, wenn man fragt: ob von der Asymtote OG an gerechnet sich auf beyden Seiten, von A nach Z und von A nach K hin, so weit man will, mögliche Flächen erstrecken? und wenn man so fragt: ob sich von einer gegebenen Ordinate PN an gerechnet, auf beyden Seiten von N nach Z und von N nach K hin, so weit man will, mögliche Flächen erstrecken? Die erste Frage muß man bejahen; daß aber die andere zu verneinen sey, wird die Folge beweisen.

§. 3.

Herr d'Alenbert hält diesen Beweis des Herrn Bernoulli zwar an sich für richtig, glaubt aber, er könne noch verbessert werden, so daß die Sache dadurch außer allen Zweifel gesetzt werde. In solcher Absicht trägt er ihn auf der 188 S. der Opusculs, in einer allgemeineren Form vor. Da Hr. d'Alenbert diesen Beweis für entscheidend hält, und in der Folge sich allemal darauf wieder bezieht, so werde ich ihn nach allen Puncten genau prüfen müssen. In dieser Absicht wird es am besten seyn, wenn ich denselben zuvörderst mit des Herrn Verfassers eigenen Worten ganz hersetze.

Supposons en général $dx = \frac{a^n dy}{y^n}$, n étant un nombre entier positif impair, il est certain qu'on pourra construire la courbe à laquelle cette équation appartient. Il faut d'abord tracer les hyperboles OPV , GTK , dans les quelles l'abscisse $AN = y$, & l'ordonnée $PN = \frac{a^n}{y^n}$; il faut ensuite chercher l'aire $\int \frac{a^n dy}{y^n}$ repondante à une abscisse quelconque AR , en supposant, que cette aire soit $= 0$, lorsque $y = AN$; la courbe, dont les ordonnées seront proportionnelles à ces aires sera la courbe cherchée. Or l'on trouvera facilement, qu'à une abscisse quelconque y , positive ou negative, il repond la meme valeur de l'aire. Car soit

$AN = AN$ & $Ar = AR$; l'aire repondante à l'abscisse Ar sera $NPOA + AnpG + npsr$. Or les aires $AnpG$, $npsr$ étant negatives par rapport à l'aire $NPOA$, qui est negative elle meme par rapport à l'aire $NPSR$; il s'ensuit que l'aire repondante à l'abscisse negative Ar , c'est à dire, l'ordonnée x repondante à cette abscisse, équivaut à la quantité suivante — $NPOA + NPOA + NPSR = NPSR$; d'ou il s'ensuit, qu'à deux valeurs de y égales & de differens signes, il répond une même valeur de x . Donc toute courbe, dans laquelle $dx = \frac{a^n dy}{y^n}$, n étant un nombre impair quelconque, a deux branches égales, semblables & semblablement situées de part & d'autre de la ligne de x . Il est vrai, que dans le cas de $n=1$ l'integration n'a pas lieu. Mais la methode, que nous venons de donner pour construire la courbe $dx = \frac{a^n dy}{y^n}$, par la quadrature d'une hyperbole, dont les ordonnées soient $= \frac{a^n}{y^n}$, leve toute difficulté. Car l'hyperbole ordinaire, dont les ordonnées sont $\frac{a}{y}$, est précisément dans le même cas, que les autres; & il est impossible de rien établir sur les aires repondantes aux abscisses de celles ci, qui ne convienne également à l'hyperbole ordinaire.

§. 4.

Herr d'Alenbert nimmt hier, wie es scheint, ganz richtig an, daß vermöge der Voraussetzung, nach welcher bey der Integration die beständige Größe bestimmt werden soll, die der Abscisse $y = Ar$ zugehörige Fläche sich von der Ordinate PN bis zur Ordinate rv erstrecken müsse. Er sagt nämlich diese Fläche müsse $= NPOA + AnpG + npsr$ seyn. Hiergegen habe ich noch nichts zu erinnern. Zwar kommen Fälle vor, welche dieser Voraussetzung ihre Gränzen setzen, und in der That findet ein solcher Fall hier in gewisser Absicht Statt. Inzwischen muß ich diese

Be-

Betrachtung noch aussetzen, und bloß dem Herrn d'Alenbert in seinen Schläffen folgen. Diese hängen nun eigentlich so zusammen, wenigstens bin ich nicht im Stande, einen andern Sinn, als diesen herauszubringen, ob ich gleich noch immer zweifle, daß Hr. d'Alenbert im Ernst so habe schließen können. Es ist die ganze Fläche zwischen AG und sr der Fläche $NPOA$ entgegen gesetzt. Aber $NPOA$ ist negativ in Absicht auf $NPSR$. Was einer negativen Größe entgegen gesetzt ist, muß positiv seyn; also ist die ganze Fläche $AGsr = AnpG + npsr$ positiv. Da nun $NPOA$ für sich = $AnpG$ und $npsr$ für sich = $NPSR$, so ist die zwischen PN und rs enthaltene Fläche = $-NPOA + NPOA + npsr = npsr = NPSR$. Aber wenn das richtig schließen heißt, so lassen sich die sonderbarsten Sätze von der Welt demonstriren. Läßt sich nicht auf eben die Art darthun, daß die Abscisse $Nr = +NR$ sey? Es ist Ar negativ gegen AN , und NA negativ gegen NR . Weil also Ar der negativen Größe AN entgegen gesetzt ist; so ist Ar positiv, und $Nr = -NA + An + nr = -NA + AN + nr = nr = NR$. Also hätte Hr. d'Alenbert erwiesen, daß einer positiven Abscisse, die = NR ist, eine mögliche Fläche = $NPRS$ zugehöre, und er wollte doch beweisen, daß sie zu einer negativen Abscisse gehöre. Der Satz; eine Größe, die einer negativen entgegen gesetzt ist, ist positiv, gilt natürlicher Weise nur, wenn beyde sich auf eben dieselbe Gränze beziehen. Soll N die Gränze seyn, welche die positiven Abscissen NR von den negativen Nr absondert, und man soll nun eine Abscisse nehmen die NA entgegen gesetzt ist; so muß man sie von dem Punct N an rechnen, und dann fällt sie freylich auf der positiven Seite NZ . Und ob man gleich in einem richtigen Sinn sagen kann, es sey $AN = An$, wenn statt N nunmehr A für den Anfangspunct genommen wird; so wird doch wohl Niemand, wenn die Frage ist, wie groß die Länge Nr sey? im Ernst antworten, es sey $Nr = -AN + AN + nr = nr$.

= nr : Das hieße ja behaupten, ein Theil sey dem ganzen gleich. Wenn man die algebraischen Zeichen und Redensarten; welche sonst bey entgegen gesetzten Größen gewöhnlich sind, hier richtig anwenden will, so muß man vielmehr sagen, es sey $Nr = nr + An - (-An) = nr + An + An = nr + An + AN$. Es ist nämlich Nr nicht die algebraische Summe, sondern die algebraische Differenz von Ar und $-AN$. Wenn also gleich alles übrige in den vorigen Schlüssen seine Richtigkeit hätte; wenn man gleich in einem richtigen Verstande sagen könnte, es sey $NPOA = -AnpG$, so würde man doch sagen müssen, es sey die zwischen NP und nr enthaltene Fläche $= npr + AnpG - (-NPOA) = npr + AnpG + NPOA$.

§ 5.

Ueberdem aber ist auch dieß eine falsche Voraussetzung, daß die Fläche $NPOA$ der Fläche $AnpG$ entgegen gesetzt sey, ob es gleich seine Richtigkeit hat, daß $NPOA$ der Fläche $NPSR$ entgegen gesetzt ist, wenn PN die Grenze ist, von welcher man die Flächen anrechnet. Zwar sind die Ordinaten, welche unter der Abscissenlinie einer krummen Linie fallen, denjenigen entgegen gesetzt, welche über der Abscissenlinie stehen. Aber hiervon kann man keinen Schluß machen, auf das Zeichen, welches der Ausdruck der Fläche vor sich haben muß. Dieß kann $+$ oder $-$ seyn, die Fläche mag über oder unter der Axe liegen. Man muß sich nämlich von der Art und Weise, wie eine positive geometrische Größe negativ wird, folgende Vorstellung machen. Jede geometrische Größe ist zwischen gewissen Gränzen eingeschlossen, und nachdem sich diese Gränzen erweitern, oder verengern, nimmt die Größe zu, oder ab. Eine grade Linie hat derselben nur zwei, nämlich den Anfangs- und Endepunct (9 Fig.). Ist ihr Anfangspunct O bestimmt und der Abstand des Endepuncts B von demselben, so ist

Ihre Größe bestimmt: Es kann aber bey dem allen der Endepunct sowohl auf der einen als der andern Seite des Anfangspuncts C liegen. Gesezt B liegt oberhalb des Puncts C, so wird CB kleiner, wenn B gegen C rückt, und größer, wenn B sich von C entfernt. Sobald aber B unterhalb C irgendwo in b fällt, wird CB negativ, nämlich gegen CB: es sey nun, daß B durch e nach b hinrückt, oder daß die Construction, welche den Ort des Puncts B bestimmt, auf andere Art ergiebt, daß b unter C fallen müsse. Hier ist also ein Punct die Gränze, welche das Negative von dem Positiven unterscheidet. Der Ort dieses Puncts kann unbestimmt seyn, so daß z. E. eine grade Linie gegeben ist, worinn er liegen soll, wie AD: und dieß ist der Fall bey den krummen Linien, wenn AD die Ase der Abscissen, CB aber eine Ordinate ist. Mit den ebenen Figuren ist es schon anders bewandt. Ihre Grenzen sind Linien, und es hat dabey eine große Mannigfaltigkeit Statt. Eine ebene Figur kann durch die Erweiterung oder Verengung ihrer Gränzen auf mannigfaltige Art wachsen, oder abnehmen. Es können alle ihre Gränzen sich nach allen Seiten erweitern, oder umgekehrt verengern, wie wenn der Halbmesser eines Kreises größer oder kleiner würde, oder wenn in einem Parallelogramm sich jede zwey entgegen gesetzte Seiten von einander entfernten. Es kann aber auch seyn, daß nach dieser oder jener Seite die Gränzen sich nicht ändern, da dieß gegentheils nach andern Seiten erfolgt; so können zwey entgegen gesetzte Seiten eines Parallelogramms sich von einander entfernen, indem die beyden übrigen ihre Lage unverändert behalten. Es kann der Winkel am Mittelpunct im Ausschnitt eines Cirkels wachsen oder abnehmen, ohne daß sich der Halbmesser ändert, u. s. f. Wenn man die Quadratur einer Linie sucht, deren Natur durch eine Gleichung für parallele Ordinaten ausgedrückt ist, so setzt man voraus, daß die Fläche, deren Größe man finden will, zwischen zweyen

zweyen von den parallelen Ordinaten, wie PN, RS, (8 Fig.) und denjenigen Stücken der Axc, und der zu quadrirenden Linie selbst, die zwischen diesen parallelen Ordinaten fallen, wie NR, PS, enthalten sey. Durch die Integration bringt man einen noch ganz unbestimmten Ausdruck für diese Fläche heraus, der ein Stück derselben zwischen jeden zweyen parallelen Ordinaten bedeuten kann. Von diesen parallelen Ordinaten wird die eine durch Hinzufügung der beständigen Größe bestimmt, z. E. PN, und nunmehr drückt das Integral das Gesetz aus, nach welchem sich die Größe der Fläche ändert, wenn die zweyte Ordinate RS von der ersten entweder weiter fortschreift, oder sich derselben nähert, und es muß die Größe, welche die positiven Werthe der Fläche von den negativen unterscheidet, eine von den Ordinaten der krummen Linie seyn. Sie ist also entweder PN selbst, oder doch wenigstens eine Linie, die mit PN parallel liegt, wenn etwa das Integral eine solche Function ist, die noch für andere Werthe, als $x = AN$ verschwindet. Deswegen kann es nie die Axc der Abscissen seyn, (es sey dann, daß man die Coordinaten verwechselt, wie sich von selbst versteht) und der Umstand, ob die quadrirte Fläche unter oder über der Abscissenlinie liege, kann die Frage, ob sie positiv oder negativ sey? gar nicht entscheiden.

§. 6.

Hat nun dieses alles seine Richtigkeit; so bin ich berechtigt zu behaupten, es sey von Hrn. d'Alouert keinesweges bewiesen, daß der Abscisse Ar die Fläche $mprs = NPRS$ zugehöre. Wenn inzwischen der Beweis eines Satzes fehlerhaft ist, so folgt daraus die Falschheit des Satzes selbst noch nicht. Es kann seyn, daß der Satz selbst aus andern Gründen richtig hergeleitet laffe. Und in der That hat es mit dem oben genannten Satz diese Verwandtschaft. Nur muß dieser Satz richtig verstanden werden.

Den. Ich sage nicht, die zwischen den Ordinaten PN und rs enthaltene Fläche sey = $npsr$, dieß wäre offenbar ungereimt. Ich sage vielmehr so: die der Abscisse $y = -Ar$ in der Integralgleichung $f \frac{a^n dy}{y^n} + C$ zugehörige Fläche, sey = $npsr$; oder mit andern Worten: wenn man in dem Ausdruck $f \frac{a^n dy}{y^n}$ die Abscisse $y = -Ar$ setzt, so drückt diese Formel nicht die Fläche zwischen PN und rs, sondern $npsr$ aus. Dieß ergibt sich sogleich, wenn man die Integration selbst vornimmt, und wenn Hr. d'Alenbert seinem Beweise diese Wendung gegeben hätte, so würde er dadurch sehr gewonnen haben, obgleich der Hauptsatz, welcher eigentlich erwiesen werden soll, doch daraus nicht folget. Vielleicht hat Hr. d'Alenbert in der That aus dieser Integralformel geschlossen, und seine Schlüsse nur nicht vollständig entwickelt. Er hat es dem Leser überlassen, die ausgelassenen Zwischenfälle selbst zu ergänzen. Ich werde aus dieser Ursache diese Integration, nebst ihren Folgen vollständig auseinander setzen, und bemühet seyn, dem Beweise des Hrn. d'Alenberts alle Stärke zu geben, deren er fähig ist. Damit ich nicht gendthiget sey, in der Folge allemal zu erinnern, daß in der Gleichung $RN = \frac{a^n}{y^n}$ die Zahl n eine ungerade Zahl seyn soll, will ich $2m+1$ statt n schreiben, da dann a eigentlich den Exponenten $2m+1$ haben muß, wenn die Abmessungen auf beiden Seiten gleich seyn sollen. Es wird also die Gleichung für die Hyperbel $OPVGP$ (3 Fig.) eigentlich dieß = $\frac{a^{2m+1}}{y^{2m+1}}$, wenn man $PN = x$ sagt, und $AN = y$. Die Integration giebt, $\int \frac{a^{2m+1}}{y^{2m+1}} dy = C - \frac{a^{2m+1}}{2m y^{2m}}$. Wenn dieß Integral = 0 seyn soll, wenn $y = AN$ ist, welche Linie ich = b setzen will; so wird $\int \frac{a^{2m+1}}{y^{2m+1}} dy = \frac{a^{2m+1}}{2m y^{2m}} - \frac{a^{2m+1}}{2m b^{2m}} = \frac{a^{2m+1}}{2m} \left(\frac{1}{y^{2m}} - \frac{1}{b^{2m}} \right)$. Setzt man nun, um die Gleichheit der Abmessungen zu erhalten, $ac = \frac{a^{2m+1}}{2m} \left(\frac{1}{b^{2m}} - \frac{1}{y^{2m}} \right)$, so wird die Gleichung der Contraction dieß: $a = \frac{a^{2m+1}}{2m} \left(\frac{1}{b^{2m}} - \frac{1}{y^{2m}} \right)$

§. 7.

Da der veränderliche Theil dieses Integrals abnimmt, wenn y wächst, so wächst das Integral selbst mit y , so lange $y > b$ ist, und drückt diesernach die Fläche NPSR aus. Für $y = b$ ist das Integral $= 0$, wie vorausgesetzt worden; aber für $y < b$ wird es negativ, und wächst bis $y = 0$ wird, da es negativ unendlich ist. Zwischen den Gränzen $y = b$ und $y = 0$ drückt es also die Fläche NPML aus, für $y = AL$. Wird y negativ, so bleibt dieß Integral Anfangs noch negativ, so lange nämlich $-y < -b$ ist, aber es nimmt ab, wenn y wächst. Nimmt man demnach $y = -AL$, und den Punct l zwischen A und n , so daß lm die der Abscisse $-AL$ zugehörige Ordinate ist; so würde es ungerathet seyn zu sagen, daß das Integral noch die zwischen PN und lm enthaltene Fläche ausdrücke, da es offenbar ist, daß diese mit $-AL$ wachsen müsse. Diesernach muß die Fläche, welche jetzt das Integral ausdrückt, auf der andern Seite der Ordinate lm liegen, und sie ist keine andere als lpm , weil für $y = -An = -b$ das Integral abermal $= 0$ wird. Wächst endlich $-y$ über $-b$ hinaus, so wird das Integral wieder positiv, und wächst mit $-y$, da es dann die Fläche $oprs$ ausdrückt. Vermöge dieser Rechnung muß man also so viel zugeben, daß in allen Hyperbeln, welche die Gleichung $= \frac{a^2 x^m + a}{y^2 m + 1}$ ausdrückt, den negativen Abscissen mögliche, und eben so große Flächen, als den ihnen gleichen und entgegengesetzten positiven Abscissen zugehören. Nur in dem Fall, da $m = 0$, oder die Hyperbel die Apollonianische ist, könnte es zweifelhaft seyn, weil man in diesem Fall aus der Integralformel $\frac{a^2}{y^2} (\frac{1}{y^2} - \frac{1}{y^2})$ so unmittelbar nichts schließen kann. Hr. d'Alenbert selbst ist genöthiget dieses einzugestehen. Il est vrai (sagt er) que dans le cas de $m = 1$ l'integration n'a pas lieu. Allein eben deswegen setzt er einen Grund hinzu, der nach seiner Meynung überzeugend dazuthun

thun soll, daß alles Vorige noch für die apolloniamische Hyperbel gelte. Er ist in den Worten enthalten: L'hyperbole ordinaire est précisément dans le même cas, que les autres, & il est impossible de rien établir sur les aires repondantes aux abscisses de celles-ci, qui ne convienne également a l'hyperbole ordinaire. Ich weis nicht, ob dieß nicht eben dasselbe ist, was Hr. d'Alenbert doch erst beweisen wollte. Doch vielleicht hat Hr. d'Alenbert sich auch hier nicht vollständig ausgedrückt, und dem Leser überlassen, die ausgelassenen Zwischensätze zu ergänzen. Vermuthlich sind die Schlüsse, welche Hr. d'Alenbert hier im Sinne gehabt hat, eigentlich folgende.

§. 8.

Wenn in der allgemeinen Gleichung $\int \frac{a^{2m+2}}{y^{2m+1}} dy = \frac{a^{2m+2}}{2m}$ ($\frac{1}{y^{2m}} - \frac{1}{y^{2m+2}}$) nunmehr $m = 0$ gesetzt wird, so erhält man $\int \frac{a^2}{y} dy = \frac{a^2}{2 \times 0} (\frac{1}{y^2 \times 0} - \frac{1}{y^2 \times 0}) = \frac{a^2}{2 \times 0} (\frac{1}{(b^2)^0} - \frac{1}{(y^2)^0})$. Weil nun $\frac{1}{(b^2)^0} = \frac{1}{(b^2)^0} = (b^2)^0$, und $\frac{1}{(y^2)^0} = \frac{1}{(y^2)^0} = (y^2)^0$, so wird das Integral $= \frac{a^2}{2 \times 0} (b^2 \times 0 - y^2 \times 0)$; und weil $\frac{a^2}{2 \times 0} = \frac{a^2}{2 \times 0}$, so wird eben dieses Integral auch $= \frac{a^2}{2 \times 0} (y^2 \times 0 - b^2 \times 0) = \frac{a^2}{2 \times 0} (\frac{y^2}{b^2})^0 - 1) = \frac{1}{2} a^2 (\frac{y^2}{b^2})^{-1}$. Nun mag diese Formel für sich bedeuten, was sie

wolle, so ist doch so viel gewiß, daß sie für gleiche und entgegengesetzte y einerley gebe, eben so, wie der allgemeine Ausdruck, wenn m nicht $= 0$ ist. Wofern die Schlüsse des Hrn. d'Alenberts, wie ich glaube, so zusammen hängen, so habe ich nichts weiter dagegen einzurwenden, vielmehr behaupte ich mit dem Hrn. d'Alenbert, que l'hyperbole ordinaire soit précisément dans le même cas, que les autres. Es gehören nämlich nun in der apolloniamischen Hyperbel gleichen und entgegengesetzten Abscissen gleiche Flächen zu. So gehört die Fläche NPSR zur Abscisse + AR, und

§ 3

zur

zur Abscisse $Ar = -AR$ gehört die Fläche $npr = NPSR$. Aber eben dieß ist dem Satz Schurstracks entgegen, daß zur Abscisse Ar die zwischen PN und rs enthaltene Fläche gehöre. Und also läugne ich, daß Hr. d'Alenbert ferner so schließen könne; die den negativen Abscissen zugehörigen Flächen sind die Logarithmen dieser Abscissen; also sind die Logarithmen negativer Größen möglich, weil jene Flächen möglich sind. Der Satz: Die den negativen Abscissen zugehörigen Flächen sind die Logarithmen dieser negativen Abscissen, ist zweideutig. Er kann so viel heißen: jene Flächen sind die Logarithmen der Verhältnisse dieser negativen Abscissen zur negativen Einheit, so daß zum E.
 $npr = 1 \frac{Ar}{An} = 1 \frac{-AR}{-AN}$; und in dieser Bedeutung ist er richtig. Aber denn hat der Schlusssatz diesen Sinn: also sind die Logarithmen der Verhältnisse negativer Größen zur negativen Einheit möglich. Dieß läugnet Niemand, und dieß war es nicht, was Hr. d'Alenbert beweisen wollte. Es kann aber auch der vorhin genannte zweideutige Satz diesen Sinn haben: Die den negativen Abscissen zugehörigen Flächen sind die Logarithmen der Verhältnisse dieser negativen Abscissen zur positiven Einheit. Wäre dieß der rechte Sinn, und wäre der Satz in diesem Sinn genommen; so würde kein Zweifel übrig sein, daß die Möglichkeit der Logarithmen der Verhältnisse negativer Größen zur positiven Einheit nicht daraus folgen sollte. Aber in diesem Sinn genommen, ist der Satz grundfalsch. Es ist keinesweges npr der Logarithme des Verhältnisses $\frac{Ar}{An} = \frac{-AR}{-AN}$ sondern vielmehr der Logarithme des Verhältnisses $\frac{Ar}{An} = \frac{-AR}{-AN}$. Hr. d'Alenbert entweder aus einem grundfalschen Satz: oder sein Beweiss erhärtet auch nichts weiter, als was seine Gegner gerne zugeben, und worüber eigentlich nie ist gestritten worden.

§. 9.

Wenn ich behaupte, es sey grundfalsch, daß $\text{np}rs$ der Logarithme des Verhältnisses $\frac{Ar}{AN}$ sey, so fürchte ich zwar im Ernst keinen Zweifel dagegen: inzwischen könnte man vielleicht so schließen: bey der Integration ist vorausgesetzt worden, daß die Fläche von NP angerechnet werden solle; es mag also y bedeuten, was es wolle; so muß man die Fläche von dieser Grenze anrechnen. Nun drückt für $y = Ar$ freylich das Integral nur eine Fläche $= \text{np}rs$ aus, aber das ist eben ein Beweis, daß die beyden Flächen ANPO und AnpG einander aufheben, und daß die zwischen PN und rs enthaltene Fläche $= -ANPO + \text{AnpG} + \text{np}rs = \text{np}rs$ sey, und deswegen muß man einräumen, daß $\text{np}rs = l \frac{Ar}{AN}$ sey. Wie gesagt, ich fürchte im Ernst diese Einwendung nicht. Um inzwischen alles aus dem Wege zu räumen, was mit irgend einigem Schein eingewandt werden könnte, will ich auch hierauf antworten. Es ist eine Sache, die man bey den Schriftstellern in der Integralrechnung nicht eben allemal angemerkt findet, die aber für sich leicht in die Augen fällt, daß die erste Voraussetzung, welche bey Bestimmung der beständigen Größe angenommen worden, nicht allemal durch die ganze Fläche der Linie ausschließungsweise bestehen könne. Ich will so viel sagen; wenn man annimmt, es soll das Integral für einen gewissen Werth von y (z. E. für $y = AN$) $= 0$ seyn, so folget hieraus nicht, daß eben das Integral nicht auch für andere Werthe von y verschwinden könne. Die Function, welche man durch die Integration heraus bringt, kann aus mehreren möglichen einfachen Factoren bestehen, und dann giebt es so viele mögliche Werthe der Abscisse, für welche das Integral verschwindet, als mögliche Factoren da sind. Dann aber kann das Integral nicht allemal die Fläche

zwi

zwischen jeden zweyen parallelen Ordinaten ausdrücken, wenn man mit dem Integral auf die sonst gewöhnliche Art umgeht. Es giebt nämlich in solchen Fällen unter den Werthen des Integrals mehrere Maxima und Minima, als man Anfangs vorausgesetzt hat. Wenn man annimmt, das Integral soll für $y = AN$ verschwinden, so nimmt man stillschweigends dabey an, es soll für größere y mit diesem y beständig wachsen, und für kleinere y mit diesen abnehmenden y auf die entgegengesetzte Art beständig wachsen. (Zu den abnehmenden y gehören den auch die negativ wachsenden). Wäre dieß, so müßte das Integral nie mehr, als höchstens ein Minimum und ein Maximum geben. Jenes würde der größte negative, und dieses der größte positive Werth desselben seyn, wenn auf beyden Seiten von PN mögliche Flächen fielen. Aber das Integral giebt oft mehr Maxima und Minima, und sodann muß man in jedem besondern Fall mehreres zu Hüffe nehmen, wenn man bestimmen will, welches Stück der zu quadrirenden Fläche für jeden bestimmten Werth von y das Integral ausdrücken könne. Man muß hiebey zugleich in Betrachtung stehen, daß zdy nicht allein das Differential der Fläche $NPSR$; sondern zugleich auch das Differential derjenigen Fläche SPY , welche auf der andern Seite der Ordinate z , wie in diesem Fall gegen VZ zuliegt. Aus allen diesen Umständen zusammen genommen, muß es sich ergeben, welches Stück der Fläche das Integral für jeden Werth von y ausdrücke. Die letzte sehr erhebliche Anmerkung hat Hr. Varignon schon in den memoires de l'Academie de Paris l'année 1706. gemacht, da er die von Hrn. Wallis vorgenannten mehr als unendlichen Räume bearbeitete. Das Integral drückt eigentlich nur im Allgemeinen das Gesetz aus, nach welchem sich die Fläche ändert, wenn die Abscisse wächst, oder abnimmt. Die Abscisse aber mag wachsen, oder abnehmen; so ist noch nicht bestimmt, ob die Fläche wachse oder abnehme.

Dieß

Dies letztere hängt noch von andern Umständen ab, und die Lage der Fläche gegen die veränderliche Ordinate, kann sehr oft abwechseln. Diefemnach ist es nicht einerley, wenn man fragt: wie groß ist die Fläche, welche zwischen zweyen gegebenen Ordinaten liegt? und wenn man so fragt: welches ist die Fläche, welche die Integralformul für einen gegebenen Werth der Abscisse ausdrückt? Es ist also etwas anders, wenn man fragt: wie groß ist die Fläche zwischen den beyden Ordinaten, die durch die Endpuncte der Abscissen AN und Ar durchgehen; und wenn man so fragt: welches ist dasjenige Stück der Fläche, so die Integralformul ausdrückt, wenn man die Abscisse = Ar setzt.

§. 10.

Daß eine solche Abwechfelung von der Lage der quadrirten Fläche gar nicht ungewöhnlich sey, und daß das Integral, so man auf die gewöhnliche Art heraus bringt, nicht allemal diejenige Fläche ausdrückt, die es nach der ersten Voraussetzung ausdrücken scheinen möchte, davon giebt schon die Quadratur der geraden Linie ein Beyspiel ab. Es schneide nämlich die gerade Linie MN die Aye BC in A (10 Ftg.) unter einem Winkel, dessen Tangente = n. Man nehme den Anfangspunct der Abscissen in A, und es sey AP = x, PM = y, so ist $y = nx$, und $\int y dx = \frac{1}{2} nx^2 + C$. Wenn man die Fläche, welche dieß Integral ausdrückt, von der Ordinate durch A an rechnet, so ist $C = 0$, und es drückt allemal das Stück der Fläche aus, das zwischen der Ordinate durch A und derjenigen Ordinate fällt, die durch den Endpunct der Abscisse gehet, man mag x positiv, oder negativ nehmen. Dieß Integral bleibt positiv, wenn x negativ, z. Exempel = -AQ genommen wird, obgleich AQN die dadurch ausgedruckte Fläche ist, und dieß Stück unter der Abscissenlinie liegt. Anders man die vorige Voraussetzung, und nimmit an, die Fläche soll

Soll von der Ordinate DE an gerechnet werden, die vom Anfangspunct der Abscissen um das Stück $AD = a$ abstehet, so muß $\frac{1}{2}axx + C$ verschwinden für $x = a$, also wird $C = -\frac{1}{2}aa^2$, welches $\int dx = \frac{1}{2}x(x - a)$ giebt. Dieß Integral ist positiv, wenn x positiv und größer als a ist, und es wächst mit x ; also drückt es die Fläche DEMP aus, so lange $x = AP$ positiv und größer als a bleibt. Wird $x < a$, so wird dieß Integral negativ und wächst, wenn x abnimmt. Es drückt demnach für $x = Ap$ die Fläche DEmp aus, so lange bis $x = a$, da es $= -\frac{1}{2}aa^2$ wird, und die Fläche DEA giebt. Für negative x bleibt das Integral Anfangs noch negativ, so lange $-x < -a$ genommen wird. Aber es nimmt ab, wenn $-x$ zunimmt: deswegen kann es für $x = -Aq$ die Fläche DEAg nicht mehr ausdrücken, es muß vielmehr eine Fläche ausdrücken, die auf der andern Seite von q liegt; und dieß ist keine andere, als FqG, weil für $x = -AF = -a$ das Integral wieder verschwindet. Wenn $-x$ über $-AF$ hinaus wächst, so wird das Integral wieder positiv, und wächst mit $-x$. Wenn also $x = -AQ$, so drückt das Integral die Fläche FQNG, keinesweges aber die Fläche DEAQN aus. Will man die Größe dieser letztern wissen, so muß man die drei Werthe DEA, AFG, FQNG ohne Absicht auf die Zeichen + oder - zusammen addiren. Denn es wäre doch wohl sehr sonderbar, wenn man $DEAQN = -ADE + AFG + FQNG = FQNG$ setzen wollte. Ueberdem giebt die Integration nicht einmal diese Zeichen; sondern vielmehr $-ADE$, $-AFG$, und $+FQNG$. Aber das Zeichen - hat vor ADE eine andere Beziehung, als vor AFG. Die Integration giebt ADE negativ gegen DEMP, und AFG negativ gegen FQNG. Inß eben die Bewandniß hat es mit allen den hyperbolischen Flächen, davon beyrn Hrn. d'Menbert die Rede ist. (8 Fig.) Die Integration giebt AOPN sowohl, als AnpG negativ, aber jene Fläche in Absicht auf NPSR, und diese in Absicht auf npr.

§. II.

Ich habe gesagt, es habe eben dieselbe Verwandtschaft mit Allen den hyperbolischen Flächen, davon beyrn Hrn. d'Alenbert die Rede ist, das ist, mit den Flächen aller derjenigen Hyperbeln, welche die Gleichung $x = \frac{a^{2m+2}}{y^{2m+2}}$ ausdrückt. Ich habe dieß bereits aus der allgemeinen Formel des Integrals $\int xdy \frac{a^{2m+2}}{y^{2m}}$ ($\frac{1}{y^{2m}} - \frac{1}{y^{2m}}$) hergeleitet, und es wird nicht undienlich seyn, über den Fall, wenn $m = 0$, und die Hyperbel die Apollonianische ist, noch einige besondere Betrachtungen anzustellen. Nun wird $x = \frac{a^2}{y}$ und $\int xdy = \frac{1}{2}aa \frac{(\frac{yy}{bb})^0 - 1}{0}$ (S. 8.) $= \frac{1}{2}aa \infty ((\frac{yy}{bb})^{1:\infty} - 1)$. Vermöge des 15 und 18 S. der 1 Abtheilung ist der Ausdruck $\infty ((\frac{yy}{bb})^{1:\infty} - 1) = 1 \frac{yy}{bb}$ wenn l den natürlichen Logarithmen bedeutet. Also wird $\int xdy = \frac{1}{2}a^2 1 \frac{yy}{bb}$. Dieß bestätigt nun alles dasjenige vollkommen, was ich von den Flächen der apollonianischen Hyperbel im 8 S. behauptet habe. Dieser Ausdruck ist positiv für positive y , so lange $y > b$, und wird negativ für $y < b$, er wird $-\infty$, wenn $y = 0$, er bleibt noch negativ für negative y , die kleiner sind als b , nimmt aber ab, wenn $-y$ wächst, und verschwindet für $y = -b$, da er dann für größere y wieder positiv wird, und mit ihnen wächst. Man kann eben das aus dem Ausdruck $\frac{1}{2}aa \infty ((\frac{yy}{bb})^{1:\infty} - 1)$ herleiten, wenn man sich vermittels der Reihe aus dem 15 S. der 1 Abtheilung davon versichert hat, daß dieser Ausdruck positiv sey, wenn y nur etwas weniges größer als b genommen wird, so daß $\frac{yy}{bb}$ nicht größer als 2, oder $y < b \sqrt{2}$ ist. In dieser Voraussetzung also, daß $y = f$, und $f < b \sqrt{2}$ sey, werde $(\frac{ff}{bb})^{1:\infty} = 1 + \frac{1}{\alpha} \beta$, so wird sich β aus der angeführten Reihe bestimmen lassen.

3 2

Nun

Nun sey überhaupt $\frac{yy}{bb} = (\frac{ff}{bb})^r$, so wird $(\frac{yy}{bb})^{1:m} = (\frac{ff}{bb})^{r:m} = (1 + \frac{1}{\infty}\beta)^r$
 $= 1 + \frac{1}{\infty} r\beta$. Also wird $\frac{1}{2} aa \infty ((\frac{ff}{bb})^{1:m} - 1) = \frac{1}{2} aa (\infty + \beta - \infty)$
 $= \frac{1}{2} aa \beta$, und überhaupt $\frac{1}{2} aa \infty ((\frac{yy}{bb})^{1:m} - 1) = \frac{1}{2} aa r \beta$. So
 lange nun $y > b$ ist, muß r positiv seyn, und mit y wachsen, für
 $y = b$ aber verschwinden. Wenn $y < b$ wird, so muß r negativ
 seyn, und für $y = 0$, muß r negativ unendlich werden. Für ne-
 gative y bleibt Anfangs r negativ, so lange $y < b$ ist, nimmt aber
 ab, wenn y wächst, bis für $y = -b$, wiederum $r = 0$ wird. Für
 größere negative y wächst r wieder positiv. Also hat es seine Rich-
 tigkeit, daß die Werthe für $m = 0$ in dem Integral $\frac{a^{2m+2}}{2m} (\frac{1}{b^{2m}} - \frac{1}{y^{2m}})$
 noch eben so abwechseln, wie in den Fällen, da m nicht $= 0$, son-
 dern einer bestimmten ganzen Zahl gleich ist. Ich habe dieß mit
 Fleiß besonders bewiesen, um den Gründen des Hrn. d'Alenbert
 alles mögliche Gewicht zu geben.

§. 12.

Man construire nämlich nunmehr nach Vorschrift des Hrn.
 d'Alenbert die Gleichung $dx = \frac{a^{2m+1} dy}{y^{2m+1}}$, oder $x = \frac{a^{2m+1}}{2mb^{2m}} - \frac{a^{2m+1}}{2my^{2m}}$,
 wo die Gleichheit der Abmessungen gehdrig hergestellt ist; so fällt
 in die Augen, daß die Linie MNm, (11 Fig.) welche diese Glei-
 chung ausdrückt, die Hyperbel der Ordnung $2m+1$ sey, deren
 Asymptoten EF, CD sind, und worinn die Abscissenlinie mit der
 Asymtote EF in der Distanz $CA = \frac{a^{2m+1}}{2mb^{2m}}$ parallel liegt, der An-
 fangspunct der Abscissen aber im Durchschnitt A der Abscissenli-
 nie mit der Asymtote CD genommen worden. Man kann hieraus
 diese Folge ziehen. Die Quadratrix einer jeden Hyperbel, deren
 Exponent der Ordnung eine gerade Zahl ist, aber so, daß die

Dr

Ordinate eine einförmige Function der Abscisse bleibet, sey die nächst niedrigere Hyperbel, die zum Exponenten ihrer Ordnung, die nächst kleinere ungrade Zahl hat. Man kann daraus ferner in einem richtigen Verstande schließen, die Quadratrix der Hyperbel der zweyten Ordnung sey eine Hyperbel der ersten Ordnung, und dann wird die Hyperbel der ersten Ordnung einerley mit der logarithmischen Linie seyn. So wie nun alle Hyperbeln ungraden Ordnungen aus zweyen gleichen ähnlichen, und gegen die mit den Ordinaten parallele Asymtote ähnlich liegenden Stücken bestehen; so wird dieß auch von der Hyperbel der ersten Ordnung, oder der logarithmischen Linie gelten. Alles wird in sein völliges Licht gesetzt, wenn man den besondern Fall, wenn $m = 0$ ist, gehörig entwickelt. In diesem Fall wird die beständige Größe $\frac{a^{2m+1}}{2mb^{2m}} = AC = PR$ unendlich. Also behält die Linie eigentlich nur die eine Asymtote CD. Ferner drückt in der allgemeinen Gleichung $x = \frac{a^{2m+1}}{2mb^{2m}} - \frac{a^{2m+1}}{2my^{2m}}$ der veränderliche Theil das Stück PM aus, welches gleichfalls unendlich wird, so daß nunmehr die Ordinate RM, die Differenz zweyer unendlichen Größen RP, und PM wird, wie die Gleichung richtig angiebt. Uebrigens erhellet,

1) daß x zweymal $= 0$ werde, nämlich für $y = +b = +AN$, und für $y = -b = An$; 2) daß x einmal negativ unendlich werde, für $y = 0$, und 3) daß x zweymal positiv unendlich werde, für $y = +\infty$, und $y = -\infty$. Zwischen den Gränzen $y = +b$, und $y = +\infty$ wächst x von 0 bis ∞ , zwischen den Gränzen $y = +b$ und $y = 0$ ist x negativ und wächst bis zu ∞ ; zwischen den Gränzen $y = 0$, und $y = -b$ bleibt x negativ, und nimmt ab bis zur 0; endlich zwischen den Gränzen $y = -b$, und $y = -\infty$ wird x wieder positiv und wächst bis $+\infty$. Vermöge dieser Verzeichnung ergeben sich nun ohne Zweifel zwey gleiche und ähnliche Stücke der logarithmischen Linie, nämlich VNm und vnm . Jede positive Abscisse

3 3

AR

AR hat mit der ihr gleichen und entgegengesetzten negativen Ar eine gleiche Ordinate $RN = rm$. So weit ist an allen diesen Schlußsen nichts auszusetzen, und man kann ohne Bedenken zugeben, daß die logarithmische Linie, wenn sie als die Quadratrix der Hyperbel angesehen wird, und ihre Ordinaten den möglichen Flächen der Hyperbel auf beyden Seiten proportional seyn sollen, einen Durchmesser habe, oder aus zweyen gleichen und ähnlichen Stücken bestehe. Sobald man aber weiter schließt, wenn $AN = 1$; so ist $RM = 1 - AR$, und $rm = 1 - Ar = 1 + AR = RM$, also hat $-Ar$ eben den Logarithmen, welchen $+AR$ hat, und so weiter; so läugne ich diese fernere Folge. Vermöge der Bezeichnung ist freylich $RM = 1 - AR$, wenn $AN = 1$ ist, oder eigentlich $RM = 1 - \frac{AR}{1}$; aber es ist keinesweges $rm = 1 - \frac{Ar}{+1}$, es ist vielmehr $rm = 1 - \frac{Ar}{-1} = 1 + \frac{Ar}{1}$, denn diese Ordinate ist der Fläche $\frac{Ar}{1}$ (s. Fig.) proportional, und diese Fläche ist $= 1 - \frac{AR}{1}$ (§. 2.) und keinesweges $= 1 - \frac{Ar}{+1}$.

§. 13.

Die Gleichung dieser Linie wird nun diese seyn: $x = \frac{1}{2} a \sqrt{\frac{y}{b}}$, und es bedeutet hier x die Ordinate, und y die Abscisse. Wenn man aber MQ mit AR parallel zieht, so wird $x = RM = AQ$ und $y = AR = QM$. Nimmt man also die Abscissen AQ , auf der Asymptote, und die Ordinaten MQ auf derselben perpendicular, so dienet eben die Gleichung, nur mit dem Unterscheid, daß die Bedeutung der Buchstaben x und y sich verwechselt, und x die Abscisse, y aber die Ordinate anzeigt. Wenn nun e die Basis der natürlichen Logarithmen ist, so giebt die Gleichung $x = \frac{1}{2} a \sqrt{\frac{y}{b}}$ auch diese $e^{ax} = \frac{y}{b}$, und es wird $y = \pm b e^{2ax}$, so daß jeder Abscisse x zwey gleiche und entgegengesetzte y zugehören. Nun sind die Abscissen die Logarithmen der Ordinaten: Man kann zugeben, daß

Daß die Abscissen auch die Logarithmen der negativen Ordinaten sind. Aber so, wie die Abscissen eigentlich die Logarithmen der Verhältnisse der positiven Ordinaten gegeneinander sind; so sind sie zugleich die Logarithmen der Verhältnisse der negativen Ordinaten gegeneinander. So wie nun $AQ = l \frac{QM}{AN}$ ist, so ist zugleich $AQ = l \frac{QM}{AN} = l \frac{-QM}{-AN}$, aber keinesweges $AQ = l \frac{-QM}{+AN}$. Man kann demnach der logarithmischen Linie zwey Aeste lassen, man kann zugeben, daß sie einen Durchmesser habe: inzwischen behalten die Hrn. von Leibniß und Euler noch immer recht, wann sie es läugnen, daß diese Linie einen Durchmesser habe. Denn sie haben es in einem andern Verstande geläugnet, als es hier erwiesen ist. Gemeinlich wird die Gleichung für die logarithmische Linie so ausgedrückt $x = a l \frac{y}{b}$, oder $e^{x \cdot a} = \frac{y}{b}$, und es ist offenbar, daß diese Gleichung nur einen Ast allein ausdrücken könne, deswegen würde die Frage seyn, welche Gleichung man nehmen müsse? Es ist nun nicht schwer, hierauf zu antworten, und es in sein gehöriges Licht zu setzen, worauf die ganze Streitigkeit von der Gestalt der logarithmischen Linie ankomme. Gegen die Folge des Satzes: wenn alle die Linien, welche die Gleichung $a = \frac{dy}{y^{m+1}}$ ausdrückt, einen Durchmesser haben, so muß dieser Durchmesser noch bleiben, wenn $m = 0$ ist, hatte Hr. Euler in dem Memoires de Berlin das Nöthige schon erinnert. Man ist nur so lange davon versichert, daß alle diese Linien einen Durchmesser haben, als diese Gleichung algebraisch integrabel ist. Aber das Integral bleibt nicht algebraisch, wenn $m = 0$ ist, also kann man auch nicht versichert seyn, daß der Durchmesser bleibe. Um desto überzeugender darzuthun, daß dergleichen Sätze, so allgemein sie scheinen möchten, dennoch in speciellen Fällen zuweilen Ausnahmen leiden, führt er die Gleichung zum Exem. an $y = \sqrt{ax + b} + \sqrt{c}$ ($b + x$). Alle Linien, welche diese Gleichung ausdrückt, sind algebraisch

gebrauch und haben einen Durchmesser; dennoch aber behält die Linie keinen Durchmesser mehr, wenn $b = 0$ ist. Hierauf antwortet Hr. d'Alenbert, das habe zwar seine Richtigkeit, aber es rühre eigentlich daher, weil in dem Fall die Gleichung des achten Grades, welche $y = \sqrt{ax + \sqrt{a^3(b+x)}}$ giebt, sich in zwey rationale Gleichungen der vierten Ordnung theile, und also in der That zwey unterschiedene Linien ausdrücke, die für einerley Aze und Anfangspunct der Abscisse beschrieben worden. Hierauf erwiedere ich nun, daß just derselbe Fall Statt habe, wenn von der Gleichung $x = \frac{a^{2m+1}}{2m} \left(\sqrt[2m]{x} - \frac{1}{y^{2m}} \right)$ die Rede ist. Wenn $m = 0$ ist, so wird daraus $\frac{x}{a} = 1 \frac{yy}{bb}$, oder $e^{ax} = \frac{yy}{bb}$. Jene theilt sich in die beyden Gleichungen $\frac{x}{a} = 1 \frac{y}{b}$ und $\frac{x}{a} = 1 \frac{-y}{b}$, und diese in die beyden Gleichungen $e^{x/a} = \frac{y}{b}$ und $e^{x/a} = \frac{-y}{b}$; also gehören die beyden Aeste der logarithmischen Linie, welche die allgemeine Gleichung giebt, eigentlich nicht weiter zusammen, als ein paar Linien, die für einerley Aze und Anfangspunct der Abscissen beschrieben sind. Beyde Aeste drücken auch keine verschiedene Logarithmensysteme aus, sondern der eine Aest drückt gerade dasselbe System aus, was der andere ausdrückt. In der That hat es also damit eben die Verwandniß, wie mit der Gleichung $yy = xxx$, welche ein System zweyer gegen die gemeinschaftliche Aze auf beyden Seiten ähnlich liegender geraden Linien giebt. Wer wollte aber hieraus die Folge ziehen, daß zu einer jeden geraden Linie eine andere gehöre, die auf der andern Seite gegen die Aze eine ähnliche Lage hat. Inzwischen kömmt man doch oft bey Auflösung einer Aufgabe auf diese Gleichung, da es denn ein Beweis ist, daß zur vollständigen Verzeichnung zwey grade Linien erfordert werden, wie wenn man die Gleichung für den Schnitt eines senkrechten Messers sucht, der durch die Aze gehet. Ein und eben derselbe Logarithme gehöret nicht nur dem Verhältniße $\frac{y}{b}$, sondern auch dem Ver-

Verhältnisse $\frac{y}{b}$ zu. Weder die Gleichung $x = l \frac{y}{b}$, noch die Gleichung $x = l \frac{y}{b}$ kann beydes zugleich ausdrücken; will man eine Gleichung haben, die beydes zugleich ausdrückt, so muß man beyde zusammen addiren, oder welches einerley ist die Gleichungen $e^{x:a} = \frac{y}{b}$ und $e^{x:a} = \frac{y}{b}$ in einander multipliciren. Bey obiger Art, die Hyperbel zu quadriren, enthielte das Integral die Logarithmen der Verhältnisse der positiven Abscissen zur positiven Einheit sowohl, als der negativen Abscissen zur negativen Einheit. Also mußte eine Gleichung heraus kommen, die beydes ausdrückte, und die Quadratrix mußte aus zweyen Stücken bestehen, so wie der Kegelschnitt durch die Aye des Kegels aus zweyen graden Linien.

§. 14.

Hr. v'Altenberg braucht noch verschiedene andere Gründe zu beweisen, daß die logarithmische Linie einen Durchmesser haben müsse. Auf der 191 und 192 Seite der Opuscules, finde ich folgende Schlüsse: Die Gleichung $y = e^x$ giebt für unzählige Werthe von x einen doppelten Werth von y , allemal nämlich, wenn $x = \frac{a}{2}$ ist; also hat die logarithmische Linie auf der andern Seite der Aye wenigstens unzählige puncta discreta. Dieß geben auch wohl andere Geometer zu, die sonst auf des Herrn von Leibniz Seite sind. Ich muß aber die Richtigkeit desselben läugnen, weil x^2 keine andere, als positive Werthe haben kann, was auch x bedeutet, (1 Abth. S. 31.) daferne es nur eine mögliche Größe ist, wie an dem angeführten Ort vorausgesetzt wird. Hr. v'Altenberg gehet noch weiter und behauptet, daß diese puncta discreta eine stätige Linie ausmachen. Denn sagt er, man muß voraussetzen, daß e einen doppelten Werth habe, einen positiven und einen negativen, und dieß deswegen, weil e die Zahl ist, deren Logarithmen = 1 und nach seinem System jedem Logarithmen zwey gleiche

R

und

und entgegengesetzte Zahlen zugehren. Dieser letzte Satz ist, wie ich glaube, hinlänglich widerlegt, also fällt der ganze Beweis für den doppelten Werth von c weg. Ueberdem ist die Voraussetzung dieses doppelten Werths von c deswegen unrichtig, weil ein Logarithmensystem, dessen Basis $= -c$ seyn soll, von demjenigen dessen Basis $= +c$ ist, so gewiß unterschieden seyn muß, als ein System, dessen Basis $= 10$, unterschieden ist von demjenigen, dessen Basis $= 8$, oder einer andern von 10 unterschiedenen Zahl. Ferner ist diese Voraussetzung wider alle Begriffe der in den analytischen Gleichungen vorkommenden beständigen Größen. Diese müssen ganz bestimmt seyn, sowohl in Ansehung der Größe, als auch in Ansehung der Lage, ehe und bevor man die Linie, welche die Gleichung ausdrückt, verzeichnen kann. Man könnte sonst auf eben die Art allerhand sonderbare Sätze heraus bringen. Wenn Hr. d'Alenbert behauptet, es habe mit der Gleichung $y = e^x$ eben die Verwandtschaft, wie mit der Gleichung $y = \sqrt{x}$ für die Parabel; so muß ich aufrichtig gestehen, daß ich dieß gar nicht verstehen könne, wie es eigentlich gemeynet sey. Diese Gleichung muß deswegen quadriert werden, weil sie irrational ist. Das ist die Ursache, warum weder $y = +\sqrt{x}$, noch $y = -\sqrt{x}$ die Parabel ganz ausdrückt, sondern vielmehr die Gleichung $yy = x$. Hier muß also die auf die Potenz $\frac{1}{2}$ schon erhabene Größe nämlich $x^{\frac{1}{2}}$ beyde Zeichen haben. Aber Hr. d'Alenbert wollte beweisen, daß e , die Größe unter dem Exponenten beyde Zeichen haben müsse. Wie das nun aus dem angebrachten Exempel der Parabel folge, weiß ich nicht.

§. 15.

Mit dem vorigen Beweise verbindet Herr d'Alenbert an eben der Stelle noch einen andern. (12 Fig.) Er sagt so: man nehme auf der Axe der logarithmischen Linie, einen Punkt Q nach
De

Belieben, Schneide auf der Aze zwey gleiche Stücke AQ, QP ab, und ziehe die Ordinaten AB, PM; so ist die Ordinate in Q zwischen AB und PM die mittlere Proportionallinie, welche allemal einen doppelten Werth hat, QS und QR = — QS, u. s. f. In der That ist dieß eben das, was die Gleichung $e^{2x:n} = \frac{2x}{b}$ ausdrückt, und Hr. v'Altenbert hätte hieraus eben diese Gleichung herleiten können. Inzwischen bleibt dieser Grund für sich allein allemal unzulänglich, weil man sonst auf eben die Art beweisen könnte, daß jede Linie, wenn gleich in ihrer Gleichung die Ordinate y eine rationale ganze Function von der Abscisse x ist, dennoch aus zweyen gleichen und ähnlichen Stücken bestehen müsse, indem es eben so viel ist, als ob man die Gleichung quadrirte. So ist z. E. $y = mx$ die Gleichung einer Parabel ASM, (13 Fig.) von der sich eben so beweisen läßt, daß jeder Abscisse AQ zwey gleiche entgegengesetzte Ordinaten QS und QR zugehören. Man nehme nämlich einen Punct D nach Gefallen zwischen A und Q, und P so, daß $AD^2 : AQ^2 = AQ^2 : AP^2$ wird, und ziehe die Ordinaten DE und PM, so ist nun die Ordinate in Q zwischen DE und RM die mittlere Proportionallinie, welche einen doppelten Werth haben muß, QS und QR = — QS. Man kann die Gleichung leicht so einrichten, daß sie diesen Umstand ausdrückt. Es sey nämlich $AQ = x$, und $QS = y$, so ist $DE = m AD^2$ und $PM = m AP^2$, folglich $DE \cdot PM = m AD^2 \cdot AP^2$; das ist aber eben so viel, als $QS^2 = mn AQ^4$ oder überhaupt $yy = mx^4$. So wenig diese Schlüsse beweisen können, daß die Parabel auf beyden Seiten der Abscissenlinie AP gleiche und ähnliche Stücke habe; eben so wenig können es jene Schlüsse des Hrn. v'Altenbert von der logarithmischen Linie darthun. Würde man inzwischen bey Aufösung einer Aufgabe auf jene Gleichung $yy = mx^4$ geleitet; so würden beyde Parabeln deswegen, weil sie den sogenannten Ort der Aufgabe ausmachen, zusammen gehören. Hievon ist die An-

wendung leicht auf die logarithmische Linie zu machen. Ihre Gleichung $e^{x^2} = \frac{y}{x}$ ist für sich schon rational, und deswegen ist es nicht verstatet sie zu quadriren, wosfern es nicht wegen anderer Gründe geschehen muß. Diese sind aber vorhanden, wenn man sie als die Quadratricem der Hyperbel ansiehet, welche die möglichen Flächen der Hyperbel auf beyden Seiten ausdrücken soll.

§. 16.

Gegen diese bisher von mir beurtheilte Lehre, von den beyden gleichen und ähnlichen Stücken der logarithmischen Linie, macht sich Hr. d'Alenbert auf der 222 Seite folgenden Zweifel. On pourroit faire contre l'argument tiré des aires hyperboliques une objection que voici, & qui paroît avoir échappé à tous ceux, qui ont jusqu'ici traité cette matière. Soit $AP = x$, $PM = y$, $AC = a$, & $y = \frac{1}{(a-x)^n}$ n étant un nombre pair positif; il est visible, que cette équation sera celle d'une hyperbole du degré n , qui aura pour asymptote CO , & dont les deux branches BMQ , qmb , seront du même coté de l'Axe Aa . Il est visible de plus, que l'integrale de $y dx$, ou l'aire $ABMP = \frac{1}{n-1} \left(\frac{1}{(a-x)^{n-1}} - \frac{1}{a^{n-1}} \right)$; & comme les deux branches BMQ , qmb , appartiennent à une seule & même courbe, il semble, que cette integrale devroit exprimer aussi l'aire $AQ qmp$, dans laquelle Ap est $> AC$. Cependant elle ne l'exprime pas. Car quand x est $> a$, l'integrale précédente est toujours finie, au lieu, que l'aire $AQ qmp$ est infinie, étant composée des deux aires infinies $ABQC$, $qmpc$. Voilà donc un exemple ou l'équation des aires n'est pas assujettie à la loi de continuité, quoique celle des branches le soit. Or dira-t-on, ne pourroit-il pas en être de même de l'hyperbole équilateré? Ich merke hiebey an, daß in dem Ausdruck des Integrals $APMP = \frac{1}{n-1} \left(\frac{1}{(a-x)^{n-1}} - \frac{1}{a^{n-1}} \right)$ ohne Zweifel ein Druckfehler eingeschlichen

Gen sey, und daß es $\frac{1}{a^{n-1}}$ statt $\frac{1}{a^n}$ heißen müsse. Es ist näm-
 lich $\int \frac{dx}{(a-x)^n} = \frac{1}{(n-1)(a-x)^{n-1}} + C$, und dieß Integral soll = 0 seyn,
 für $x = a$. Also wird $C = -\frac{1}{(n-1)a^{n-1}}$, und $\int y dx = \frac{1}{n-1}$
 $\left(\frac{1}{(a-x)^{n-1}} - \frac{1}{a^{n-1}} \right)$. Da n hier eine grade Zahl bedeutet, so will
 ich wegen mehrerer Deutlichkeit $2m$ statt n schreiben; so wird $\int y dx$
 $= \frac{1}{2m-1} \left(\frac{1}{(a-x)^{2m-1}} - \frac{1}{a^{2m-1}} \right)$. Diese Gleichung soll, wie Herr
 d'Alenbert glaubt, für $x > a$ nicht mehr gelten, und zwar aus dem
 Grunde, weil dieß Integral für $x > a$ allemal unendlich, die Flä-
 che $\Delta Q qmp$ aber, die es in diesem Fall ausdrücken sollte, allemal
 unendlich groß ist. Aber warum kann man nicht hier auch sagen,
 es sey $\Delta Q qmp = ABMP + PMQC - pm QC = ABMP + PMQC$
 $- PMQC = ABMP$, da in einem unstreitig richtigen Verstande
 die Fläche $pmQC = -PMQC$ ist? Hr. d'Alenbert drückt sich hier
 so aus: Die Gleichung der Flächen sey dem Gesetz der Stä-
 tigkeit nicht unterworfen, und es kommt hieby also darauf an,
 daß der Sinn der Redensart, eine Integralgleichung sey dem
 Gesetz der Stätigkeit unterworfen festgesetzt werde. Will
 man dieß so erklären, eine Gleichung von dieser Art, wenn sie
 die Quadratur einer Linie ausdrückt, sey alsdann nur dem Ge-
 setz der Stätigkeit unterworfen, wenn das Integral für jeden mög-
 lichen Werth der Abscisse x die zwischen denjenigen Ordinaten
 enthaltene Fläche ausdrückt, davon die eine bey Hinzusetzung der
 beständigen Größe bestimmt worden, die andere aber durch den
 Endpunct der Abscisse gehet; so muß man zugeben, daß obige
 Gleichung für die Quadratur der Hyperbel $\int y dx = \frac{1}{2m-1} \left(\frac{1}{(a-x)^{2m-1}} \right.$
 $\left. - \frac{1}{a^{2m-1}} \right)$ dem Gesetz der Stätigkeit nicht unterworfen sey. Aber
 alsdann ist auch die Gleichung $\int y dx = \frac{1}{2m} \left(\frac{1}{(a-x)^{2m}} - \frac{1}{a^{2m}} \right)$ diesem
 Gesetz nicht unterworfen, wenn $y = \frac{1}{(a-x)^{2m+1}}$ ist. Denn diese der

Hyperbel MPV (8 Fig.) zugehörige Gleichung, wenn nämlich die Abscissen von N gerechnet werden, und $NA = a$ ist, drückt für $x = Nr > a$ ebenfalls die zwischen PN und rs enthaltene Fläche nicht aus. Wosern dieß also ein Beweis seyn soll, daß die Integralgleichung gar keine zu eben der Linie gehörige Flächen mehr ausdrücken könne, wenn $x > a$ ist; so widerspricht Hr. d'Allembert seinem eigenen System von den beyden gleichen und ähnlichen Stücken der logarithmischen Linie, denn es hat in der That mit beyden Gleichungen einerley Verwandniß.

§. 17.

Meine Gedanken von der Sache sind diese. Das Gesetz der Stätigkeit erfordert nur, daß das Integral jedesmal eine zwischen zweyen parallelen Ordinaten enthaltene Fläche ausdrücke. Die übrigen Umstände müssen es ergeben, welche Ordinaten diejenigen sind, zwischen denen die Fläche jedesmal fällt. Der Ausdruck ydx giebt nicht allein das Differential der Fläche zwischen AB und PM (14 Fig.); sondern es ist zugleich ydx das Differential einer Fläche, die auf der andern Seite von PM liegt, und um das Differential ydx abnimmt, wenn $ABPM$ um dieses Differential anwächst. Das ist die Ursache, warum das Integral $\int ydx$ sowohl die eine, als die andere dieser Flächen ausdrücken kann, und es ergiebt sich in jedem besondern Fall ohne Schwierigkeit, welche von diesen beyden Flächen verstanden werden muß. Wenn in der Gleichung $\int ydx = \frac{1}{2m-1} \left(\frac{1}{(a-x)^{2m-1}} - \frac{1}{a^{2m-1}} \right)$ die Abscisse $x > a$ genommen wird, so ist dieß Integral negativ, und nimmt ab, wenn x wächst. Dieß ist ein Beweis, daß die dadurch ausgedrückte Fläche auf der andern Seite von pm fällt, welche der vorigen entgegen gesetzt ist. Man nehme an, die Are der Abscissen sey auf beyden Seiten nach S und s bis ins Unendliche verlängert, und zugleich die beyden zugehörigen Aeste der Trummen

men Linie nach V und u ; so erhellet, daß die Fläche $pmus$ abnehm, wenn x wächst, so wie es der Ausdruck des Integrals erfordert. Für $x = \infty$, wird das Integral $= -\frac{1}{(2m-1)a^{2m-1}}$. Für $x = -\infty$ behält das Integral denselben Werth, da es die Fläche $ABVS$ ausdrückt, dieß erhellet daraus, weil es noch weiter abnimmt, wenn $-x$ kleiner wird. So drückt es für $x = -AR$ die Fläche $ABNR$ aus, so lange bis $x = 0$ ist, da dann das Integral wieder verschwindet. Diefemnach drückt das Integral, wenn $x > a$ genommen wird, die Flächen $pmus$ und $VSAB$ zusammen genommen aus. So sonderbar dieß scheinen möchte, so gewiß ist es, daß es damit seine völlige Richtigkeit habe, und daß es eben hiedurch völlig einleuchte, wie die Flächen auf beyden Seiten durch einerley Integralsformul ausgedrückt werden, oder wie Hr. Wallenbert redet, nach dem Gesetz der Stätigkeit zusammen hängen. Das anscheinende sonderbare rühret blos von der Voraussetzung her, die man bey der Addition der beständigen Größe angenommen hat. Es kann nämlich die beständige Größe $-\frac{1}{a^{2m-1}}$ nicht hinzu kommen, wofern man nicht voraussetzt, daß das Integral $= 0$ seyn soll, wenn $x = 0$ ist. Aber die natürlichste Voraussetzung ist, das Integral $= 0$ zu setzen, wenn $x = \infty$ ist, da dann die beständige Größe $= 0$, und das Integral $sydx = \frac{1}{(2m-1)(a-x)^{2m-1}}$ wird. Nun drückt es für $x > a$ die Fläche $pmus$ aus, und das Integral ist zwischen den Gränzen $x = a$, und $x = +\infty$, negativ. Wird aber x negativ, so wird das Integral positiv, und drückt z. E. für $x = -AR$ die Fläche $VSRN$ aus, welche wächst, wenn AR abnimmt, so wie es das Integral verlangt; für $x = 0$ ist das Integral $= \frac{1}{(2m-1)a^{2m-1}}$, welches die Fläche $VSAB$ ausdrückt. Wird x positiv, so wächst diese Fläche noch über $VSAB$ hinaus, bis sie für $x = a$ unendlich, und für $x > a$ wie

wieder negativ wird. Durch die Voraussetzung also, daß das Integral = 0 seyn soll, wenn $x = 0$ ist, vermindert man die ganze Fläche der positiven Flächen um das Stück VSAB. Wenn aber eine positive veränderliche Größe mit einer andern negativen nach dem Gesetz der Stätigkeit zusammen hängt, und 0 die Gränze zwischen beyden ist, so kann man die positive Größe, nicht um ein gewisses Stück vermindern, daß man nicht die damit zusammen hängende negative um eben dieses Stück vermehren sollte. Vermindert man die positiven Abscissen einer krummen Linie um die beständige Größe b dadurch, daß man den Anfangspunct der Abscissen um die Distanz b vorwärts rückt; so werden zugleich alle negative Abscissen um eben dieses Stück vermehrt. Vermindert man die positiven Ordinaten dadurch, daß man mit der vorigen Abscissenlinie eine andere in der Distanz b parallel legt, so werden zugleich alle negative Ordinaten um eben dieses Stück vergrößert. Dieser Umstand hat nur alsdann Statt, wenn die positiven Werthe mit den negativen nach dem Gesetz der Stätigkeit zusammen hängen. Also giebt er in dem obigen Fall einen Beweis ab, daß wirklich die Flächen VSPM und vspm nach dem Gesetz der Stätigkeit verbunden sind. Wenn man $ds = \frac{dx}{(a-x)^2}$ setzt, und diese Gleichung construiert, oder welches einerley ist, die Quadratricum der Hyperbel $y = \frac{1}{(a-x)^2}$ verzeichnet, so wird dieß alles dadurch vollständig erläutert. Allein ich enthalte mich darüber weitläufiger zu seyn, da dieß in der That bekannte Dinge sind.

§. 18.

Ich glaube nunmehr, daß die Schwäche des Hauptbeweises, womit Herr d'Alembert gegen dem Hrn. von Leibnitz die Rög-

Möglichkeit der Logarithmen verneinter Größen, hat erhärten wollen, vöblich ins Licht gesetzt sey. Ob dieses gleich hinlänglich ist, das ganze System des Hrn. d'Alenberts von den Logarithmen verneinter Größen zu widerlegen; so wird es doch nicht undientlich seyn, auch die vornehmsten von denjenigen Gründen, welche Hr. d'Alenbert insbesondere dem Hrn. Euler entgegen gesetzt hat, zu prüfen. Ich habe schon im 2 S. angeführet, daß Hr. Bernoulli unter andern diesen Beweis gebraucht habe: weil $\frac{-dx}{-dx} = \frac{+dx}{+dx}$, so sey $1 - x = 1 + x$. Hierauf antwortet Hr. Euler mit Recht, man könne aus der Gleichheit der Differentiale auf die Gleichheit der Integrale nicht schließen, weil die Integrale um eine beständige Größe unterschieden seyn können, die bey der Differentiation wegfällt. So ist hier wirklich $1 - x = 1x + 1 - 1$, woraus es ganz deutlich erhellet, warum $d1 - x = d1 + x$ werde, ohne daß deswegen $1 - x = 1 + x$ sey, wosern man nicht schon voraussetzt, daß $1 - 1 = 0$ sey, welches doch erst bewiesen werden soll. Man könnte also auf eben die Art beweisen, daß $\ln x = lx$ sey, weil $d. \ln x = \frac{dx}{x} = \frac{dx}{x} = d. lx$; ein Satz von dem Hr. Euler sagt, daß ihn Hr. Bernoulli selbst ohne Zweifel für falsch erklären würde, und den ja wohl ein Jeder für falsch erklären muß. Inzwischen thut es Hr. d'Alenbert nicht, sondern er sagt ausdrücklich: je ne vois pas ce que cette conséquence avoit de choquant. So wie sich Hr. d'Alenbert aber darüber erklärt, hat freylich der Satz $\ln x = lx$ nichts anstößiges, wenn nämlich von verschiedenen Systemen die Rede ist. Aber in einem und eben demselben System kann doch wohl unmöglich $\ln x = lx$ seyn, und dieß ist es, was aus der obgedachten Art zu schließen folgen würde. Es ist d. log. naturalis $\ln x = \frac{dx}{x}$ und d. log. nat. $x = \frac{dx}{x}$, also würde log. naturalis $\ln x = \log. nat. x$ seyn, und dieß ist es, dessen Unmöglichkeit Hr. Euler behauptet. Hr. d'Alenbert selbst will ja auch nebst dem Hrn.

Bernoulli auf diese Art beweisen, es sey $\log. nat. - x = \log. nat. + x$. Doch ich muß auch dasjenige nicht verschweigen, was Hr. d'Alenbert beybringt, um dieses alles zu rechtfertigen. En effet (so heißt es auf der 194 Seite) qu'est-ce que lx en regardant x comme l'ordonnée d'une Logarithmique? c'est le logarithme du rapport de x à une ordonnée b , que l'on prend pour unité (Hr. d'Alenbert nimmt also an dieser Stelle selbst den Begriff eines Logarithmen so an, wie ich ihn im 13 S. der 1 Abth. gebildet habe.) Qu'est ce que mx ? C'est en general le logarithme du rapport de mx à une ligne queleconque c , que l'on prend pour l'unité. Si on fait $c = b$ on trouvera aisément, que $\log. \frac{mx}{c} = l \frac{x}{b} + l \frac{mx}{b}$, ou $mx =$

$lx + m$; mais si on fait $c = nb$, on aura $l \frac{mx}{nb} = l \frac{x}{b} = lx$. En general il est évident, que si on prend m pour zero, ou ce qui revient au même, si on prend n pour représenter l'unité, mx sera égal au logarithme de x . Pourquoi donc en prenant -1 pour représenter l'unité, c'est à dire, pour le nombre dont le $\log. = 0$, n'auroit-on pas $mx = l - x = lx$? Entweder die bisherige Theorie von den Logarithmen muß ganz umgearbeitet werden, oder alles dieses will nichts weiter sagen, als so viel: Die Logarithmen sind gleich, wenn die Verhältnisse gleich sind, und es heißt $l - x = l + x$ nach der eigenen Erklärung des Hrn. d'Alenberts, die an dieser Stelle wenigstens sehr deutlich augetroffen wird, nichts anders, als $l \frac{-x}{1} = l \frac{x}{1}$. Hr. d'Alenbert giebt nämlich zu, daß mx nicht $= lx$ seyn könne, wenn die Einheiten einerley sind; womit man x und mx vergleicht. Dagegen sagt er, wenn die Einheit, womit x verglichen wird $= b$, diejenige aber, womit man mx vergleicht $= nb$ genommen werde, so sey $lx = mx$; das heißt nach seiner eigenen Erklärung $l \frac{x}{b} = l \frac{x}{nb}$. Hierauf folgt nun der Zusatz: wenn also $n = -1$, oder -1 selbst die Einheit ist, womit man

mx ,

ax , so nun $-x$ ist, vergleicht, warum sollte nicht $lnx = l-x = lx$ seyn? demnach kann diese Frage nichts anders, als so viel sagen wollen: Warum sollte nicht $l^{\frac{n}{x}} = l^{\frac{x}{1}} = l^{\frac{x}{1}}$ seyn? das hat Niemand bestritten, und es wird nie bestritten werden.

§. 19.

Hr. Euler hatte gesagt, wenn man die Gleichung $lnx = lx$ gelten lasse, so bestehe die logarithmische Linie nicht aus zweyen, sondern unzählig vielen Stücken. Auch diese Folge läugnet Hr. v'Alenbert, und zwar setzt er die Ursache hinzu: wenn man $lnx = lx$ setze, so verrücke man nur den Anfangspunct der Abscissen. Allein so viel ich einsehe, wird hiedurch der Sinn der Streitfrage wiederum von Hrn. v'Alenbert ganz verändert. Bey ihm ist lnx so viel als $l^{\frac{n}{x}}$; wenn nun in der logarithmischen Linie BMN, die Ordinate PM = x , AB = 1, (12 Fig.) und also AP = lx ist; wenn ferner LN = nx und GH = n ist, so ist freylich GL = AP = $\frac{LN}{GH} = l^{\frac{nx}{n}}$, und also AP = $lnx - ln$ oder AP + $ln = lnx = GL + ln$. Will man also nunmehr wieder x statt nx schreiben, und die Gleichung GL + $ln = lx$ statt der vorigen AP = ln nehmen, so heißt dieß freylich nur, den Anfangspunct der Abscissen von A nach G rücken. Aber beym Hr. Euler heißt lnx nicht so viel als $l^{\frac{n}{x}}$, sondern vielmehr so viel als $l^{\frac{nx}{1}}$, wo eben diejenige Einheit verstanden werden muß, womit man x vergleicht. Wäre nämlich der Schluß richtig $\frac{-dx}{x} = \frac{+dx}{+x}$, also $l-x = l+x$, so müßte man auch schließen können, $\frac{+dx}{+x} = \frac{dx}{x}$, also $lnx = lx$, was auch n bedeutet. Es kann demnach n jede Linie bedeuten, die von derjenigen unterschieden ist, welche man = 1 gesetzt hat: und wenn dieß ist, so wird die Gleichung AP = lnx für jede Abscisse unzählig viele Ordinaten geben, und also die Linie unstreitig unzählig

lig viele verschiedene Aeste bekommen. Uebrigens ist es eine allgemein bekannte Sache, daß zwar eine und eben dieselbe logarithmische Linie unzählig viele Logarithmensysteme ausdrücken könne, aber dieß aus keiner andern Ursache, als weil man bey der ersten Voraussetzung die Freyheit hat, die Subtangente, oder welches auf eins hinaus läuft, den Logarithmen eines angenommenen Verhältnisses durch jede beliebige Zahl auszudrücken. Es ist aber auch ferner ausgemacht, daß sich das System sogleich ändere, wenn man die Subtangente, oder auch den Logarithmen eben desselben Verhältnisses, durch eine andere Zahl ausdrückt. Wenn also in dem ersten System $\lambda = l^{\frac{x}{r}}$ gewesen, so kann in dem zweyten $\lambda = l^{\frac{nx}{r}}$ seyn. Aber sodann ist in dem zweyten nicht mehr $\lambda = l^{\frac{x}{r}}$, wosern man nicht glauben will, es könne z. Er. im briggischen System $l_{10} = l_2x_{10} = l_3x_{10} = l_4x_{10}$ u. s. f. seyn. Es sey also in dem zweyten System $L = l^{\frac{x}{r}}$ die Basis des ersten, die Basis des zweyten b , so wird $l^{\lambda} = x$, und $b^L = x$. Wenn nun $b = e^{\mu}$, so wird $e^{\lambda} = e^{\mu L}$, folglich $\lambda = \mu L$, oder $L = \frac{\lambda}{\mu}$; und der Modulus des zweyten Systems $= \frac{1}{\mu}$, wenn der Modulus des ersten $= 1$ ist. Alles dieses sind ganz bekannte und unlängbare Sätze: also wird der Satz, daß $lx = lnx$ seyn könne, wenn man ihn so erklärt, wie ihn ein Jeder natürlicher Weise verstehen wird, nur zugeben seyn, wenn von verschiedenen Systemen die Rede ist. Es scheint, daß Hr. d'Alenbert dieß auch endlich selbst eingestehet. Er setzt aber hinzu, wenn gleich zugegeben würde, daß die Voraussetzung $lx = lnx$ nur von verschiedenen Systemen gelte, so würde doch nicht folgen, daß auch dieß noch bey der Voraussetzung $l-x = l+x$ wahr sey: denn er habe das Gegentheil bewiesen. Daß dieß geschehen sey, muß ich vermöge des Vorigen läugnen. Hr. d'Alenbert hat nichts weniger bewiesen,

als

als daß $\frac{-x}{+1} = \frac{+x}{+1}$, wohl aber, daß $\frac{-x}{-1} = \frac{+x}{+1}$ sey, und das ist es gar nicht, worauf hier die Sache ankommt.

§. 20.

Wenn Hr. Bernoulli behauptet hatte, es sey $1-1=1+1=0$, so folgert Hr. Euler daraus, es müsse demnach auch $1\sqrt{-1}=0$, $\frac{1+\sqrt{-3}}{2}=0$ seyn u. s. f., womit aber, die sonst bekannten Lehren von den unmöglichen Größen nicht bestehen können. Hr. d'Alensbert findet auch in diesen Folgen nichts ungereimtes. Er sagt auf der 195 S. *En effet tout système de Logarithmes est arbitraire en soi; & il est clair, que 0, 0, 0, 0, &c. formant une progression Arithmétique, je puis au dessus d'une progression Géométrique quelconque imaginer une suite de zeros, qui seront chacun les logar. du nombre qui leur répond. Ainsi posant 0 pour le Logarithme de 1 & de -1. j'aurai 0 pour le Logarithme de $\sqrt{-1}$ & de $\frac{-1+\sqrt{-3}}{2}$.* Aber heißt das nicht wieder den Sinn der Streitfrage ganz verändern? Die Frage ist nicht; ob sich ein System angeben lasse, worinn $1+1=1-1=1\sqrt{-1}$ &c. $=0$ sey; es ist vielmehr die Frage, ob in den gebräuchlichen Systemen, im Neper'schen, Briggs'schen und andern, die davon nach einem beständigen Modulo abhängen $1-1$, $1\sqrt{-1}$, und s. f. $=0$ sey. Auf die Art kann ich behaupten, es sey $23. 12 = 1002$; und wenn man mir entgegen setzt, dieß sey wider alle Rechnungsregeln, so darf ich nur folgendes antworten. Die Art, wie wir unsere Zahlen schreiben ist ganz willkürlich. Statt dessen, daß man die ersten neun Zahlen durch einfache Ziffern ausdrückt, kann man auch, wie Weigellus gewiesen hat, die ersten drey Zahlen durch einfache Ziffern ausdrücken, und sodann die Werthe der Classen von der rechten gegen die linke Hand in ratione quadrupla steigen lassen, statt dessen, daß sie sonst in ratione decupla steigen. Dann

aber ist $23 = \text{einf}$, und $12 = \text{sechs}$; aber sechsmal einf ist sechs und sechzig, und eben soviel drückt die Ziffer 1002 in der angenommenen Voraussetzung aus. So wenig hiedurch dargethan werden kann, daß nach dem einmal eingeführten decadischen Algorithmus $23 \cdot 12 = 1002$ sey: eben so wenig beweisen auch die Schlüsse des Hrn. d'Alenbert, daß in den gebräuchlichen Systemen $l-1 / \sqrt{-1}$, u. s. f. $= 0$ sey, und dieß ist es doch eigentlich, was geläugnet wird. Hr. Euler schließt weiter, wenn $l\sqrt{-1} = 0$ sey, so müsse der Satz falsch seyn, davon selbst Hr. Bernoulli der Erfinder ist, daß der Halbmesser sich zum Quadranten verhalte, wie $\sqrt{-1} : l\sqrt{-1}$, und hierauf erwidert Hr. d'Alenbert folgendes. Si dans cette proposition $l\sqrt{-1} \text{ n'est pas } = 0$, mais imaginaire, cela vient du système de Logarithmes, que l'on suppose dans l'équation entre les arcs de cercle x & leurs sinus x . En effet $dx = \frac{dx}{\sqrt{(1-xx)}}$ donne $dx = \frac{dx\sqrt{-1}}{\sqrt{(xx-1)}} = \frac{-dx}{\sqrt{-1} \cdot \sqrt{(xx-1)}}$; d'où l'on tire $x = \frac{1}{\sqrt{-1}} \cdot \frac{\sqrt{-1}}{x + \sqrt{(xx-1)}}$. Cette equation appartient à un système de Logarithmes tel, 1) que la tangente de la Logarithmique, qui le represente, soit $\frac{1}{\sqrt{-1}}$, c'est à dire imaginaire, 2) que le Logarithme de $\frac{\sqrt{-1}}{x + \sqrt{(xx-1)}}$ soit imaginaire en donnant à x toutes les valeurs possibles depuis 0 jusqu'à l'unité. C'est un système, qui n'a rien de commun avec l'équation de la Logarithmique $x = ly$, dans laquelle y est supposée toujours réelle. Allein, entweder die Integration ist falsch, oder das l bedeutet hier den natürlichen Logarithmen von $\frac{\sqrt{-1}}{xx\sqrt{(xx-1)}}$, und das System mag durch den Modul $\frac{1}{\sqrt{-1}}$ verändert werden, wie es wolle, so muß doch durch die Division mit diesem Modul das natürliche System wieder heraus kommen, und also $x\sqrt{-1} = \log.\text{nat.} \frac{\sqrt{-1}}{x + \sqrt{(xx-1)}}$ seyn,

seyn, welches für $x = 1$ diese Gleichung giebt $\frac{1}{2} \sqrt{-1} = \log. \text{nat.} \sqrt{-1}$, und also giebt Hr. d'Alenbert hier zu, daß $\log. \text{nat.} \sqrt{-1}$ nicht $= 0$ sey. Was übrigens diese Art Gleichungen eigentlich sagen wollen, werde ich bald ausführlicher zeigen.

§. 21.

Hr. Euler bedient sich, um den scheinbaren Schwierigkeiten in der Lehre von den Logarithmen abzuhelfen, des Satzes: daß jede Größe unzählig viele Logarithmen habe, und bereichert eben hiedurch die Analysis mit einer neuen überaus sinnreichen Theorie. Was die möglichen Größen betrifft, so war es nur nöthig zu beweisen, daß $l + 1$ sowohl, als $l - 1$ unzählig viele Werthe habe, indem überhaupt $l + a = l + 1$ und $l - a = l + l - 1$ seyn muß. Nun ergiebt die Gleichung, welche alle Werthe von $l + 1$ ausdrückt, einen möglichen Werth dieses Logarithmen, nämlich den Werth $= 0$. Die übrigen Werthe sind alle unmöglich. Die Gleichung aber, welche alle Werthe von $l - 1$ ausdrückt, giebt für diesen Logarithmen gar keinen möglichen Werth. Die Gleichung selbst, ist folgende $1 + y : n = \cos \frac{(2\lambda - 1)\pi}{n} + \sqrt{-1} \sin \frac{(2\lambda - 1)\pi}{n}$, worinn π die halbe Peripherie eines Kreises, dessen Halbmesser $= 1$, $y = l - 1$ und $n = \infty$ ist, λ aber alle ganze Zahlen bedeuten kann, selbst die 0 nicht ausgeschlossen. Diese Gleichung nun giebt $y = \pm (2\lambda - 1)\pi \sqrt{-1}$, welcher Werth nie $= 0$ seyn kann, sondern allemal unmöglich ist. Inzwischen macht Hr. d'Alenbert auf der 197 S. der Opuscules dagegen diesen Zweifel. Er meynet, aus jener Gleichung $1 + y : n = \cos \frac{(2\lambda - 1)\pi}{n} + \sqrt{-1} \sin \frac{(2\lambda - 1)\pi}{n}$ folge nicht allein diejenige, welche Hr. Euler daraus geschlossen hat, sondern noch überdem diese Gleichung $y = 0$, oder $l - 1 = 0$. Wenn man nämlich in jener Gleichung $y = 0$, und $n = \infty$ setze, so werde sie identisch, und gebe $1 = 1$. Hr. d'Alenbert hat vermuth-

würthlich so geschlossen, es sey $0:\infty$ unendlich klein, und könnte also weggelassen werden; eben so sey auch $\frac{(2\lambda-1)\pi}{\infty} \sqrt{-1}$ unendlich klein, und falle daher ebenfalls weg: welches denn $1=1$ giebt. Hierauf muß ich aber dieses erwidern. Wenn man aus obgedachter Gleichung den Werth von y herleiten, und mit der Gleichung selbst regelmäßig umgehen will, so muß man erwägen, daß diese Gleichung aus endlichen und unendlich kleinen Theilen bestehe, daß die endlichen Theile einander aufheben, und y in einem unendlich kleinen Theil der Gleichung enthalten sey. Nun ist bekannt, wenn gleich unendlich kleine Größen sonst gegen endliche verschwinden, daß doch in Gleichungen von dieser Art die unendlich kleinen Größen selbst untereinander verglichen werden müssen, und man also alle endliche Größen erstlich wegzuschaffen habe, bevor man aus der Gleichung weiter schließen kann. Man muß in obiger Gleichung zuerst untersuchen, was aus der Voraussetzung $n = \infty$ folgt, bevor man daran denken kann y zu bestimmen. Aber die Voraussetzung $n = \infty$ giebt $1 + y:\infty = 1 + \frac{(2\lambda-1)\pi}{\infty} \sqrt{-1}$. Nun läßt sich der Werth von y nur durch die Vergleichung des Theils $y:\infty$ mit $\frac{(2\lambda-1)\pi}{\infty} \sqrt{-1}$ bestimmen, da 1 auf beyden Seiten durch die Subtraction wegfällt. Sonst kann man beweisen, daß y jeder endlichen Zahl gleich sey. Man setze z. Ex. $y = 3$, so giebt das auch $1 = 1$, wenn man wie Hr. d'Alenbert schließen will: also ist auch $1-1 = 3$, und s. f. Aus eben der Gleichung glaubt Hr. d'Alenbert, noch auf eine andere Art den Werth $y = 0$ herzuleiten. Er schließt so. Man setze $\lambda = n = \infty$, so hat man $1 + y:n = \cos. 2\pi = \sqrt{-1} \sin 2\pi$, oder $1 + y:n = 1$, also $y = 0$. Allein wenn die Gleichung $1 + y:n = 1$ auch richtig aus der Voraussetzung folgte, so würde man doch nichts weiter als $y = 0 = n$ daraus schließen können. Da aber $n = \infty$, so ist $0n$ ein ganz unbestimmter

ter Werth, den man keinesweges so schlechthin $= 0$ setzen kann. Ueberdem gilt die vorige Erinnerung auch hier: denn es wird eigentlich $1 + \frac{\gamma}{\pi} = \cos. (2\pi - \frac{\pi}{\pi}) + \sqrt{-1} \cdot \sin (2\pi - \frac{\pi}{\pi})$. Aber $\sin (2\pi - \frac{\pi}{\pi})$ ist $= -\sin \frac{\pi}{\pi} = -\frac{\pi}{\pi}$, also wird vielmehr $1 + \frac{\gamma}{\pi} = 1 + \frac{\pi}{\pi} \sqrt{-1}$, welches $y = +\pi \sqrt{-1}$ giebt; und dieß ist eben der Werth, der gefunden wird, wenn man $\lambda = 0$ setzt, welches der Natur dieser Formeln völlig gemäß ist. Inzwischen muß ich auch dieses erinnern, daß eigentlich λ nie unendlich groß genommen werden müsse, wie sogleich unten erhellen wird.

§. 22.

Gegen den Satz selbst: daß jede Zahl unzählig viele Logarithmen habe, und gegen den Beweis desselben, womit Herr Euler ihn bestätigt, bringt Hr. d'Alenbert an der angezogenen Stelle weiter keine Zweifel vor. Inzwischen ist er doch nicht so schlechterdings mit dem Hrn. de Forcenex zufrieden, welcher in den *Miscellaneis societatis privatae Taurinensis* der Lehre des Hrn. Euler betritt: er setzt ihm in dem *Supplement au memoire sur les logarithmes des quantités négatives*, auf der 210 und f. S. der *Opuscules Mathematiques* solche Zweifel entgegen, die auch gewissermaßen wider die Theorie des Hrn. Eulers gerichtet sind. Allein ich hoffe, daß ich nicht allein im Stande seyn werde, auch diese Zweifel zu widerlegen, sondern bey dieser Gelegenheit zugleich verschiedene Anmerkungen beizufügen, die dazu dienen können, diese ganze Theorie von der Mannigfaltigkeit der Werthe der Logarithmen in ihr völliges Licht zu setzen. Die Analysis des Hrn. Eulers setzt es außer Zweifel, daß der Satz selbst richtig sey: jede Zahl hat unzählig viele Logarithmen. Hr. von Segner setzt im IV Theil seines vortreflichen *Cursus mathematici* diese Analysis noch vollständiger auseinander, und trägt dadurch zur Aufklärung

M

die

dieser Theorie nicht wenig bey. Inzwischen scheint die Theorie noch in der Absicht unvollständig zu seyn, weil, so viel mir bekannt ist, noch Niemand gewiesen hat, daß die geometrische Construction alle diese unzähligen Logarithmen einer Zahl ebenfalls darstelle, und also die Geometrie auf die Frage: welches ist der Logarithmus einer gegebenen Größe? grade eben so viele Antworten ertheile, als die Analysis. Es scheint mir der Mühe nicht unwerth zu seyn, diese Untersuchung vorzunehmen, nicht allein deswegen, weil sich daraus aufs deutlichste ergibt, woher diese Mannigfaltigkeit ihren Ursprung habe; sondern auch um deswillen, weil sich eben dadurch ein weit größeres Licht über manche andere hiemit verwandte analytische Theorien verbreitet, wovon der Ausspruch des Hrn. Bernoulli (Mem. de l'Acad., de Prusse 1753. p. 148.) welchen auch Hr. Kästner bey einer ähnlichen Gelegenheit einmal anführt, sonst gelten möchte: une Analyse abstraite, qu'on écoute sans aucun examen synthétique de la question proposée, est sujette à nous surprendre plutôt, qu'à nous éclairer. Bevor ich aber die Construction selbst vortrage, werde ich zufoörderst einige wenige die analytische Theorie selbst betreffende Anmerkungen voraufsetzen.

§. 23.

In der ersten Abtheilung dieser Abhandlung war meine Absicht nur, den Satz überhaupt zu beweisen: In den gewöhnlichen Systemen sind die Logarithmen negativer Größen unmöglich, da ich dann zugleich Gelegenheit hatte, beyläufig verschiedene von den Zweifeln, die Hr. d'Alenbert dagegen gemacht hatte, zu beantworten. Aber nun kann man weiter fragen: Läßt sich denn der Logarithme einer negativen Zahl gar nicht durch eine analytische Formel ausdrücken? Man muß mit Ja antworten, und die Formel die man sucht, läßt sich

Ohne alle Schwierigkeit so heraus bringen. Es sey e die Basis der natürlichen Logarithmen, und man setze $-a = p + q \sqrt{-1}$, so muß $-a = e^{p+q\sqrt{-1}}$ seyn. Man theile beyde Verhältnisse $e:1$ und $-a:1$ oder $e^{p+q\sqrt{-1}}:1$ in m gleiche Theile, und setze der Kürze wegen $p+q\sqrt{-1} = f$, so erhält man für den m ten Theil eines jeden dieser Verhältnisse folgende $e^{\frac{f}{m}}:1$ und $e^{\frac{f}{m}}:1$. Es werde $m = \infty$, so ist $e^{\frac{f}{m}}:1 = 1 + \frac{f}{m}:1$ (1 Abtheil. S. 32.), also $e^{\frac{f}{m}}:1 = 1 + \frac{f}{m}:1$, und $e^f = (1 + \frac{f}{m})^m = -a$. Aus dieser Gleichung muß nun f gesucht werden. Sie giebt $1 + \frac{f}{m} = (-a)^{\frac{1}{m}}$ und also ist die Frage, was $(-a)^{\frac{1}{m}}$ bedeute? Es sey m eine sehr große Zahl, aber noch nicht in der Schärfe $= \infty$, so ist kein Zweifel, daß $(-a)^{\frac{1}{m}}$ nicht sollte unmöglich seyn, wenn m eine grade Zahl ist. Eigentlich nämlich hat $(-a)^{\frac{1}{m}}$ so viele Werthe, als m Einheiten enthält, diese sind aber gewiß alle unmöglich, wenn m gerade ist. Wäre m ungerade, so würde unter allen diesen Werthen einer möglich und negativ seyn. Aber dieser mögliche Werth, welchen $(-a)^{\frac{1}{m}}$ haben könnte, wenn m ungerade wäre, kann hier gar nicht gebraucht werden. Um alle die übrigen Werthe auf einmal zu übersehen, muß man bekanntermaßen die Zahl $-a$ mit der allgemeinen Form $\alpha + \beta \sqrt{-1}$ oder $c(\cos\phi + \sin\phi \sqrt{-1})$ vergleichen, welche jede Zahl, sie mag möglich oder unmöglich seyn, ausdrücken kann, wenn $c = \sqrt{(\alpha\alpha + \beta\beta)}$, $\sin\phi = \frac{\beta}{\sqrt{(\alpha\alpha + \beta\beta)}}$ und $\cos\phi = \frac{\alpha}{\sqrt{(\alpha\alpha + \beta\beta)}}$, also $\alpha = c \cos\phi$ und $\beta = c \sin\phi$ ist. Setzt man nun $-a = c(\cos\phi + \sin\phi \sqrt{-1})$ so wird $(-a)^{\frac{1}{m}} = c^{\frac{1}{m}} (\cos\frac{\phi}{m} + \sin\frac{\phi}{m} \times \sqrt{-1})$. Nun ist im gegenwärtigen Fall $\alpha = -a$, und $\beta = 0$, also $\cos\phi = -1$, $\sin\phi = 0$, und $c = a$. Diefemnach $\phi = (2\lambda - 1)\pi$, und $(-a)^{\frac{1}{m}} = 1 + \frac{f}{m} = a^{\frac{1}{m}} \times (\cos\frac{(2\lambda - 1)\pi}{m} + \sqrt{-1} \sin\frac{(2\lambda - 1)\pi}{m})$. Hiebey ist nun

vor allen Dingen dieses zu merken, daß zwar λ alle ganze Zahlen 0, 1, 2, 3 und s. f. nach der Reihe bedeuten könne, aber nie eine so große Zahl, welche gegen m ein endliches Verhältniß hat. Wenn man alle Wurzeln haben wollte, so müßte man freylich fortgehen, bis $2\lambda - 1 = m$, oder $\lambda = \frac{m+1}{2}$ würde. Wäre nun m eine ungrade Zahl, so würde für $\lambda = \frac{m+1}{2}$, heraus kommen $1 + \frac{f}{m} = a^{1:m} \times -1$, welches nicht angehet, und der Voraussetzung zuwider ist; (denn $a^{1:m}$ ist $= 1 + 1:m$, und hat hier keinen andern Werth, vermöge der Natur der Formel), diese mögliche negative Wurzel fällt also ganz weg. Ist m grade, so kann ohnehin keine einzige Wurzel möglich seyn. Aber unter allen diesen unmöglichen Wurzeln, sind nur diejenigen um ein unmögliches Element von 1 unterschieden, die aus der Formel ihren Ursprung haben, so lange $\frac{2\lambda - 1}{m}$ unendlich klein, und also $\cos \frac{(2\lambda - 1)\pi}{m} = 1$ und $\sin \frac{2\lambda - 1\pi}{m} = \frac{(2\lambda - 1)\pi}{m}$ ist, und diese können nur gebraucht werden. In dieser Voraussetzung also: daß λ gegen m kein endliches Verhältniß bekomme, wird $1 + \frac{f}{m} = a^{1:m} (1 + \frac{(2\lambda - 1)\pi}{m} \times \sqrt{-1})$. Es sey der natürliche Logarithme von $a = 1$, so ist $a = e^{\frac{1}{m}}$, und $a^{1:m} = e^{1:m} = (1 + \frac{1}{m})^{\frac{1}{m}} = 1 + \frac{1}{m}$, also $1 + \frac{f}{m} = (1 + \frac{1}{m}) (1 + \frac{(2\lambda - 1)\pi}{m} \sqrt{-1}) = 1 + \frac{1}{m} + \frac{(2\lambda - 1)\pi \sqrt{-1}}{m} + \frac{1(2\lambda - 1)\pi}{mm} \sqrt{-1}$. Hieraus folgt $\frac{f}{m} = \frac{1}{m} + \frac{(2\lambda - 1)\pi \sqrt{-1}}{m} + \frac{1(2\lambda - 1)\pi \sqrt{-1}}{mm}$, und $f = 1 + (2\lambda - 1)\pi \sqrt{-1}$.

§. 24.

In diesen Formeln bedeutet $a^{i:m}$ die positive mögliche Wurzel der Ordnung m von a , keine andere, obgleich $a^{i:m}$ für sich ebenfalls m verschiedene Werthe hat. Diese Wurzel, welche hier allein verstanden werden muß, ist $1 + \frac{i}{m}$, wenn $a = e^i$ und $e^{i:m} = 1 + \frac{i}{m}$ ist. Weil man nun bey der gewöhnlichen Berechnung der Logarithmen positiver Größen keinen andern, als diesen einzigen möglichen Werth von $e^{i:m}$ und $a^{i:m}$ in Betrachtung zieht, so erhält man auch nur einen einzigen Werth für $l+a$. Man setzt nämlich alle mögliche positive Verhältnisse aus dem Elementarverhältniß $1 + \frac{i}{m} : 1$ nach einem möglichen Exponenten zusammen. Das Elementarverhältniß muß positiv seyn, wofern alle mögliche Zahlen mögliche Logarithmen haben sollen. (I Abtheil. S. 30). Aber aus eben dem positiven Elementarverhältniß lassen sich die positiven Verhältnisse, auch nach einem unmöglichen Exponenten, zusammen setzen. Es folgt also nicht, wenn das Elementarverhältniß positiv ist, daß die positiven Verhältnisse keine andere als mögliche Logarithmen haben sollten. Denn man nehme nun an, es sey der allgemeine Ausdruck des Logarithmen eines positiven Verhältnisses dieser: $p+q\sqrt{-1}$, so daß $l+a = p+q\sqrt{-1}$ ist, und es wird $a = e^{p+q\sqrt{-1}}$ seyn müssen. Der Kürze wegen sey auch hier $p+q\sqrt{-1} = f$, so hat man $(+a)^{i:m} = e^{if} = (1 + \frac{i}{m})^f = 1 + \frac{f}{m}$, wo $1 + \frac{i}{m}$ die positive mögliche Wurzel der Ordnung m von e ist. Wenn man nun $+a = \alpha + \beta\sqrt{-1} = c(\cos\Phi + \sqrt{-1} \sin\Phi)$ setzt, so erhält man $+a = \alpha$, $\Phi = 0$, also $\sin\Phi = 0$, $\cos\Phi = +1$, $c = a$, $\Phi = 2\lambda\pi$, und $a^{i:m} (\cos \frac{2\lambda\pi}{m} + \sqrt{-1} \sin \frac{2\lambda\pi}{m})$. Es sey der positive mögliche Werth von $a^{i:m} = 1 + \frac{i}{m}$, so wird $a^{i:m} = (1 + \frac{i}{m}) (\cos \frac{2\lambda\pi}{m} + \sqrt{-1} \sin \frac{2\lambda\pi}{m}) = 1 + \frac{f}{m}$, wo

statt λ wiederum alle ganze Zahlen 0, 1, 2, 3, u. s. w. gesetzt werden können. Man würde alsdann allererst alle diese Wurzeln haben, wenn man bis auf $\lambda = \frac{1}{2} m$ gekommen wäre. Aber dies würde die zweyte mögliche Wurzel $-(1 + \frac{1}{m})$ geben, welche schlechthin ausgeschlossen wird. Ueberdem können nur alle diejenigen Wurzeln, welche von 1 um ein unmögliches Element unterschieden sind, der Gleichung ein Genüge thun. Also darf man nur diejenigen nehmen, welche die Formel giebt, so lang λ gegen m kein endliches Verhältniß hat. Man darf also λ nicht unendlich groß nehmen, und in dieser Voraussetzung wird $1 + \frac{f}{m} = (1 + \frac{1}{m}) (1 + \frac{2\lambda\pi}{m} \sqrt{-1}) = 1 + \frac{1}{m} + \frac{2\lambda\pi}{m} \sqrt{-1} + \frac{1 \cdot 2\lambda\pi \cdot \sqrt{-1}}{m m}$. Dies giebt $\frac{f}{m} = \frac{1}{m} + \frac{2\lambda\pi\sqrt{-1}}{m} \sqrt{-1} + \frac{1 \cdot 2\lambda\pi\sqrt{-1}}{m \cdot m}$, und $f = 1 + 2\lambda\pi\sqrt{-1}$. Vermöge dieser Analysis wird also dasjenige bestätigt, was ich im 21 S. gegen den Hrn. d'Alenbert erinnert habe, daß nämlich eigentlich λ nie unendlich groß genommen werden müsse. Daß aber des Hrn. d'Alenberts Voraussetzung einen richtigen Werth von y gab, wenn man mit der Gleichung gehörig umgieng, rührte daher, weil allemal, wenn man bis $\lambda = m$ gekommen ist, die Reihe der Wurzeln wieder von neuem anfängt.

§. 25.

Auf die unmöglichen Größen, werde ich die Analysis nicht anwenden, da sie sowohl von Hr. Euler, als auch von Hrn. von Segner vollständig genug ausgeführt, und die Anwendung leicht zu machen ist. Hier kam es mir nur darauf an, es völlig evident zu machen, daß nicht alle Wurzeln, welche die Formel überhaupt geben kann, sondern nur diejenigen genommen werden müssen, welche von 1 um ein unmögliches Element unterschieden sind. Ich setze deswegen nur noch diese Anmerkung hinzu. Wenn

$a = e$

$m = e$ ist, so ist $k = 1$, also wird $e^{1:m} = (1 + \frac{2\lambda\pi}{m}) \sqrt{-1} = 1$

$+ \frac{2\lambda\pi}{m} \sqrt{-1} = 1 + \frac{2\lambda\pi}{m} \sqrt{-1}$ und es enthält die For-

mul $1 + \frac{2\lambda\pi}{m} \sqrt{-1} : 1$ alle Werthe, die das Elementarver-

hältniß haben kann, wenn ein positives Endliches daraus zusam-

men gesetzt werden soll. Auf eben die Art findet man aus dem

S. 23. $1 + \frac{2\lambda\pi}{m} (1 + (2\lambda - 1)\pi \sqrt{-1}) : 1$ für den Ausdruck des Ele-

mentarverhältnisses, daraus sich alle negative Verhältnisse zusam-

men setzen lassen. Jenes Verhältniß ist $= (1 + \frac{2\lambda\pi}{m})^{1 + 2\lambda\pi\sqrt{-1}}$,

und dieses $= (1 + \frac{2\lambda\pi}{m})^{1 + (2\lambda - 1)\pi\sqrt{-1}} : 1$. Beide Verhältnisse

kann man als solche ansehen, die das gemeinschaftliche Maas $1 +$

$\frac{2\lambda\pi}{m} : 1$ haben, obgleich letzteres gar nicht anders, als nach einem

unmöglichen Exponenten daraus zusammen gesetzt werden kann.

Also ist das Verhältniß $1 + \frac{2\lambda\pi}{m} : 1$ das gemeinschaftliche Maas aller

möglichen, sowohl positiven, als negativen Verhältnisse. Man

kann aber jedes positive Verhältniß sowohl, als auch jedes nega-

tive, auf unzählig viele verschiedene Arten daraus zusammen set-

zen, wenn die unmöglichen indices multiplicativ nicht ausge-

schlossen werden: und dieß ist der Ursprung der mannigfaltigen

Werthe, welche die Logarithmen einer und eben derselben Zahl,

in einem und eben demselben System haben können. Das Sys-

tem bleibt dasselbe so lange $1(1 + \frac{2\lambda\pi}{m})^n = n:m$ bleibt, oder, wenn

man $\frac{n}{m} = z$ setzt, so lange $1(1 + \frac{2\lambda\pi}{m})^n = z$ bleibt. Aber nun

wird auch $1(1 + \frac{2\lambda\pi}{m})^n (\cos\phi + \sqrt{-1} \sin\phi) = \frac{n(\cos\phi + \sqrt{-1} \sin\phi)}{m}$.

Wenn also nunmehr $\frac{n(\cos\phi + \sqrt{-1} \sin\phi)}{m} = f$ gesetzt wird, so er-

hält man $n(\cos\phi + \sqrt{-1} \sin\phi) = mf$ und $(1 + \frac{2\lambda\pi}{m})^n (\cos\phi \pm \sqrt{-1} \sin\phi)$

$= (1 + \frac{2\lambda\pi}{m})^n f = (1 + \frac{f}{m})^n$, und $1(1 + \frac{f}{m})^n = f$. Aber $(1 + \frac{f}{m})^n$

kann

Kann jede gegebene Zahl bedeuten, und es kann f noch unzählige Werthe haben. Also gehören alle diese mannigfaltigen Werthe von f dennoch zu einerley System, dessen Modulus = 1 ist. Nun mag x bedeuten, was es wolle, so kann man $x = (1 + \frac{f}{m})^m$ setzen, das giebt $x^{1/m} = 1 + \frac{f}{m}$, und $f = mx^{1/m} - m = lx$, wo also unter allen möglichen Werthen von $x^{1/m}$ nur diejenigen zu nehmen sind, die von der 1 um ein mögliches oder unmögliches Element unterschieden sind, nachdem f möglich oder unmöglich ist. Denn die übrigen können mit der Voraussetzung nicht bestehen, daß $1 + \frac{f}{m}$ das gemeinschaftliche Maas aller Verhältnisse seyn soll. Und hiedurch wird die völlige Richtigkeit der Analysis des Hrn. Eulers erwiesen, wenn er in seinen Gleichungen statt x keine andere, als endliche Zahlen setzt.

§. 26.

Nunmehr sey die gleichseitige Hyperbel gewöhnlicher maßen zwischen ihren Asymptoten, TV, XY, verzeichnet, und die halbe Zwergaxe CA, welche der halben conjugirten Aye CE gleich ist, sey = 1 genommen. Ist nun MP = y eine rechtwinklichte Ordinate, der auf der Zwergaxe die Abscisse CP = x zugehört; so hat man für die Hyperbel die Gleichung $y = \pm \sqrt{(xx-1)}$. Man weiß, daß beyde Werthe nur so lange möglich sind, als $+x > +1$ und $-x > -1$ genommen wird. Inzwischen nehme man $CQ < 1$, so wird $y = \pm \sqrt{(CQ^2-1)} = \pm \sqrt{(1-CQ^2)} \sqrt{-1}$. Man mache die Ordinate QG = $+\sqrt{(1-CQ^2)}$ und QH = $-\sqrt{(1-CQ^2)}$, so wird die der Abscisse $x = CQ$ zugehörige Ordinate $y = \pm QG \sqrt{-1}$ und $\mp QG = \frac{y}{\sqrt{-1}} = -y \sqrt{-1}$. Diesemnach ist QG eine unmögliche Ordinate der Hyperbel in eben dem Verstande, in welchem CE die unmögliche halbe conjugirte Aye der Hyperbel heißt. Es wird nämlich $y = \pm \sqrt{-1}$ für $x = 0$, oder $y = \pm 1, \sqrt{-1}$. Nimmt man

man nun $CE = CF = 1$, so wird $y = + \sqrt{CE^2 - 1}$, und $+ \sqrt{CE^2 - 1} = \frac{z}{\sqrt{1-x^2}} = -y \sqrt{-1}$. Auf eben die Art kann man für alle x , die zwischen den Grenzen $+1$ und -1 fallen, die zugehörigen Ordinaten zeichnen, welche zwar an sich mögliche Größen sind, aber deswegen hier als unmögliche Größen in der Rechnung vorkommen, weil sie Ordinaten der Hyperbel seyn sollen, und es doch nicht sind. Man setze $z = + \sqrt{(1-xx)}$, so wird für die Hyperbel $y = z \sqrt{-1}$, aber $z = + \sqrt{(1-xx)}$ ist eine Gleichung für den Birkel, der aus dem Mittelpunct C mit dem Halbmesser $CA = 1$ beschrieben werden kann. Alle Ordinaten dieses Birkels sind unmögliche Ordinaten der Hyperbel, weil $z = \frac{y}{\sqrt{-1}} = + y \sqrt{-1}$ ist. Aber auch umgekehrt, alle Ordinaten der Hyperbel sind unmögliche Ordinaten des Birkels, weil $y = z \sqrt{-1}$ ist. Hieraus folgt, daß der Birkel ein unmögliches Stück der Hyperbel sey, so wie die Hyperbel ein unmögliches Stück des Birkels ist. Der Birkel hängt mit der Hyperbel in zweyen Puncten A und B zusammen. Deswegen giebt es Bogen, die in der Hyperbel den einen Endpunct z. E. M, und im Birkel den andern Endpunct z. E. G haben. Alle Bogen von dieser Art können sowohl unmögliche Bogen des Birkels, als auch unmögliche Bogen der Hyperbel heißen. Beide Linien haben bey A und B eine gemeinschaftliche Tangente, und formiren bey diesen Puncten zwey entgegengesetzte Spitzen MAG, NAH, ingleichen MBF, ABE. Weil überdem alle die Bogen, welche in A sowohl, als B zusammen stoßen, durch eine gemeinschaftliche Gleichung ausgedrückt werden, so ist jeder von den vier Bogen, die in A oder B zusammen stoßen, die Fortsetzung eines jeden der drey übrigen. Zwischen jeden zweyen Puncten also, davon der eine in der Hyperbel, der andre im Birkel liegt, fallen unzählig viele verschiedene Bogen. So fallen zwischen M und G folgende:

⌘

MAG,

Von den Logarithmen

MAG, MAGEBFHAG, und überhaupt $MAG + 2\lambda x$ ferner auch diese

MAHFBEG, und überhaupt $MAHFBEG + 2\lambda x$, wo λ und x die vorher schon gebrauchte Bedeutung haben. Wenn nun der Ausdruck Arc. Absc. x den Bogen bedeutet, welcher in A anfängt, und da aufhört, wo die zu x gehörige Ordinate PM, oder PN die Hyperbel trifft; so bezeichnet dieser Ausdruck unzählig viele verschiedene Bogen, nämlich alle folgende.

AM, AEBFAM, AEBFAEBFAM u. s. w. ingleichen AM, AFBEAM, AFBEAFBEAM, u. s. w.

Wenn die Bogen, so sich von A durch E erstrecken, mit + bezeichnet werden, so muß man diejenigen, so sich von A durch F erstrecken mit — bezeichnen. Also gehören dahin alle Bogen, welche der Ausdruck $+ \lambda AEBFA + AM$ bezeichnet, wenn λ alle ganze Zahlen, 0, 1, 2, 3, u. s. w. andeutet. Wenn demnach der Ausdruck Sect. Absc. x den Ausschnitt bedeutet, welchen der jeder Abscisse x zugehörige Bogen der Hyperbel einschließt, so bezeichnet eben dieser Ausdruck unzählig viele verschiedene Ausschnitte, die alle zwischen CA, CM, und den von A bis M fortgehenden Bogen enthalten sind.

§. 27.

Man weiß aus den bekannten Eigenschaften der Hyperbel, daß D. Sect. $ACM = \frac{dx}{2\sqrt{(xx-1)}} = \frac{dx}{2\sqrt{(1-xx)}\sqrt{-1}}$ sey. Aber dies ist nicht allein ein Differential des Ausschnitts, dem der Bogen AM zugehört, sondern eines jeden andern, dem einer von den übrigen Bogen zugehört, die sich von A bis M erstrecken. Demnach ist eigentlich D. Sect. Absc. $x = \frac{dx}{2\sqrt{(xx-1)}} = \frac{dx}{2\sqrt{(1-xx)}\sqrt{-1}}$,
und

und durch die Integration erhält man Sect. Abfc. $x = \frac{1}{2} l(x + \sqrt{xx-1}) = \sqrt{-1} \times \frac{1}{2} \text{Arc. cof}x = \sqrt{-1}$. Sect. cof x , in der Voraussetzung nämlich, daß dieser Ausschnitt = 0 sey, wenn $x = 1$, wie denn dieß auch wirklich einer von den Werthen dieses Ausschnitts ist, für $x = 0$. Frägt man also, welches der natürliche Logarithme von $x + \sqrt{xx-1}$ sey, so frägt man in der That nach etwas, daß auf unzählig viele verschiedene Arten beantwortet werden kann. So lange x kleiner als 1 ist, wird Sect. cof x zwar für sich eine mögliche Größe, weil aber dieser Ausschnitt hier als ein Ausschnitt der Hyperbel angesehen wird; so ist er unmöglich. Für $x = 1$ ist dieser Ausschnitt = $+\lambda\pi\sqrt{-1}$. Der natürliche Logarithme von $x + \sqrt{xx-1}$ ist vermöge der Formel doppelt so groß, als dieser Ausschnitt, also erhält man $l + 1 = +2\lambda\pi\sqrt{-1}$. In der That drückt auch dieses alle hyperbolische Sektoren aus, deren Bogen in A anfangen und wieder aufhören, Sie sind

AEBFA, 2 AEBFA, 3 AEBFA, u. s. w. oder
AFBEA, 2 AFBEA, 3 AFBEA, u. s. w.

Wenn $x > 1$ genommen wird, so hat man $l(x + \sqrt{xx-1}) = 2 \text{Sect. Abfc. } x$, das ist, $l(x + \sqrt{xx-1})$, hat folgende Werthe. 2ACM ; $2 \text{ACM} + 2 \text{Sect. AEBFA}$; $2 \text{ACM} + 4 \text{Sect. AEBFA}$; u. s. w. oder 2ACM ; $2 \text{ACM} + 2\pi\sqrt{-1}$; $2 \text{ACM} + 4\pi\sqrt{-1}$; u. s. w. also überhaupt $l(x + \sqrt{xx-1}) = 2 \text{ACM} + 2\lambda\pi\sqrt{-1}$, welches mit der Analysis, völig übereinstimmt. Es kann nun $x + \sqrt{xx-1}$ eine jede positive mögliche Zahl, die > 1 ist, ausbedeuten, und man kann x allemal so nehmen, daß $x + \sqrt{xx-1}$ einer Zahl von dieser Art gleich wird. Soll $x + \sqrt{xx-1} = 1 + A$ seyn, so wird $\sqrt{xx-1} = 1 + A - x$. Es ist offenbar, daß dieß allemal eine einfache Gleichung werde: denn wenn man qua-

N 2

drirt,

tritt, so erhält man $xx-1 = (1+A)^2 - 2x(1+A) + xx$; was ~~ist~~
 nothwendig allemal heraus fällt; so daß $x = \frac{(1+A)^2 + 1}{2(1+A)} = 1 + \frac{AA}{2(1+A)}$,
 und folglich allemal größer als 1 wird. Der Ausdruck 2 Sect.
 $\text{col. } x\sqrt{-1}$ bezeichnet nun noch immer ebenfalls den $l(x + \sqrt{(xx-1)})$,
 oder wie man es auch ausdrücken kann, den $l(x + \sqrt{(1-xx)})$
 $\sqrt{-1}$. Nun muß man sich aber durch die Zeichen $\sqrt{-1}$ nicht ver-
 führen lassen, hier eine andere Unmöglichkeit zu suchen, als wirk-
 lich da ist. Da $x > 1$ ist, so ist $\sqrt{(1-xx)} \sqrt{-1}$ eine mögliche
 Größe. Der hyperbolische Ausschnitt, den man sucht, ist wirk-
 lich ein unmöglicher Zirkelausschnitt, weil man aber keinen Zirkel-
 ausschnitt sucht, sondern den Hyperbolischen, so ist in dem Aus-
 druck 2 Sect. $\text{col. } x\sqrt{-1}$ die Unmöglichkeit auch nur scheinbar.
 Die Zeichen Sect. Absc. x , und Sect. $\text{col. } x\sqrt{-1}$ sind nun equi-
 pollent, denn eigentlich ist jetzt der Zirkelausschnitt unmöglich, und
 Sect. $\text{col. } x = -\text{Sect. Absc. } x\sqrt{-1}$. Wenn man dieß in dem
 Ausdruck Sect. $\text{col. } x\sqrt{-1}$ substituirt, so hat man Sect. Absc. x .
 Die möglichen Logarithmen sind also mögliche Ausschnitte der
 Hyperbel, diese aber sind zugleich unmögliche Ausschnitte des Zir-
 kels, dessen Durchmesser mit der Axe der Hyperbel etwelen ist.
 Von einer andern Unmöglichkeit ist hier gar die Rede nicht. Uebri-
 gens ist hiebey noch anzumerken, daß der Ausdruck $\sqrt{(xx-1)}$ sei-
 ner Natur nach zweydeutig sey, man kann ihn also auch negativ
 nehmen, und so hat man überhaupt 2 Sect. Absc. $x = l(x + \sqrt{(xx-1)})$.
 Es ist nämlich vermöge der bekannten Eigenschaften
 der Hyperbel $\frac{x + \sqrt{(xx-1)}}{1} = \frac{1}{x - \sqrt{(xx-1)}}$, also $l(x - \sqrt{(xx-1)})$
 $= -l(x + \sqrt{(xx-1)})$. Weil nun der Ausschnitt $ACN = -ACM$,
 so wird $ACN = -l(x + \sqrt{(xx-1)}) = l(x - \sqrt{(xx-1)})$. Wenn
 man also in dem allgemeinen Ausdruck 2 Sect. Absc. $x = l(x + \sqrt{(xx-1)})$
 das untere Zeichen braucht, so muß allemal der Ausschnitt

der

bestanden werden, dessen Bogen sich von A bis N erstreckt. Aber solcher Auschnitte giebt es wiederum unzählige, und also findet man für den Logarithmen eines jeden Bruchs folgende: 2 ACN ; $2 \text{ ACN} + \text{Sect. } 2 \text{ AEBFA}$; $2 \text{ ACN} + 4 \text{ Sect. AEBFA}$; u. s. w. oder 2 ACN ; $2 \text{ ACN} + 2\pi\sqrt{-1}$; $2 \text{ ACN} + 4\pi\sqrt{-1}$ u. s. w. also überhaupt $(x + \sqrt{(xx-1)}) = 2 \text{ ACN} + 2\lambda\pi\sqrt{-1} = -2 \text{ ACM} + 2\lambda\pi\sqrt{-1}$. Es läßt sich auch hier allemal so nehmen, daß $x + \sqrt{(xx-1)}$ jeden gegebenen eigentlichen Bruch ausdrückt, wovon man sich eben so, wie vorher, überzeugen kann.

§. 28.

Die bisherige Bezeichnung, giebt also die Logarithmen aller positiven Zahlen von $+\infty$ bis zur 0. Wird nun $x < 1$, so wird $x + \sqrt{(xx-1)}$ eine unmögliche Zahl. Man kann sie jetzt am bequemsten auf diese Art ausdrücken: $x + \sqrt{(1-xx)}\sqrt{-1}$. Es sey $x = \text{CQ}$, so ist $\text{QG} = \sqrt{(1-xx)}$ eine unmögliche Ordinate der Hyperbel, aber eine mögliche Ordinate des Kreises, und wenn man den Bogen $\text{AG} = \rho$ setzt, so ist $x = \text{cos } \rho$ und $\sqrt{(1-xx)} = \text{sin } \rho$. Braucht man diese Ausdrücke, so wird $2 \text{ Sect. Absc. } x = 1(\text{cos } \rho + \text{sin } \rho \sqrt{-1})$. Die Größe $\text{cos } \rho + \text{sin } \rho \sqrt{-1}$ ist unmöglich, und sie hat unzählige Logarithmen, die ebenfalls insgesamt unmöglich sind. Jeder Auschnitt nämlich, der zwischen CA, CG, und dem von A nach G sich erstreckenden Bogen fällt, doppelt genommen, ist ihr natürlicher Logarithme. Diese Bogen sind aber

AG ; $\text{AG} + \text{GBFAG}$; $\text{AG} + 2 \text{ GBFAG}$, u. s. w. oder auch AFBG ; $\text{AFBG} + \text{GAFBG}$; $\text{AFBG} + 2 \text{ GAFBG}$, u. s. f.

Also sind auch obiger Auschnitte unzählige, welche die Formel $\frac{1}{2}\rho\sqrt{-1} + \lambda\pi\sqrt{-1}$ überhaupt ausdrückt; daher erhält man $(\text{cos } \rho$

$\mathfrak{N} 3$

$+ \text{sin } \rho$

$+ \sin \rho \sqrt{-1} = \rho \sqrt{-1} + 2\lambda \pi \sqrt{-1}$ hat $\sin \rho \sqrt{-1}$. Das Gleiche
 — vor sich, so ist auch ρ negativ, und man muß die entgegenge-
 setzten Ausschritte nehmen, deren Bogen sich von A nach H er-
 strecken, und man erhält $1(\cos \rho - \sin \rho \sqrt{-1}) = -\rho \sqrt{-1} + 2\lambda \pi$
 $\sqrt{-1}$. Wird $x = a$, so fällt G in E und H in F, und es wird
 $1 + \sqrt{-1} = +(\frac{1}{2}\pi \sqrt{-1} + 2\lambda \pi \sqrt{-1})$. — Weit man auch $\lambda = 0$
 nehmen kann, so ist dieß die bernoullische Regel $1 \sqrt{-1} = \frac{1}{2}\pi$
 $\sqrt{-1}$, oder $\frac{1 \sqrt{-1}}{\sqrt{-1}} = \frac{1}{2}\pi$, und es erhellet, daß $1 \sqrt{-1}$ hier kein
 andrer, als der natürliche Logarithme von $\sqrt{-1}$ seyn könne. Für
 negative x bleibt die Bezeichnung eben so, aber nur so lange,
 als $-x < -1$ ist. Es wird nunmehr $\rho > 90^\circ$, da dann noch $\sin \rho$
 entweder positiv oder negativ seyn kann, obgleich $\cos \rho$ nun nega-
 tiv ist. Um nun hieraus abzunehmen, wie der Logarithme einer
 jeden unmöglichen Zahl sich geometrisch verzeichnen lasse, darf
 man nur bemerken, daß sie allemal unter der Form $a + b \sqrt{-1}$,
 begriffen seyn werde. Demnach nehme man ρ so, daß $\tan \rho = \frac{b}{a}$
 wird, so hat man $\sin \rho = \frac{b}{\sqrt{(aa+bb)}}$, $\cos \rho = \frac{a}{\sqrt{(aa+bb)}}$ und $a + b \sqrt{-1}$
 $= (\cos \rho + \sin \rho \sqrt{-1}) \sqrt{(aa+bb)}$. Nun nehme man $\Delta CM = \sqrt{(aa+bb)}$,
 und $CQ = \frac{a}{\sqrt{(aa+bb)}}$, da denn $QG = \frac{b}{\sqrt{(aa+bb)}}$ wird, (man müßte
 QH nehmen, wenn b negativ wäre) so sind alle Ausschritte, de-
 ren Bogen sich von M nach G, oder auch von M nach H erstrecken,
 diejenigen, welche man sucht. Die hieher gehörigen Bogen sind
 MAG; MAG + GBFAG; MAG + 2 GBFAG, und s. f. in gleichen
 MAFBG; MAFBG + GAFBG; MAFBG + 2 GAFBG, und s. m.
 welches alles den eulischen Formeln völlig gemäß ist.

§. 29.

Es werde nun $x = -1 = CB$, so ist $x + \sqrt{(xx-1)} = -1$,
 $\alpha = 180^\circ$, und der Bogen, welche zwischen A und B fallen, sind
 keine andere, als AEB; AEB + BFAEB; AEB + 2 BFAEB, u. f. f.
 oder auch AFB; AFB + BEAFB; AFB + 2 BEAFB, u. f. f. daraus
 folgt, daß die Ausschnitte, denen diese Bogen zugehören, dop-
 pelt genommen, die natürlichen Logarithmen von -1 sind. Unter
 diesen ist gewiß keiner $= 0$, sondern sie sind alle in der Formel
 begriffen $l(-1) = \pm (2\lambda + 1)\pi \sqrt{-1}$, und ich fürchte nicht, daß die-
 se Bezeichnung einer Unrichtigkeit beschuldigt werden könne.
 Wird $-x > -1$ so wird $-x + \sqrt{(xx-1)}$ eine negative Zahl, und
 auch hier stimmt die Bezeichnung mit der Analyse völlig überein.
 Es sey $x = -Cp$, und $+ \sqrt{(xx-1)} = pm$, so ist $l(-x + \sqrt{(xx-1)})$
 der doppelte Ausschnitt, zwischen CA, Cn und dem Bogen, wel-
 cher sich von A bis n erstreckt: dahin gehöret nun die Bogen AEBn;
 AEBFAEBn, u. f. f. ingleichen AFBn, AFBEAFBn, u. f. f. dem-
 nach wird $l(-x + \sqrt{(xx-1)}) = \pm (2\lambda + 1)\pi \sqrt{-1} + 2 BCn$. Aber
 es ist $Bn = ACN = \frac{1}{2} l(+x - \sqrt{(xx-1)})$ wenn hier der mögliche
 Logarithme allein verstanden wird. Also hat man $l(-x + \sqrt{(xx-1)}) = l(+x - \sqrt{(xx-1)}) + (2\lambda + 1)\pi \sqrt{-1}$. Für eben die
 Abscisse $x = -Cp$ sey $pm = -\sqrt{(xx-1)}$, so ist $l(-x - \sqrt{(xx-1)})$
 der doppelte Ausschnitt zwischen CA, Cm, und dem Bogen, der
 sich von A bis m erstreckt. Aber solcher Bogen giebt es wiederum
 folgende: AEBm; AEBFAEBm, u. f. f. ingleichen AFBm; AFBE
 AFBm, u. f. f. diemnach wird $l(-x - \sqrt{(xx-1)}) = \pm (2\lambda + 1)\pi \sqrt{-1} + 2 BEm$. Da nun wiederum $BCm = ACM = \frac{1}{2} l(x + \sqrt{(xx-1)})$,
 so erhält man $l(-x - \sqrt{(xx-1)}) = l(x + \sqrt{(xx-1)}) + (2\lambda + 1)\pi \sqrt{-1}$. Die Geometrie ist also der leibnizischen Lehre,
 daß die Logarithmen negativer Größen unmöglich seyn, so wenig

zur

entgegen, daß sie vielmehr dieselbe völlig bestätigt. Und wie die bisher vorgetragenen geometrischen Zeichnungen aufs genaueste für jede Zahl alle diejenigen unzähligen Logarithmen ergeben, welche derselben vermöge der eulerschen Analysis zugehören; so ist dieß ein vorzügliches Beispiel davon, wie genau die geometrische Zeichnung mit der Analysis übereinstimme, daferne nur die Zeichnung der analytischen Formel genau angemessen ist, und sie völlig erschöpft. So erschöpft dasjenige die Formel $x + \sqrt{xx-1}$ bey weitem nicht, was Hr. d'Alenbert auf der 215 und 216 S. der Opuscules davon saget: und wenn Hr. d'Alenbert behauptet, daß die hyperbolischen Ausschnitte, wenn $-x > -1$ genommen wird, wieder möglich werden, so muß ich dieß schlechterdings läugnen, es sey denn, daß man sie von B an rechnet, und also für $x = -1$ wieder $= 0$ setzt; aber dann sind sie die Logarithmen von $\frac{-x + \sqrt{xx-1}}{-1} = +x + \sqrt{xx-1}$, und keinesweges die Logarithmen von $-x + \sqrt{xx-1}$.

§. 30.

Man kann die Gleichung Sect. Absc. $x = \sqrt{x + \sqrt{xx-1}}$ überhaupt so ausdrücken $\rho \sqrt{-1} = 1(\cos \rho + \sin \rho \sqrt{-1})$, dann wird $\cos \rho$ unmöglich als Abscisse des Kreises, aber eine mögliche Abscisse der Hyperbel, wenn $\cos \rho > +1$ genommen wird. Zugleich wird $\sin \rho$ sowohl, als der Ausschnitt ρ selbst unmöglich, aber $\sin \rho \sqrt{-1}$ wird eine mögliche Ordinate und $\rho \sqrt{-1}$ ein möglicher Ausschnitt der Hyperbel. Diese Gleichung braucht Herr Foucener. Allein Hr. d'Alenbert ist damit auf der 217 u. f. Seite gar nicht zufrieden. Inzwischen fallen nunmehr die Zweifel, so er dagegen macht, alle von selbst weg. Sie sind durch die vorhergehende Zeichnung alle beantwortet; diese zeigt, daß man sowohl eine

eine Idee hatte, als auch exacte (wie Herr d'Alenbert sich ausdrückt), von einem unmöglichen Birkelbogen haben könne. Es hat seine unzeitige Richtigkeit, daß $\rho\sqrt{-1}$ den hyperbolischen Ausschchnitt allemal bezeichne, und so, wie es gewiß ist, daß $\rho\sqrt{-1}$ unzählige Werthe habe, wenn $x = +1$; so ist es auch gewiß, daß der hyperbolische Ausschchnitt in eben den Fällen unzählige Werthe habe, und es ist höchst unrichtig, daß der hyperbolische Ausschchnitt $= 0$ sey, wenn $x = -1$. Es ist ferner unrichtig, daß $\rho\sqrt{-1}$ wieder möglich werde, wenn man $x > -1$ nimmt, denn die Bogen oder Winkel ρ werden von A angerechnet, und für $x = -C\rho$, bestehet ρ aus einem möglichen Stück $+AEB$, oder überhaupt $+(2\lambda+1)x$, und einem unmöglichen Winkel BCn , oder BCm ; daher bestehet auch $\rho\sqrt{-1}$ aus einem unmöglichen und einem möglichen Stück, deren Summe gewiß unmöglich ist. Für $+x > +1$ hat $\rho\sqrt{-1}$ deswegen einen möglichen Werth, weil der Winkel ACM unmöglich, und dieß einer von denen ist, welche ρ in dieser Voraussetzung bedeutet.

§. 31.

Die hyperbolischen Trapezien lassen sich bey dieser Bezeichnung so bequem nicht, wie die Ausschnitte, gebrauchen: und bey Verzeichnung der Logarithmen unmöglicher Größen dienen sie gar nicht. Dieß rühret daher, weil in dem unmöglichen Stück der Hyperbel, dem Birkel nämlich, die Gleichheit der Ausschnitte, und der ihnen respondirenden Trapezien wegfällt; denn in dem Birkel ist das sogenannte Parallelogrammum inscriptum nicht mehr von beständiger Größe. Wenn man inzwischen die Trapezien gebrauchen will, so weit es angehet, so bestätigen sie alles dasjenige, was vermittelst der Ausschnitte gefunden wird. Es sey, wie sonst gewöhnlich ist, $AD = CD = 1$ gesetzt, so ist $AC = \sqrt{2}$,
 Pl. Abb. V Z. D und

und $ADKM = \frac{CK}{CD} = tCK$. Wenn $CK = t$, und $km = s$; so

schließt man jene Gleichung daraus, weil d. $ADKM = \frac{dt}{t}$ ist; aber eben dieß Differential gehöret zu allen Trapezien, die zwischen DK , AD , MK , und den Bogen fallen, der sich von A nach M erstreckt. Also gehöret hieher auch das Trapezium

$$ADI + IEBl + LHAD, ADKM$$

und überhaupt

$$\lambda (ADI + IEBl + LHAD) + ADKM.$$

Ferner: $ADHL + LBEI + IDA + ADKM$,

und überhaupt

$$\lambda (ADHL + LBEF + IDA) + ADKM.$$

Da aber nunmehr die Peripherie des Kreises, welcher das unmögliche Stück der Hyperbel ausmacht, $= 2\pi\sqrt{2}\sqrt{-1}$ und also die Fläche desselben $ADI + IEBl + LHAD = 2\pi\sqrt{2}\sqrt{-1} \times \frac{1}{2} = 2\pi\sqrt{-1}$ ist, so wird eigentlich das Trapez. Absc. $t = ADKM + 2\lambda\pi.\sqrt{-1}$. Nimmt man $-Ck$ statt CK , so ist das Trapez. Absc. $-t$ keinesweges $= Bdkm$, wenn die Voraussetzung bleibt, daß das Integral $\int \frac{dt}{t} = 0$ seyn soll, wenn $t = +1$ ist. Soll das Trapez. Absc. $t = Bdkm$ seyn können, so muß das Integral $\int \frac{dt}{t} = 0$ seyn, wenn $t = -1$ ist. Dann aber wird Trapez. Absc. $-t = t - t - 1 = t - \frac{t}{-1} = t + t$. Aber in der Voraussetzung, daß das Integral nur $= 0$ sey, wann $t = +1$ ist, welche nicht geändert werden darf, hat das Trapez. Absc. $-t$ folgende Werthe

$$ADI + IEBl + Bdkm,$$

$$ADI + IEBl + BdL + LHAI + IEBl + Bdkm, \text{ u. s. f.}$$

ungleichen

CAHL

$$DAHL + LaB + Bdkm$$

$$DAHL + LaB + BEI + LAHL + LaB + BDkm, \text{ u. s. f.}$$

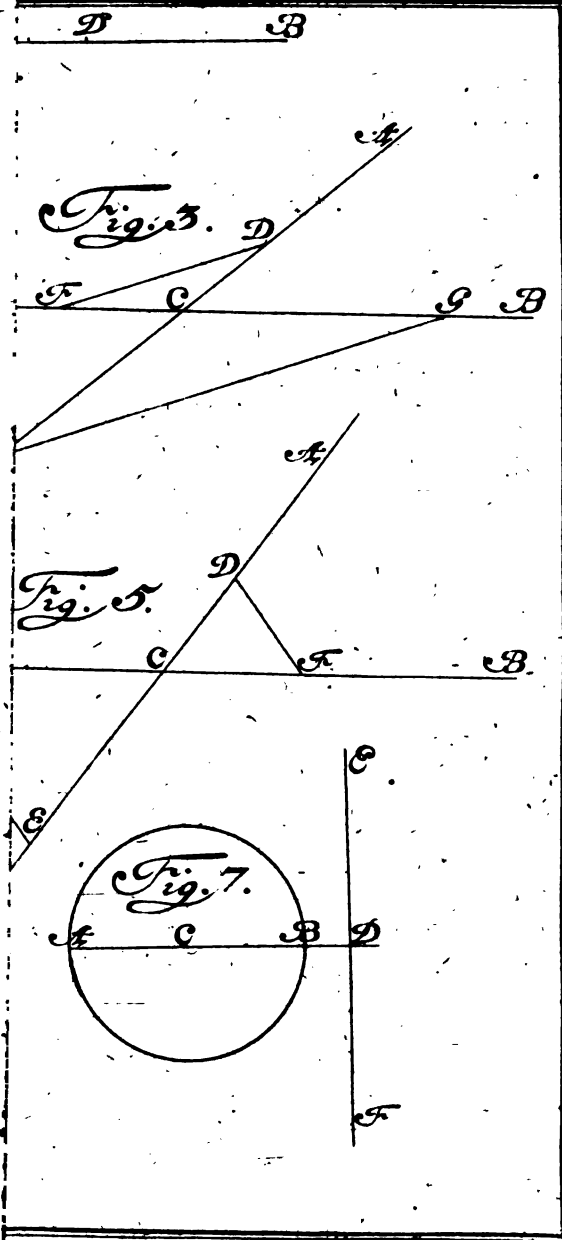
$$\text{oder überhaupt diese } (2\lambda + 1)\pi \sqrt{-1} + Bdkm = (2\lambda + 1)\pi \sqrt{-1} + l + s.$$

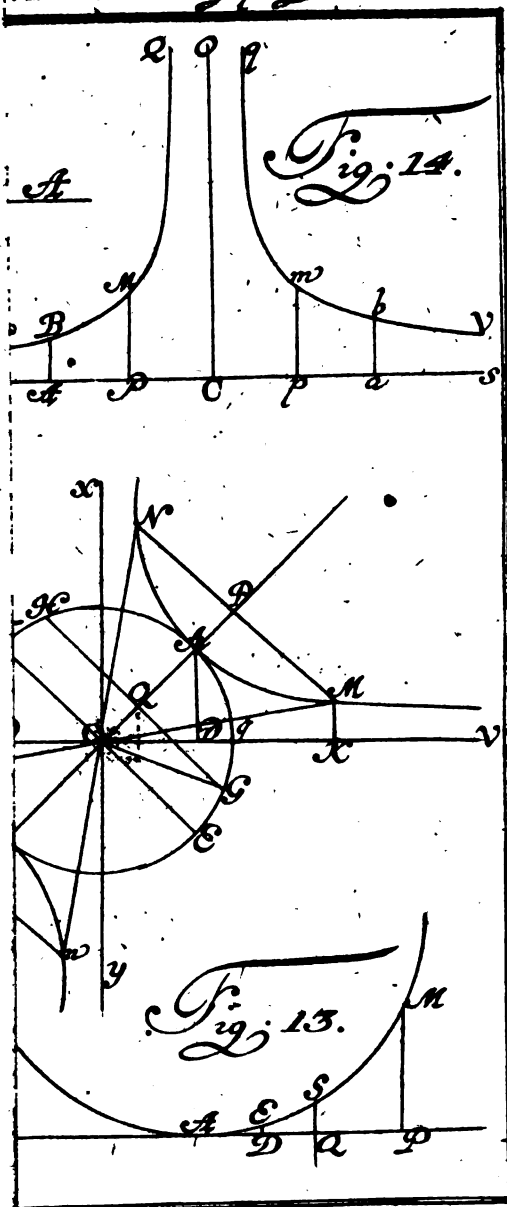
§. 32.

So leidet es also wohl weiter gar keinen Zweifel, daß dasjenige seine Richtigkeit habe, was ich am Ende des §. 2. behauptet habe. Zwischen jeden zweyen mit der Asymtote xy parallelen Ordinaten fällt eine mögliche Fläche der Hyperbel, dafern beyde Ordinaten auf einer und eben derselben Seite der Asymtote xy liegen. Aber jede Fläche der Hyperbel ist unmöglich, die zwischen zweyen solchen Ordinaten fällt, davon die eine auf der einen, die andere auf der andern Seite der Asymtote xy liegt, dergleichen AD und mk sind. Es wird nämlich vorausgesetzt, daß die Fläche zwischen den beyden parallelen Ordinaten AD und mk , dem Stück der Abscisse Dk , und demjenigen Bogen der Hyperbel enthalten sey, der sich von A nach m erstreckt: aber von A nach m erstreckt sich gar kein möglicher Bogen der Hyperbel. Wenn man sich, wie gewöhnlich die Vorstellung macht, der Bogen werde beschrieben, indem der Punkt A von A nach m vorgehet, so ist es schlechterdings unmöglich, daß A durch den möglichen Ast AN fortgehen, niemals aus diesem Ast durch einen ununterbrochenen möglichen Weg in den Ast Bm hinein kommen, und sodann durch B nach m hin gelangen könne. Weit nämlich die Aeste AN und Bm auf entgegengesetzten Seiten der Asymtote xy liegen, und längst den entgegengesetzten Stücken derselben Cx , Cy sich bis ins unendliche erstrecken, so ist es schlechterdings unmöglich, daß sie einmal zusammen stoßen könnten. Ich denke nicht, daß man sagen werde, sie stoßen im unendlichen zusammen, das wäre eben so ungereimt, als wenn man sagen wollte, die beyden entgegengesetzten Stücke Cx und Cy der graden Linie

xy, wenn man sie nach beyden entgegengesetzten Seite verlängert, müßten einmal im unendlichen im x und y zusammen stoßen. Es ist gar kein möglicher Weg von A nach m zu kommen, wenn der Punct A in der Hyperbel bleiben soll. Inzwischen verbindet die Gleichung der Hyperbel die beyden entgegengesetzten Stücke derselben MAN , mBn , mittelst des Birkels $AEBF$, und macht denselben zu einem unmöglichen Stück der Hyperbel. Derselbenwegen kann A in der Peripherie des Birkels fortgehen, und auf die Art durch B nach m hinkommen, weil aber der Weg, welchen A auf solche Art nehmen muß, aus einem unmöglichen und möglichen Stück der Hyperbel bestehet, so ist doch allemal der Bogen der Hyperbel von A bis m ein unmöglicher Bogen, und diesem nach sowohl das Trapezium zwischen AD und mk , als auch der Ausschnitt zwischen CA und Cm eine unmögliche Fläche der Hyperbel.







Theorie

von den

Projectionen der Kugel

zum

astronomischen und geographischen Gebrauch

von

W. J. G. Karsten

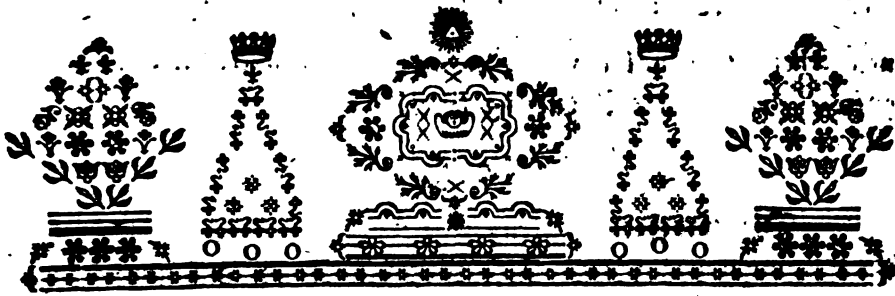
1766.

110003

110003

110003

110003



Unter den besondern Vorwürfen, womit sich die ausübende Mathematik beschäftigt, ist zwar vielleicht keiner mehr übrig, worauf man die Analysis nicht bereits angewandt, und eben dadurch diese Wissenschaft zu einem neuen Grad der Vollkommenheit gebracht hätte. Inzwischen scheint es, daß man bey einigen sich bisher begnügt habe, nur zu zeigen, wie sich die Analysis darauf anwenden ließe, ohne der Theorie die gehörige Vollständigkeit zu geben, damit ihr Nutzen in der Ausübung unmittelbar in die Augen leuchte. Es ist gewiß, daß sich ganze Wissenschaften durch Hülfe analytischer Kunstgriffe auf sehr wenige allgemeine Formeln bringen lassen, die ein Meister in der Kunst allemal ohne große Schwierigkeit weiter entwickeln kann. Allein man kann doch nicht sagen, daß die Formeln schon brauchbar gemacht sind, bevor alle besondre in der Ausübung dienliche Regeln daraus sind hergeleitet worden. Man muß den ganzen Zusammenhang aller speciellen Fälle mit der allgemeinen Theorie zeigen, wenn die letztere für die Ausübung nutzbar werden soll. Diejenigen, welche sich mit der Ausübung beschäftigen, sind nur selten mit den nöthigen Kenntnissen versehen, welche erfordert werden, die practischen speciellen Regeln aus der allgemeinen Theorie herzuleiten. Dadurch wird der Werth einer an sich schö-
nen

nen Theorie allemal erhdhet, wenn sie auf leichte und vortheilhafte Regeln für die Ausübung leitet.

2 §

Die mancherley Arten, eine Kugel mit ihren Kreisen, die der Astronom und Geograph darauf verzeichnet, auf einer Ebene perspectivisch abzubilden, sind den Alten lange bekannt gewesen, bevor die Analysis zu der heutigen Vollkommenheit ist gebracht worden. Sie nannten diese Abbildungen Planisphæria, auch Astrolabia. Jetzt ist der Name der Projectionen am gewöhnlichsten. Man bedient sich ihrer häufig sowohl in der Astronomie, als Geographie, und die Verzeichnung der geographischen Charten ist ein wichtiges Stück in der Ausübung, bey dem diese Projectionen gebraucht werden. Unter den mancherley Arten diese Projectionen der Kugel zu zeichnen, sind vornehmlich folgende zwey merkwürdig. Die Tafel ist die Ebene eines größten Kreises der Kugel, und das Auge steht in der Axe desselben. Nachdem man nur entweder voraussetzt, daß das Auge unendlich weit, oder nur um den Halbmesser der Kugel von der Tafel entfernt sey, nachdem heißt die Projection orthographisch oder stereographisch. Jene hat man beständig in der Astronomie gebraucht, die Erde abzubilden, bey den Verzeichnungen der Sonnenfinsternisse, und anderer ähnlicher Erscheinungen am Himmel; bis Herr Lambert nur im vorigen Jahr gewiesen hat, daß man sich hier der stereographischen Projection weit vortheilhafter bedienen könne, in seiner Beschreibung und Gebrauch einer neuen æcliptischen Tafel: nachdem der unter den deutschen Geographen so berühmte Herr Tafel bereits eben den Gedanken gehabt, und überhaupt die Vorzüge dieser Projectionart angezeigt hatte, in der *Seiographia integri tractatus de constructione mapparum omnis generis Geographicarum, Hydrographicarum & Astronomicarum*, Lips. 1717. Die Schrift
selbst,

selbst, wovon Hr. Zase hier den Abriß liefert, ist nie gedruckt worden, und es fehlet bis jetzt noch an einer vollständigen Ausführung dieser Theorie zum unmittelbaren Gebrauch in der Ausübung. Hr. v. Wolf trägt im IV Tomo seiner Element. Math. im IX Cap. der Geographie nur den leichtesten Fall davon vor.

3 §.

Das wichtigste, was von dieser Theorie seit der Zeit öffentlich bekannt geworden, ist ohne Zweifel die kaestnerische Ausführung in dem zu Leipzig herausgegebenen Programma: *Perspectivæ & projectionum Theorie generalis analytica*, welche der berühmte Hr. Verfasser auch nachher seiner deutschen Ausgabe von Smiths Optik angehängt hat. Allein dieser große Geometer begnügt sich damit, die Theorie im Allgemeinen ausgeführt zu haben, und macht nur eine kurze Anwendung auf den in den wolffschen Elementis gleichfalls berührten Fall der stereographischen Projection, nebst noch zweien andern Fällen, da die Tafel die Kugel berührt. Ich glaube daher, daß es der Mühe nicht unwerth sey, diese allgemeine Theorie der Ausübung näher zu bringen. Bey Entwicklung der allgemeinen Theorie werde ich in der Hauptsache der Ausführung des Hrn. Kaestners folgen, jedoch mit einliger Veränderung der Formeln, um dadurch die Anwendung auf die speciellen Fälle desto mehr zu erleichtern.

Allgemeine Theorie der Projectionen.

4 §.

Wenn zwischen einer Sache LM (1 Fig.) und dem Auge O eine durchsichtige Ebene, oder die Tafel CD stehet, so werden alle Stralen, die von jedem Punct der Sache M, L, u. s. f. ins Auge O kommen, die Tafel in den so vielen Puncten I, K, u. s. f.

Ph. Abb. V E.

Q

durch

durchbohren. Das Auge hat einerley Empfindung, ob es die Strahlen unmittelbar von der Sache LM, oder von den zugehörigen Puncten I, K, u. s. f. der Tafel empfängt. Deswegen heißt ein jeder Punct K, in welchem der Stral LO durch die Tafel ins Auge gehet, das Bild oder die Projection des Puncts L, und alle Puncte I, K, u. s. f. zusammen machen das Bild der Sache LM auf der Tafel aus.

5 §.

Wird die Ebene der Tafel CD von einer andern Ebene AB in der graden Linie CE senkrecht geschnitten, so heißt diese Ebene AB die Fundamentalebene, wovon man gemeinlich annimmt, daß sie horizontal sey. Ihre Durchschnittslinie CE mit der Tafel heißt die Fundamentallinie. Dafern nun auf der Tafel die Fundamentallinie gegeben ist, und in derselben ein bekannter Punct C, so läßt sich die Lage des Auges O gegen die Tafel auf folgende Art bestimmen. Vom Auge O sey OS auf die Fundamentalebene senkrecht gezogen, und von S die Linie ST auf der Fundamentallinie, also auch auf der Tafel lothrecht. Wenn nun die Größe der dreyen Linien CT, ST, SO bekannt ist; so ist die Lage des Auges gegen die Tafel bekannt. Man lege durch OST eine Ebene OSTR, welche die Tafel in TR schneidet, so ist auch diese Ebene auf der Tafel und der Fundamentalebene senkrecht. Sie kann die Ebene des Auges heißen. Also ist RT auf der Ebene AB folglich auf ST senkrecht. Man ziehe OR auf RT also auf der Tafel senkrecht, so wird nun OS der Abstand des Auges von der Fundamentalebene, oder die Höhe des Auges, ST = OR der Abstand des Auges von der Tafel, CT der Abstand der Ebene des Auges von dem bekannten Punct C in der Fundamentallinie. Wenn die Lage der Ebene des Auges sonst schon bekannt ist, so braucht man CT nicht zur Bestimmung der Lage des Au-

Auges, sondern nur OS und ST, da dann der Punct R, wo die Distanz des Auges die Tafel trifft, der Augenpunct heißt.

6 §.

Wenn ein Punct M in der Fundamentalebene liegt, so bestimmt man seine Lage gegen die Tafel auf folgende Art. Von M sey MN auf der Fundamentallinie senkrecht gezogen: dieß wird der Abstand des Puncts M von der Tafel seyn. Weis man nun die Größe der Linien CN und CM, so ist die Lage des Puncts M gegen die Tafel bekannt. Und wenn die Lage der Ebene des Auges als bekannt angenommen wird, so ist die Lage des Puncts M bestimmt, wenn man TN und MN kennt. Geht nun der Lichtstrahl MO durch die Tafel in I, so daß I das Bild des Puncts M ist, so sey IW auf der Fundamentallinie senkrecht. Kennet man nun CW und WI, oder auch TW und WI, so ist die Lage des Bildes I auf der Tafel bekannt. Wäre L ein Punct außer der Fundamentalebene, so bedarf man dreyer Linien zur Bestimmung seiner Lage gegen die Tafel. Es sey nämlich LM auf der Fundamentalebene und MN auf der Fundamentallinie senkrecht, so ist die Lage des Puncts L bestimmt, wenn man CN oder TN, ferner NM und ML kennt. Zur Bestimmung der Lage des Bildes K auf der Tafel werden nur zwo Linien CW oder TW und WK erfordert, wenn KW auf der Fundamentallinie senkrecht ist.

7 §.

Die Lage des Auges O (1 Fig.) gegen die Tafel, und die Lage des Puncts M in der Horizontalebene sind gegeben: man soll das Bild I auf der Tafel finden.

Aufl. Wenn die Voraussetzungen des 5 und 6 §. bleiben, so ist IW auf CW senkrecht, also auch auf der Ebene AB,

D 2

und

und deswegen sind IW und OS parallel. Die Ebene $OSWI$ der Parallelen schneidet AB in der graden Linie SW ; und weil M in der graden Linie OI liegt, so muß dieser Punct M in beyden Ebenen $OSWI$ und AB zugleich, folglich in der verlängerten Durchschnittslinie SW liegen. Nun ist das Dreyeck $MWNSTW$, also $MW : MN = WS : ST$, und $MW + WS : MN + ST = MW : MN$, oder $MS : MW = MN + ST : MN$. Aber auch $MS : MW = OS : IW$, also 1) $MN + ST : MN = OS : IW$. Ferner ist $TW : TS = WN : MN$, also $TN : TS + MN = TW : TS$, oder auch 2) $CN - CT : TS + MN = TW : TS$. Es sey nun $OS = a$, $ST = b$, $CT = c$, $CN = f$, $MN = d$, so wird 1) $d + b : d = a : IW$, und 2) $f - c : d + b = TW : d$: also ist 1) $IW = \frac{ad}{d+b}$, und 2) $TW = \frac{(f-c)d}{d+b}$. Wenn der Punct T selbst unmittelbar bekannt ist, so ist es soviel, als wenn C mit T zusammen fielen, oder $T = c = 0$ wäre. Dann ist $TN = f$, und $CW = TW = \frac{fd}{d+b}$.

8 §.

Die Lage des Puncts L (1 Fig.) über der Fundamentelebene ist gegeben; man soll seine Projection K auf der Tafel finden.

Aufl. Man setze die senkrechte Linie $LM = a$, und suche des Puncts M Projection L . Weil nämlich KW auf der Fundamentallinie, also auf der Ebene AB senkrecht ist, so sind OS , KW parallel; in der Ebene $SOKW$ dieser Parallelen liegt OK , also auch L , und folglich LM , weil auch LM mit OS und KW parallel ist. Also liegt M wieder in der verlängerten Durchschnittslinie SW : und weil OM in der Ebene $SOLM$ liegt, so wird KW von CM irgendwo in I geschnitten, so daß I des Puncts M Projection

Section ist: Bleiben demnach die Bezeichnungen des vorigen §. so ist $CW = \frac{(f-e)^2}{d+b}$, und $Wf = \frac{ad}{d+b}$. Deswegen darf nur noch IK gesucht werden. Da dann IK dasjenige ist, was sonst die perspectivische Höhe des Puncts L heißt, dessen wahre Höhe LM ist. Nun hat man aus der Proportion $MW:MN=WS:ST$ (7 S.) auch diese $MS:MN+ST=WS:ST$. Ferner $MS:WS=OM:OI$, und $OM:OI=LM:IK$, also wird $MN+ST:ST=LM:IK$, und $IK = \frac{ad}{d+b}$, folglich $WK = WI + IK = \frac{ad+ad}{d+b}$.

9 §.

Es ist die Lage der Ebene XY (2 Fig.) gegen die Fundamentalebene AB, also auch gegen die Tafel CD gegeben; in dieser Ebene XY ist eine krumme Linie Lm verzeichnet, und ihre Natur durch eine Gleichung zwischen rechtwinklichten Ordinaten bekannt, so daß die Durchschnittslinie XF die Abscissenlinie ist; die Lage des Auges gegen die Tafel ist gleichfalls gegeben: man soll eine Gleichung zwischen rechtwinklichten Coordinaten für die Projection Kn der Linie Lm suchen, so daß die Abscissen auf der Fundamentallinie genommen werden.

Aufl. Die Lage der Ebene XY gegen die Ebene AB muß auf folgende Art bestimmt seyn. Man setze ihre Durchschnittslinie Ef mit der Ebene AB stosse verlängert mit der Fundamentallinie in H. zusammen, und schneide die Fundamentallinie unter dem Winkel $FHT = \eta$. Ueberdem sey der Neigungswinkel der Ebene XY gegen die Fundamentalebene $AB = d$. Weil nun die Lage der Ebene des Auges bekannt ist, so ist T ein bekannter Punct in der Fundamentallinie. Dafern also die Linie TH nebst den

Winkeln γ und δ bekannt ist, so ist die Lage der Ebene XY völlig bekannt. Man ziehe ferner LF auf XF senkrecht, so wird LF eine rechtwinklichte Applicata der Linie L_m für Abscissen, die man auf der Ase XY von einem bekannten Punct rechnet. Ein solcher Punct, den man hierzu erwählen kann, ist bekannt, wenn von T auf XF die Linie TE senkrecht gezogen wird. Denn mag seye $HT = b$, so ist $ET = b \sin \gamma$, und $HE = b \cos \gamma$, daß also des Puncts E Entfernung von H bekannt ist. Weil nun auch der Anfangspunct der Abscissen der Linie L_m durch seinen Abstand von H gegeben seyn muß, so ist auch der Abstand dieses Puncts von E bekannt, und man kann die Gleichung der Linie L_m leicht so einrichten, daß E der Anfangspunct der Abscissen wird. Wenn nun $EF = x$, $FL = y$ ist, so hat man eine Gleichung zwischen x und y . Nun sey K des Puncts L Projection, und KW auf der Fundamentallinie senkrecht, so ist WK eine rechtwinklichte Ordinate für die Linie K_n , wenn die Abscissen auf der Fundamentallinie von einem bekannten Punct genommen werden. Für diesen Punct kann man T nehmen, so daß die Sache nun darauf ankommt, eine Gleichung zwischen TW und WK zu finden. Setzt man demnach $TW = z$, $WK = u$, so muß man ein paar Gleichungen suchen, welche x und y durch z und u ausdrücken. Wenn man hiernächst diese Werthe statt x und y in der Gleichung der Linie L_m setzt, so hat man die gesuchte Gleichung zwischen z und u .

Um nun zu finden, wie z und u von x und y abhängen, darf man nur folgendes in Erwägung ziehen. Es sey LM auf der Ebene AB, und MN auf der Fundamentallinie senkrecht; so sieht man leicht, daß TN, NM, ML durch TE, EF, FL, und den Winkel δ bestimmt werden. Wie aber $TW = z$, und $WK = u$ von TN, NM, ML abhängen, ist aus dem vorigen 7 u. 8 S. bekannt. Setzt man demnach $TN = f$, $NM = d$, und $ML = e$, so ist

$$z =$$

$\varepsilon = \frac{f\delta}{d+\delta}$, und $\alpha = \frac{ad+ad}{d+\delta}$. Also darf man nur f , d , und α durch

TE, EF, FL und d suchen. Zieht man aber MF so ist MFL $\hat{=}$ d , und man hat 1) $\alpha = y \sin \eta$, daß also nur noch d und f zu suchen sind. In solcher Absicht sey FR mit MN parallel, also auf TN senkrecht gezogen, FG aber sey mit TN parallel, und schneide MN in G, so wird FRNG ein Rechteck, und außerdem das Dreieck FHR bey R rechtwinklicht. Weil ferner FM mit TE und FG mit TE als der verlängerten TN parallel ist, so wird MFG = HTE = $90^\circ - \eta$, also FMG = EHT = η . Demnach ist MG = MF $\cos \eta$, und FG = MF $\sin \eta$. Aber MF = $y \cos d$, also MG = $y \cos d \cos \eta$, und FG = $y \cos d \sin \eta = NR$, ferner GN = MN + MG = $d + y \cos d \cos \eta$. Aber im Dreieck FHR hat man FR = HF $\sin \eta$, und HF = $b \cos \eta + x$, also FR = $b \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta = PN$. Vorhin war GN = $d + y \cos d \cos \eta$, also erhält man $d + y \cos d \cos \eta = b \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta$, und dieß giebt 2) $d = b \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta - y \cos d \cos \eta$. Auf ähnliche Art ergibt sich f . Denn im rechtwinklichten Dreieck FHR ist auch HR = HF $\cos \eta = b \cos \eta^2 + x \cos \eta$, und NR = HT + TN - HR = $b + f - b \cos \eta^2 - x \cos \eta$. Vorhin war NR = $y \cos d \sin \eta$, also wird $b + f - b \cos \eta^2 - x \cos \eta = y \cos d \sin \eta$, oder $f + b \sin \eta^2 - x \cos \eta = y \cos d \sin \eta$. Daraus folgt 3) $f = y \cos d \sin \eta - b \sin \eta^2 + x \cos \eta$. Setzt man nun die gefundenen drey Werthe statt α , d und f in den beyden Gleichungen $\varepsilon = \frac{f\delta}{d+\delta}$ und $\alpha = \frac{ad+ad}{d+\delta}$, so hat man ε und α durch x und y , folglich auch umgekehrt x und y durch ε und α . Es wird nämlich

$$\varepsilon = \frac{dy \cos d \sin \eta - b \delta \sin \eta^2 + dx \cos \eta}{b \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta - y \cos d \cos \eta + \delta}$$

$$\alpha = \frac{ab \sin \eta \cos \eta + ax \sin \eta - ay \cos d \cos \eta + dy \sin \eta}{b \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta - y \cos d \cos \eta + \delta}$$

Man schaffe aus diesen beiden Gleichungen zuerst y weg, so giebt die erste:

$$b \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta + y \cos \delta \cos \eta + dz - dy \cos \delta \sin \eta + b \sin \eta^2 - dy \cos \eta = 0$$

und die zweite:

$$a \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta - y \cos \delta \cos \eta + du - ab \sin \eta \cos \eta - ac \sin \eta + ay \cos \delta \cos \eta - dy \sin \delta = 0.$$

Diese Gleichungen kann man so ordnen:

$$(t \cos \delta \cos \eta + \delta \cos \delta \sin \eta) y + dx \cos \eta - b \delta \sin \eta^2 - dz - x \sin \eta - b \sin \eta \cos \eta = 0,$$

$$(a \cos \delta \cos \eta - u \cos \delta \cos \eta - \delta \sin \delta) y + b \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta + du - ab \sin \eta \cos \eta - ax \sin \eta = 0.$$

Man multiplicire die erste mit $a \cos \delta \cos \eta - u \cos \delta \cos \eta - \delta \sin \delta$, die zweite mit $t \cos \delta \cos \eta + \delta \cos \delta \sin \eta$ und subtrahire die letzte, aus der ersten, so wird

$$(dx \cos \eta - b \delta \sin \eta^2 - dz - x \sin \eta - b \sin \eta \cos \eta) (a \cos \delta \cos \eta - u \cos \delta \cos \eta - \delta \sin \delta) - \dots = \dots$$

$$-(b \sin \eta \cos \eta + x \sin \eta + du - ab \sin \eta \cos \eta - ax \sin \eta) \times (t \cos \delta \cos \eta + \delta \cos \delta \sin \eta) = 0.$$

Hieraus folgt nach angestellter Rechnung

$$a dx \cos \delta - ad t \cos \delta \cos \eta - du x \cos \delta - db x \cos \eta \sin \delta + b \delta \sin \eta^2 \sin \delta + \delta \delta t \sin \delta + dx t \sin \eta \sin \delta + b \delta \sin \eta \cos \eta \sin \delta - du \cos \delta \sin \eta = 0.$$

Also erhält man

$$x = \frac{at \cos \delta \cos \eta - b \delta \sin \eta^2 \sin \delta - \delta t \sin \delta - b \sin \eta \cos \eta \sin \delta + du \cos \delta \sin \eta}{a \cos \delta - u \cos \delta - \delta \cos \eta \sin \delta + t \sin \eta \sin \delta}$$

oder auch

$$x = \frac{du \sin \eta \cot \delta + (a \cot \delta \cos \eta - b \sin \eta \cos \eta - \delta) t - b \delta \sin \eta^2}{t \sin \eta - u \cot \delta + a \cot \delta - \delta \cos \eta}$$

wenn

wenn man nämlich Zehler und Nenner jenes Bruchs durch $\sin d$ dividirt, und dann alles nach z und u ordnet. Substituirt man dieses in einer der beyden vorigen Gleichungen zwischen x und y , so erhält man auch y durch z und u ausgedrückt. Es war aber

$$(z \cos d \cos \eta + d \cos d \sin \eta) y = (z \sin \eta - d \cos \eta) x + d z + b d \sin \eta^2 + b z \sin \eta \cos \eta,$$

$$\text{also } y = \frac{z \sin \eta - d \cos \eta}{z \cos d \cos \eta + d \cos d \sin \eta} x + \frac{d z + b d \sin \eta^2 + b z \sin \eta \cos \eta}{z \cos d \cos \eta + d \cos d \sin \eta}$$

In diese Gleichung setze man den ersten Werth von x und bringe beyde Brüche, die nun y ausdrücken, auf gleiche Benennung, so wird der Zehler des neuen Bruchs, der y ausdrückt

$$= a z \cos d \cos \eta \sin \eta - d z \cos d \cos \eta^2 + a d z \cos d \sin \eta^2 - d d \cos d \sin \eta \cos \eta + a b d \cos d \sin \eta^2 - b d u \cos d \sin \eta^2 + a b z \cos d \sin \eta \cos \eta - b z u \cos d \sin \eta \cos \eta.$$

Dieser Zehler läßt sich durch den Factor $z \cos d \cos \eta + d \cos d \sin \eta$ des Nenners dividiren, und der Quotient wird $= a z \sin \eta - b u \sin \eta - d \cos \eta + a b \sin \eta$. Deswegen wird

$$y = \frac{a z \sin \eta - (b \sin \eta + d \cos \eta) u + a b \sin \eta}{z \sin \eta \sin d - u \cos d + a \cos d - d \cos \eta \sin d}.$$

10 §.

Die vornehmsten besondern Fälle, bey welchen diese Aufgabe ihre Anwendung findet, sind folgende. Wenn das Auge in der Fundamentalebene stehet, so ist $a = 0$,

$$\text{also } x = \frac{d z \sin \eta \cot d - (b \sin \eta \cos \eta + d) z - b d \sin \eta^2}{z \sin \eta - u \cot d - d \cos \eta}$$

$$\text{und } y = \frac{(b \sin \eta + d \cos \eta) u}{u \cos d - z \sin \eta \sin d + d \cos \eta \sin d}.$$

Für die orthographische Projection ist überdem $d = \infty$, also in diesem Fall $x = \frac{z + b \sin \eta^2 - u \sin \eta \cot d}{\cos \eta}$, oder $x = z \sec \eta + b \tan \eta \sin \eta$

$$- u \tan \eta \cot d, \text{ und } y = \frac{u}{\sin d}.$$

II §.

Wenn FH mit NH parallel ist, (3 Fig.) so wird $h = x$, und $x = e$, $h = e$, $\cos h = 1$. Ebenso aber kann $\sin h = \infty$ jede gegebene bestimmte Größe bedeuten, weil dies nun der Abstand der Parallelen FH vor NH wird. Man setze $TE = e$, so ist $e = \sin h$, auch noch wenn $h = \infty$, mit $e = 0$ ist. Also wird in diesem Fall

$$x = \frac{(\cos h - e - f) \cdot e}{\cos h - \sin h - f} \quad \text{oder auch} \quad x = \frac{(\cos h - \sin h - \sin h) \cdot e}{\cos h - \cos h - \sin h},$$

$$\text{mit } y = \frac{x - e + f}{\cos h - \cos h - \sin h}. \quad \text{Für die orthographische Pro-$$

jection wird aus dem 10 §. $x = e$, und $y = \frac{e}{\sin h}$.

12 §.

Wenn die Ebene XY (3 Fig.) mit der Fundamentalebene parallel ist, so gibt es keine Durchschnittslinie FH, worauf man die Abscissen EF nehmen könnte. Man nun die Formeln so zu verändern, daß sie sich auch auf diesen Fall anwenden lassen, setze man die Ebene XY schneide die Tafel in De, die Fundamentalebene aber in FH, so daß FH mit TH parallel ist, damit die Formeln des vorigen §. gelten. Wenn nun Ee und Ff auf De senkrecht sind, und man zieht eTfR, so ist EeT = FfR der Ebene XY Neigungswinkel gegen die Tafel. Und da die Ebenen ETe, FRf auf TH folglich auch auf der Parallelen FH senkrecht sind, so ist TEe = RFf = d der Ebene XY Neigungswinkel gegen AB, und man hat EF = x, = ef, und FL = y = Ff - fL. Man setze Te = Rf = e, und Ee = Ff = f, so ist $e = \frac{\cos d}{\sin d} = \cot d$, und $e = f \sin d$.

Wenn nun die Natur der Linie Lm durch eine Gleichung zwischen den Coordinaten ef = x, fL = z ausgedrückt ist; so wird

$$\frac{x}{z}$$

$$x = \frac{ac \cos d - ec \cos d - d \sin d}{ac \cos d - ec \cos d - d \sin d}, \text{ und } z = f - y = \frac{d(u - e)}{ac \cos d - ec \cos d - d \sin d}.$$

Nun drehe sich die Ebene XY um Dc bis in die Lage DZ mit AB parallel, so wird $d=0$, $\sin d=0$, $\cos d=1$, also $x = \frac{(a-e)z}{a-u}$, und

$$z = \frac{d(u-e)}{a-u}.$$

Wenn man eben die Veränderung mit den Formeln für die orthographische Projection im vorigen S. vornimmt, so erhält man $x=z$, und $f-z = \frac{u}{\sin d}$, also $e - z \sin d = u$, und

$$z = \frac{e-u}{\sin d}.$$

Für die parallele Lage, wenn $\sin d=0$, wird $z = \frac{e-0}{0}$. Dieser Ausdruck scheint zwar unendlich zu werden; weil aber z unbestimmt seyn muß, so kann die Gleichung nicht bestehen, dafern nicht auch $e-u=0$ also $z = \frac{0}{0}$, und folglich $u=e$ ist. Dieß

letztere ist nun schon die Gleichung für die Projection, und es erhellt leicht, daß in diesem Fall die Projection die grade Linie Dc seyn müsse, die mit TW in der Entfernung $Tc=e$ parallel liegt. Denn es ist so gut, als ob das Auge in der Ebene DZ selbst stehet, weil alle durch die Punkte von Lc mit SF parallele Linien in der Ebene DZ fallen.

13 §.

Man setze der Winkel η , (4 Fig:) der in der 2 Figur spitz angenommen ist, wachse, indem sich die Linie FH und F herum drehet, und H gegen T zugehet: so wird H in R fallen, wenn η ein rechter Winkel ist, und es wird $TH=b$ nun negativ und $=e$, so wie $\sin \eta=1$ und $\cos \eta=0$ wird. Also ist in diesem Fall

$$x = \frac{2u \cot d - d + id}{1 - u \cot d + a \cot d}$$

Q 2

y =

$$y = \frac{t \sin d - a \cos d + a \cos d}{a t + b x - a b}$$

Für die orthographische Projection erhält man $x = \frac{t - c - a \cot d}{0}$,

und $y = \frac{u}{\sin d}$. Der Werth von x kann wiederum nicht unendlich

seyn, also muß $t - c - a \cot d = 0$ seyn, und dieß ist wiederum schon die Gleichung für die Projection selbst, welche keine andre als eine grade Linie seyn kann, weil es nun so gut ist, als wenn die Ebene der Linie Lm durchs Auge gehet.

Es steht nämlich nun LK auf der Tafel senkrecht, und die Ebene XY auch, also liegt LK und jeder andre Lichtstral in der Ebene XY , und alle diese Lichtstrahlen sind mit OT parallel. Die Punkte H , E und R fallen zusammen, so daß $TH = TE = TR = b = c$ wird. Wenn nun die Ebene XY die Tafel in KR schneidet, so ist $FRK = 90^\circ = LFR$, also FL mit HK parallel. Die Ebene KLM steht auf der Fundamentelebene AB senkrecht: wenn sie also die Tafel in KN schneidet, so ist KN auf TN senkrecht, so daß W und N zusammen fallen. Demnach wird $t = TW = TN$, $u = WK = NK$, und $HK = TL = y$, $EF = RF = x$. Nun ist der Winkel $KRM = LFM = d$, und $KW = LG = y \sin d = u$. Ueberdem $HN = y \cos d$, also $TN = TH + HN$ oder $t = c + y \cos d$, und wenn man $y = \frac{u}{\sin d}$ substituirt, so wird $t = c + a \cot d$, oder $t - c - a \cot d = 0$, wie vorher.

Anwendung der bisherigen Theorie auf die Projectionen der Kugel.

14 §.

Die Tafel sey der Aequator AQ , (s. Fig.) sein Halbmesser $= r$, und das Auge o stehe in einem Pol des Aequators.

cors. Die Fundamentalebene sey ein Meridian, der von einem andern Meridian OLP unter einem gegebenen Winkel LOC geschnitten wird: man sucht die Projection des Meridians OLP .

Aufl. Die Punkte E und H fallen hier in t zusammen, weil FX durch T gehet, und es ist $\eta = 90^\circ$, $a = 0$, $b = c = 0$, $d = r$. Wenn man nun im 13 S. wo bereits $\eta = 90^\circ$ gesetzt ist, nach $b = 0$, $c = 0$, und $d = r$ setzt, so wird $x = \frac{r(u \cot d - t)}{t - a \cot d}$ und $y = \frac{0}{t \sin d - u \cos d}$, wo es scheint, daß x und y bestimmte Werthe bekommen, so daß $x = -r$, und $y = 0$ wäre. Allein x und y sind unbestimmt, also können diese Gleichungen nicht bestehen, wofern nicht der Zehler und Nenner beyder Brüche $= 0$ ist. Also muß $t - a \cot d = 0$, und $t \sin d - u \cos d = 0$ seyn. Beyde Gleichungen sind einerley, und drücken schon die Natur der Projection aus, welches hier die grade Linie TK ist. Weil hier der sphärische Winkel $LOC = d$ ist, so giebt die Gleichung $\frac{u}{t} = \frac{\sin d}{\cos d} = \tan d = \frac{WK}{TW}$, also $LOC = KTW$, wie auch aus andern Gründen bekannt ist.

Für die orthographische Projection erhält man eben die Gleichung, wie aus dem vorigen S. folgt, wenn man in der vorigen Gleichung $t - c - u \cot d = 0$ auch $c = 0$ setzt: und es erhellet unmittelbar aus der Zeichnung, wenn OL mit OP parallel wird, daß nun das Bild x des Puncts L mit K und T in grader Linie liege. Demnach ist in diesem Fall einerley grade Linie sowohl die orthographische, als auch stereographische Projection des Meridians.

Wäre die Tafel irgend ein anderer größter Kreis der Erde, z. E. des Orts P wahrer astronomischer Horizont, und das Auge O im Radie dieses Orts auf der Erde, um den Halbmesser der Erde von der Tafel entfernt, die Fundamentalebene aber der erste

Verticalkreis; so wäre OLP ein anderer Verticalkreis, der den ersten unter dem Winkel d schneidet. Die orthographische sowohl als stereographische Projection dieses Verticalkreises wird ebenfalls eine grade Linie seyn, welche die Fundamentallinie im Augenpunct unter eben dem Winkel z schneidet, unter welchem der Verticalkreis OLP gegen die Fundamentalebene geneigt ist.

15 §.

Hey eben der Lage des Auges gegen den Aequator als der Tafel, wie im vorigen §. sey XLT ein Parallellkreis mit dem Aequator, der vom Pol P um den Bogen $PL = a$ abstehet: man suche seine Projection.

Auß. Dieß ist der Fall des 11 §. wo $\eta = 0$ ist, weil Fx mit TN parallel liegt. Nun fällt E in e mit F zusammen, und es ist $Te = c = r \cos a$; überdem $a = 0$, $\delta = r$, $d = 90^\circ$. Man setze also in den Formeln des 11 §. $d = 90^\circ$, $a = 0$, $\delta = r$, $c = r \cos a$, so wird $x = (1 + \cos x)t$, und $y = (1 + \cos x)u$. Aber zwischen $x = ct$ und $y = fL$ hat man die Gleichung $xx + yy = rr \sin a^2$, und dieß giebt zwischen t und u folgende Gleichung $(1 + \cos a)^2 (t + u) = rr \sin a^2$, oder $t + u = \frac{rr \sin a^2}{(1 + \cos a)^2}$. Demnach ist die Projection ein Kreis,

dessen Halbmesser $= \frac{r \sin a}{1 + \cos a} = r \operatorname{tang} \frac{1}{2} a$, wie auch sehr leicht aus

blos geometrischen Gründen folgt.

Für die orthographische Projection wird $x = t$, und $y = u$, also $tt + uu = rr \sin a^2$, und die Projection ist ein Kreis von eben dem Halbmesser, wie der Parallellkreis selbst, wie auch sonst bekannt ist. Die orthographische Projection k des Puncts L liegt, mit der stereographischen K eben dieses Puncts in einer graden Linie, die durch T gehet. (14 §.) Wenn demnach k des Puncts L

ortho

orthographische Projection auf der Tafel gegeben ist, so darf man nur auf der graden Linie Tk das Stück $TK = \frac{\tan \frac{1}{2} \alpha}{\sin \alpha} TK$ nehmen, so ist K desselben Puncts L stereographische Projection.

Wenn EQ der Horizont des Orts P ist, und das Auge steht im Nadir desselben; so werden die Projectionen der Parallelkreise des Horizonts oder der Mmucantharat eben so gefunden.

16 §.

Die Tafel sey der erste Meridian der Erdkugel, (6 Fig.) deren Halbmesser = r ist, und die Fundamentalebene sey der Aequator: überdem sey der Abstaub $GPL = \gamma$ eines Meridians AP vom ersten, oder seine geographische Länge gegeben: man soll seine Projection auf der Tafel suchen, wenn das Auge O im Pole des ersten Meridians steht, welcher die Tafel abgiebt.

Aufl. Da hier die Puncte H und E in T zusammen fallen; so wird $b = c = 0$. Ueberdem ist $a = 0$, $d = r$, $\eta = \gamma$, und $\delta = 90^\circ$, also erhält man $x = \frac{rt}{r \cos \gamma - t \sin \gamma}$, und $y = \frac{r \cos \gamma u}{r \cos \gamma - t \sin \gamma}$.

Zwischen $TF = x$, und $FL = y$ hat man die Gleichung $xx + yy = rr$, also wird zwischen t und u folgende Gleichung gefunden

$$\frac{rtt + r \cos \gamma^2 uu}{(r \cos \gamma - t \sin \gamma)^2} = rr, \text{ und daraus folgt } t + \cos \gamma^2 uu = rr \cos \gamma^2$$

$- r t \sin \gamma \cos \gamma + t \sin \gamma^2$, oder $t + uu = rr - r t \cdot \tan \gamma$. Die Projection ist also eine Linie der zweyten Ordnung, und weil beyde Factoren des höchsten Theils $t + uu$ unmöglich sind, so gehöret sie in die Classe der Ellipsen, dahin auch der Kreis zu rechnen ist. Diese Gleichung giebt $u = \pm \sqrt{(rr - r t \cdot \tan \gamma - t)}$, also $u = \pm r$,

wenn

wenn $t=0$ ist. Folglich gehet die Projectionen durch P und Q, so daß $TP=TQ=r$, wie auch aus der Zeichnung erhellet.

Es sey nun die Projection PDAQ (8 Fig.) auf der Ebene der Tafel gezeichnet, so daß GH die Fundamentallinie, T der Augenpunct, und $TP=TQ=r$ ist, so sind TD und Td die Werthe von t wenn $u=0$ ist. Aber diese Voraussetzung giebt $u + 2rt \tan \gamma = rr$, also $t = -r \tan \gamma + r \sqrt{(1 + \tan^2 \gamma)}$ oder $t = -r \tan \gamma + r \sec \gamma$. Man nehme also $TC = -r \tan \gamma$, $CD = +r \sec \gamma$, und $Cd = -r \sec \gamma$, so sind die Punkte D und d in der Projection, und es wird $TD = r(\sec \gamma - \tan \gamma) = r \tan(45^\circ - \frac{1}{2} \gamma) = r \tan \frac{90^\circ - \gamma}{2}$, $Td = -r(\sec \gamma + \tan \gamma) = r \tan(45^\circ + \frac{1}{2} \gamma) = r \tan \frac{90^\circ + \gamma}{2}$.

Man rechne nun die Abscissen von dem Anfangspunct C; weil nämlich $CT = r \tan \gamma$, so hat man $r \tan \gamma + t = Cw$, und $t = Cw - r \tan \gamma$. Dieß in die gefundene Gleichung zwischen t und u gesetzt, giebt zwischen Cw und u diese Gleichung $Cw^2 + uu = rr + r \tan \gamma^2$, oder $Cw^2 + uu = r \sec \gamma^2$. Also ist die Projection ein Kreis, dessen Halbmesser $= r \sec \gamma$, und der Mittelpunct C liegt in der Fundamentallinie in der Entfernung $TC = -r \tan \gamma$ vom Augenpunct. Also fällt C auf der andern Seite von T, wenn $\gamma > 90^\circ$ ist. Für $\gamma = 90^\circ$ wird die Projection die grade Linie PQ, weil der Halbmesser $r \sec \gamma$ unendlich wird.

Wenn das Auge in der Axe der Tafel unendlich weit wegrückt, (6 Fig.) und also die Projection orthographisch wird; so fällt die Projection des Puncts L in K mit T und K in grade Linie. Ist nämlich LO mit OZ parallel, so bleibt doch LO in der Ebene eines Verticalkreises ZLO, der bey beyden Arten der Projection eine grade Linie wird, die durch T gehet. (14 S.) Der Winkel dieses Verticalkreises mit dem Meridian PZL, oder das

Nis

Azimuth des Puncts L, und sein Abstand von Scheitel ZL ist bestimmt, wenn man des Puncts L geographische Breite $AL = \psi$ weis, da LPZ der Stunden Winkel $= 90^\circ - \gamma$ ist. Man hat nämlich im sphärischen Dreieck LPZ die Seite $PL = 90^\circ - \psi$, und die Ergänzung der Polhöhe $ZP = 90^\circ$. Also tang. PZL

$$= \frac{\sin PL \sin LPZ}{\cos PL} = \frac{\cos \psi \cos \gamma}{\sin \psi} = \cotang. KTW, \text{ und } \cos PL = \cos ESZ$$

$$\sin PL = \sin \gamma \cos \psi. \text{ Setzt man nun } x = TF = r \cos \psi, \text{ } y = FL$$

$$= r \sin \psi, \text{ so erhält man } r \cos t = \frac{r^2 \sin \psi}{r \cos \psi + r \sin \psi} = \frac{r \cos \psi y}{r \cos \psi - r \sin \psi}.$$

Hieraus folgt $t = \frac{r \cos \psi \cos \gamma}{1 + \cos \psi \sin \gamma}, u = \frac{r \sin \psi}{1 + \cos \psi \sin \gamma},$ also $\frac{t}{u} = \frac{WK}{TW}$

$$= \tan KTW = \frac{\sin \psi}{\cos \psi \cos \gamma}, \text{ und } \cot^2 KTW = \frac{\cos \psi \cos \gamma}{\sin \psi}, \text{ wie}$$

vorhin, und $\sqrt{(t^2 + u^2)} = TK = \frac{r \sqrt{(\sin^2 \psi + \cos^2 \psi \cos^2 \gamma)}}{1 + \cos \psi \sin \gamma}$

$$= \frac{r \sqrt{(1 - \cos^2 \psi \sin^2 \gamma)}}{1 + \cos \psi \sin \gamma} = \frac{r \sin ZL}{1 + \cos ZL} = r \tan \frac{1}{2} ZL, \text{ wie nach dem}$$

15 S. erfordert wird.

17 §.

Die Gleichung für die orthographische Projection ergibt sich so. Man setze in den Formeln für die orthographische Pro-

jection des 10 S. hier $a = r, b = 0, \gamma = \gamma, d = 90^\circ,$ so wird $x = \frac{t}{\cos \gamma},$

und $y = u.$ Dieß in $xx + yy = rr$ gesetzt giebt $\frac{t^2}{\cos^2 \gamma} + uu = rr,$

oder $t + u \cos \gamma = r \cos \gamma.$ Für $u = 0,$ ist $t = r \cos \gamma = TB,$

und für $t = 0,$ wird $u = r = TP.$ Man setze also $r \cos \gamma = TB,$

so wird $\cos \gamma = \frac{TB}{r},$ und $u + \frac{TB^2}{rr} u = TB^2,$ oder $u = TB^2 - \frac{TB^2}{rr} uu,$

oder auch $uu = rr - \frac{rr}{TB^2} z^2$. Demnach ist die Projection eine Ellipse, deren halbe Zwergaxe $= r = TP$ und halbe conjugirte Axe $= TB = r \cos \gamma$. Die Abscissen z sind auf der conjugirten Axe vom Mittelpunct T gerechnet. Für diese orthographische Projection sey nun $Tw = z$, $pk = y$, und wie vorhin $x = TF = r \cos \psi$, $y = FL = r \sin \psi$, so wird $r \cos \psi = \frac{z}{\cos \gamma}$; also $z = r \cos \psi \cos \gamma$; und $r \sin \psi = y$, folglich $\frac{z}{y} = \frac{WK}{TW} = \frac{\sin \psi}{\cos \psi \cos \gamma} = \frac{WK}{TW}$, wie erfordert wird, weil T, K und k in gradter Linie liegen müssen. Ferner wird $Tk = r \sqrt{(\sin \psi)^2 + \cos \psi^2 \cos^2 \gamma} = r \sqrt{(1 - \cos \psi^2 \sin^2 \gamma)} = r \sqrt{(1 - \cos^2 ZL)} = r \sin ZL$, wie dem 17 S. gemäß ist.

18 §.

Unter den Bedingungen des vorigen §. die Projectionen so vieler Meridiane als verlangt wird auf der Tafel durch Zeichnung zu finden.

Auf. Der Kreis GPHQ (8 Fig.) stelle die Tafel vor, GH die Fundamentallinie, welche durch den Mittelpunct T der Tafel gehet, der zugleich der Augenpunct ist, und PQ sey auf der Fundamentallinie senkrecht, so ist PQ die Projection des Meridians von 90° Länge. Den Halbkreis PHQ theile man in gleiche Theile von 20 zu 20 oder von 10 zu 10 Graden, nachdem die Meridiane sich unter Winkel von 10° zu 10° oder von 5° zu 5° schneiden sollen. Durch alle Theilungspuncte, 20, 40, u. s. f. ziehe man grade Linien nach P, welche TH in C, D, E, F u. s. f. schneiden, so sind die Durchschnittspuncte nach der Ordnung die gesuchten Projectionen der Meridiane von $10^\circ, 20^\circ, 30^\circ, 40^\circ$ Länge u. s. f. und CP, DP, EP, FP, u. s. f. die zugehörigen Halbmesser. Beschreibt man

demnach aus C, D, E, F, u. s. f. mit den Halbmessern CP, EP, FP, u. s. f. die Bogen PBQ, P₂₀Q, P₃₀Q, P₄₀Q, u. s. f. dieß die gesuchten Projectionen. Die Richtigkeit der Verzeichnung fällt leicht in die Augen. Es ist nämlich $TC = r \operatorname{tang} 10^\circ$, $TD = r \operatorname{sec} 10^\circ$, $TD = r \operatorname{tang} 20^\circ$, $DP = r \operatorname{sec} 20^\circ$, u. s. f. wie nach dem §. erfordert wird. Diese Verzeichnung scheint mir leichter und in der Ausübung bequemer zu seyn als diejenige, welche sonst gewöhnlich vorgeschrieben wird, und auch von Herrn v. Wolf beybehalten ist, obgleich letztere ebenfalls aus den erwiesenen Formeln fließt. Es schneidet nämlich jede Projection PBQ die Fundamentallinie in der Entfernung TB vom Augenspunct, so daß $TB = r \operatorname{tang} \frac{90^\circ - \gamma}{2}$. Deswegen kann man auch den Quadranten GP von 10° zu 10° oder von 5° zu 5° eintheilen, und die graden Linien Q₁₀, Q₂₀, Q₃₀, u. s. f. ziehen, welche GT in B, 20, 30, 40, u. s. f. schneiden. Durch diese Puncte gehen die Projectionen nach der Ordnung durch, und man muß zu den Kreisen PBQ, P₂₀Q, u. s. f. die Mittelpuncte suchen. Es ist nämlich $TB = r \operatorname{tang} \frac{90^\circ - 10^\circ}{2}$, $T_{20} = r \operatorname{tang} \frac{90^\circ - 20^\circ}{2}$ u. s. f. Die Alten sind auf diese Verzeichnung durch den synthetischen Vortrag gekommen. Sie erwiesen, daß die Projection ein Kreis seyn müsse, und daß die drey Puncte P, B, Q; P, 20, Q, u. s. f. in diesen Kreisen liegen. Also durften sie nur zu diesen Kreisen durch die bekannte Verzeichnung die Halbmesser suchen. Aber die vorige Verzeichnung ist ohne Zweifel kürzer und bequemer, indem sich die Mittelpuncte auf einmal unmittelbar ergeben.

Für die Projectionen der Meridiane, deren Länge nicht viel von 90° unterschieden ist, fallen die Mittelpuncte sehr weit hinaus, und die Linien durch P schneiden TH unter sehr spitzen Winkeln, daß also der eigentliche Durchschnittspunct etwas un-

bequem, und dabey zugleich etwas unsicher bestimmt wird, obgleich noch allemal sicherer, als bey der letztgedachten Verzeichnung. Will man diese Unbequemlichkeit ganz vermeiden, so darf man nur den Halbmesser $r \cos \psi$ berechnen, welches durch Hülfe der Logarithmen sehr leicht ist. Auf solche Art bleibt keine andre Unbequemlichkeit übrig, als diejenige, welche in der Ausübung bey Verzeichnung sehr großer Kreise unvermeidlich ist, und welche die Theorie eigentlich nicht weiter heben kann, weil sie die Verzeichnung eines Kreises als eine Forderung annimmt, wenn der Mittelpunct und Halbmesser gegeben sind.

Man bedient sich bey den übrigen krummen Linien, zu deren Verzeichnung man keine so bequeme Instrumente hat, wie bey dem Kreise, dieses Vortheils. Man sucht für jede Abscisse die zugehörige Ordinate entweder durch Verzeichnung, oder durch Rechnung, und bestimmt auf solche Art mehrere Punkte, die in der krummen Linie einander so nahe liegen, daß man durch sie die krumme Linie aus freyer Hand ziehen kann. Eben dieses Hülfsmittels kann man sich hier bedienen, wenn die Halbmesser der Kreise so groß ausfallen, daß die Verzeichnung des Kreises deswegen beschwerlich wird. Bey einerley Mittagskreis ändert sich γ nicht, also ist es leicht $\text{tang PZL} = \cot KTW = \frac{\cos \psi \cos \gamma}{\sin \gamma}$,

oder $\text{tang KTW} = \frac{\text{tang} \psi}{\sin \psi}$ und $\cos ZL = \cos \psi \sin \gamma$ vermittelst der

Logarithmen zu finden, indem man für ψ nach und nach 10° , 20° , oder auch 5° , 10° , u. s. f. nimmt, weil nun $WK = TW \text{ tang KTW}$,

$= \frac{TW}{\text{tang PZL}}$, so kann man leicht WK berechnen, wenn man TW

so annimmt, wie es die jedesmalige Voraussetzung von $\psi = 10^\circ$,

$\psi = 20^\circ$, u. s. f. erfordert. Es ist aber $TW = \frac{r \cos \psi \cos \gamma}{1 + \cos \psi \sin \gamma}$, und

WK

$$WK = \frac{r \sin \psi}{1 + \cos \psi \sin \gamma}, \text{ und } \cos \psi \sin \gamma = \cos ZL, 1 + \cos \psi \sin \gamma = 1 +$$

$$\cos ZL = \frac{\sin ZL}{\tan \frac{1}{2} ZL}, \text{ also } TW = \frac{r \cos \psi \cos \gamma \tan \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}, \text{ und } WK$$

$$= \frac{r \sin \psi \tan \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}. \text{ Durch Hülfe dieser beyden letzten Ausdrücke}$$

kann man für jede Voraussetzung von $\psi = 10^\circ, \psi = 20^\circ, \text{ u. s. f.}$ sowohl TW, als auch WK sehr leicht berechnen. Es sey z. E. $\gamma = 85^\circ$, und $\psi = 54^\circ, r = 10000$, so giebt die Rechnung

$$l \cos \psi = 9, 7692187$$

$$\sin \gamma = 9, 9983442$$

$$l \cos ZL = 19, 7675629 - 10$$

$$\text{also } ZL = 54^\circ 9', \frac{1}{2} ZL = 27^\circ 4\frac{1}{2}'.$$

$$lr = 4, 0000000$$

$$l \cos \psi = 9, 7692187$$

$$l \cos \gamma = 8, 9402960$$

$$22, 7095147$$

$$\frac{\sin ZL}{\tan \frac{1}{2} ZL} = 0, 2002115$$

$$lk = 22, 5093032 - 20$$

$$\text{also } TW = 323.$$

$$l \sin ZL = 9, 9087814$$

$$l \tan \frac{1}{2} ZL = 9, 7085699$$

$$\frac{\sin ZL}{\tan \frac{1}{2} ZL} = 0, 2002115$$

$$lr = 4, 0000000$$

$$\sin \psi = 9, 9079576$$

$$13, 9079576$$

$$\frac{\sin ZL}{\tan \frac{1}{2} ZL} = 0, 2002115$$

$$lk = 13, 7077461 - 10$$

$$\text{folglich } WK = 5102.$$

Demnach nehme man $TY = 5102$ und $YK = 323$, so ist K in der Projection des Mittagstreifes von 85° Länge, und K ist die Projection eines Puncts L von 54° Breite in diesem Mittagstreife.

Wenn L die Projection eines gegebenen Puncts in einem Meridian, z. E. von 40° Länge ist; so läßt sich die orthographische Projection eben dieses Puncts leicht auf folgende Art finden. Man ziehe TL, so ist $TL = r \tan \frac{1}{2} ZL$, (15 S.) man nehme ferner

R 3

TM

$TM = r \sin ZL$, so ist M die orthographische Projection eben des Puncts, wovon L die stereographische ist. Man darf demnach nur auf TH ein Stück $TE = TL$ nehmen, sodann PE ziehen, welche den Halbkreis PBQ in V schneidet, hierauf VX auf PQ senkrecht ziehen, und $TM = VX$ nehmen.

19 §.

Es bleibe alles wie im 16 §. (9 Fig.) in Ansehung der Lage der Tafel und des Auges: aber statt des Meridians sey ein Parallelkreis DLd des Aequators gegeben, dessen geographische Breite, oder Abstand vom Aequator $DG = \psi$ ist: man soll seine Projection auf der Tafel suchen.

Ausf. Es ist dieß der Fall des 12 §. da die Ebene von Lm mit der Fundamentelebene parallel ist. Also hat man $Te = e$, und überdem $a = o$, $d = r$. Folglich wird $x = \frac{e^2}{u}$, und $z = \frac{r(e-u)}{u} = \frac{re}{u} - r$. Da nun hier $ef = x$, $fL = z$, $eL = eD = ed = r \cos \psi$ ist, so hat man zwischen x und z die Gleichung $xx + zz = rr \cos^2 \psi$. Ueberdem wird $Te = e = r \sin \psi$, also $x = \frac{r \sin \psi}{u}$, $z = \frac{rr \sin \psi}{u} - r$, und man erhält zwischen z und u die Gleichung $\frac{rr \sin^2 \psi}{uu} + \left(\frac{rr \sin \psi}{u} - r\right)^2 = rr \cos^2 \psi$, oder $\frac{u \sin^2 \psi}{uu} + \left(\frac{r \sin \psi}{u} - 1\right)^2 = \cos^2 \psi$, oder auch $u \sin^2 \psi + (r \sin \psi - u)^2 = uu \cos^2 \psi$. Dieß giebt $u \sin \psi + rr \sin \psi - 2ru \sin \psi + uu \sin^2 \psi = o$, oder $uu - \frac{2r}{\sin \psi} u + rr = o$. Als ist die Projection wiederum eine Linie der zweyten Ordnung, die in die Classe der Ellipsen gehet, dahin man auch den Kreis rechnen muß.

Man

Man kann die Gleichung auch so ausdrücken $z + uu - 2r \operatorname{cosec} \psi + rr = 0$, und für $z = 0$ wird $u = r \operatorname{cosec} \psi + r \sqrt{(\operatorname{cosec} \psi^2 - 1)}$, oder $u = r(\operatorname{cosec} \psi + \cot \psi)$. Es sey demnach auf der Ebene der Tafel die Projection DKd (10 Fig.) gezeichnet, und $TW = z$, $WK = u$; man nehme $TC = r \operatorname{cosec} \psi$, $Ca = -r \cot \psi$, $Cb = +r \cot \psi$, so sind a und b in der Projection. Wenn man Kw mit Tw parallel zieht, und in der gefundenen Gleichung $TW = WK = u$, $wK = TW = z$ setzt, so erhält man $WK + TW^2 - 2r \operatorname{cosec} \psi TW + rr = 0$. Da nun $TC = r \operatorname{cosec} \psi$, so erhält man $TW + CW = r \operatorname{cosec} \psi$, und $TW = r \operatorname{cosec} \psi - CW$. Dieß setze man statt TW in der letzten Gleichung, so erhält man zwischen CW und WK folgende Gleichung $WK^2 + CW^2 = rr(\operatorname{cosec} \psi^2 - 1)$ oder $WK^2 + CW^2 = rr \cot^2 \psi$, und diese ergibt, daß die Projection ein Kreis sey, dessen Mittelpunkt in C fällt, und dessen Halbmesser $= r \cot \psi$ ist. Der Mittelpunkt C liegt in der graden Linie PQ , die durch den Augenspunkt T auf der Fundamentallinie senkrecht steht; er ist vom Augenspunkt um den Abstand $TC = r \operatorname{cosec} \psi$ entfernt, und die Projection schneidet die Linie PQ in a so, daß $Ta = r(\operatorname{cosec} \psi - \cot \psi) = r \operatorname{tang} \frac{1}{2} \psi$. Wenn man mit dem Halbmesser $TP = r$ einen Kreis aus dem Mittelpunct T beschreibt, und auf demselben die Bogen $PD = Pd = 90^\circ - \psi$ nimmt, so sind die Punkte D und d in der Projection. Dieß ergibt die Zeichnung unmittelbar, weil die Punkte D und d der Parallelkreise mit ihren Projectionen zusammen fallen. Eben dieß ergibt auch die Gleichung $z + uu - 2r \operatorname{cosec} \psi + rr = 0$. Man ziehe nämlich DE auf TW senkrecht, und setze $z = TE = r \cos \psi$, so wird $uu - 2r \operatorname{cosec} \psi = -rr - rr \cos^2 \psi$, oder $uu - 2r \operatorname{cosec} \psi + rr \operatorname{cosec} \psi^2 = rr(\operatorname{cosec} \psi^2 - 1 - \cos^2 \psi)$. Hieraus folgt $u = r \operatorname{cosec} \psi + r \sqrt{(\cot^2 \psi - \cos^2 \psi)}$, und es wird $ED = r \operatorname{cosec} \psi - r \sqrt{(\cot^2 \psi - \cos^2 \psi)}$. Es ist aber $\operatorname{cosec} \psi - \sqrt{(\cot^2 \psi - \cos^2 \psi)} = \frac{1}{\sin \psi} - \cos \psi \sqrt{\frac{1}{\sin^2 \psi} - 1} = \frac{1}{\sin \psi} - \cos \psi \cot \psi$

= -

$= \frac{1}{\sin\psi} \frac{\cos\psi^2}{\sin\psi} = \frac{\sin\psi^2}{\sin\psi} = \sin\psi$; also $ED = r\sin\psi$. Demnach ist der Punct D des Kreises DPa zugleich in der Projection DKa .

Die Projection des Aequators wird eine grade Linie, die mit der Fundamentallinie einerley ist: denn das Auge steht in der Ebene des Aequators. Es wird auch $Ta = r \operatorname{tang} \frac{1}{2}\psi = c$, wenn $\psi = 0$ ist, und der Halbmesser $r \cot\psi = \infty$.

Es entferne sich nun das Auge O in der Aze der Tafel unendlich von T, so wird die Projection orthographisch. Des Puncts L orthographische Projection K fällt mit eben-dieses Puncts stereographischer Projection und dem Augenpunct T in grader Linie; wie dann auch leicht erhellet, daß die ganze orthographische Projection des Parallelkreises DLa eine grade Linie sey, die mit der Fundamentallinie in der Entfernung $To = r\sin\psi$ parallel ist. So hat man auch nach dem 12 S. $c = u = 0$, oder $u = c$ für die Gleichung der Projection.

Die Lage des Puncts L hängt von seiner geographischen Länge mit ab. Es sey PLA ein Mittagskreis durch L, und $GPA = \gamma$, so ist $af = x = r \cos\psi \cos\gamma$, und $z = fL = r \cos\psi \sin\gamma$. In dieser Voraussetzung wird $r \cos\psi \cos\gamma = \frac{r \sin\psi}{u}$ und $r \cos\psi \sin\gamma = \frac{r \sin\psi}{s} - r$, also $u = \frac{r \sin\psi}{1 + \cos\psi \sin\gamma}$ und $s = \frac{r \cos\psi \cos\gamma}{1 + \cos\psi \sin\gamma}$. Dies sind eben die Ausdrücke, welche im 16 S. gefunden worden, wie es denn auch eben dieselben Data sind. Es liegt nämlich L zugleich in einem Meridian, dessen Länge = γ , und in einem Parallelkreis, dessen Breite = ψ ist, eben so, wie im 16 S. vorausgesetzt worden. Es bleibt auch ZL der Abstand vom Zenith, und

PZL

PZL das Azimuth, also ist $\cos ZL = \sin \gamma \cos \psi$, $u = \frac{\sin \psi \tan \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}$

und $s = \frac{r \cos \psi \cos \gamma \tan \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}$.

20 §.

Unter den Bedingungen des vorigen §. die Projectionen so vieler Parallelkreise, als verlangt wird, die um gleiche Bogen, z. B. von 10 zu 10, oder 5 zu 5 Graden, von einander abstehen, auf der Tafel durch Beschriftung zu finden.

Auf. Es sey (7 Fig.) GH die Fundamentallinie, T der Augenpunct, so ist GH zugleich die Projection des Aequators. Man theile den Quadranten HP von 10 zu 10 oder 5 zu 5 Graden ein, und ziehe die graden Linien G80, G70, G60, u. s. f. welche PT in a, b, u. s. f. schneiden. Durch diese Punkte nach der Ordnung gehen die Projectionen der Parallelkreise von 80°, 70°, 60° Breite, u. s. f. dann es ist $Ta = r \tan \frac{1}{2} 80^\circ$, $Tb = r \tan \frac{1}{2} 70^\circ$, u. s. f. Weil nun die Bogen P80, P70, u. s. f. auf beyden Seiten von P gleich groß genommen werden; so hat man für die Parallelkreise von 80°, von 70°, und eben so für alle folgende drei Punkte, durch welche ihre Projectionen durchgehen, daß man also die zugehörigen Mittelpuncte durch Zeichnung suchen kann. Allein man kann auch dieser Mühe überhoben seyn, wenn man, wie im 18 §. den Halbkreis PHQ gehörig eingetheilt, und die Linien P20, P40, u. s. f. gezogen hat. Denn es ist $TC = r \cot 80^\circ$, $TD = r \cot 70^\circ$, u. s. f. Also sind TC, TD, u. s. f. nach der Ordnung die Halbmesser der Projectionen der Parallelkreise von 80°, 70°, 60° Breite u. s. f. Deswegen nehme man nach der Ordnung $ac = TC$, $ad = TD$ u. s. f. so sind c, d, u. s. f. die Mittelpuncte der Kreise, welche die Projectionen der Parallelkreise von 80°, 70° Breite, u. s. f. abgeben.

Pl. Abb. VL

8

Dk

Die Halbmesser fallen desto größer aus, je kleiner die Breite des Parallels ist, und man kann die Unbequemlichkeit, worinn man hiedurch bey der Verzeichnung geräth, leicht vermeiden, wenn man diese Halbmesser durch Hälfte des Ausdrucks $r \cos \psi$ mittelst der Logarithmen berechnet: da dann wiederum die Schwierigkeit nur bleibt, so große Kreise zu zeichnen. Allein auch diese läßt sich ziemlich heben, wenn man, wie im 18 S. t und u aus γ und ψ berechnet, und auf solche Art mehrere Punkte nach einander sucht, durch welche der gesuchte Kreisbogen durchgehen muß, da sich hier für einenley Parallels nur γ ändert.

Man hat auch hier $\cos ZL = \sin \gamma \cos \psi$, $u = \frac{\sin \psi \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}$,
 $t = \frac{r \cos \psi \cos \gamma \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}$. Es sey z. Ex. $r = 10000$, $\psi = 5^\circ$ und

$\gamma = 54^\circ$, so giebt die Rechnung

$$\sin \gamma = 9,9079576$$

$$\cos \psi = 9,9983442$$

$$\cos ZL = 9,9063018 - 10$$

$$ZL = 36^\circ 18'$$

$$\frac{1}{2} ZL = 18^\circ 9'$$

$$r = 4,0000000$$

$$\sin \psi = 8,9402960$$

$$r \sin \psi = 12,9402960$$

$$\frac{\sin ZL}{\operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL} = 0,2567005$$

$$h = 12,6835955 - 10$$

$$p = 482,6$$

$$\sin ZL = 9,7783314$$

$$\operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL = 9,5256309$$

$$\frac{\sin ZL}{\operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL} = 0,2567005$$

$$r = 4,0000000$$

$$\cos \psi = 9,9983442$$

$$\cos \gamma = 9,7692187$$

$$23,7675629$$

$$\frac{\sin ZL}{\operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL} = 0,2567005$$

$$h = 23,5108624 - 10$$

$$t = 3242,4$$

Man nehme also $TW = 3242, 4$, und $WK = 482, 6$, so ist K in der Projection des Parallelkreises von 5° Breite und zugleich in der Projection eines Meridians von 54° Länge.

21 §.

Es sey $GBHb$ (11 Fig.) ein größter Kreis der Erdkugel, dessen Pole Z und O sind, so wird er der wahre Horizont des Orts Z seyn, dessen Scheitellinie OZ ist. Es sey ferner pq die Aze des Aequators, so wird der größte Kreis $ZpOQ$ der Meridian des Orts Z , und Bb die Mittagslinie seyn. Wenn nun der Aequator $EGQH$ den Horizont in GH schneidet, so ist GH auf der Ebene des Meridians senkrecht, und $GZHO$ der erste Verticalkreis. Nun sey $GBHb$ die Tafel, das Auge stehe in O im Nadir des Orts Z , und durch die Aze pq des Aequators sey ein Stundenkreis pLA gelegt, der mit dem Meridian einen gegebenen Winkel $ZpV = \phi$ einschließt: man soll seine Projection auf der Tafel suchen, wenn auch des Orts Z geographische Breite $OZ = \lambda$ gegeben ist.

Aufl. Der Stundenkreis pLV schneide die Fundamentalebene in TV , so ist $GTV = \eta$, und der sphärische Winkel $pVG = d$. Ueberdem ist $a = o$, $b = c = o$, und $d = r$. Also geben die Formeln des 9 §. folgende Ausdrücke

$$x = \frac{r \sin \eta \cot d - r t}{\sin \eta - u \cot d - r \cos \eta}, \text{ oder auch}$$

$$u = \frac{r \sin \eta \cos d - r \sin d}{\sin \eta \sin d - u \cos d - r \cos \eta \sin d}, \text{ und}$$

$$y = \frac{r \cos \eta}{u \cos d - \sin \eta \sin d + r \cos \eta \sin d}.$$

Im sphärischen Dreieck VpZ sey der Winkel $pVZ = \xi$, die Seite $VZ = s$, so ist $\eta + s = 90^\circ$, $d + \xi = 180^\circ$, also $\sin \eta = \cos s$, $\cos \eta = -\sin s$, $\sin d = \sin \xi \cos s = -\cos \xi$, und es wird

$$x = \frac{r \sin \xi + r u \cos \xi \cot \xi}{r \sin \xi \sin \xi - t \cos \xi \sin \xi - u \cos \xi} = \frac{r t + r u \cos \xi \cot \xi}{r \sin \xi - t \cos \xi - u \cot \xi}$$

$$y = \frac{r u \sin \xi}{r \sin \xi \sin \xi - t \cos \xi \sin \xi - u \cos \xi} = \frac{r u \frac{\sin \xi}{\sin \xi}}{r \sin \xi - t \cos \xi - u \cot \xi}$$

Wenn nun LE auf TV senkrecht ist, so hat man $TF = x$, $FL = y$, und $xx + yy = r^2$, da dann die gefundenen Werthe statt x und y gesetzt folgende Gleichung zwischen t und u geben:

$$(r t + r u \cos \xi \cot \xi)^2 + r r u \frac{\sin \xi^2}{\sin \xi^2} = r^2$$

$$(r \sin \xi - t \cos \xi - u \cot \xi)^2 = r^2$$

Hieraus folgt

$$t^2 + 2 t u \cos \xi \cot \xi + u^2 \cos \xi^2 \cot \xi^2 + u \frac{\sin \xi^2}{\sin \xi^2} = r r \sin \xi^2 - 2 t r \sin \xi \cos \xi - 2 r u \sin \xi \cot \xi - t \cos \xi^2 - 2 t u \cos \xi \cot \xi - u \cot \xi^2$$

oder auch

$$t \sin \xi^2 - u \sin \xi^2 \cot \xi^2 + u \frac{\sin \xi^2}{\sin \xi^2} = r r \sin \xi^2 - 2 t r \sin \xi \cos \xi - 2 r u \sin \xi \cot \xi$$

Man multiplicire alles mit $\sin \xi^2$ und setze $\cot \xi \sin \xi = \cos \xi$, so wird $t \sin \xi^2 \sin \xi^2 + u \sin \xi^2 \sin \xi^2 = r r \sin \xi^2 \sin \xi^2 - 2 t r \sin \xi \cos \xi \sin \xi^2 - 2 r u \sin \xi \cos \xi \sin \xi$.

Nun kann man alles mit $\sin \xi \sin \xi$ dividiren, und es wird $t \sin \xi \sin \xi + u \sin \xi \sin \xi = r r \sin \xi \sin \xi - 2 t r \cos \xi \sin \xi - 2 r u \cos \xi$.

Aber im sphärischen Dreieck ZpV , das bey Z rechtwinklicht ist, hat man $\frac{\sin VZ}{\sin VpZ} = \frac{\sin pZ}{\sin pVZ}$, $\sin VpZ = \frac{\cos pVZ}{\cos pZ}$, $\cos VpZ = \cos VZ \sin pVZ$. Weil nun $VZ = \epsilon$, $pZ = 90^\circ - \lambda$, $VpZ = \phi$, $pVZ = \xi$

so wird $\frac{\sin \epsilon}{\sin \phi} = \frac{\cos \lambda}{\sin \xi}$, $\sin \phi = \frac{\cos \xi}{\sin \lambda}$, $\cos \phi = \cos \epsilon \sin \xi$. Folglich

auch $\sin \epsilon \sin \xi = \sin \phi \cos \lambda$ und $\cos \xi = \sin \phi \sin \lambda$. Man substituirt die drey letzte Werthe in der gefundenen Gleichung, so erhält man

$$(t + u)$$

$$(u + w) \sin \phi \cos \lambda = r \sin \phi \cos \lambda - 2t \cos \phi - 2r \sin \phi \sin \lambda,$$

$$\text{oder } u + w = rr - 2t \frac{\cos \phi}{\cos \lambda} - 2r \tan \lambda$$

$$\text{oder auch } u + w = rr - 2t \frac{\sec \lambda}{\tan \phi} - 2r \tan \lambda,$$

und diese Gleichung ergiebt, daß die Projection wiederum in die Classe der Ellipsen gehöre, die auch hier ein Kreis wird.

Man ordne nämlich die Gleichung nach den Potenzen von u , so hat man $uu + 2r \tan \lambda + u + \frac{2r \sec \lambda}{\tan \phi} t - rr = 0$,

Auf der Ebene der Tafel sey die Projection PK (13 Fig.) gezeichnet, und GH die Fundamentallinie, T der Augenpunct, TW = t , WK = u . Man setze $t = 0$, so wird $uu + 2r \tan \lambda - rr = 0$, also $u = -r \tan \lambda + r \sec \lambda$. Man nehme demnach TD = $-r \tan \lambda$, DP = $+r \sec \lambda$, DQ = $-r \sec \lambda$, so liegen die Punkte P und Q in der Projection. Man ziehe EF mit GH parallel, und nachdem WK bis W verlängert worden, sey WK = x , so wird $x = r \tan \lambda + u$, also $u = x - r \tan \lambda$. Dieß in die vorige Gleichung zwischen t und u gesetzt, giebt zwischen Dw = t , und wK = x diese Gleichung

$$xx - 2rxt \tan \lambda + rr \tan \lambda^2 + t + \frac{2r \sec \lambda}{\tan \phi} t - rr = 0, + 2rxt \tan \lambda - 2rr \tan \lambda^2$$

$$\text{oder } xx - rr(\tan \lambda^2 + 1) + t + \frac{2r \sec \lambda}{\tan \phi} t = 0.$$

Man setze $x = 0$, so hat man $t + \frac{2r \sec \lambda}{\tan \phi} t = rr \sec \lambda^2$, und dieß giebt $t = -\frac{r \sec \lambda}{\tan \phi} + r \sec \lambda \operatorname{cosec} \phi$. Nimmt man demnach DC

$$= -\frac{r \sec \lambda}{\tan \phi}, \quad CE = +r \sec \lambda \operatorname{cosec} \phi, \quad CF = -r \sec \lambda \operatorname{cosec} \phi, \text{ so sind}$$

⊙ 3

die

die Punkte E und F in der Projection. Es sey nun $Cu = s$, so ist $s + \frac{r \sec \lambda}{\tan \phi} = s$, und $s = s - \frac{r \sec \lambda}{\tan \phi}$. Setzt man dieß in der letzten Gleichung statt s , so wird $zx + ss - \frac{rr \sec \lambda^2}{\tan \phi^2} = rr \sec \lambda^2 \pm s$, oder $zx + ss = rr \sec \lambda^2 \operatorname{cosec} \phi^2$. Demnach ist die Projection ein Kreis, dessen Halbmesser $= r \sec \lambda \operatorname{cosec} \phi$. Der Mittelpunkt dieses Kreises liegt in der Tafel unter der Fundamentallinie, und wird so gefunden. Durch den Augenpunct setze man TD auf der Fundamentallinie senkrecht, und nehme $TD = r \tan \lambda$. Durch D ziehe man mit der Fundamentallinie eine Parallele, und nehme $DC = \frac{r \sec \lambda}{\tan \phi}$ auf der Seite die TW entgegen gesetzt ist, so ist C der Mittelpunkt. Wäre ϕ negativ, oder fiels pV auf der andern Seite des Meridians pZ, so müßte DC auf der entgegengesetzten Seite von D genommen werden, weil nun $\tan \phi$ negativ ist. Für $\phi = 90^\circ$ fällt C in D, weil $\tan \phi = \infty$, und also $DC = \frac{r \sec \lambda}{\tan \phi} = 0$ wird. Der Halbmesser ist nun $= r \sec \lambda = DP$.

22 §.

Bei dieser Auflösung sind folgende Umstände merkwürdig. Die Linie TD wird allein durch den Winkel λ und nicht durch ϕ bestimmt. Demnach werden die Mittelpunkte der Projectionen aller Stundenkreise in der Linie EF liegen, wenn λ einertor bleibt. Ziehet man in der 11 Fig. die grade Linie Op, welche die Tafel in P durchbohret, so ist P die Projection des Poles p und dieser liegt in Bb, dem Durchschnitt des Meridians und der Tafel, oder der Mittagslinie, worinn sich der Meridian des Orts Z projectirt, wie auch die Gleichung ergiebt, weil für $\phi = 0$, $\operatorname{cosec} \phi = \infty$ also der Kreis eine grade Linie wird. Man hat also TP, wenn man in der

der Gleichung zwischen s und u die Abscisse $s=0$ setzt. Dies gab $s = -r \operatorname{tang} \lambda + r \sec \lambda$, also ist $TP = r(\sec \lambda - \operatorname{tang} \lambda) = r \operatorname{tang} \frac{90^\circ - \lambda}{2} = r \operatorname{tang} \frac{pZ}{2}$, wie auch unmittelbar aus der Zeichnung erhellen. Wenn man die Linie Oq zöge, und bis sie mit der Tafel zusammen stieße verlängerte, so würde der Durchschnittspunct π unterwärts in der verlängerten TD fallen, und dieser wäre dann die Projection des entgegengesetzten Poles q . Diesen giebt die andre Applicata für $u=0$. Es wird nämlich $T\pi = -r(\sec \lambda + \operatorname{tang} \lambda) = -r \operatorname{tang} \frac{90^\circ + \lambda}{2} = r \operatorname{tang} \frac{qZ}{2}$, wie ebenfalls auch aus der Zeichnung erhellen. Da nun diese beyden Ordinaten ebenfalls nicht von λ abhängen, so sind die Punkte P und Q für alle Stundenkreise einerley, und die Projectionen aller Stundenkreise schneiden einander in diesen Punkten. Wenn nun in der Tafel die Linie PC gezogen ist, so wird $PD:DC = 1:\operatorname{tang} CPD = r \sec \lambda:\frac{r \sec \lambda}{\operatorname{tang} \phi} = 1:\cot \phi$. Also ist $\operatorname{tang} CPD = \cot \phi$, folglich $CPD = 90^\circ - \phi$. Hat man demnach $TD = r \operatorname{tang} \lambda$ genommen, und durch D eine Parallele EF mit der Fundamentallinie gezogen, so setze man an P den Winkel $BPC = 90^\circ - \phi$, und es wird PC die Linie EF im Mittelpunct des Kreises schneiden, der der Projection des Stundenkreises zugehört, welcher mit dem Mittagskreise einen Winkel $= \phi$ einschließt.

23 §.

Es rücke nun das Auge in der Axe der Tafel (11 Fig.) von der Tafel weg, bis LO mit OZ parallel und die Projection orthographisch wird; so fällt die orthographische Projection K des Puncts L mit T und K in graden Linie. Es ist nämlich TK die Projection des Verticalkreises ZL , und es wird pZL das Azimuth
des

des Puncts L, so wie ZL sein Abstand vom Zenith ist. Dafern nun noch $AL = \psi$ des Puncts L geographische Breite gegeben ist, so hat man die Lage des Puncts L völlig bestimmt. Im sphärischen Dreieck pZL ist nun $LpZ = \phi$, $pZ = 90^\circ - \lambda$, $pL = 90^\circ - \psi$, und $\cos ZL = \cos pL \cos pZ + \cos ZpL \sin pL \sin pZ$, $\tan pZL =$

$$\frac{\sin pL \sin ZpL}{\cos pL \sin pZ - \cos ZpL \cos pZ \sin pL}, \text{ also wird } \cos ZL = \sin \psi \sin \phi + \cos \phi \cos \psi \cos \lambda, \text{ und } \tan pZL = \frac{\cos \psi \sin \phi}{\sin \psi \cos \lambda - \cos \phi \sin \lambda \cos \psi}.$$

Ferner, das man im sphärischen Dreieck VLZ auch $\cos ZL = \cos VZ \cos VL + \cos ZVL \sin VZ \sin VL$ und

$$\tan VZL = \frac{\sin VL \sin ZVL}{\cos VL \sin VZ - \cos ZVL \cos VZ \sin VL}. \text{ Es wär aber}$$

$$x = \frac{r \sin \xi + r \cos \xi \cos \xi}{r \sin \xi \sin \xi - \cos \xi \sin \xi - r \cos \xi}, y = \frac{r \sin \xi}{r \sin \xi \sin \xi - \cos \xi \sin \xi - r \cos \xi}$$

$$\text{und } z = VZ, \xi = LVZ. \text{ Ferner ist } x = r \cos VL$$

$$= \frac{r \sin \xi + r \cos VZ \cos \xi}{r \sin VZ \sin \xi - \cos VZ \sin \xi - r \cos \xi}, \text{ und } y = r \sin VL$$

$$= \frac{r \sin VZ}{r \sin VZ \sin \xi - \cos VZ \sin \xi - r \cos \xi}.$$

Aus den beiden letzten Gleichungen folgt diese $\frac{\cos VL}{\sin \xi + r \cos VZ \cos \xi} = \frac{\sin VL}{r \sin VZ}$, oder $r \sin VZ$

$\cos VL - \sin \xi \sin VL - r \cos \xi \cos VZ \sin VL = 0$. Wenn man ferner die erste mit $\cos VL$, die letzte mit $\sin VL$ multiplicirt, und beide addirt, so wird $r \sin VZ \sin VL + \sin \xi \cos VL + r \cos VZ \cos \xi \cos VL = r \sin VZ \sin \xi - \cos VZ \sin \xi - r \cos \xi$. Man multiplicire diese wiederum mit $\sin VL$ und die nächst vorhergehende mit $\cos VL$, addire sodann beide zusammen, so erhält man

$$r \sin VZ = r \sin \xi \sin VZ \sin VL - \sin \xi \cos VZ \sin VL - r \cos \xi \sin VL$$

$$\text{oder } r (\sin VZ + \cos \xi \sin VL) = \sin \xi \sin VZ \sin VL - \sin \xi \cos VZ \sin VL$$

und

$$\text{und } u = \frac{r \sin \xi \sin VZ \sin VL - \sin \xi \cos VZ \sin VL}{\sin VZ + \cos \xi \sin VL}$$

Aber aus der Gleichung $u \sin VZ \cos VL - \sin \xi \sin VL - u \cos \xi \cos VZ \sin VL = 0$ folgt $u = \frac{r \sin \xi \sin VL}{\sin VZ \cos VL - \cos \xi \cos VZ \sin VL}$. Beide

Werthe gleich gesetzt geben

$$\frac{r \sin VZ - t \cos VZ}{\sin VZ \cos VL - \cos \xi \cos VZ \sin VL} = \frac{r \sin VZ - t \cos VZ}{\sin VZ + \cos \xi \sin VL},$$

und daraus folgt

$$(\sin VZ + \cos \xi \sin VL + \sin VZ \cos VZ \cos VL - \cos \xi \sin VL \cos VZ) t = r(\sin VZ^2 \cos VL - \cos \xi \sin VZ \cos VZ \sin VL).$$

Setzt man nun $1 - \cos VZ^2 = \sin VZ^2$, so kann man alles mit $\sin VZ$ dividiren,

$$\text{und es wird } t = \frac{r(\sin VZ \cos VL - \cos \xi \cos VZ \sin VL)}{1 + \cos VZ \cos VL + \cos \xi \sin VZ \sin VL}.$$

Dies in den letzten Ausdruck für u statt t gesetzt giebt

$$u = \frac{r \sin \xi \sin VL}{1 + \cos VZ \cos VL + \cos \xi \sin VZ \sin VL}.$$

Nun war $\sin VZ \cos VL - \cos \xi \cos VZ \sin VL = \frac{\sin VL \sin \xi}{\tan VZL}$ und

$$\cos VZ \cos VL + \cos \xi \sin VZ \sin VL = \cos ZL, \text{ also wird}$$

$$t = \frac{r \sin VL \sin \xi}{\tan VZL (1 + \cos ZL)}, \quad u = \frac{r \sin VL \sin \xi}{1 + \cos ZL}.$$

Weil nun überdem

$$\frac{\sin VL}{\sin VZL} = \frac{\sin ZL}{\sin \xi}, \text{ also } \sin VL \sin \xi = \sin ZL \sin VZL, \text{ so erhält man}$$

$$t = \frac{r \sin ZL \sin VZL}{\tan VZL (1 + \cos ZL)}, \quad u = \frac{r \sin ZL \sin VZL}{1 + \cos ZL}; \text{ oder } t = r \tan \frac{1}{2} ZL$$

$\cos VZL$, $u = r \tan \frac{1}{2} ZL \sin VZL$. Aber im sphärischen Dreieck

$$pZL \text{ hat man } pZL = 90^\circ - VZL, \text{ und } \frac{\sin ZL}{\sin \phi} = \frac{\sin pL}{\sin pZL} = \frac{\cos \psi}{\cos VZL},$$

$$\text{also } \cos VZL = \frac{\cos \psi \sin \phi}{\sin ZL}. \text{ Dies giebt: } t = \frac{r \cos \psi \sin \phi \tan \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}$$

Pl. Abb. V 2.

Q

End.

Endlich hat man im sphärischen Dreieck pZL auch $\cos pZL = \frac{\cos pL - \cos ZL \cos pZ}{\sin ZL \sin pZ} = \sin VZL$, also $\sin VZL = \frac{\sin \psi - \cos ZL \sin \lambda}{\sin ZL \cos \lambda}$,
 und $u = \frac{r \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL (\sin \psi - \cos ZL \sin \lambda)}{\sin ZL \cos \lambda}$.

24 §.

Wenn man die Formeln des 21 §. und die daraus im vorigen 23 §. hergeleiteten mit dem 16 §. vergleicht, so findet man allenthalben eine völlige Uebereinstimmung, und es hätte die Auflösung des 16 §. aus dieser hergeleitet werden können, weil jene von dieser nur ein besonderer Fall ist. Im 16 §. ward angenommen, daß Z im Aequator selbst stehe. Wenn man demnach $\lambda = ZF = 0$ setzt, so müssen die jetzigen Formeln insgesamt mit denjenigen übereinkommen, die im 16 §. erwiesen sind. Es war hier der Halbmesser der Projection $= r \sin \lambda \operatorname{cosec} \phi$, und dieser wird $= r \operatorname{cosec} \phi$ wenn $\lambda = 0$ ist. Es fällt nun F in Z und p in B , und ϕ wird das Complement des Winkels, den der Meridian pL mit der Tafel macht. Dieser war im 16 §. $= \gamma$, also ist $\operatorname{cosec} \phi = \operatorname{sec} \gamma$, und der Halbmesser der Projection wird $= r \operatorname{sec} \gamma$, wie im 16 §. Ferner wird $TD = r \operatorname{tang} \lambda = 0$, und $DC = -\frac{r \operatorname{sec} \lambda}{\operatorname{tang} \phi} = -\frac{r}{\operatorname{cot} \gamma} = -r \operatorname{tang} \gamma = TC$ im 16 §. Aus $t = \frac{r \cos \psi \sin \phi \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}$ und $u = \frac{r \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL (\sin \psi - \cos ZL \sin \lambda)}{\sin ZL \cos \lambda}$ wird $t = \frac{r \cos \psi \cos \gamma \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}$ und $u = \frac{r \sin \psi \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL}$, wenn $\lambda = 0$ und $\phi = 90^\circ - \gamma$ gesetzt wird, so wie man auch $\cos ZL = \cos \phi \cos \psi = \sin \gamma \cos \psi$ erhält, wie dem 16 §. gemäß ist.

25 §.

Bey eben der Lage des Meridians oder Stundenkreises pLA gegen die Tafel, wie im 21 §. die orthographische Projection desselben zu finden.

Auf. Wenn man in den Formeln des 10 §. für die orthographische Projection, wo $a=0$ ist, auch $b=c=0$, setzt, wie es den Voraussetzungen des 20 §. gemäß ist, so wird $x = t \sec \eta - u \operatorname{tang} \eta \cot d$, und $y = \frac{u}{\sin d}$. Man setze wie im 20 §. $\eta = 90^\circ - \xi$

und $d = 180^\circ - \xi$ so erhält man $x = t \operatorname{cosec} \xi + u \cot \xi$ und $y = \frac{u}{\sin \xi}$. Dieß in die Gleichung $xx + yy = rr$ gesetzt giebt für

die orthographische Projection $\frac{t}{\sin \xi} + \frac{u \cot \xi \cos \xi}{\sin \xi \sin \xi} + \frac{uu}{\sin \xi^2} = rr$, oder $(t \sin \xi + u \cot \xi \cos \xi)^2 + uu \sin^2 \xi = rr \sin^2 \xi$.

Hieraus folgt

$$uu \cot^2 \xi \cos^2 \xi + 2t u \sin \xi \cot \xi \cos \xi + t^2 \sin^2 \xi = rr \sin^2 \xi + uu \sin^2 \xi$$

oder auch $uu(1 - \cot^2 \xi \sin^2 \xi) + 2t u \sin \xi \cot \xi \cos \xi + t^2 \sin^2 \xi = rr \sin^2 \xi$.

Man substituirt aus dem 20 §. die Werthe $\cot \xi \cos \xi = \cot \Phi$, $\sin \xi \sin \xi = \sin \Phi \cos \lambda$, $\cot \xi = \sin \Phi \sin \lambda$, so wird

$$uu(\sin \Phi^2 + 2t u \sin \Phi \cos \Phi \sin \lambda + t(1 - \sin \Phi^2 \sin \lambda^2)) = rr \sin \Phi^2 \cos \lambda^2$$

oder $uu + 2t u \cot \Phi \sin \lambda + (\operatorname{cosec} \Phi^2 - \sin \lambda^2) t = rr \operatorname{cosec} \lambda^2$.

Die Gleichung drückt eine Ellipse aus, dafern $\cot^2 \Phi \sin \lambda^2 < \operatorname{cosec} \Phi^2 - \sin \lambda^2$. Es ist aber diese Voraussetzung wirklich richtig, denn es ist allemal $\operatorname{cosec} \Phi^2 \sin \lambda^2 < \operatorname{cosec} \Phi^2$, also $\cot^2 \Phi \sin \lambda^2 + \sin \lambda^2 < \operatorname{cosec} \Phi^2$, und $\cot^2 \Phi \sin \lambda^2 < \operatorname{cosec} \Phi^2 - \sin \lambda^2$.

Die Ebene des Meridians pLA (11 Fig.) schneide die Tafel in der graden Linie TN , so hat man im sphärischen Dreieck

$\mathcal{L} 2$

BpN

$B\rho N \text{ tang } BN = \sin B\rho \text{ tang } B\rho N = \sin \lambda \text{ tang } \Phi$, also $\sin BN$
 $= \frac{\sin \lambda \sin \Phi}{\sqrt{(1 - \cos \lambda^2 \sin \Phi^2)}}$, $\cos BN = \frac{\cos \Phi}{\sqrt{(1 - \cos \lambda^2 \sin \Phi^2)}}$. Es sey

die Projection auf der Ebene der Tafel gezeichnet, GH sey die Fundamentallinie, T der Augenpunct, PQ die Projection des Meridians $TW = t$, $WK = u$. Wenn $u = 0$, so wird $t =$

$+\frac{r \sin \Phi \cos \lambda}{\sqrt{(1 - \sin \Phi^2 \sin \lambda^2)}}$, und wenn $t = 0$, so ist $u = +r \cos \lambda$. Also

schneidet die Projection die Fundamentallinie in E und F , (15 Fig.)

so daß $TE = TF = \frac{r \cos \Phi \cos \lambda}{\sqrt{(1 - \sin \Phi^2 \sin \lambda^2)}}$, die Projection des Meri-

dians aber in Π und π , so daß $T\Pi = T\pi = r \cos \lambda$. Demnach ist T der Ellipse Mittelpunct, und EF , $\Pi\pi$ sind ein paar Durchmesser, aber keine zusammen gehörende. Man ziehe nun TN unter dem

Winkel PTN , so daß $\sin PTN = \frac{\sin \lambda \sin \Phi}{\sqrt{(1 - \cos \lambda^2 \sin \Phi^2)}}$ und $\cos PTN$

$= \frac{\cos \Phi}{\sqrt{(1 - \cos \lambda^2 \sin \Phi^2)}}$. Auf TN sey TR senkrecht, und KR mit

TN parallel. Setzt man nun $TR = s$, und $RK = z$, so ergibt sich auf folgende Art eine Gleichung zwischen s und z . Aus Vergleichung der ähnlichen Dreyecke TWV , TRS , SKW , VKR findet man $t = s \cos PTN - z \sin PTN$ $u = z \cos PTN + s \sin PTN$, also wird

$t = \frac{s \cos \Phi - z \sin \lambda \sin \Phi}{\sqrt{(1 - \cos \lambda^2 \sin \Phi^2)}}$; $u = \frac{z \cos \Phi + s \sin \lambda \sin \Phi}{\sqrt{(1 - \cos \lambda^2 \sin \Phi^2)}}$. Die gefundene

Gleichung für die Projection läßt sich so ausdrücken $u \sin \Phi^2 + 2tu \sin \Phi \cos \Phi \sin \lambda + t (\cos \lambda^2 + \cos \Phi^2 \sin \lambda^2) = r r \sin \Phi^2 \cos \lambda^2$ oder $(u \sin \Phi + t \cos \Phi \sin \lambda)^2 + t \cos \lambda^2 = r r \sin \Phi^2 \cos \lambda^2$; und man findet, wenn man der Kürze wegen $\sqrt{(1 - \cos \lambda^2 \sin \Phi^2)} = R$ setzt.

$$u \sin \Phi = (z \sin \Phi \cos \Phi + s \sin \lambda \sin \Phi^2) : R$$

$$+ t \cos \Phi \sin \lambda = (-z \sin \Phi \cos \Phi \sin \lambda^2 + s \sin \lambda \cos \Phi^2) : R$$

$$\text{also } u \sin \Phi + t \cos \Phi \sin \lambda = z \sin \Phi \cos \Phi \cos \lambda^2 + s \sin \lambda,$$

ferner

ferner erhält man

$$(u \sin \phi + t \cos \phi \sin \lambda)^2 = (ss \sin^2 \lambda + 2st \sin \phi \cos \phi \sin \lambda \cos \lambda^2 + zz \sin^2 \phi \cos^2 \lambda^2): R^2$$

$$t \cos \lambda^2 = (ss \cos^2 \phi \cos \lambda^2 - 2st \sin \phi \cos \phi \sin \lambda \cos \lambda^2 + zz \sin^2 \phi \sin \lambda^2 \cos \lambda^2): R^2$$

also $(u \sin \phi + t \cos \phi \sin \lambda)^2 + t \cos \lambda^2$

$$= ss(1 - \sin^2 \phi \cos \lambda^2): R^2 + zz \sin^2 \phi \cos \lambda^2 (1 - \sin^2 \phi \cos \lambda^2): R^2$$

und weil $R^2 = 1 - \sin^2 \phi \cos \lambda^2$, so ergibt sich folgende Gleichung

$$ss + zz \sin^2 \phi \cos \lambda^2 = rr \sin^2 \phi \cos \lambda^2 \text{ oder auch } zz = rr - \frac{ss}{\sin^2 \phi \cos \lambda^2}.$$

Wenn $s = 0$, so wird $z = +r$, also $TC = TD = r$: wenn aber

$z = 0$, so wird $s = +r \sin \phi \cos \lambda$, also ist $TA = TB = r \sin \phi \cos \lambda$,

und wenn man $\sin \phi \cos \lambda = \frac{TA}{r}$ in die Gleichung setzt, so wird

$$zz = rr - \frac{rr}{TA^2} ss. \text{ Demnach ist } CD = 2r \text{ die Zwergaxe und } AB$$

$= 2r \sin \phi \cos \lambda$ die conjugirte Axe der Ellipse, und diese letztere schneidet die Fundamentallinie unter einem Winkel ATE dessen Tangente $= \sin \lambda \tan \phi$. Es sey der Winkel $= N$, unter welchem der Meridian pLA die Tafel bey N schneidet, so ist $\cos N = \sin \phi \cos \lambda$, also $TA = TB = r \cos N$, wie dem 17 §. gemäß ist. Wenn man $\lambda = 0$ setzt, so fallen Tp und TN in TB zusammen, und man erhält die Gleichung sowohl als die übrigen im 17 §. hergeleiteten Formeln, wenn man auch $\phi = 90^\circ - \gamma$ setzt.

26 §.

Man kann auch hier für die orthographische Projection x und y auf eine ähnliche Art, wie im 17 §. ausdrücken. Es war

$$\text{nämlich } x = \frac{t \sin \xi + u \cos VZ \cos \xi}{\sin VZ \sin \xi} \text{ und } y = \frac{u}{\sin \xi}, \text{ wo } VZ = 0 \text{ ist.}$$

§ 3

Man

Man nehme nun $x = TF = r \cos VL$ und $y = FL = r \sin VL$, so erhält man

$$r \cos VL = \frac{r \sin \xi + u \cos VZ \cos \xi}{\sin VZ \sin \xi}$$

$$r \sin VL = \frac{u \sin VZ}{\sin VZ \sin \xi}$$

Hieraus folgt $\frac{\cos VL}{r \sin \xi + u \cos VZ \cos \xi} = \frac{\sin VL}{u \sin VZ}$ oder $u \sin VZ \cos VL$

$$- r \sin \xi \sin VL - u \cos \xi \cos VZ \sin VL = 0.$$

Wenn ferner die erste mit $\cos VL$, die letzte mit $\sin VL$ multiplicirt wird, und man addirt beyde, so wird

$$u \sin VZ \sin VL + r \sin \xi \cos VL + u \cos \xi \cos VZ \cos VL = r \sin \xi \sin VZ$$

Die letzte mit $\sin VZ$ und die nächstvorhergehende mit $\cos VL$ multiplicirt und beyde zusammen addirt geben $u \sin VZ = r \sin \xi \sin VZ \sin VL$, also wird $u = r \sin \xi \sin VL$. Aber die Gleichung $u \sin VZ \cos VL - r \sin \xi \sin VL - u \cos \xi \cos VZ \sin VL = 0$ giebt

$$u = \frac{r \sin \xi \sin VL}{\sin VZ \cos VL - \cos \xi \cos VZ \sin VL} \quad \text{Beyde Werthe von } u$$

gleich gesetzt geben $z = r (\sin VZ \cos VL - \cos \xi \cos VZ \sin VL)$. Nun

$$\text{war } \tan VZL = \frac{\sin \xi \sin VL}{\sin VZ \cos VL - \cos \xi \cos VZ \sin VL}, \text{ also ist}$$

$$z = \frac{r \sin \xi \sin VL}{\tan VZL}. \quad \text{Wenn also } T w = \frac{r \sin \xi \sin VL}{\tan VZL}, \text{ so } w = r \sin \xi \sin VL,$$

so ist $\frac{wk}{T w} = \tan VZL = \frac{WK}{T W}$ (23 S.) wie erfordert wird, weil

T, K, k , in grader Linie liegen. Weil auch $\sin \xi \sin VL = \sin ZL$

$\sin VZL$, so wird $z = \frac{r \sin ZL \sin VZL}{\tan VZL} = r \sin ZL \cos VZL$; und da

ferner $\cos VZL = \frac{\cos \psi \sin \phi}{\sin ZL}$, so wird $z = r \cos \psi \sin \phi$ und $u = r \sin ZL$

$$\sin VZL = \frac{r (\sin \psi - \cos ZL \sin \lambda)}{\cos \lambda}$$

27 §.

Bey den Voraussetzungen des 21 §. in Ansehung der Lage des Auges gegen die Tafel, und der Lage des Orts Z gegen den Aequator, die Projectionen so vieler Stundenkreise als verlangt wird, z. Er. von 15 zu 15 Graden durch Zeichnung zu finden.

Aufl. Um den Mittelpunct T (14 Fig.) sey ein Kreis beschrieben mit dem Halbmesser $= r$, welcher den Horizont, als die Tafel vorstellet, und in demselben ein paar senkrechte Durchmesser GH, BQ, so ist T der Augenpunct, GH die Fundamentallinie BQ die Projection des Meridians des Orts Z. Nun sey z. Er. $\lambda = 22\frac{1}{2}^\circ$, so nehme man den Bogen $HE = 2 \times 22\frac{1}{2}^\circ$ und ziehe GE, welche BQ in D schneidet, so ist $TD = r \operatorname{tang} 22\frac{1}{2}^\circ$, und wenn durch D eine grade Linie CD mit der Fundamentallinie parallel gezogen wird, so liegen die Mittelpuncte aller gesuchten Projectionen in dieser Linie. Man nehme ferner $HF = 90^\circ - 22\frac{1}{2}^\circ$ und ziehe GF, welche BT in P schneidet, so ist P die Projection des Pols, der über dem Horizont liegt, weil $TP = r \operatorname{tang} \frac{90^\circ - 22\frac{1}{2}^\circ}{2}$. An PD lege man die Winkel $DPC = 15^\circ$, $DPI = 30^\circ$, $DPK = 45^\circ$, $DPR = 60^\circ$, $DPs = 75^\circ$, und bemerke die Durchschnittspuncte C, I, K, in der Linie DC, so geben diese die Mittelpuncte der Projectionen derjenigen Stundenkreise ab, die den Meridian unter Winkeln schneiden, welche die Winkel an P zu 90° ergänzen. Also beschreibe man nach der Ordnung mit den Halbmessern CP, IP, KP, u. s. f. Kreise, so hat man die Projectionen der Stundenkreise, die den Meridian unter Winkeln von $75^\circ, 60^\circ$, u. s. f. bis 15° schneiden.

Bey Stundenkreisen, die gegen dem Mittagkreis unter sehr kleinen Winkeln geneigt sind; ist man einer ähnlichen Unbequemlichkeit, wie bey den vorigen §§. unterworfen, weil die Halbmesser
der

der Kreise sehr groß ausfallen. Man kann aber in solchen Fällen entweder die Halbmesser selbst aus der Formel $r \sec \lambda \times \operatorname{cosec} \phi$ leicht berechnen: oder wenn auch die Verzeichnung der Kreise mit so großen Halbmessern ihre Schwierigkeit hat; so dienen die Formeln des 23 §. für z und u , die Coördinaten selbst zu berechnen, und so viele Punkte in der Projection zu suchen als nöthig ist, um die Projection aus freyer Hand durch diese Punkte zu zeichnen. Dieß letztere hat vornehmlich seinen Nutzen bey Verzeichnung geographischer Charten nach der vom Herrn Lase angerühmten stereographischen Horizontalprojection. Es war aber

$$z = \frac{r \cos \psi \sin \phi \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL}{\sin ZL} = r \cos VZL \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL, \text{ weil } \cos VZL = \frac{\cos \psi \sin \phi}{\sin ZL}, \text{ und } u = r \sin VZL \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL. \text{ Weil sich nun } \phi \text{ für}$$

einerley Mittagskreis nicht ändert, so darf man nur ZL , und hierauf VZL berechnen, indem man nach und nach andre Werthe für ψ annimmt, da dann die übrige Rechnung vermittelst der Logarithmen sehr leicht ist. Die Formel $\cos ZL = \sin \psi \sin \lambda + \cos \phi \cos \psi \cos \lambda$ ist hier fast eben so bequem, ZL zu finden, als wenn man auf die sonst gewöhnliche Art das Dreieck ZpL in zwey rechtwinklichte zerfällt.

Es sey $r = 10000$, $\phi = 1^\circ$, $\psi = 40^\circ$, $\lambda = 22\frac{1}{2}^\circ$, so giebt die Rechnung

$$\sin \psi = 9. 8080675$$

$$\sin \lambda = 9. 5828397$$

$$19. 3909072 - 10$$

$$\sin \psi \sin \lambda = 2459842$$

$$\cos \phi \cos \psi \cos \lambda = 7076250$$

$$\cos ZL = 9536092 \text{ also } ZL = 17^\circ 32'$$

$$\text{und } \frac{1}{2} ZL = 9^\circ 46'.$$

$$\operatorname{cosec} \psi = 9. 8842540$$

$$\operatorname{cosec} \lambda = 9. 9656153$$

$$\operatorname{cosec} \phi = 9. 9999338$$

$$29. 8498031 - 20$$

$\operatorname{cosec} \psi$

$\cos\psi = 9. 8642540$

$\sin\phi = 8. 2418553$

$18. 1261093$

$\sin ZL = 9. 4789423.$

$\cos VZL = 8. 6471670$

$\text{tang} \frac{1}{2} ZL = 13. 2358589.$

$k = 21. 8830259 - 20.$

$l = 76. 4251$

$VZL = 87^\circ 27 \frac{1}{2}.$

$\sin VZL = 9. 9995719$

$\text{tang} \frac{1}{2} ZL = 13. 2358589.$

$h = 23. 2354308 - 20,$

$u = 1719. 613,$

Man nehme also $TY = 1719, 613$; und $YZ = 76, 425$, so ist Z ein Punkt in der Projection.

Wenn V ein gegebener Punkt in der Projection eines Stundenkreises ist, der z. E. um 30° vom ersten abstehet, so findet man die zugehörige orthographische Projection S eben dieses Punktes auf eben die Art, wie im 18 S. Man ziehet TV, fasset $TB = TV$, und ziehet DG, welche den Kreis GBHQ in E schneidet. Aus E setzet man EX auf GH senkrecht, und nimmet sodann $TS = EX$; so ist S die orthographische Projection desselben Punktes, wovon V die stereographische ist.

28 §.

Es bleibe noch alles wie im 21 S. (12 Fig.) in Ansehung der Lage des Auges, der Tafel, und des Orts Z gegen den Aequator AQ ; nur sey statt des Stundenkreises ein Parallelkreis BLD des Aequators gegeben, dessen Abstand vom Aequator $MD = \psi$ bekannt ist: man soll seine Projection auf der Tafel suchen.

Auss. Der Parallelkreis schneide den Meridian des Orts Z in der graden Linie NM , und C sey sein Mittelpunct, BD sey ein Durchmesser desselben auf MN senkrecht, so ist BD auf der Ebene des Meridians senkrecht und mit TW parallel. Ferner ist

Pl. Abb. V Z.

N

CV

CV mit EQ, des Aequators und Meridians Durchschnitt, parallel, und CM schneidet TZ in E. Aber die erweiterte Ebene des Parallelkreises schneidet die Fundamentalebene in der Linie EF, so daß EF mit TW parallel ist und $\text{TRF} = 90^\circ$, weil beyde Ebenen, also auch EF auf dem Meridian senkrecht sind. Es sey LF auf EF senkrecht, und schneide BD in f. Da nun der Winkel $\text{ETQ} = \lambda$, weil der Bogen QZ sein Maas ist, so ist auch $\text{CET} = \lambda$. Dieser Winkel aber ist der Neigungswinkel der Ebene des Parallelkreises gegen die Fundamentalebene. Also wird in den allgemeinen Formeln des § S. $d = \lambda$. Ueberdem ist $u = 0$, $a = 0$, $b = r$, also $\sin u = 0$, $\cos u = 1$. Dieß in den allgemeinen Formeln des § S. gesetzt giebt

$$x = \frac{(c+r)t}{u \cos \lambda + r} = \frac{(c+r) t \sin \lambda}{u \cos \lambda + r \sin \lambda}, \text{ und}$$

$$y = \frac{(c+r)u}{u \cos \lambda + r \sin \lambda}. \text{ Weil nun } \text{TE} = c \text{ ist, so wird } \text{CE} = c \cos \lambda$$

$= \text{Ef}$. Ueberdem ist $\text{EF} = \text{Cf} = x$, $\text{FL} = y$; aber $\text{FL} = \text{Ef} - \text{fL}$, also $y = c \cos \lambda - \text{fL}$, und $\text{fL} = c \cos \lambda - y$. Weil ferner $\text{MQ} = \psi$, so ist $\text{CT} = r \sin \psi$, $\text{CM} = \text{CB} = \text{CL} = r \cos \psi$. Nun hat man für den Parallelkreis die Gleichung $\text{Cf}^2 + \text{fL}^2 = \text{CL}^2$. Setzt man hier die gefundenen Werthe statt Cf, fL und CL, so erhält man zwischen x und y die Gleichung $xx + (y - c \cos \lambda)^2 - rr \cos^2 \psi = 0$.

$$\text{Nun ist } y - c \cos \lambda = \frac{(c+r)u}{u \cos \lambda + r \sin \lambda} - c \cos \lambda$$

$$= \frac{(c \sin \lambda^2 + r)u - r \sin \lambda \cos \lambda}{u \cos \lambda + r \sin \lambda}. \text{ Dieß nebst dem Werth}$$

$$x = \frac{(c+r) t \sin \lambda}{u \cos \lambda + r \sin \lambda} \text{ in die Gleichung gesetzt giebt}$$

$$(c+r)^2 \sin \lambda^2 t t + c \sin \lambda^4. u u - 2 c r \sin \lambda^2 \cos \lambda. u + c r r \sin \lambda^2 \cos \lambda^2 = 0$$

$$+ 2 c r \sin \lambda^2 - 2 c r r \sin \lambda \cos \lambda - r^4 \cos^2 \psi \sin \lambda^2$$

+ r t

$$(s+r)^2 z + c \sin^2 \lambda \quad u - 2r^3 \cos^2 \psi \cos \lambda \sin \lambda$$

$$+ 2cr \quad - \frac{2err \cos \lambda}{\sin \lambda} \quad - r^4 \cos^2 \psi$$

Es ist aber $rr(1 - \cos^2 \lambda \cos^2 \psi) = rr(\sin^2 \lambda + \cos^2 \lambda \sin^2 \psi)$, und wenn man dieß substituirt, so daß aber alles mit $\sin^2 \lambda$ dividirt, so wird

$$(s+r)^2 z + c \sin^2 \lambda \quad u - 2err \sin \lambda \cos \lambda \quad u + err \cos \lambda^2 = a$$

$$+ 2cr \quad - \frac{2err \cos \lambda}{\sin \lambda} \quad - r^4 \cos^2 \psi$$

$$+ rr$$

$$+ \frac{rr \cos^2 \lambda \sin^2 \psi}{\sin^2 \lambda} \quad - \frac{2r^3 \cos^2 \psi \cos \lambda}{\sin \lambda}$$

Nun ist $CE = CT \cot \lambda$ und $CT = r \sin \psi$, also $CE = r \sin \psi \cot \lambda$, und $TE = \sqrt{CT^2 + CE^2} = r \sin \psi \sqrt{1 + \cot^2 \lambda} = r \sin \psi \operatorname{cosec} \lambda$, oder $r = \frac{r \sin \psi}{\sin \lambda}$. Daraus folgt ferner $2r \cos \lambda \cos \lambda = \frac{2r^3 \sin^2 \psi \cos \lambda}{\sin \lambda}$.

Aber es ist $\frac{2r^3 \cos^2 \psi \cos \lambda}{\sin \lambda} = \frac{2r^3 \cos \lambda}{\sin \lambda} - \frac{2r^3 \sin^2 \psi \cos \lambda}{\sin \lambda}$, folglich $2r \cos \lambda \cos \lambda + \frac{2r^3 \cos^2 \psi \cos \lambda}{\sin \lambda} = \frac{2r^3 \cos \lambda}{\sin \lambda}$. Dieß in die gegebene Gleichung zwischen z und u gesetzt giebt

$$(s+r)^2 z + c \sin^2 \lambda \quad u - \frac{2r^3 \cos \lambda}{\sin \lambda} \quad u + err \cos \lambda^2 = a$$

$$+ ec \cos^2 \lambda \quad - r^4 \cos^2 \psi$$

$$+ 2cr \quad - \frac{2err \cos \lambda}{\sin \lambda}$$

$$+ rr$$

oder $(s+r)^2 (z+u) - 2rr(s+r) \cot \lambda \quad u + err \cos \lambda^2 - r^4 \cos^2 \psi = a$. Nun kann man ferner $r = \frac{r \sin \psi}{\sin \lambda}$ substituiren, und man erhält

die Gleichung

II 2

($\sin \psi$).

$$\frac{\sin\psi}{(\sin\lambda + 1)^2} (u + us) - 2r\frac{\sin\psi}{\sin\lambda} + 1) \operatorname{scot}\lambda + \frac{r\sin\psi^2 \operatorname{csc}\lambda^2}{\sin\lambda^2} = 0$$

$$\operatorname{csc}\psi^2 = 0,$$

und diese gehörig geordnet gibt

$$u + us - \frac{2r\operatorname{csc}\lambda}{\sin\psi + \sin\lambda} u + \frac{r(\sin\psi^2 \operatorname{csc}\lambda^2 - \operatorname{csc}\psi^2 \sin\lambda^2)}{(\sin\psi + \sin\lambda)^2} = 0$$

Wenn man nun $z = 0$ setzt, so ergibt sich $u = \frac{r\operatorname{csc}\lambda}{\sin\psi + \sin\lambda}$

+ $\frac{r\operatorname{csc}\psi}{\sin\psi + \sin\lambda}$, welches sich auch so ausdrücken läßt

$$u = \frac{r(\operatorname{csc}\lambda + \operatorname{csc}\psi)}{\sin\psi + \sin\lambda}. \text{ Es ist aber } \frac{\operatorname{csc}\lambda + \operatorname{csc}\psi}{\sin\lambda + \sin\psi} = \operatorname{csc}\frac{1}{2}(\psi + \lambda)$$

$$= \operatorname{tang}\frac{1}{2}180^\circ - (\psi + \lambda), \text{ und } \frac{\operatorname{csc}\lambda - \operatorname{csc}\psi}{\sin\lambda + \sin\psi} = \operatorname{tang}\frac{1}{2}(\psi - \lambda). \text{ Also}$$

ist der eine Werth $u = r\operatorname{csc}\frac{1}{2}(\psi + \lambda)$, der andre $u = r\operatorname{tang}\frac{1}{2}(\psi - \lambda)$, wie auch aus Betrachtung der Figur leicht erhellen. Ist nun die

Projection ak (10 Fig.) auf der Ebene der Tafel geschmact, so daß T der Augenpunkt und GH die Fundamentallinie ist, und

$$\text{man nimmt } TC = \frac{r\operatorname{csc}\lambda}{\sin\psi + \sin\lambda}, \quad Ca = -\frac{r\operatorname{csc}\psi}{\sin\psi + \sin\lambda}, \quad Cb =$$

+ $\frac{r\operatorname{csc}\psi}{\sin\psi + \sin\lambda}$, so sind die Punkte a und b in der Projection. Es sey

af mit GH parallel, und schneide WK in w , so ist $Cw = TW = z$.

Man setze $wk = z$, so wird $\frac{r\operatorname{csc}\lambda}{\sin\psi + \sin\lambda} - z = u$, und dies statt u

gesetzt gibt zwischen $Cw = z$, und $WK = Z$ die Gleichung

$$z + \left(-z + \frac{r\operatorname{csc}\lambda}{\sin\psi + \sin\lambda}\right)^2 - \frac{2r\operatorname{csc}\lambda}{\sin\psi + \sin\lambda} \left(-z + \frac{r\operatorname{csc}\lambda}{\sin\psi + \sin\lambda}\right)$$

$$+ \frac{r(\sin\psi^2 \operatorname{csc}\lambda^2 - \operatorname{csc}\psi^2 \sin\lambda^2)}{(\sin\psi + \sin\lambda)^2} = 0$$

$$\text{oder } z + 2z + \frac{r(\sin\psi^2 \operatorname{csc}\lambda^2 - \operatorname{csc}\psi^2 \sin\lambda^2 - \operatorname{csc}\lambda^2)}{(\sin\psi + \sin\lambda)^2} = 0$$

Es

Es ist aber $(\sin\psi^2 - 1) \cos\lambda^2 - \cos\psi^2 \sin\lambda^2 = -\cos\psi^2 \cos\lambda^2 - \cos\psi^2 \sin\lambda^2 = -\cos\psi^2$. Also erhält man $x + xz = \frac{\cos\psi^2}{(\sin\psi + \sin\lambda)^2}$,

und die Projection ist ein Kreis, dessen Halbmesser $= \frac{r \cos\psi}{\sin\psi + \sin\lambda}$,

und dessen Mittelpunct C ist. Die Mittelpuncte der Projectionen aller Parallelkreise liegen also in der graden Linie TC, welche die Projection des Meridians ist. Nimmt man auf dieser Linie $Ta = r \tan\frac{1}{2}(\psi - \lambda)$ $Tb = r \tan(90^\circ - \frac{1}{2}(\psi + \lambda))$, und halbirte ab bey C, so ist C der Mittelpunct und $Ca = Cb$ der Halbmesser.

Wenn $\psi = 0$ ist, oder der Parallelkreis der Aequator selbst wird, so hat man $Ta = -r \tan\frac{1}{2}\lambda$ und $Tb = r \tan(90 - \frac{1}{2}\lambda) = r \cot\frac{1}{2}\lambda$.

29 §.

Wenn der Abstand des Puncts L vom Meridian, oder sein Stundenwinkel $ZpL = \Phi$ gegeben ist, so ist die Lage dieses Puncts und also x und y bestimmt. Es wird nämlich $x = EF = Cf = r \cos\psi \sin\Phi$, und $fL = r \cos\psi \cos\Phi$, also $y = FL = Ff - fL = c \cos\lambda - r \cos\psi \cos\Phi = \frac{r \sin\psi \cos\lambda}{\sin\lambda} - r \cos\psi \cos\Phi$, weil $c = \frac{r \sin\psi}{\sin\lambda}$.

Nun wären die allgemeinen Werthe diese

$$x = \frac{(\frac{r \sin\psi}{\sin\lambda} + r) \sin\lambda}{c \cos\lambda + r \sin\lambda} = \frac{r(\sin\psi + \sin\lambda)x}{c \cos\lambda + r \sin\lambda}$$

$$y = \frac{(\frac{r \sin\psi}{\sin\lambda} + r)x}{c \cos\lambda + r \sin\lambda} = \frac{r(\sin\psi + \sin\lambda)x}{c \cos\lambda \sin\lambda + r \sin\lambda^2}$$

Diese Werthe setze man den vorigen gleich, so wird

$$\cos\psi \sin\Phi = \frac{(\sin\psi + \sin\lambda)x}{c \cos\lambda + r \sin\lambda}$$

u 3

$\sin\psi$

$$\frac{\sin\psi \cos\lambda}{\sin\lambda} - \cos\psi \cos\phi = \frac{(\sin\psi + \sin\lambda)r}{u \cos\lambda \sin\lambda + r \sin\lambda^2}$$

$$\text{oder } \sin\psi \cos\lambda - \cos\psi \cos\phi \sin\lambda = \frac{(\sin\psi + \sin\lambda)r}{u \cos\lambda + r \sin\lambda}$$

Aus beiden folgt

$$\frac{\cos\psi \sin\phi}{z} = \frac{\sin\psi \cos\lambda - \cos\psi \cos\phi \sin\lambda}{u}$$

$$\text{oder } u = \frac{\sin\psi \cos\lambda - \cos\psi \cos\phi \sin\lambda}{\cos\psi \sin\phi} z$$

Aus der ersten, welche ebenfalls z und u enthält, erhält man

$$u \cos\lambda + r \sin\lambda = \frac{(\sin\psi + \sin\lambda)z}{\cos\psi \sin\phi}$$

$$\text{also } u = \frac{(\sin\psi + \sin\lambda)z - r \sin\lambda \cos\psi \sin\phi}{\cos\lambda \cos\psi \sin\phi}$$

Beide Werthe von u gleich gesetzt geben

$$(\sin\psi + \sin\lambda - \sin\psi \cos\lambda^2 + \cos\psi \cos\phi \sin\lambda \cos\lambda)z = r \sin\lambda \sin\phi \cos\psi$$

$$\text{oder } (1 + \sin\psi \sin\lambda + \cos\psi \cos\phi \cos\lambda)z = r \sin\phi \cos\psi$$

$$\text{Also wird } z = \frac{r \sin\phi \cos\psi}{1 + \sin\psi \sin\lambda + \cos\psi \cos\phi \cos\lambda}$$

$$\text{und } u = \frac{(\sin\psi \cos\lambda - \cos\psi \cos\phi \sin\lambda)r}{1 + \sin\psi \sin\lambda + \cos\psi \cos\phi \cos\lambda}$$

Nun war im 23 §. $\sin\psi \sin\lambda + \cos\psi \cos\phi \cos\lambda = \cos ZL$, und

$$\sin\psi \cos\lambda - \cos\psi \cos\phi \sin\lambda = \frac{\cos\psi \sin\phi}{\operatorname{tang} ZL}, \text{ also wird } z = \frac{r \sin\phi \cos\psi}{1 + \cos ZL}$$

$$\text{und } u = \frac{\cos\psi \sin\phi}{\operatorname{tang} ZL (1 + \cos ZL)}. \text{ Weil überdem } z + \cos ZL$$

$$= \frac{\sin ZL}{\operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL}, \text{ und } \cos\psi \sin\phi = \sin ZL \cos VZL = \sin ZL \sin\psi ZL, \text{ so}$$

wird $z = r \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL \sin\psi ZL = r \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL \cos VZL$, und

$$u = \frac{r \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL \sin\psi ZL}{\operatorname{tang} ZL} = r \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL \cos\psi ZL = r \operatorname{tang} \frac{1}{2} ZL \sin VZL.$$

Eben

Eben diese Ausdrücke sind im 23 S. gefunden worden, wo auch e und u aus eben denselben Datis gesucht wurde. Uebrigens ist die Auflösung der Aufgabe des 19 S. ein besondrer Fall von der gegenwärtigen, und wenn man in den Formeln, die hier erwiesfen sind, $\lambda = 0$, $\phi = 90^\circ - \gamma$ setzt, so ergeben sich alle die Formeln des 19 S.

30 S.

Bey eben der Lage des Parallelkreises BLD gegen die Tafel und das Auge, wie im 28 S. die orthographische Projection desselben zu finden.

Aufl. Wenn man in den Formeln des 10 S. für die orthographische Projection, nämlich $x = t \sec \eta + b \sin \eta \cos \eta - a \tan \eta \cot \delta$, und $y = \frac{u}{\sin \delta}$, wie hier erfordert wird, $\eta = 0$ und $\delta = \lambda$ setzt,

so wird $x = t$, und $y = \frac{u}{\sin \lambda}$. Nun war die Gleichung des Parallelkreises zwischen x und y diese $xx + yy - 2cy \cos \lambda + cc. \cos \lambda^2 = rr \cos \psi^2$, also erhält man zwischen t und u diese Gleichung

$$x + \frac{uu}{\sin \lambda^2} - \frac{2cu \cos \lambda}{\sin \lambda} + cc. \cos \lambda^2 = rr \cos \psi^2.$$

$$Da \text{ nun } \text{überdem } c = \frac{r \sin \psi}{\sin \lambda}, \text{ so wird}$$

so wird

$$x + \frac{uu}{\sin \lambda^2} - \frac{2r \sin \psi \cos \lambda}{\sin \lambda^2} u + \frac{rr \sin \psi^2 \cos \lambda^2}{\sin \lambda^2} = rr \cos \psi^2.$$

Wenn man $t = 0$ setzt, so wird

$$uu - 2r \sin \psi \cos \lambda. u + rr \sin \psi^2 \cos \lambda^2 = rr \cos \psi^2 \text{ und dies}$$

gibt $u = r (\sin \psi \cos \lambda + \cos \psi \sin \lambda)$. Also ist einmal $u = r \sin (\psi + \lambda)$, und zweitens auch $u = r \sin (\psi - \lambda)$. Es sey nun $TC = r \sin \psi \cos \lambda$, (10 Fig.) und überdem $Ca = -r \cos \psi \sin \lambda$, $Cb = +r \cos \psi \sin \lambda$, so sind a und b in der Projection. Ferner sey

durch

durch C mit der Fundamentallinie GH die Parallele ef gezogen, welche WK in w schneidet, und man setze $WK = z$, so wird $WK = Ww - wK$ oder $w = r \sin \psi \cos \lambda - z$. Dieß in die Gleichung zwischen t und u gesetzt, giebt zwischen $Cw = t$, und $WK = z$ diese Gleichung

$$u \sin \lambda^2 + z z - 2 r z \sin \psi \cos \lambda + 2 r r \sin^2 \psi \cos \lambda^2 = r r \cos^2 \psi \sin \lambda^2 + 2 r z \sin \psi \cos \lambda - 2 r r \sin^2 \psi \cos \lambda^2$$

oder $z z = r r \cos^2 \psi \sin \lambda^2 - u \sin \lambda^2$. Demnach ist die Projection eine Ellipse, C ihr Mittelpunct, $Ca = Cb = r \cos \psi \sin \lambda$ ihre conjugirte Axe, und $Cc = Cf = r \cos \psi$ ihre Zwergaxe.

Wenn des Puncts L Stundenwinkel $ZpL = \Phi$, und also $EF = r \cos \psi \sin \Phi$, $FL = \frac{r \sin \psi \cos \lambda}{\sin \lambda} - r \cos \psi \cos \Phi$ ist, so erhält

man $t = r \cos \psi \sin \Phi$, und $u = r \sin \psi \cos \lambda - r \cos \psi \cos \Phi \sin \lambda$. Ist nun für die orthographische Projection $Tw = t$, $wK = u$, so hat man $\frac{wK}{Tw} = \frac{(\sin \psi \cos \lambda - \cos \psi \cos \Phi \sin \lambda)}{\cos \psi \sin \Phi} = \frac{WK}{TW}$ (29 §.) wie erfordert wird.

Uebrigens ist $\cos \psi \sin \Phi = \sin ZL \cos VZL$, und $\sin \psi \cos \lambda - \cos \psi \cos \Phi \sin \lambda = \frac{\cos \psi \sin \Phi}{\cos VZL}$, also $Tw = r \sin ZL \cos VZL$,

$wK = \frac{r \cos \psi \sin \Phi}{\cot VZL} = \frac{r \sin ZL \cos VZL}{\cot VZL} = r \sin ZL \sin VZL$, folglich

$Tk = \sqrt{(Tw^2 + wK^2)} = r \sin ZL$. Aber $Tk = \sqrt{(FW^2 + FK^2)} = r \tan \frac{1}{2} ZL$ also $Tk : Tl = \tan \frac{1}{2} ZL : \sin ZL$, wie nach dem 25 §. erfordert wird.

31 §.

Unter den Bedingungen des 28 §. (14 Fig.) die Projectionen so vieler Parallelkreise als verlangt wird, z. B. von 10 zu 10 Graden, auf der Tafel durch Zeichnung zu finden,

finden, wenn die geographische Breite λ des Orts Z gegeben ist.

Aufl. Es sey $\lambda = 22\frac{1}{2}^\circ$, wie im 27 S. Man mache den Bogen $HA = 22\frac{1}{2}^\circ$ und ziehe AG , welche PQ in N schneidet, so geht die Projection des Aequators durch N . Man nehme auch den Bogen $BL = 22\frac{1}{2}^\circ$, und ziehe GL , welche TP verlängert in M schneidet, halbire MN in c , so ist c der Mittelpunkt der Projection des Aequators. Denn es ist $TN = -\text{tang}\frac{1}{2}\lambda$ und $TM = \text{tang} \frac{180^\circ - \lambda}{2} = \text{tang} (90^\circ - \frac{1}{2}\lambda) = \text{cot}\frac{1}{2}\lambda$. Nun ist der Bogen LBA ein Halbkreis. Diesen theile man von 10° zu 10° ein, und zehle die Grade sowohl von L als auch von A aufwärts bis 90° . Hierauf ziehe man die graden Linien G_{10} und G_{10} auf beyden Seiten, diese werden PQ in a und b schneiden: da dann ab in c halbt, den Mittelpunkt der Projection des Parallelkreises von 10° Breite giebt. Es ist nämlich $Ta = r \text{tang}\frac{1}{2}(-22\frac{1}{2}^\circ + 10^\circ)$ und $Tb = r \text{tang}\frac{1}{2}(180^\circ - (22\frac{1}{2}^\circ + 10^\circ)) = \text{tang} (90^\circ - \frac{22\frac{1}{2}^\circ + 10^\circ}{2})$. Wenn man ferner die Linien G_{20} und G_{20} , G_{30} , und G_{30} , u. s. f. ziehet, so ergeben sich auf eben die Art die Mittelpuncte der Projectionen aller übrigen Parallelkreise auf dieser Seite des Aequators.

Für diejenigen Parallelkreise, die auf der andern Seite des Aequators liegen, wird ψ negativ, und man darf nur den andern Halbkreis AGL auf eben die Art eintheilen, auch mit der übrigen Bezeichnung völlig, wie vorhin verfahren. Wenn $\psi = -\lambda$ ist; so geht die Projection durch D , wenn $TD = -r \text{tang}\frac{1}{2}2\lambda = -r \text{tang}\lambda$ genommen wird, und die Projection selbst ist eine grade Linie mit GH parallel, weil $r \text{tang} (90^\circ - \frac{-\psi + \lambda}{2}) = r \text{tang} 90^\circ$ unendlich groß wird.

Die Halbmesser derjenigen Parallelkreise werden hier wiederum sehr groß, die mit dem Ort Z eine entgegengesetzte, sonst aber beynähe gleiche Breite haben. Man findet durch die gelehrte Verzeichnung eigentlich die beyden äußersten Punkte des Durchmessers der gesuchten Kreise, daher ist der eigentl. gesuchte Mittelpunct allemal nur ungefähr halb so weit von T entfernt, als die höchste Spitze des Durchmessers, den die Verzeichnung giebt. Statt dieser bey etwas großen Kreisen ziemlich unbequemen Verzeichnung kann man mit mehr Vortheil den gesuchten Halbmesser, nebst der Punkte s Entfernungen, von T berechnen. Da der Halbmesser

$$= \frac{r \cos \psi}{\sin \psi + \sin \lambda} = \frac{r \cos \psi}{2 \sin \frac{1}{2}(\psi + \lambda) \cos \frac{1}{2}(-\lambda)}, \quad \text{und } T s = r \operatorname{tang} \frac{1}{2}$$

$(\psi - \lambda)$ ist, so läßt sich die Berechnung vermittelst der Logarithmen leicht bewerkstelligen. Diejenigen Parallelkreise, welche dem Parallelkreis des Auges sehr nahe liegen, lassen sich auch durch Punkte verzeichnen, die man aus den Formeln für ϵ und μ durch Rechnung findet, dafern der Halbmesser so groß seyn sollte, daß die sonst gewöhnliche Verzeichnung des Kreises zu viel Schwierigkeit hätte.

Es sey $r = 10000$, $\lambda = 50^\circ$, $\psi = -20^\circ$, $\lambda = 22\frac{1}{2}^\circ$, so wird $\cos ZL = \cos \psi \cos \lambda \cos \lambda - \sin \psi \sin \lambda$

$$r \cos \psi = 9.9729858$$

$$r \sin \psi = 9.5340517$$

$$r \cos \phi = 9.8080675$$

$$r \sin \lambda = 9.5828397$$

$$r \cos \lambda = 9.9656153$$

$$\underline{\underline{19.1168914-10}}$$

$$29.7466686-20$$

$$\cos \psi \cos \phi \cos \lambda = 5580443$$

$$\sin \psi \sin \lambda = 1308854$$

$$\cos ZL = 4271589$$

$$\text{Also } ZL = 64^\circ 42\frac{1}{2}', \quad \frac{1}{2} ZL = 32^\circ 21\frac{1}{2}'.$$

$r \cos \psi$

$$\sec\psi = 9.9729858$$

$$VZL = 37^{\circ} 14\frac{1}{2}'$$

$$\sin\phi = 9.8842540$$

$$\sin VZL = 9.7818417$$

$$19.8572398$$

$$\operatorname{ctang}\frac{1}{2}ZL = 13.8017800$$

$$\sin ZL = 9.9562529$$

$$23.5836217 - 20$$

$$\sec VZL = 9.9009869$$

$$\text{Also } t = 5043, 9$$

$$\operatorname{ctang}\frac{1}{2}ZL = 13.8017800$$

$$23.7027669 - 20.$$

$$u = 3833, 7$$

Nimmt man demnach $t = TW = 5043, 9$, und unter der Fundamentallinie $WK = 3833, 7$, so ist K in der Projection. Es wird nämlich u negativ, weil $\sin\psi$ also auch $\sin VZL$

$$= \frac{\sin\psi - \cos ZL \sin\lambda}{\sin ZL \cos\lambda} \text{ negativ ist.}$$

32 §.

Es sey der größte Kreis $V\Omega\Delta$ die Ecciptik, ihre Polk Π und σ , der Colur der Nachtgleichen $\Pi V\Delta$, der Colur der Sonnenstände $\Pi\sigma\Omega$, so liegt die Axe des Aequators pq im Colur der Sonnenstände. Nun ist ein Punct Z in der Ecciptik gegeben, und das Auge stehet im Nadir desselben, die Tafel ist ein Breitenkreis $\Pi\sigma\Omega$. Man suche die Projection der Axe des Aequators Ip .

Aufl. Da hier wiederum $a = 0$, und $d = r$ ist, so gelten die obigen Formeln nämlich

$$x = \frac{r \sin\eta \cos d - (b \sin\eta \cos\eta + r) t - r b \sin\eta^2}{t \sin\eta - u \cot d - r \cos\eta}$$

$$y = \frac{(b \sin\eta + r \cos\eta) u}{u \cos d - t \sin\eta \sin d + r \cos\eta \sin d}$$

Weberdem ist $d = 0$, $d = 90$, also wird $x = \frac{r t}{r \cos\eta - t \sin\eta}$

$$y = \frac{r \cos\eta}{r \cos\eta - t \sin\eta} \text{ Hier ist nun der Winkel } \angle TF = \eta, \text{ wovon}$$

§ 2

der

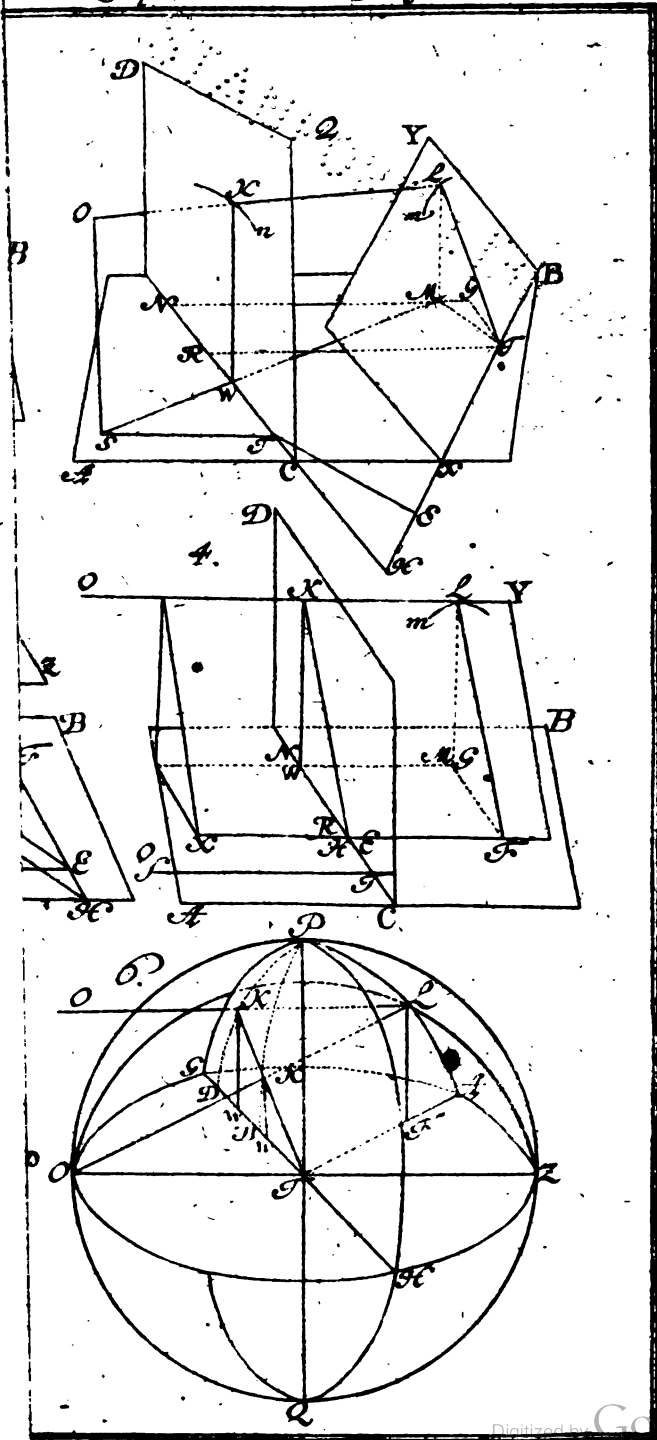
der Bogen $G\mathfrak{S}$ das Maas ist. Weil nun der Bogen $\mathfrak{V}\mathfrak{S} = 90^\circ = GZ$, so ist der Bogen $G\mathfrak{S} = VZ$ dem Abstand des Puncts Z in der Eccliptik vom Anfangspunct des Widders, und η das, was in der Astronomie die Länge des Puncts Z heißen würde. Nun sey die Schiefe der Eccliptik $p\Pi = \varepsilon$, so ist $TF : Fp = 1 : \cot \varepsilon = x : y$, daher hat man zwischen x und y die Gleichung $\frac{y}{x} = \cot \varepsilon$. Dieß giebt

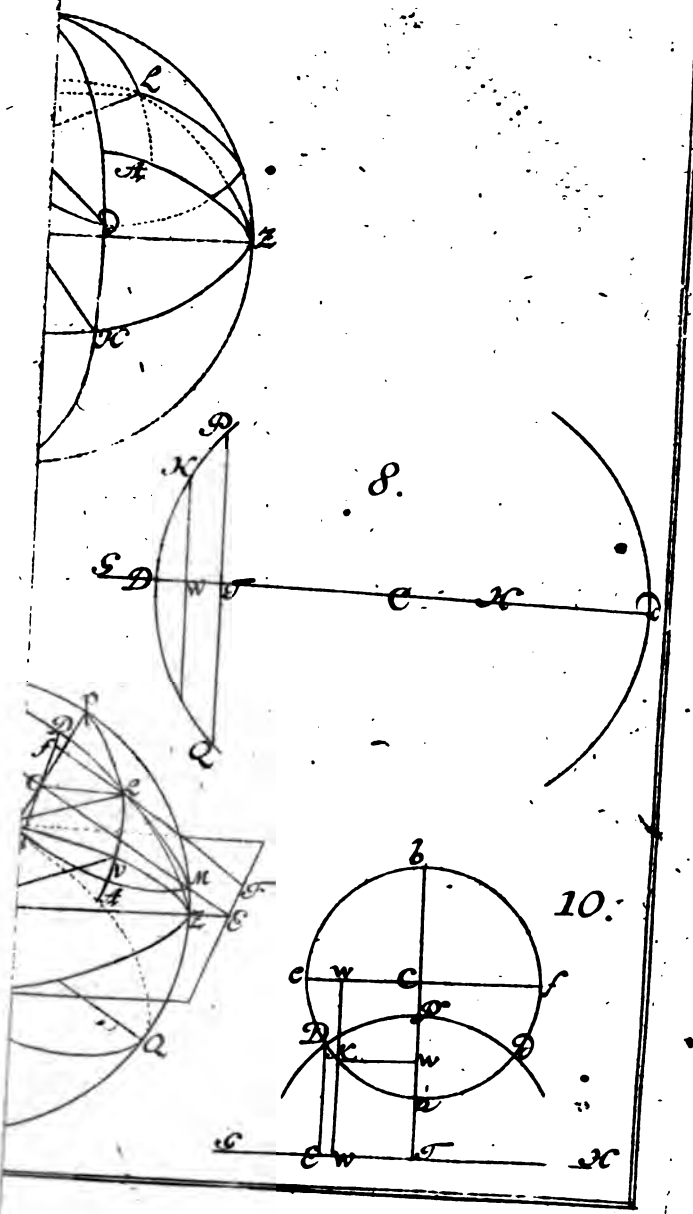
$\frac{u \cos \eta}{t} = \cot \varepsilon$, oder $u = \frac{\cot \varepsilon}{\cos \eta} t$ für die Gleichung der Projection, welches, wie man auch aus andern Gründen weiß, eine grade Linie seyn muß. Es wird also $\tan PTW = \frac{u}{t} = \frac{\cot \varepsilon}{\cos \eta}$, oder $\tan \Pi TP = \frac{\cos \eta}{\cot \varepsilon}$.

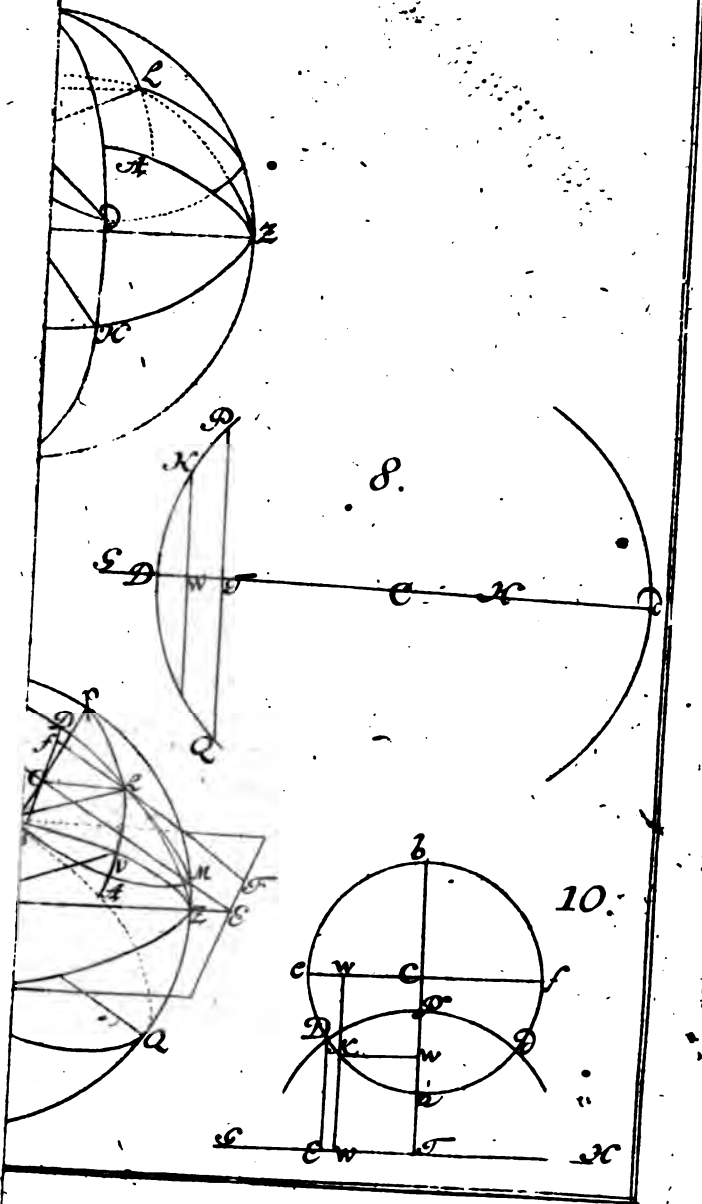
Eben dieß folgt auch aus den Gründen der sphärischen Trigonometrie sehr leicht. Es ist nämlich η dem sphärischen Winkel $p\Pi E$, der Bogen $\Pi p = \varepsilon$, und $ZpCO$ ein größter Kreis, der auf der Tafel senkrecht steht, so daß der Winkel bey $C = 90^\circ$ ist. Also hat man im sphärischen Dreyeck $p\Pi C$ $\tan \Pi C = \cos \eta$, $\tan \varepsilon = \frac{\cos \eta}{\cot \varepsilon} = \tan PT\Pi$, wie vorhin. Eben der Bogen ΠC ist das Maas des sphärischen Winkels $pZ\Pi$, und CG das Maas des sphärischen Winkels pZG , d. i. dem Winkel der Eccliptik mit dem Meridian des Orts Z . Also ist $PT\Pi$ so groß, als der Winkel der Eccliptik mit dem Parallelkreis des Aequators. Den Ausdruck $\tan pZG = \tan PTW = \frac{\cot \varepsilon}{\cos \eta}$ giebt auch die Auflösung des sphärischen Dreyecks $pZ\mathfrak{S}$, worinn $p\mathfrak{S} = 90^\circ - \varepsilon$, und $\mathfrak{S}Z = 90^\circ - \eta$ ist.

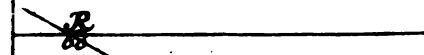
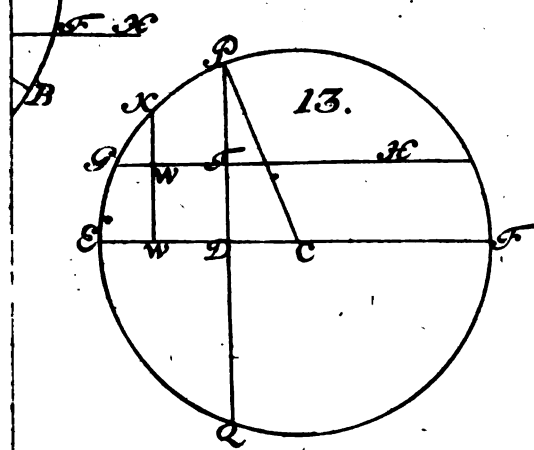
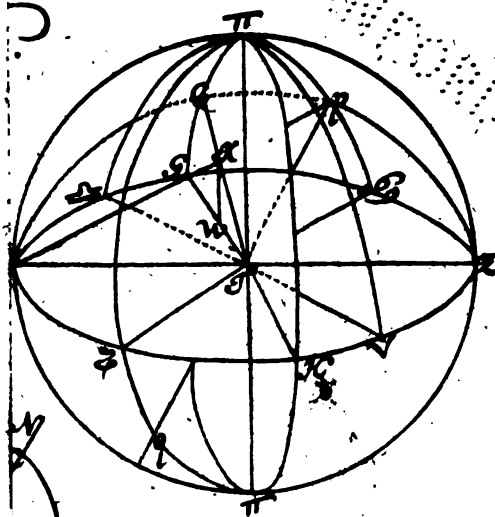
Ich habe diese Aufgabe deswegen beygefügt, um zu zeigen, wie die ganze Verzeichnung von der Projection der Ertekugel, der man sich bey den Sonnenfinsternissen, nach der vom Herrn Lambert beschriebenen, und oben angeführten Methode, mit Vortheil bedienen kann, aus den allgemeinen Formeln fließt.

Johann







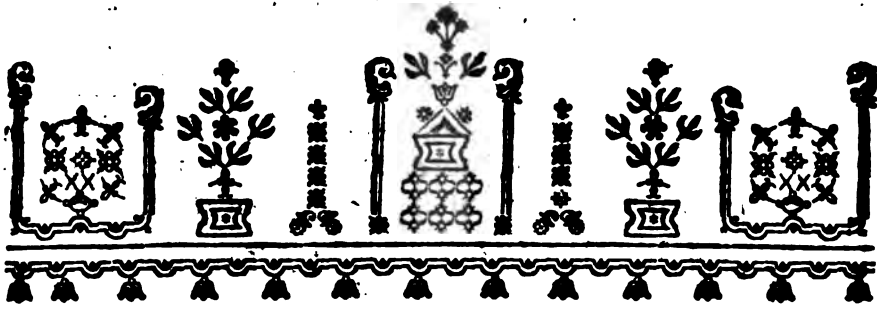


J. Albrecht Eulers

Auflösung

einiger

geometrischen Aufgaben.



Erste Aufgabe.

Man soll zeigen, wie eine jede geradlinichte Figur durch Parallellinien in eine gegebene Anzahl gleicher Theile zerschnitten werden kann?

1. **G** sey $ABCDEFGG$ (1 Fig.) die vorgelegte Figur und MM diejenige Richtung, nach welcher dieselbe in n gleiche Theile zerschnitten werden soll. Man ziehe durch alle Ecken der Figur die graden Linien Bb ; Gg ; Cc ; Dd ; u. s. w. der gegebenen Richtung MM parallel, so wird hierdurch die ganze Figur theils in Dreyecke, theils in Vierecke zerschnitten werden: die Vierecke aber werden jederzeit zwey sich gleichlaufende Seiten haben.

2. Man berechne die Flächeninhalte aller dieser Theilen, und setze den Inhalt des ersten Theils ABb , welcher allezeit so wie auch der letzte EEf ein Dreyeck ist, wenn die vorgelegte Richtung MM keiner Seiten der Figur parallel lauft — man setze.

den Inhalt dieses ersten Theils $ABb = A$

den Inhalt des zweyten Theils $BbGg = B$

den Inhalt des dritten Theils $CcFf = C$, u. s. w.

Endlich den Inhalt der ganzen Figur $ABCDEFGG = A$

also daß $A = A + B + C + D + \&c.$ sey.

3. Man

168 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben:

3. Man merke sich folgende Hülfsätze —

I Lehrsatz. Es sey ABCD (2 Fig.) ein Viereck, dessen beyde Seiten AB und CP einander parallel laufen: BE sey seine Höhe oder eigentlicher die Entfernung der beyden Parallelseiten von einander; so wird der Flächeninhalt des Vierecks

$$ABCD = \frac{1}{2} \times (AB + CD) \times BE \text{ seyn.}$$

Der Beweis dieses Satzes ist viel zu bekannt, als daß ich denselben hier beyzufügen nöthig hätte.

II Aufgabe. Es werden in dem ebengemeldten Viereck ABCD die beyden Parallelseiten AB, CD mit der Höhe BE gegeben, man soll durch dasselbe Viereck eine grade Linie XY der Seite AB oder CD parallel ziehen, also daß der von dem ganzen Viereck abgeschnittene Theil ABYX einer gegebenen Fläche gleich sey.

Die Auflösung dieser Aufgabe ist keiner Schwierigkeit unterworfen. Es sey $AB = b$; $DC = c$; $BE = a$

$$\text{ferner } BP = x; XY = y;$$

Man ziehe BQF der Seite AD parallel

$$\text{so wird } QY = y - b; FC = c - b$$

Und weil die beyden Dreyecke BQY und BFC einander ähnlich sind

$$BE : FC = BP : QY$$

$$\text{das ist } a : c - b = x : y - b$$

$$\text{folglich } y - b = \frac{c - b}{a} x \text{ und } y = b + \frac{c - b}{a} x$$

Nun setze man den Inhalt der gegebenen Fläche = B, und weil der Inhalt des abgeschnittenen Vierecks

$$ABYX = \frac{AB + XY}{2} \times BP \text{ ist,}$$

$$\text{so muß } \frac{AB + XY}{2} \times BP = B \text{ seyn.}$$

Folgt

Folglich $B = \frac{b+y}{2}x = \frac{b+b + \frac{c-b}{a}}{2}x$ und

$$2B = 2bx + \frac{c-b}{a}xx$$

Also $x = \frac{-ab + \sqrt{(aabb + 2aB(c-b))}}{c-b}$

und $y = b + \frac{c-b}{a} = \frac{\sqrt{(aabb + 2aB(c-b))}}{a}$

Es deutet aber der Buchstaben x die Perpendiculararklinie BP das ist die Entfernung der gesuchten Linie $XY=y$ von der einen Parallellseite $AB=b$ an.

III. Erster Folgesatz. Wenn die obere Parallellseite AB (3 Fig.) verschwindet, also daß das vorgelegte Viereck zum Dreieck wird, davon das kleinere Dreieck $ABYX=B$ abgeschnitten werden soll, so erhält man durch die eben gefundene Formeln, weil hier $b=0$ wird

die Höhe des verlangten Dreiecks $x = \frac{\sqrt{2acB}}{c}$ das ist $BP = \frac{\sqrt{2B \times BE}}{DC}$

und die Grundlinie desselben $y = \frac{\sqrt{2acB}}{a}$ das ist $YX = \frac{\sqrt{2B \times DC}}{BE}$.

IV. Zweyter Folgesatz. Verschwindet aber die untere Parallellseite DC (4 Fig.) so verwendet sich das vorgelegte Viereck in ein umgekehrtes Dreieck. In diesem Fall muß $c=0$ gesetzt werden, und der abgeschnittene Theil $ABPX$ wird der gegebenen

Fläche B gleich seyn, wenn $x = \frac{+ab \sqrt{(aabb - 2abB)}}{b}$

und $y = \frac{\sqrt{(aabb - 2abB)}}{a}$ ist; das ist wenn

Ph. Abb. V Z.

Y

die

170 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben.

die Höhe $BP = + BE \sqrt{BE^2 - \frac{2B \times BE}{AB}}$ und

$XY = \sqrt{AB^2 - \frac{2B \times AB}{BE}}$ gemacht wird.

V. Dritter Satz. Wenn endlich die beiden Parallelen AB und CD (5 Fig.) einander gleich sind, und folglich das vorgelegte Viereck zum Parallelogramm wird, so lassen sich hier, weil $b = c$ ist, die gefundenen Formeln nicht anwenden. Die vorhergehende Gleichung $2B = 2bx + \frac{c-b}{a}xx$ aber gibt uns sogleich zu erkennen, daß in diesem Fall $x = \frac{B}{b}$ und $y = b$; das ist, daß $BP = \frac{AB}{B}$ und $XV = AB$ seyn muß; welches ohnedem schon aus den ersten Anfangsgründen der Geometrie bekannt ist.

4. Durch Hülfe dieser Sätze läßt sich nunmehr gegenwärtige Aufgabe sogleich auflösen. Man darf nur alle in dem 1. §. erwähnte Theile A, B, C, D , u. s. w. der vorgelegten Figur $ABCDEFG$ (1 Fig.) mit dem 12. Theil des ganzen Inhalts derselben A vergleichen, und falls ein oder mehrere zusammen genommen kleiner als $\frac{A}{12}$ befunden werden, das noch fehlende von dem nächstfolgenden Theil abnehmen.

5. Einige Exempel sollen diese angezeigte Art die geradlinigten Figuren durch Parallellinien in eine verlangte Anzahl gleicher Theile zu zerschneiden noch näher erläutern.

Erstes Exempel.

Es wird ein reguläres Achteck gegeben, dessen Seite wir = 1 (7 Fig.) seyn wollen; man soll dasselbe durch gerade

Auflösung einiger geometrischen Aufgaben. 171

die Linien in fünf gleiche Theile zerschneiden, und diese Linien sollen alle einer Seite des Achtecks, der AH 3. Kr. parallel laufen.

Man ziehe durch alle Ecken des Achtecks B, C dieselben Linien BG, CF der gegebenen Richtung AH parallel. Es wird aber in diesem Fall eine jede derselben zugleich durch zwey Ecken der Figur gehen, und das ganze Achteck wird dadurch nur in drey Vierecke zerschnitten werden, davon das mittellste ein rechtwinkliches Parallelogramm ist, die beyden äußern aber einander vollkommen gleich und ähnlich sind.

Man berechne darauf die Flächeninhalte dieser Vierecke, und da

$$AB=1: \angle B=45^\circ: AI=BI=\frac{1}{\sqrt{2}}=0,707106: BG=AH+2BG=1+\frac{2}{\sqrt{2}}$$

oder $BG=1+\sqrt{2}=2,414212$ so wird der Flächeninhalt

$$\text{des Vierecks } AHBG = A = \frac{1}{2} (AH + BG) \times AI = \frac{1}{2} (2 + \sqrt{2}) \frac{1}{\sqrt{2}} = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} = 1,207106$$

$$\text{des Vierecks } BGFC = B = BG \times BC = (1 + \sqrt{2}) \cdot 1 = 1 + \sqrt{2} = 2,414212$$

$$\text{des Vierecks } CFED = C = AHBG = \dots = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} = 1,207106$$

Und der Inhalt des ganzen Achtecks

$$ABCDEFGH = A + B + C = \dots = 2 + 2\sqrt{2} = 4,828425.$$

Nun soll dieses Achteck in 5 gleiche Theile zerschneiden werden, folglich muß der Inhalt eines jeden Theils $\frac{A}{5} = \frac{2+2\sqrt{2}}{5} = 0,965685$ seyn: da aber der Inhalt des ersten Vierecks $AHBG = 1,207106$ schon größer ist als der fünfte Theil, so laffet uns nach der in dem 11. Satze gegebenen Formel einen Theil $AHYX$ der diesem $0,965685$ gleich ist, abschneiden, und weil hier $b = AH = 1: c = BG = 1 + \sqrt{2}: a = AI = \frac{1}{\sqrt{2}}: e = BI = \frac{1}{\sqrt{2}}$ und $B = AHYX = \frac{2+2\sqrt{2}}{5}$ ist, so wird

$$D = 2$$

$$x = AP$$

172 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben:

$$x = AP = \frac{-1 \cdot \sqrt{2} + \sqrt{(1 \cdot \frac{1}{2} + 2 \cdot \sqrt{2} \cdot \frac{25 \cdot \sqrt{2}}{5} \cdot \sqrt{2})}}{\sqrt{2}} \text{ oder}$$

$$AP = -\frac{1}{2} + \sqrt{(\frac{13}{20} + \frac{2}{5}\sqrt{2})} = 0,602582$$

das ist ungefähr $AP = \frac{3}{5}$ seyn.

Da nun die Höhe des ersten Fünfstels AHYX gefunden, $= \frac{2+2\sqrt{2}}{5} = 0,965685$ ist, so wird $XYGB = A - AHYX = \frac{1+\sqrt{2}}{10} = 0,241421$ seyn, und weil dieses übriggebliebene Viereck XYGB kleiner ist als der fünfte Theil des ganzen Achtecks, so muß von dem folgenden Viereck BGFC = B = $1+\sqrt{2} = 2,414212$ noch ein Stück BGVZ, das $= \frac{A}{5} - XYGB = \frac{3+3\sqrt{2}}{10} = 0,724264$ ist, abgeschnitten werden, damit nämlich XYGVZB das verlangte zweite Fünfstel ausmache.

Es ist aber BGFC ein rechtwinkliges Parallelogramm, folglich werden wir hier nach dem V Satz erhalten

$$b = BG = CF = 1 + \sqrt{2}; B = BGVZ = \frac{3+3\sqrt{2}}{10}, \text{ und}$$

$$x = BZ = \frac{3+3\sqrt{2}}{10(1+\sqrt{2})} = \frac{3}{10} \times \frac{1+\sqrt{2}}{1+\sqrt{2}} = \frac{3}{10}.$$

Jetzt sollte man auf eine ähnliche Weise zu der Abschneidung des dritten Fünfstels fortschreiten, da die vorgelegte Figur aber ein reguläres Achteck ist, so ist man dieser Mühe überhoben: man darf nur die zwey eben abgeschnittenen erste Fünfstel auch grade gegenüber abschneiden, indem man von dem dritten Theil DEFC = C anfängt, so wird man das letzte und das vierte Fünfstel erhalten: das dritte Fünfstel aber wird sich als das mittlere von selbst geben.

Wenn man demnach in einem jeglichen regulären Achteck ABCDEFGH (7 Fig.) die grade Linie AD ziehet und auf derselben $AP = \frac{3}{5} AH$ und $DQ = \frac{3}{5} AH$, oder genauer $AP = 0,602582 AH$ und $DQ = 0,602582 AH$, ferner auf der Seite BC; $BZ = \frac{3}{10} AH$ und $CW = \frac{3}{10} AH$; abthut. Wann

Wenn man endlich durch diese Punkte P, Z, W, Q die graden Linien XY, ZV, WT, RS der Seite AH parallel ziehet, so werden dieselben das reguläre Achteck ABCDEFGH in fünf gleiche Theile zerschneiden. Es wird nämlich $AHYZ = YXBZVG = ZVTW = TWCRSF = RSED = \frac{1}{5} ABCDEFGH$ seyn.

Zweytes Exempel.

Es wird wiederum ein reguläres Achteck gegeben dessen Seite = 1 ist, man soll dasselbe gleichfalls durch Parallellinien in fünf gleiche Theile zerschneiden; (8 Fig.) die Richtung aber, nach welcher diese Linien streichen sollen, sey MN und der Winkel, den MN mit der Seite AB des Achtecks macht, sey $\angle MAB = 12^\circ 30'$.

Man ziehe durch alle Ecken der Figur die graden Linien Bb, Hh, Cc, Gg, Dd, Ff der vorgelegten Richtung MN parallel, und auf diesen hinwiederum die Perpendicularen AP, Ap, bq, BQ, BR, rR, Hr, Hr, gS, so bestimmt man, weil $AB = BC = CD = DE = EF = FG = GH = HA = 1$, und

$$\angle BAH = \angle CBA = \angle DCB = \angle EDC = \angle FED = \angle GFE = \angle HGF = \angle AHG = 135^\circ$$

$$AP = \sin 12^\circ 30' \dots 0, 2164399; \quad lAP \dots 9, 3353368.$$

$$Bb = \frac{\sin 135^\circ}{\sin 32^\circ 30'} \dots 1, 3160389; \quad lBb \dots 0, 1192685.$$

$$Ap = \sin 32^\circ 30' \dots 0, 5372996;$$

$$bq = Ap - AP \dots 0, 3208600; \quad lbq \dots 9, 5063156.$$

$$gH = \frac{bq}{\tan 32^\circ 30'} \dots 0, 5036491; \quad lgH \dots 9, 7021283.$$

$$Qh = \frac{bq}{\tan 57^\circ 30'} \dots 0, 2044104; \quad lQh \dots 9, 3105029.$$

$$Hh = Bb + gH + Qh \dots 2, 0240975; \quad lHh \dots 0, 3062313.$$

$$BR = \sin 57^\circ 30' \dots 0, 8433914;$$

- 174 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben.

$\Delta R \equiv B\Delta - bq$	----- 0, 5225314;	ΔR	--- 9, 7181123.
$CR \equiv \frac{\Delta R}{\text{tang } 57^\circ 30'}$	----- 0, 3328892;	ΔCR	--- 9, 5222996.
$er \equiv \frac{\Delta R}{\text{tang } 77^\circ 30'}$	----- 0, 1158424;	ler	--- 9, 0638675.
$Cc \equiv Hh + CR + er$	--- 2, 4728291;	ΔCc	--- 0, 3931941.
$Hr \equiv \sin 77^\circ 30'$	--- 0, 9762960;	ΔHr	--- 9, 9895815.
$gS \equiv Hr - \Delta R$	----- 0, 4537646;	ΔgS	--- 9, 6568306.
$Gg \equiv Cc$	----- 2, 4728291;	ΔGg	--- 0, 3931941.

Berner der Flächeninhalt des

$\Delta ABb = A = \frac{1}{2} \cdot AP \times Bb$	----- 0, 1424214.	} addirt
Trap. $BbHh = B = \frac{1}{2} \cdot bq \times (BbHh)$	--- 0, 5358590.	
Trap. $HhCc = C = \frac{1}{2} \cdot \Delta R \times (HhCc)$	--- 1, 1748925.	
Trap. $CcGg = D = gS \times Cc$	----- 1, 1220820.	
Trap. $GgDd = E = \text{Trap. } HhCc$	----- 1, 1748925.	
Trap. $DdFf = F = \text{Trap. } BbHh$	--- 0, 5358590.	
$\Delta FfE = G = \Delta ABb$	----- 0, 1424214.	

Folglich des ganzen Rechtecks

$$ABCDEFGH = A = A + B + C + D + E + F + G = 4, 8284258$$

so wie derselbe schon in dem vorhergehenden Exempel gefunden worden ist.

Der Flächeninhalt eines jeden Fünfecks muß demnach $\frac{1}{2} A = 0, 965685$ seyn. Da nun $A = 0, 142421$ kleiner als $\frac{1}{2} A$, und auch noch $A + B = 0, 678279$ kleiner ist als $\frac{1}{2} A$, so muß von dem folgenden dritten Stük C ein Theil $HhXY$ hinzugethan werden, damit $A + B + HhXY = 0, 965685$ werde:

Das abzuschneidende Stük $HhXY$ soll also hier $= 0, 287406$ seyn, und man wird für die in dem 11 Satze gegebene Formel erhalten.

$$b = Hh$$

$$b = Hb = 2, 024097; \quad c = Cc = 2, 472829;$$

$$a = AR = 0, 52537; \quad e-b = 0, 348732;$$

$$B = HXY = 0, 287406; \quad \text{Folglich}$$

$$x = Ax = Hy = \frac{-1, 0576 + \sqrt{1, 2233}}{0, 3487} \text{ das ist}$$

$$Ax = Hy 0, 1388.$$

Man ziehe also durch die Puncte x und y die gerade Linie XY , so wird $XYHAB$ das erste Fünftel des Achtecks seyn.

Richtet man aber gegenüber aus den Puncten D und d die Perpendicularen DD und dd auf und sticht auf denselben die gleiche Entfernungen $Dz = dz = 0, 1388$ ab, so wird die durch diese Puncte z und y gezogene gerade Linie ZY das letzte Fünftel $ZYFED$ abschneiden; beide Linien XY und ZY aber werden der gegebenen Richtung NR parallel laufen.

Um nun auch das zweyte Fünftel zu bekommen, so ziehe man das Viereck $bHXy$ von dem ganzen Viereck $HbCc = E$ ab, und weil der Rest $YXCc = 0, 887486$ kleiner ist als ein Fünftel des ganzen Achtecks, nämlich kleiner als $\frac{1}{5}A = 0, 965685$ so muß das noch fehlende $0, 078199$ von dem folgenden Viereck $CcGg = D = 1, 122082$, welches ein Parallelogrammum ist, abgeschnitten werden.

Es sey $CcWV$ dieses noch fehlende Stück oder $CcWV = 0, 078199$: und wir werden in dem gegenwärtigen Fall durch Hilfe des V Satzes folgende Bestimmungen erhalten

$$B = CcWV = 0, 078199: \quad b = c = Cc = Gg = 2, 472829$$

$$x = cw = \frac{B}{b} = \frac{78199}{2472829} \text{ das ist } cw = 0, 031623.$$

Wenn man demnach durch diesen Punct w die Linie VW der gegebenen Richtung NR parallel zieht, so wird $XYWVC$ das zweyte verlangte Fünftel seyn.

Und

176 Auflösung einiger geometrischer Aufgaben.

Und wenn man auf eine ähnliche Art in dem gegenüberstehenden Punkte g eine Perpendicularlinie gS aufrichtet, und auf derselben die Höhe $gw \Rightarrow \omega = 0,031623$ abmisst, so wird die durch diesen Punkt w gezogene Parallellinie WB das vierte gesuchte Fünftel $EWSB$ abschneiden.

Hat man aber das I, II, IV und V Fünftel schon abgetrennt, so bleibt in der Mitte nothwendig das III Fünftel übrig: dieses Fünftel wird also in der Figur das Parallelogramm $VWBB$ seyn.

Drittes Exempel.

Man soll ein irreguläres Viereck $ABCD$ (10 Fig.) durch Parallellinien in vier gleiche Theile zerschneiden, und die Richtung MM , nach welcher diese Parallellinien streichen sollen, mache mit der Seite AB einen Winkel von 30 Grad. Es ist aber $AB=100$; $AD=200$; $BC=400$; der Winkel $DAB=150^\circ$ und $ABC=70^\circ$.

Man ziehe Aa : Dd der gegebenen Richtung MM und Ad der Seiten BC parallel; ferner Bm , An , und Cp auf Aa und Dd perpendicular; so werden die Winkel $BAA=30^\circ$; $aAD=120^\circ$; $DAd=40^\circ$; $ADd=60^\circ$; $BaA=80^\circ$; $Aad=100^\circ$; $adD=80^\circ$ und $DdC=100^\circ$ seyn; folglich

$$Bm = AB \cdot \sin BAA = 50; \quad Bm = 1,6989700$$

$$Aa = \frac{AB \cdot \sin ABA}{\sin BaA} = 95,419; \quad IAa = 1,9796343$$

$$Ba = \frac{AB \cdot \sin BAA}{\sin BaA} = 50,771;$$

$$An = AD \cdot \sin ADd = 173,21; \quad IAn = 2,2385606$$

$$Dd = \frac{AD \cdot \sin DAd}{\sin AdD} = 130,54; \quad IDd = 2,1857460$$

Ad

$$Ab = \frac{AD \cdot \sin ADD}{\sin AbD} = 175, 88;$$

$$Dd = Aa + Db = 225, 96;$$

$$Dd = 2, 3540316$$

$$dC = BC - Ba - Ab = 173, 35;$$

$$dC = 2, 2389238$$

$$Cp = dC \sin pdC = 170, 72;$$

$$Cp = 2, 2322753$$

Der Flächeninhalt des

$$\triangle ABa = \mathcal{A} = \frac{1}{2} Aa \times Ba = \text{---} \text{---} \text{---} \text{---} 2385, 4$$

$$\text{Trap. } AaDd = \mathcal{B} = \frac{1}{2} (Aa + Dd) \times AN = \text{---} \text{---} 27832, 2$$

$$\triangle DdC = \mathcal{C} = \frac{1}{2} Dd \times Cp = \text{---} \text{---} \text{---} \text{---} 19287, 5$$

$$\underline{ABCD} = \mathcal{A} + \mathcal{B} + \mathcal{C} = \mathcal{A} = \text{---} \text{---} \text{---} \text{---} 49505, 1$$

$$\text{Der vierte Theil hiervon ist } \frac{\mathcal{A}}{4} = \text{---} \text{---} \text{---} \text{---} 12376, 3.$$

Nun ist $ABa = \mathcal{A}$ kleiner als $\frac{\mathcal{A}}{4}$ folglich muß das noch fehlende $\frac{\mathcal{A}}{4} - \mathcal{A} = 9990, 9$ von dem folgenden Theil \mathcal{B} abgeschnitten werden: man wird also nach dem 11 Satze bekommen

$$B = Aa \cdot x = 9990, 9; \quad b = Aa = 95, 419; \quad c = Dd = 225, 96$$

$$a = Aa = 173, 21; \quad c - b = Dd = 130, 54$$

$$x = Ax = \frac{-16527 + \sqrt{(724936529)}}{130, 54} = 79, 64.$$

Wenn man demnach auf der Perpendicularlinie Aa , eine Entfernung $Ax = 79, 64$ abmisst und durch x eine grade Linie Xx der gegebenen Richtung MN parallel zieht, so wird $ABXx$ das erste verlangte Viertel seyn.

Da ferner der Rest $Xx dD = \mathcal{B} - Aa \cdot Xx = 17841, 3$ auch noch größer ist, als es einem Viertel des ganzen Vierecks zu kömmt, so muß man das zweite Viertel $XxYy$ von diesem Reste abschneiden; oder welches auf eins hinaus läuft, man muß von dem ganzen Theil $Aa dD = \mathcal{B}$ das Viereck $AaYy = Aa \cdot Xx$

178 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben:

$\frac{A}{4} = 22367, 2$ abschneiden; folglich wird hier wiederum nach

dem 2. Satze $b = Aa = 95, 419$; $c = Dd = 225, 96$;

$a - b = Dd = 130, 54$; $a = An = 173, 21$; $B \text{ aber} = AaY = 22367, 2$ seyn, und also

$$x = Ay = \frac{-16527 + \sqrt{1284598429}}{130, 54} = 147, 95$$

Man mache deswegen $Ay = 147, 95$ und ziehe durch dieses Punct y die grade Linie YY der gegebenen Richtung MR parallel, so wird XY das zweite verlangte Viertel seyn.

Da nun $YadD = AadD - AaYX = 5465$ kleiner als $\frac{A}{4} = 12376, 3$ ist, so muß noch von dem folgenden Stück $DdC = C$, ein gewisser Theil $DdZZ = 6911, 3$ hinzugethan werden, damit nämlich $YZZD$ das dritte Viertel gebe.

Hier werden wir, weil $DdC = C$ ein umgekehrtes Dreyeck ist, nach dem IV. Satze erhalten

$a = Cp = 170, 72$; $b = Dd = 225, 96$; $B = DdZZ = 6911, 3$;

$$p = pz = \frac{38575 - \sqrt{954822625}}{225, 96} = 33, 96$$

Wenn man demnach $pz = 33, 96$ oder $Cz = 136, 76$ nimmt und durch das Punct z , die Linie ZZ der gegebenen Richtung MR parallel zieht, so wird $YZZD$ das dritte verlangte Viertel, und folglich das Dreyeck ZZC das letzte Viertel seyn. Es wird nämlich

$ABXX = XY = YZZD = ZZC = \frac{1}{4}ABCD$ seyn.

Anhang.

6. Wollte man sich eines Proportionalzirkels bedienen, und eine vorgelegte gradlinichte Figur durch eine Verzeichniß in eine

eine gegebene Anzahl gleicher Theile zerschneiden, so will ich noch kürzlich folgender Art erwähnen, welche zu der gegenwärtigen Absicht weit bequemer seyn wird.

7. Die Hauptsache, wie ich schon angemerkt habe, kömmt auf die Auflösung des zweyten Cases an, und diesen werde ich anjeho durch eine geometrische Verzeichniß besonders aufzulösen mich bemühen.

8. Es sey ABCD (9 Fig.) ein Viereck, dessen zwey Seiten AB und DC einander parallel laufen. Man verlängere die beyden anderen Seiten AD und BC bis dieselben in O zusammen stossen, und von diesem Punct O lasse man eine Perpendicular-Linie OE auf AB herunter. Nun sey ABXY der gesuchte abgeschnittene Theil, dessen Flächeninhalt von einer vorgeschriebenen Größe seyn soll; die grade Linie XY muß also der Seite AB parallel laufen, und da die vorgeschriebene Größe allemal in ein Quadrat verwandelt werden kann, die Gestalt derselben mag beschaffen seyn wie man auch immer will, so lasset uns sehen, die grade Linie MN wäre die Seite dieses Quadrats.

9. Weil die Dreyecke AOB und XOY einander ähnlich sind, so verhalten sie sich wie die Quadrate ihrer ähnlichen Seiten oder Linien; das ist $\triangle AOB : \triangle XOY = AO^2 : XO^2$

$$\text{oder } \triangle AOB : \triangle ABYX + \triangle AOB = AO^2 : XO^2$$

Es sey o die Mitte der Höhe OE oder $Eo = \frac{1}{2}EO$, so wird der Inhalt des Dreyecks $\triangle AOB = AB \times Eo$ seyn, und weil der Inhalt von $\triangle ABYX = MN \times MN$ seyn soll, so erhält man

$$AB \times Eo : MN \times MN + AB \times Eo = AO^2 : XO^2$$

folglich $\sqrt{AB \times Eo} : \sqrt{MN \times MN + AB \times Eo} = AO : XO$.

10. Nun deutet $\sqrt{AB \times Eo}$ die mittlere Proportionallinie zwischen AB und Eo , das ist, zwischen der Grundlinie und der

180 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben.

halben Höhe des Dreyecks AOB an, und man kann dieselbe leicht vermittelst des Proportionalzirkels finden: Es sey also $ab = \sqrt{AB \times Es}$, so wird

$$ab : \sqrt{(MN \times MN + ab \times ab)} = AO : OX.$$

Ferner da $\sqrt{(MN \times MN + ab \times ab)}$ die Hypothenuse eines rechtwinklichten Dreyecks andeutet, dessen beyde Catheti MN und ab sind, und diese Hypothenuse bc durch die wirkliche Verzeichniss des rechtwinklichten Dreyecks abN leicht gefunden wird, so werden wir erhalten

$$ab : bc = AO : OX.$$

Das ist die Linie OX wird die vierte Proportionallinie zwischen den beyden gefundenen Linien ab, bc und der Seite AO des Dreyecks AOB andeuten; da nun diese OX vermittelst eines Proportionalzirkels gefunden wird, so wird, wenn wir dieselbe wirklich auf der Seite OD von O nach D auftragen, und durch das Punct X die Linie XY der Seite AB oder DC parallel ziehen, diese Linie den verlangten Theil $\triangle BYX = MN \times MN$ abschneiden.

Anmerkung.

11. Wollte man auf die eben angezeigte Art die Weite XO durch die Rechnung bestimmen, so würde man auf eine ähnliche Wurzelformul gerathen, wie wir durch die vorige Auflösung erhalten haben.

Erster Zusatz.

12. Wann von einem Dreyeck ADC (3 Fig.) ein Stück AXY von einer gegebenen Größe $MN \times MN$ abgeschnitten werden soll, also daß die abschneidende Linie XY der Grundlinie DC parallel laufe, so kann man es am leichtesten auf folgende Art angreifen.

L. Man

- I. Man lasse aus der Spitze A auf der Grundlinie DC die Perpendicularlinie AE herunter
- II. Man suche die mittlere Proportionallinie ab zwischen dieser halben Höhe $\frac{1}{2}AE$ und der Grundlinie DC.
- III. Nehme man die vierte Proportionallinie cd zwischen der eben gefundenen ab , der Seite MN des gegebenen Quadrats, und der einen Seiten AD des vorgelegten Dreyecks ADC.
- IV. Trage man diese Linie $AX = cd$ auf der Seite AD von A nach D hin: endlich
- V. Ziehe man durch X die Linie XY der Grundlinie DC parallel; so wird AXY der verlangte Theil nämlich $AXY = MN \times MN$ seyn.

Zweyter Zusatz.

13. Wann von einem umgekehrten Dreyeck ACB (4 Fig.) ein Stück $AXYB$ von einer gegebenen Größe $MN \times MN$ abgeschnitten werden soll, so darf man nur auf der im vorigen Zusatze erwähnten Art den Ueberschuß des Inhalts des ganzen Dreyecks über das gegebene Quadrat $MN \times MN$, nämlich $CXY = ABC - MN \times MN$, von der Spitze C an abschneiden.

Dritter Zusatz.

14. Wann von einem Parallelogramm ABCD (5 Fig.) ein Stück $ABXY$ von einer gegebenen Größe $MN \times MN$ abgeschnitten werden soll, so ziehe man die Perpendicularlinie BE und steche auf derselben die dritte Proportionallinie BP zu der Seite AB und der Seite MN des gegebenen Quadrats $MN \times MN$ ab

$$AB : MN = MN : BP$$

und die durch diesen Punct P gezogene Parallellinie XY wird das verlangte Stück $ABYX$ abschneiden.

Anmerkung.

15. Wenn die obere Seite AB (9 Fig.) des Vierecks $ABCD$ größer ist, als die untere Parallelseite DC , so wird das Punct O unter der Seite DC fallen. Um aber in diesem Fall von dem Viereck $ABCD$ ein Stück $ABYX$ von einer gegebenen Größe $MN \times MN$ abzuschneiden, so richte man

1. Aus dem Puncte O auf der obern Parallelseite AB die Perpendicularlinie OE auf, und theile dieselbe in o in zwey gleiche Theile.

2. Suche man die mittlere Proportionalinie ab zwischen AB und Oo oder $Eo = \frac{1}{2}EO$; $AB : ab = ab : Oo$.

3. Suche man den andern Cathetum bc eines rechtwinklichten Dreyecks Mbc , davon der eine Cathetus $Mb = MN$ die Hypothenuse Mb aber $= ab$ ist:

$$bc = \sqrt{AB \times Oo - MN \times MN}.$$

4. Suche man die vierte Proportionalinie cd

zu ab , bc und OA

$$ab : bc = OA : cd.$$

5. Nehme man auf der Seite OA , $OX = cd$: Endlich

6. Ziehe man durch dieses Punct X die Linie XY der Seite AB parallel; so wird

7. Das Stück $ABYX$ der verlangte Theil des ganzen Vierecks $ABCD$ seyn: $ABYX = MN \times MN$.

Zwente Aufgabe.

Eine Zirkelfläche durch Parallellinien in eine gegebene Anzahl gleicher Theile zu zerschneiden.

1. Es sey $AMM'BN'NA$ eine Zirkelfläche, welche durch Parallellinien MN , mn , (1 Fig.) u. s. w. in n gleiche Theile zerschneidet

schnitten werden soll; die Richtung dieser Parallellinien MN aber mag beschaffen seyn wie man auch nur immer will, so wird die Auflösung gegenwärtiger Aufgabe keiner Abänderung unterworfen seyn; aus einer ähnlichen Ursache wird es uns auch erlaubt seyn den halben Durchmesser der vorgelegten Zirkelfläche = 1 anzunehmen; weil nämlich alle Zirkel einander vollkommen ähnlich und die Krümmung eines jeden Zirkels an allen Orten gleich groß ist.

2. Es stelle MANM den ersten Theil der Zirkelfläche vor, oder MANM sey = $\frac{1}{2}$ AMBNA; der Bogen MAN aber, oder der Winkel MCN der diesen ersten Theil einfaßt begreife m Grade: $MCN = m$. Da nun der halbe Durchmesser unsers Zirkels = 1 ist, so wird der halbe Umkreis desselben seyn = 3, 1415926, folglich der Inhalt der ganzen Zirkelfläche = 3, 1415926 Flächenmaas und der n Theil derselben $MANM = \frac{3, 1415926}{n}$.

3. Nun ist der Inhalt des Ausschnitts AMCNA = $\frac{m}{360}$ \times 3, 1415926. Und, wenn aus dem Puncte M auf dem halben Durchmesser NC die Perpendicularärsinie MP = $\sin m$ gezogen wird. Der Inhalt des Dreiecks NMC = $\frac{1}{2}$ MP. NC = $\frac{1}{2} \sin m$ folglich wird der Inhalt des Abschnitts MANM seyn

$$AMCNA - \triangle NMC = \frac{m}{360} \times 3, 1415926 - \frac{1}{2} \sin m.$$

Da nun dieser Inhalt gleich dem $\frac{1}{n}$ Theil der ganzen Zirkelfläche 3, 1415926 seyn soll, so erhält man diese Gleichung

$$\frac{3, 1415 \&c.}{360} m - \frac{1}{2} \sin m = \frac{3, 1415 \&c.}{n}$$

welche durch $\frac{3, 1415 \&c.}{360}$ getheilt giebt

184 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben:

$$m = \frac{180}{3, 1415 \text{ \&c.}} \sin m = \frac{360}{n} \text{ oder}$$

$$m = 57, 295 \text{ \&c.} \times \sin m = \frac{360}{n}$$

Es ist aber der Logarithme von 57, 295 &c. = 1, 7581226.

4. Diese gefundene Gleichung läßt sich durch keinen andern Weg, als durch die Annäherung auflösen: hat man aber den Werth von m daraus berechnet, so ist der diesem Winkel oder Bogen m zukommender Abschnitt $MANM$ der erste verlangte 12 Theil der ganzen Kreisfläche.

5. Um aber den zweyten, dritten, vierten, u. s. w. 12 Theil der ganzen Kreisfläche zu bestimmen, so setze man in der eben herausgebrachten Gleichung $\frac{1}{2}n$, $\frac{1}{3}n$, $\frac{1}{4}n$, u. s. w. für n ; und die correspondirende Werthe von m werden diejenige Bogen seyn, deren Sehnen die ganze Kreisfläche in 12 gleiche Theile zerschneiden.

Dann wenn das Stück $MmaN$ der zweyte 12 Theil der Kreisfläche ist, so muß der ganze Abschnitt $mmAm$ zweyen 12 Theilen gleich seyn: folglich wenn in der gefundenen Gleichung $\frac{1}{2}12$ für n geschrieben wird, so wird m den Bogen mAn andeuten.

6. Hiernächst muß ich bemerken, daß man bey der Theilung der Kreisflächen nur bis auf die Hälfte zu gehen nöthig hat; weil die schon gefundenen ersteren Theile auch zugleich die letzteren Theile geben, wenn man dieselben grade gegenüber auf der Seite B des Kreises absticht; so wird, wenn $M'BN' = MAN$, $mBn' = mAn$, und s. w. gemacht wird, der Abschnitt $M'N'BM'$ der letzte 12 Theil, $m'M'N'n'$ der sechste 12 Theil, u. s. w. der ganzen Kreisfläche seyn.

Exempel.

7. Man soll eine Kreisfläche durch Parallellinien in sechs gleiche Theile zerschneiden.

Da

Da hier $n=6$ ist, so erhält man folgende Gleichung

$$m - 57, 295 \text{ \&c.} \sin m = 60$$

und die ganze Sache läuft da hinaus, daß wir aus dieser Gleichung den Werth des Bogens m durch die Annäherung berechnen. Ich merke aber sogleich an, daß dieser Werth von m größer sey als 90 Grade, weil sonst $m - 57, 295 \text{ \&c.} \sin m$ allemal kleiner wäre als 60.

Lasset uns also folgende Sätze annehmen und berechnen

	I.	II.	III.	IV.
$m = \dots\dots\dots$	100	110	112	113
$57, 295 \text{ \&c.} \dots\dots\dots$	1,7581226	1,7581226	1,7581226	1,7581226
$\sin m \dots\dots\dots$	9,9933515	9,9729858	9,9671659	9,9640261
$57, 295 \text{ \&c.} \sin m -$	1,7514741	1,7311084	1,7252885	1,7221487
$57, 295 \text{ \&c.} \sin m -$	56, 425	53, 840	53, 123	52, 741
$m - 57, 295 \text{ \&c.} \sin m,$	43, 575	56, 160	58, 877	60, 259
	fehlt noch	fehlt noch	fehlt noch	ist zu groß
	16, 425	3, 840	1, 123	um 0, 259

Daraus folgt, daß der Winkel m zwischen den 112 und 113 Grad enthalten sey, und da wir hier nur von einem Grad zu dem folgenden gegangen, so läßt sich der wahre Werth von m ganz leicht und ziemlich genau vermöge einer gemeinen Regelverrie bestimmen, dann man darf nur sprechen: 1, 123 + 0, 259 das ist 1, 482 Unterschied in der Formel $m - 57, 295 \text{ \&c.} \sin m$ geben 1° oder $60'$ Zuwachs in dem Winkel m , um wie viele Minuten muß man diesen Winkel m über 112° vermehren, damit der Unterschied in der Formel genau 1, 123 werde: das ist

1, 480 geben $60'$ was geben 1, 123? Antwort. $46'$

Es ist also ziemlich genau $m = 112^\circ 46'$.

Wollte man aber diesen Winkel noch genauet bestimmen, so berechne man zwey neue Sätze auf die eben erwähnte Art, welche aber nur um etliche Minuten von einander unterschieden

186 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben

den sind, und berechne aus den Fehlern, welche daraus in der Formel $m = 57, 295 \&c. \sin m$ entspringen, den Unterschied zwischen dem wahren Winkel m und dem vorausgesetzten

Gegebenen	V.	VI.
m	$112^\circ 45'$	$112^\circ 50'$
$57, 295 \&c.$	1,77581226	1,77581226
$\sin m$	9,9648256	9,9645692
$57, 295 \&c. \sin m$	1,7229482	1,7226828
$57, 295 \&c. \sin m$	52, 838	52, 806
$m = 57, 295 \&c. \sin m$	59, 912	60, 060
	fehlt noch 0, 088	ist zu groß um 0, 060

Folglich da $0, 088 + 0, 060$ oder $0, 148$ geben $5'$ oder $300''$, so werden $0, 088$ geben $\frac{300 \times 0, 088}{0, 148}$ das ist $178''$; also ist $m = 112^\circ 45' + 178''$ oder $m = 112^\circ 47' 58''$ sehr genau.

Um ansehe den zweiten sechsten Theil zu berechnen, so sehe man in der gefundenen allgemeinen Gleichung $\frac{1}{2} = \frac{1}{3}$ oder $m = 3$, und die daraus erstandene Gleichung

$$m = 57, 295 \&c. \sin m = 120$$

wird uns denjenigen Winkel m geben, welcher die beiden ersten sechsten Theile zusammen einfaßt.

Man sehe

	I.	II.	III.	IV.
m	150°	149°	$149^\circ 15'$	$149^\circ 20'$
$57, 295 \&c.$	1,77581226	1,77581226	1,77581226	1,77581226
$\sin m$	9,6989700	9,7118393	9,7086699	9,7076064
$57, 295 \&c. \sin m$	1,4570926	1,4699619	1,4667925	1,4657290
$57, 295 \&c. \sin m$	28, 648	29, 510	29, 295	29, 223
$m = 57, 295 \&c. \sin m$	124, 352	119, 490	119, 955	120, 110
	ist zu groß um 1, 352	ist zu klein um 0, 510	ist zu klein um 0, 045	ist zu groß um 0, 110

Folglich

Folglich $1,352 + 0,510 : 1^\circ = 0,510 : *$ $1,862 : 60' = 0,510 : 16'$ also $m = 149^\circ 16'$ ziemlich genau	$0,045 + 0,110 : 5' = 0,045 : *$ $0,155 : 300'' = 0,045 : 87''$ folglich $m = 149^\circ 16' 27''$ sehr genau
---	--

Sehen wir nun um den dritten Theil zu finden $k = \frac{1}{2}$ oder $n = 2$, also daß $m = 57, 295$ &c. für $m = 180$ werde, so erhellet sogleich, daß hier $m = 180^\circ$ seyn müsse, weil alsdann $\sin m = 0$ und der ganzen Gleichung ein völliges Genügen geleistet wird.

Der erste zweyte und dritte sechste Theil aber geben auch zugleich den letzten, fünften und vierten Theil.

Um also die Kreisfläche $ABA'D$ (2 Fig.) durch Parallellinien nach der Richtung MR in sechs gleiche Theile zu zerschneiden, so ziehe man den Durchmesser AA' auf der gegebenen Richtung MR perpendicular. Man nehme alsdann $AM = AN$

$$= \frac{112^\circ 47' 58''}{2} = 56^\circ 23' 59'' \text{ ingleichen } A'M = A'N = 56^\circ$$

$23' 59''$ und ziehe die Sehnen MN und $M'N'$, so wird $MANM'$ der erste Theil, und $M'A'N'M'$ der letzte Theil seyn. Ferner

$$\text{mache man } \angle m = \angle n = \frac{149^\circ 16' 27''}{2} = 74^\circ 38' 13\frac{1}{2}'' \text{ ingleichen}$$

$\angle A'm = \angle A'n = 74^\circ 38' 13\frac{1}{2}''$ und ziehe die Sehnen $mm', m'n'$, so wird $MNmm'$ der zweyte Theil, und $M'N'n'm'$ der fünfte Theil seyn.

Endlich ziehe man den Durchmesser DB auf AA perpendicular, so wird $mmBD$ der dritte Theil, $m'n'BD$ der vierte Theil der nunmehr in sechs gleiche Theile zerschnittenen Kreisfläche seyn.

Dritte Aufgabe.

Die Höhe und Grundlinie einer aufrechtstehenden geschlossenen Parabelfläche ist gegeben, man soll dieselbe durch Parallellinien in n gleiche Theile zerschneiden.

1 a 2

1. Es

188 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben.

1. Es sey CADC (1, 2, 3, 4 und 5 Fig.) die vorgelegte Parabel, $AB = a$ die Höhe und $CB = BD = b$ die halbe Grundlinie, so wird $\frac{4ab}{3}$ der Flächeninhalt der ganzen Parabel CADC und $\frac{4ab}{3^n}$ der Flächeninhalt eines jeden verlangten Theils seyn.

2. Da die Auflösung gegenwärtiger Aufgabe von der Lage der vorgelegten Richtung in Ansehung der Axe der Parabel wesentlich abhängt, so muß auch dieselbe für eine jede Lage besonders eingerichtet werden. Ich werde hier nur drey Fälle entwickeln, welche aber dennoch so beschaffen sind, daß sie auch zugleich alle übrige in sich begreifen.

Erster Fall.

Wenn die Richtung MM (1 Fig.) nach welcher die Parabel durch Parallellinien in n gleiche Theile zerschnitten werden soll, auf der Axe AB der Parabel perpendicular ist, und folglich der Grundlinie CD parallel läuft.

3. Es sey $AMMA = \frac{4ab}{3^n}$ der erste gesuchte n Theil der ganzen Parabel und $AP = x$ die derselben zugehörige Abscisse, so wird $PM = \sqrt{\frac{bbx}{a}}$; $MM = 2\sqrt{\frac{bbx}{a}}$ und der Flächeninhalt des Stricks

$AMMA = \frac{1}{3} x \sqrt{\frac{bbx}{a}}$. Folglich $\frac{1}{3} x \sqrt{\frac{bbx}{a}} = \frac{4ab}{3^n}$, und also x , das ist

$AP = \sqrt[3]{\frac{a}{3^n}}$ oder $AP = \sqrt[3]{\frac{AB}{3^n}} = AB \sqrt[3]{\left(\frac{1}{3^n}\right)^2}$. Es sey ferner $MM : M : M = \frac{4ab}{3^n}$ der zweyte gesuchte n Theil der ganzen Parabelfläche, und

weil dann $AM : M : A = \frac{8ab}{3^n} = \frac{4ab}{3 \times \frac{1}{3^n}}$ seyn muß, so werden wir auf eine

eine ähnliche Art für diesen 2 Theil $MM'M'M$ erhalten die Abscisse $AP' = AB\sqrt[3]{(\frac{2}{3})^2}$ folglich die Höhe dieses Theils $PP' = AB\sqrt[3]{(\frac{2}{3})^2} \times (\sqrt[3]{2^2} - 1)$. Eben so werden wir auch für den dritten Theil $M'M''M''M'$ die Abscisse AP'' finden, wenn wir in dem für AP gefundenen Werth $\frac{2}{3}$ anstatt 2 schreiben: es wird nämlich für diesen dritten Theil seyn die Abscisse $AP'' = AB\sqrt[3]{(\frac{2}{3})^2}$ und folglich die Höhe desselben $P'P'' = AB\sqrt[3]{(\frac{2}{3})^2} \times (\sqrt[3]{3^2} - \sqrt[3]{2^2})$.

Wenn man demnach von der Spitze A an auf der Axe der Parabel die Entfernungen $AP = AB\sqrt[3]{(\frac{2}{3})^2}$
 $PP' = (\sqrt[3]{2^2} - 1) AB\sqrt[3]{(\frac{2}{3})^2}$
 $P'P'' = (\sqrt[3]{3^2} - \sqrt[3]{2^2}) AB\sqrt[3]{(\frac{2}{3})^2}$
 $P''P''' = (\sqrt[3]{4^2} - \sqrt[3]{3^2}) AB\sqrt[3]{(\frac{2}{3})^2}$ und so weiter absticht, und durch diese Punkte P, P', P'', P''' , u. s. w. die graden Linien $MM, M'M', M''M'', M'''M'''$, und s. w. der Richtung MA , das ist in dem gegenwärtigen Fall, der Grundlinie CD parallel zieht, so werden dieselben die ganze Parabelfläche in n gleiche Theile zerschneiden.

Anmerkung. Da hier der Buchstabe b , so die halbe Grundlinie andeutet, gänzlich aus der Rechnung gegangen, so folgt hieraus, daß die Linien $MM, M'M', M''M'', M'''M'''$, u. s. w. nicht nur die vorgelegte Parabel $ACDA$, sondern überhaupt alle Parabeln von der gleichen Höhe AB in n gleiche Theile zerschneiden, die Grundlinien derselben mögen groß oder klein seyn.

Dritter Fall.

Wenn die Richtung MM' , nach welcher die Tangente in n gleiche Theile zerschnitten werden soll, der Axe der Parabel parallel läuft.

4. Es sey MND (2Fig.) der erste Theil, und also $MND = \frac{1}{3} \frac{ab}{n}$

Man setze für denselben die Entfernung von der Axe $BN = y$ so wird auch $PM = y$ und die Abscisse $AP = \frac{ayy}{bb}$ seyn; folglich

der Inhalt $APMA = \frac{2ay^3}{3bb}$; $ABDA = \frac{2}{3} ab$

der Inhalt $PMDB = ABDA - APMA = \frac{2}{3} ab - \frac{2ay^3}{3bb} = \frac{2a}{3bb} (b^2 - y^2)$

der Inhalt $PMNB = (a - \frac{ayy}{bb}) y = ay \cdot \frac{bb - yy}{bb}$

der Inhalt $MND = PMDB - PMNB = \frac{2}{3} a \cdot \frac{b^2 - y^2}{bb} - ay \cdot \frac{bb - yy}{bb}$

oder

der Inhalt $MND = \frac{a}{bb} (\frac{1}{3} y^3 - bby + \frac{2}{3} b^3)$

Da nun der Inhalt von $MND = \frac{1}{3} \cdot \frac{ab}{n}$ seyn muß, so erhalten wir diese Gleichheit

$\frac{a}{bb} (\frac{1}{3} y^3 - bby + \frac{2}{3} b^3) = \frac{1}{3} \cdot \frac{ab}{n}$ oder

diese $y^3 - 3bby = \frac{-2b^3(n-2)}{n}$

welche allemal drey mögliche Wurzeln hat, und nach der Cardani'schen Regel aufgelöst folgenden Werth für $y = BN$ giebt

$$y = \sqrt[3]{(-b^3(-1 + \frac{2}{n}) + \sqrt{(b^6(-1 + \frac{2}{n})^2 - 4b^6)})} + \sqrt[3]{(-b^3(1 - \frac{2}{n}) - \sqrt{(b^6(1 - \frac{2}{n})^2 - 4b^6)})}$$

oder $y = b \times (\sqrt[3]{(-1 + \frac{2}{n} + 2\sqrt{\frac{1}{4}(1 - \frac{2}{n})})} + \sqrt[3]{(-1 + \frac{2}{n} - 2\sqrt{\frac{1}{4}(1 - \frac{2}{n})})})$

das ist $BN = BD \times (\sqrt[3]{-1 + \frac{2}{n} + 2\sqrt{\frac{1}{4}(1 - \frac{2}{n})}} + \sqrt[3]{-1 + \frac{2}{n} - 2\sqrt{\frac{1}{4}(1 - \frac{2}{n})}})$

Erste

Erste Anmerkung. Dieser gefundene Werth von BN ist allemal die Gestalt einer unmöglichen Größe, weil nämlich $\sqrt{1-k}$ und folglich $\sqrt{k(1-k)} = \sqrt{k(1-k)} \times \sqrt{-1}$; wenn man aber die beiden cubischen Wurzel-Formeln in unendliche Reihen entwickelt, so heben sich die imaginären Glieder gegen einander auf, und der Werth von BN wird möglich.

Zweyte Anmerkung. Will man aber, um alle Weitläufigkeit zu vermeiden, die Gleichung $y^3 - 3by = -2b^3(1 - \frac{2}{n})$ durch die Trisectionem anguli auflösen; so suche man erstlich einen Winkel Z dessen Cosinus $= -1 + \frac{2}{n}$ ist, und die drey Wurzeln der vorstehenden Gleichung werden alsdann alle unter dieser Formel begriffen seyn

$$y = 2b \cos(m \times 120 + \frac{1}{3}Z)$$

Wo für m eine ganze Zahl nach Belieben angenommen werden kann, also daß auch $m = 0$ eine Wurzel der Gleichung, nämlich

$$y = 2b \cos \frac{1}{3}Z; \text{ weil } \cos -\frac{1}{3}Z = \cos + \frac{1}{3}Z$$

gibt.

Von den drey gefundenen Werthen für y aber muß nur derjenige erwähnt werden, welcher kleiner als $\frac{1}{2}CD$ ist. Es werden aber allemal zwey Werthe größer als $\frac{1}{2}CD$ seyn, und zu den beyden niedersteigenden Aesten der Parabel unter der Grundlinie gehören.

Dritte Anmerkung. Hätte man anstatt der Entfernung BN die Abscisse AP gesucht, so würde man auf folgende cubische Gleichung geworfen seyn

$$AP^3 - 6 \cdot AB \cdot AP^2 + 9 \cdot AB^2 \cdot AP = 4AB^3(1 - \frac{2}{n})^2$$

welche ebenfalls drey mögliche Wurzeln hat, und welche folglich auch am bequemsten durch die Trisectionem angulorum aufgelöst werden kann.

Vierte

Vierte Anmerkung. Da wir die Entfernung BN gesucht haben, so fiel die Höhe der Parabel AB aus der Rechnung, und als die Abscisse AP gesucht worden, so fiel die Grundlinie CD weg. Folglich werden einerley Parallellinien MN in dem ersten Fall alle Parabeln, die verschiedene Höhen aber eine und eben dieselbe Grundlinie CD haben, und in dem andern Fall alle Parabeln, die verschiedene Grundlinien aber eine und eben dieselbe Höhe AB haben, in n gleiche Theile zerschneiden.

Fünfte Anmerkung. Ich habe zwar hier nur gezeigt, wie der Ort N der ersten Parallellinie MN , welche nämlich den ersten n Theil MND abschneidet, bestimmt werden soll. Die Oerter N' , N'' , N''' , und s. w. der übrigen Parallellinien $M'N'$, $M''N''$, $M'''N'''$, und s. w. aber werden aus eben derselben Gleichung

$$BN^3 - 3 BD^2 \times BN = 2BD^3 \times \left(1 - \frac{2}{n}\right)$$

$$\text{oder } AP^3 - 6 AB \times AP^2 + 9 AB^2 \times AP = 4AB^3 \left(1 - \frac{2}{n}\right)^2$$

berechnet, wenn man für n nacheinander $\frac{1}{2}n$, $\frac{1}{3}n$, $\frac{1}{4}n$, und s. w. oder für $\frac{1}{2}$ nacheinander $\frac{2}{2}$, $\frac{3}{2}$, $\frac{4}{2}$, u. s. w. schreibt.

Dritter und letzter Fall.

Wenn die Richtung MR , (3 Fig.) nach welcher die Parabel in n gleiche Theile zerschnitten werden soll, mit der Grundlinie CD einen gegebenen Winkel $MRC = a$ macht.

5. Es sey $MENM$ der erste gesuchte Theil, also daß MN der gegebenen Richtung MR parallel laufe und $MENM = \frac{1}{n}$ sey. Man setze den Tangenten des Winkels $MRC = m$ oder $\tan a = m$, so wird auch $\tan QNM = m$ seyn. Es sey ferner $PM = x$, und $QN = y$, so wird $AP = \frac{axx}{bb}$ und $AQ = \frac{ayy}{bb}$ seyn;
 folg

folglich $PQ = \frac{a}{bb}(yy' - xx) = \frac{a}{bb}(y+x)(y-x)$. Nun aber ist $PQ = MO = ON$ tang. $MNO = (QN - PM)$ tang. MNO das ist $PQ = (y-x)m$; folglich muß $\frac{a}{bb}(y+x)(y-x) = (y-x)m$ das ist $\frac{a}{bb}(y+x) = m$ seyn, durch welche Gleichung sogleich y durch x bestimmt wird; es ist nämlich $y = \frac{mbb}{a} - x$, folglich $AQ = \frac{a}{bb}(\frac{mbb}{a} - x)^2$; $PQ = \frac{a}{bb}(\frac{mbb}{a} - x)^2 - \frac{a}{bb}x^2 = \frac{mmbb}{a} - 2mx$ $QN = y = \frac{mbb}{a} - x$ und der Flächeninhalt von

$$AQNA = \frac{2}{3}AQ \cdot QN = \frac{2}{3} \times \frac{a}{bb}(\frac{mbb}{a} - x)^3$$

$$APMA = \frac{2}{3}AP \cdot PM = \frac{2}{3} \times \frac{a}{bb}x^3$$

$$PMNQ = \frac{1}{2}PQ(PM + QN) = \frac{mmbb}{2a}(\frac{mbb}{a} - 2x)$$

Da nun $MENM = \frac{4ab}{3a} = AQNA - APMA - PMNQ$ ist, so er-

halten wir folgende Gleichung

$$\frac{4ab}{3a} = \frac{2a}{3bb}(\frac{mbb}{a} - x)^3 - \frac{mmbb}{2a}(\frac{mbb}{a} - 2x) - \frac{2a}{3bb}x^3$$

Man setze der Kürze halben $\frac{mbb}{a} = c$ so wird

$$\frac{4ab}{3a} = \frac{2a}{3bb}(c-x)^3 - \frac{mc}{2}(c-2x) - \frac{2a}{3bb}x^3 \text{ oder}$$

$$\frac{2b^3}{a} = (c-x)^3 - \frac{3mcb}{4a}(c-2x) - x^3 \text{ das ist, weil } \frac{mbb}{a} = c$$

$$\frac{2b^3}{a} = (c-x)^3 - \frac{3}{2}cc(\frac{1}{2}c-x) - x^3; \text{ oder da}$$

$$(c-x)^3 = (\frac{1}{2}c + (\frac{1}{2}c-x))^3 = \frac{1}{8}c^3 + \frac{3}{4}cc(\frac{1}{2}c-x) + \frac{3}{2}c(\frac{1}{2}c-x)^2 + (\frac{1}{2}c-x)^3$$

Ph. Abh. V 2.

B 6

und

194. Auflösung einiger geometrischen Aufgaben.

$$\text{und } x^3 = \left(\frac{1}{2}c - \left(\frac{1}{2}c - x\right)\right)^3 = \frac{1}{8}c^3 - \frac{3}{4}cc\left(\frac{1}{2}c - x\right) + \frac{3}{2}c\left(\frac{1}{2}c - x\right)^2 - \left(\frac{1}{2}c - x\right)^3$$

$$\text{so wird } \frac{2b^3}{n} = \frac{3}{2}cc\left(\frac{1}{2}c - x\right) + 2\left(\frac{1}{2}c - x\right)^3 - \frac{3}{2}cc\left(\frac{1}{2}c - x\right)$$

$$\text{das ist } \left(\frac{1}{2}c - x\right)^3 = \frac{b^3}{n} \text{ und folglich } \frac{1}{2}c - x = \sqrt[3]{\frac{b^3}{n}}$$

$$\text{also } x = \frac{1}{2}c - \frac{b}{\sqrt[3]{n}} = \frac{mbb}{2a} - \frac{b}{\sqrt[3]{n}}$$

Wir bekommen also für den ersten gesuchten Theil MENM

$$PM = \frac{mbb}{2a} - \frac{b}{\sqrt[3]{n}} \text{ und folglich}$$

$$QN = \frac{mbb}{2a} + \frac{b}{\sqrt[3]{n}}; PM + QN = \frac{mbb}{a}; PM - QN = -\frac{2b}{\sqrt[3]{n}}$$

$$AP = \frac{a}{bb} \left(\frac{mbb}{2a} - \frac{b}{\sqrt[3]{n}}\right)^2 = a \left(\frac{mb}{2a} - \frac{1}{\sqrt[3]{n}}\right)^2$$

$$AQ = \frac{a}{bb} \left(\frac{mbb}{2a} + \frac{b}{\sqrt[3]{n}}\right)^2 = a \left(\frac{mb}{2a} + \frac{1}{\sqrt[3]{n}}\right)^2$$

Setzt man nun weiter für n ; $\frac{1}{2}n$, $\frac{1}{3}n$, $\frac{1}{4}n$, u. s. w. so bestimmt man aus diesen Formeln die Lage der II, III, IV, und s. w. Parallellinie, welche nämlich die ganze Parabel in n gleiche Theile zerschneiden.

Erste Anmerkung. Bey dieser Auflösung aber ist wohl zu beobachten, daß weil wir die Parabel nur bis an die Grundlinie CD eingeschränkt haben, die Applicata NQ nicht größer werden kann, als die halbe Grundlinie BD; das ist $\frac{mb}{2a} + \frac{1}{\sqrt[3]{n}}$ muß < seyn als 1. Im Fall nun dieses nicht gefunden würde, oder daß $\frac{mb}{2a} + \frac{1}{\sqrt[3]{n}} > 1$, so wird der Punct der Parabel N unter der Grundlinie fallen, und die Auflösung der Aufgabe selbst ganz anders eingerichtet werden müssen.

Man

Man setze also die Linie MN (4 Fig.) die den gegebenen Theil der ganzen Parabel abschneidet, falle mit dem andern Ende N auf der Grundlinie BD; also daß hier MEDNM der gesuchte Theil oder $MEDNM = \frac{4ab}{3n}$; tang MNO aber = m sey.

Es sey wiederum $PM = x$, so wird

$$AP = \frac{axx}{bb} : PB = a - \frac{axx}{bb}; ON = \frac{a}{m} \left(1 - \frac{xx}{bb}\right); BN = x + \frac{a}{m} \left(1 - \frac{xx}{bb}\right)$$

Der Inhalt von $PMNB = \frac{1}{2} PB (PM + BN)$

$$\frac{1}{2} \left(a - \frac{axx}{bb}\right) \left(2x + \frac{a}{m} \left(1 - \frac{xx}{bb}\right)\right)$$

$$\text{oder } PMNB = ax \left(1 - \frac{xx}{bb}\right) + \frac{aa}{2m} \left(1 - \frac{xx}{bb}\right)^2$$

Es ist aber der Inhalt von

$$APMA = \frac{2a}{3bb} x^3 \text{ und}$$

$$ABDA = \frac{2ab}{3}$$

Da nun der Inhalt von $MEDN = \frac{4ab}{3n} = ABDA - APMA - PMNB$

ist, so erhalten wir folgende Gleichung

$$\frac{4ab}{3n} = \frac{2ab}{3} - \frac{2a}{3bb} x^3 - ax \left(1 - \frac{xx}{bb}\right) - \frac{aa}{2m} \left(1 - \frac{xx}{bb}\right)^2$$

welche sich durch die Entwicklung in diese verwandelt

$$x^4 - \frac{2mbb}{3a} x^3 - 2bbxx + \frac{2mb^4}{a} x + b^4 - \frac{4mb^5}{3a} \left(1 - \frac{2}{n}\right) = 0.$$

Zweyte Anmerkung. Wann wir in der eben gefundenen Gleichung m das ist tang MNO unendlich groß annehmen, so erhalten wir für den schon oben behandelten zweyten Fall

$$-\frac{2mb^4}{3a} x^3 + \frac{2mb^4}{a} x - \frac{4mb^5}{3a} \left(1 - \frac{2}{n}\right) = 0.$$

B b 2

Und

196 Auflösung einiger geometrischen Aufgaben.

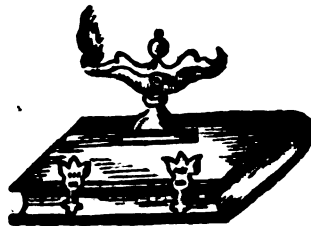
Und wenn man diese Gleichung durch $\frac{-2mbb}{3a}$ theilt

$$x^3 - 3bbx + 2b^3 \left(1 - \frac{2}{n}\right) = 0.$$

So wie wir diese Gleichung auch schon an dem eben bemeldten Orte herausgebracht haben. (S. 4.)

Auf eine ähnliche Art kann man auch den Werth von AP in dem ersten Fall (S. 3.) aus der in dem dritten Falle für AP (S. 5.) gefundenen Werthe herausbringen, wenn man nämlich in diesem m das ist $\tan g MNO = 0$ setzt.

Dritte Anmerkung. Wenn bey einer Berechnung des dritten Falles für die Linie PM ein negativer Werth gefunden wird, so muß das Punct M der Parallellinie MN auf der andern Seite AC der Parabel angenommen oder abgestochen werden. Und dieses war auch der Grund, warum ich hier nicht die der Parallellinie MN zukommende Abscisse AP, wie bey den beyden vorhergehenden Fällen gesucht, sondern derselben lieber die Entfernung PM vorgezogen. Es bestimmt nämlich jene (Abscisse) nicht diejenige Seite, wo das eine End M der Parallellinie MN hinfällt; bey den beyden ersten Fällen aber war diese Behutsamkeit nicht so nöthig.



Johann

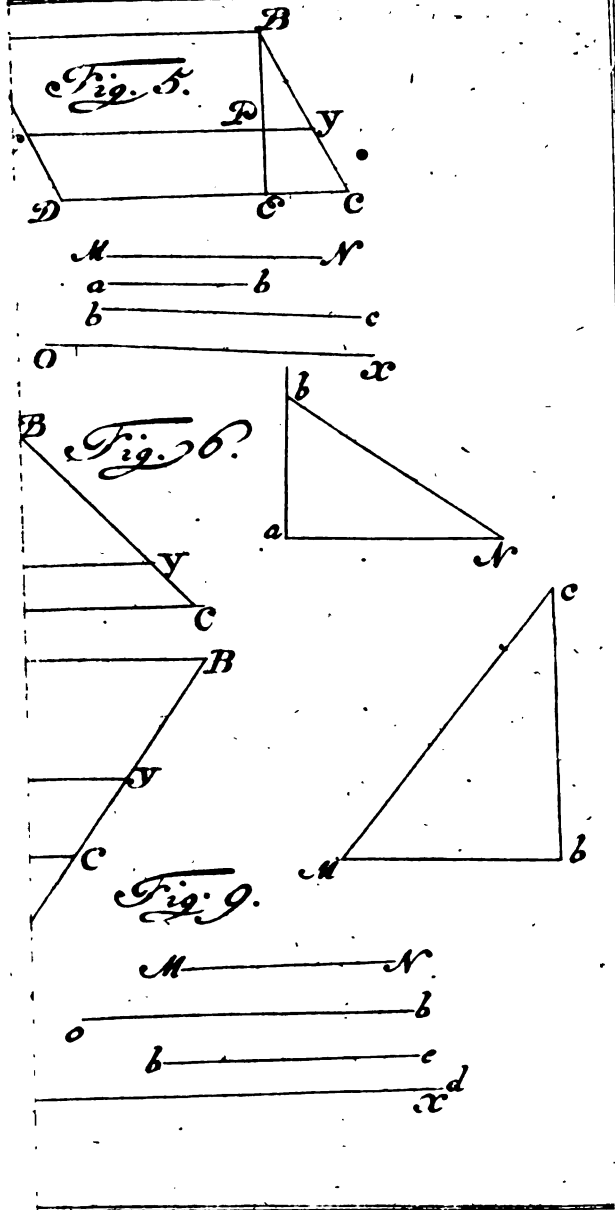


Fig. 7

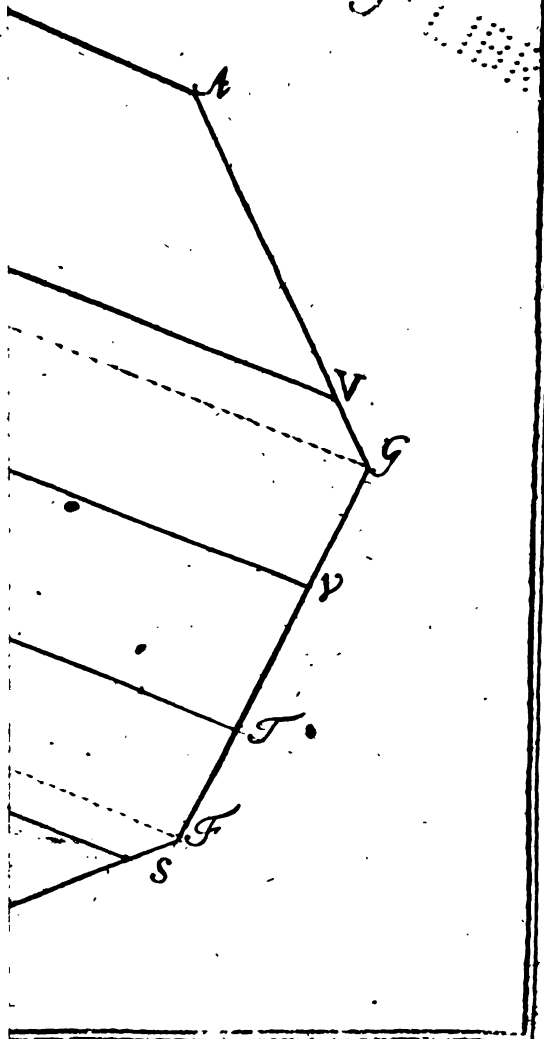
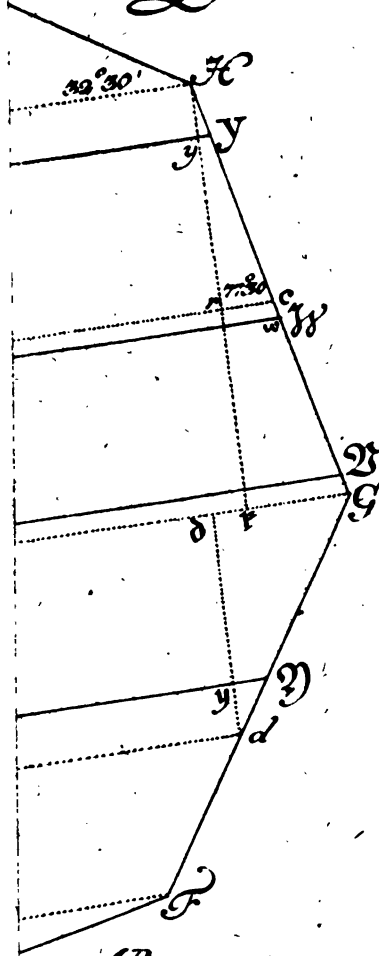


Fig. 8.



$$\begin{aligned}
 AB &= 1. \\
 bx = Dx &= 0.1200 \\
 cw = gw &= 0.0316
 \end{aligned}$$

Fig. 10.

$$AB = 100 \quad \text{et} \quad \angle D = 150^\circ;$$

$$AD = 200 \quad \text{et} \quad \angle C = 70^\circ;$$

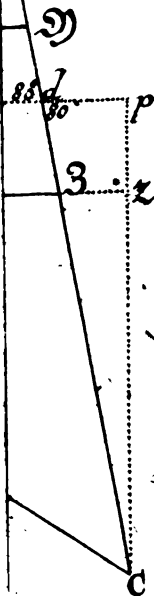
$$BC = 100$$

$$\text{et} \quad x = 79,62;$$

$$\text{et} \quad y = 147,95;$$

$$p_2 = 38,96;$$

DE



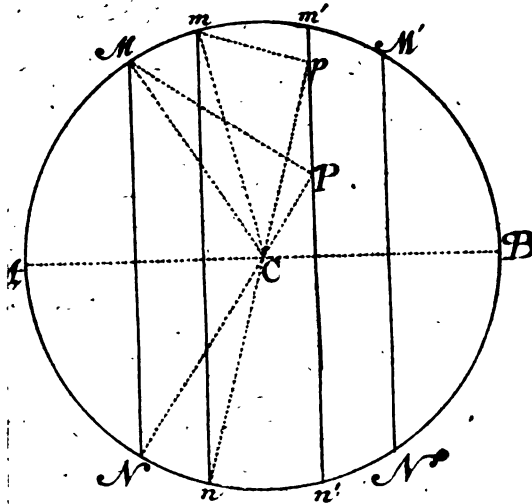


Fig. 1.

22

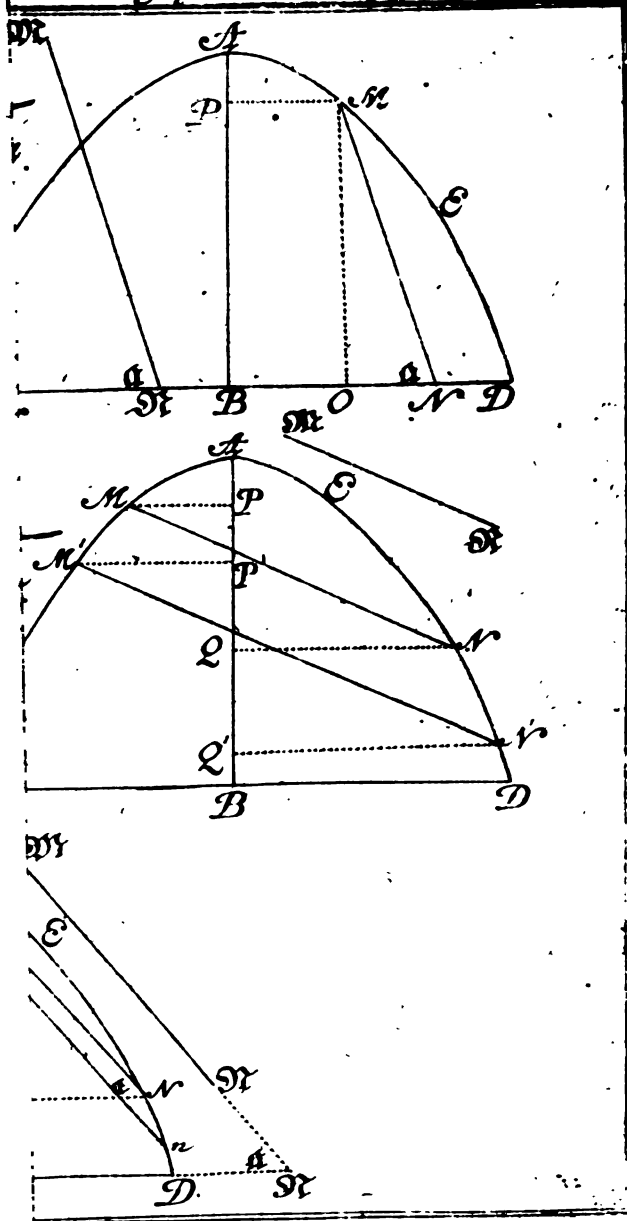
.

.

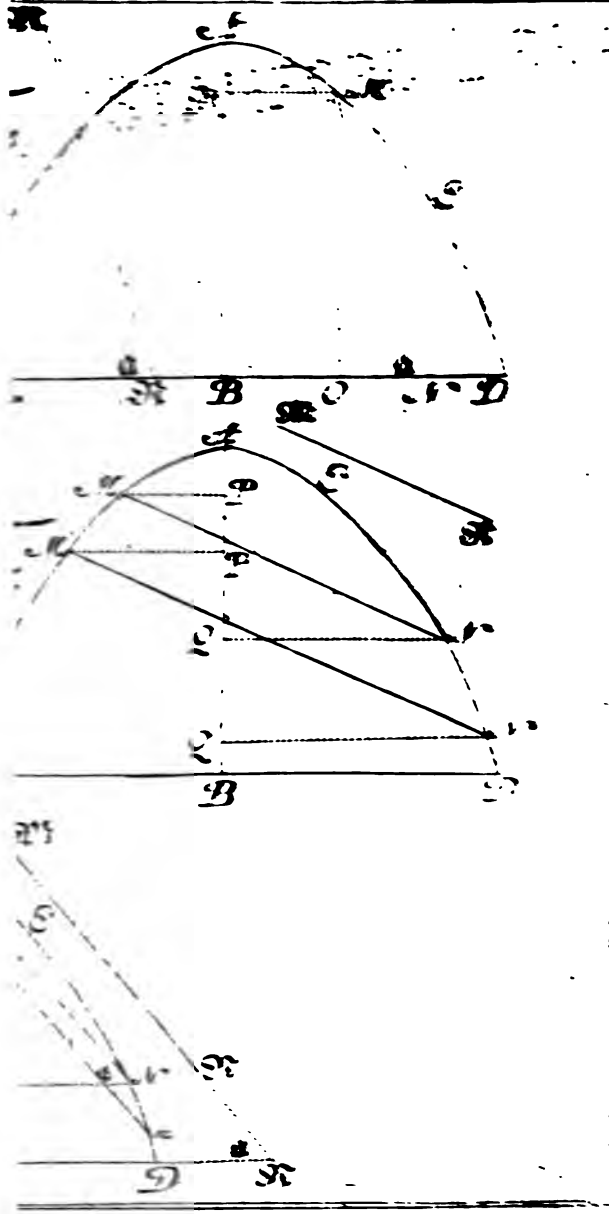
.

.

.



20

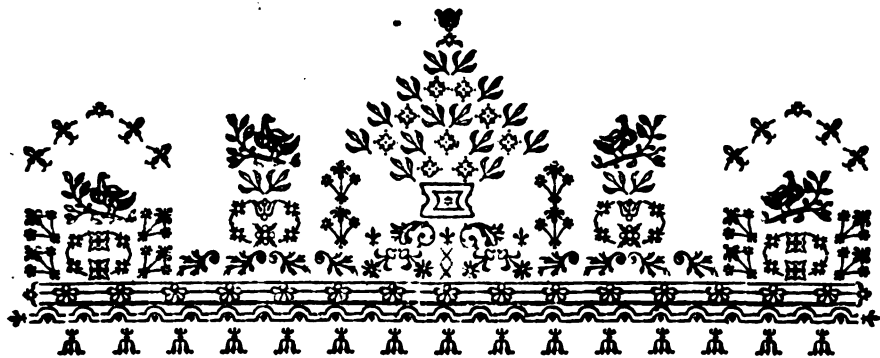


4

J. Albrecht Eulers

Versuch

**die Figur der Erden durch Beobachtungen
des Mondes zu bestimmen.**



N
Q
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R
S
T
U
V
W
X
Y
Z
A
B
C
D
E
F
G
H
I
K
L
M
N
O
P
R

der Parallaxe keine Schwierigkeit auf sich. Denn da alsdenn beyde Beobachter, an welchen Orten des Mittagskreises sie sich auch befänden, gleichweit von dem Mittelpunct der Erde entfernt wären, so würde durch ihre übereinstimmenden Beobachtungen die Entfernung des Mondes durch eine und eben dieselbe Einheit, nämlich durch den Halbmesser der Erde bestimmt, und die Parallaxe des Mondes leicht gefunden werden können.

Eine ganz andere Bewandniß aber hat es hingegen, da die Erde in der That nicht genau kugelförmig ist: dann weil in diesem Fall die Beobachter sich meistens in verschiedenen Entfernungen von dem Mittelpunct der Erde befänden, so ist eine genaue Kenntniß dieser Verschiedenheit der Entfernungen und ihrer wahren Größe unumgänglich nöthig, um die wahre Entfernung des Mondes von dem Mittelpunct der Erde, und seine Parallaxe aus den Beobachtungen schließen zu können.

Da es also unläugbar ist, daß die auf einem und eben demselben Mittagskreise beobachteten Mondshöhen von der Figur der Erde abhängen, und diese hinwiederum einen Einfluß in jene nothwendig haben müsse, so stehet mit allem Recht zu vermuthen, daß die Beobachtungen der mittäglichen Mondshöhen darzu dienen könnten, die Figur der Erde aus denselben zu bestimmen. Es müßten nämlich zu diesem Ende verschiedene Beobachter die mittäglichen scheinbaren Höhen des Mondes an eben so viel verschiedenen aber auf einem und eben demselben Mittagskreise gelegenen Orten messen, und eine Vergleichung aller Höhen, so zu gleicher Zeit genommen worden sind, würde alsdenn die Figur des Mittagskreises geben, und folglich auch die ganze Figur der Erde, wenn sonst dieselbe nicht gar zu unordentlich ist. Ob nun gleich diese Art die Figur der Erde zu bestimmen, allem Anscheine nach weit unter derjenigen zu setzen ist, deren sich
die

die Pariserakademie bedienet hatte, und durch welche uns die Figur der Erde so genau bekannt geworden ist, als es nur immer möglich seyn kann, so möchte es dennoch in einer andern Absicht nicht undienlich seyn, theils zu erforschen, wie die bemeldten Beobachtungen angewandt werden müßten, um aus denselben die Figur der Erde zu erkennen, theils auch zu prüfen, in wie weit man sich auf diese Bestimmung der Figur der Erde verlassen könne.

Der sicherste und natürlichste Weg aber, um dieses Vorhaben auszuführen, möchte wohl derjenige seyn, den ich einer erlauchten Akademie der Wissenschaften hiermit vorzulegen die Ehre habe.

Es soll gegenwärtige Abhandlung die Auflösung zweyer Aufgaben in sich enthalten. In der ersten derselben werde ich die Figur eines Mittagstreifes als bekannt annehmen und bestimmen, unter welcher Höhe der Mond an einem jeden Orte dieses Mittagstreifes zu der Zeit erscheinen muß, wenn derselbe durch den Mittag, das ist, durch die Ebene des Mittagstreifes gehet.

Die Auflösung dieser Aufgabe wäre allein schon hinreichend, um auch hinwiederum die Figur eines Mittagstreifes zu bestimmen, auf welchem wirklich die Mondshöhen genommen worden wären. Man müßte nämlich verschiedene Hypothesen annehmen, das ist, man müßte für die Figur des Mittagstreifes verschiedene krumme Linien erwählen, und nach diesen Hypothesen die verschiedene mittägliche Mondshöhen berechnen; alsdenn aber diese Höhen mit denjenigen vergleichen, welche wirklich beobachtet worden sind; da es sich denn bald zeigen würde, welche Hypothese die wahre sey, das ist, mit welcher der angenommenen krummen Linien die wahre Figur des Mittagstreifes übereinkäme.

In der Auflösung der letztern Aufgabe werde ich aber zeigen, wie die unter verschiedenen Polhöhen eines Mittagstreifes beobachtete mittägliche Mondshöhen zu der Bestimmung der Figur dieses Mittagstreifes unmittelbar führen könne.

Erste Aufgabe.

Die Figur der Erde ist bekannt; man soll für einen jeglichen Ort eines Mittagstreifes die mittägliche Höhe des Mondes finden.

Auflösung. Es sey I (1 Figur) der Mittelpunkt der Erde, Bb die Ax, B der Nordpol, und BYA ein Theil des Mittagstreifes, auf welchem die mittägliche Höhen des Mondes bestimmt werden sollen. Es sey aber C der Ort des Mondes zur Zeit seines Durchganges durch diesen Mittagstreis. Man setze die Entfernung des Mittelpuncts des Mondes vom dem Mittelpunct der Erde $IC = f$ und den Winkel $BCI = \xi$, welcher die geocentrische Entfernung des Mondes von dem Nordpol misst. Es sey nun Y ein Ort des Mittagstreifes, für welchen die mittägliche Mondshöhe bestimmt werden soll, und $CX = x$; $XY = y$ die beiden Coordinaten, welche die Lage dieses Orts bestimmen. Man ziehe YN auf dem Mittagstreife in Y senkrecht, und verlängere dieselbe, bis sie der Axe Bb in N begegnet, so wird der Winkel BNY das Complement der Polhöhe des Orts Y andeuten. Es sey dieser Winkel $BNY = \phi$ und also die Polhöhe des Orts $Y = 90^\circ - \phi$. Da nun $NX = \frac{ydy}{dx}$ so wird $\frac{dx}{dy} = \text{tang } \phi$ und $\frac{dy}{dx}$ der Tangens der Polhöhe in Y gleich seyn. Man verlängere die Perpendicularlinie NY aufwärts, so wird dieselbe durch das Zenith Z des Orts Y gehen. Man ziehe endlich YC so gibt der Winkel ZYC die Entfernung des Mondes von dem Zenith

oder das Complement der mittäglichen Mondshöhen. Es soll also dieser Winkel ZYC bestimmt werden.

Da der Winkel $BIC = \xi$ und $BNY = \phi$ so wird der Winkel $CON = YOC = \xi - \phi$ und $CN = NR = \frac{-y dy}{dx} - x = -x + y$ cot. ϕ . Folglich in dem Dreieck CNO

$$CQ = \frac{-x \sin \phi + y \cos \phi}{\sin(\xi - \phi)}, \quad NO = \frac{-x + y \cot. \phi}{\sin(\xi - \phi)} \times \sin \xi.$$

Da nun $NY = \frac{y}{\sin \phi}$ und in dem Dreieck OYC :

$$OC = CC - CO = f + \frac{x \sin \phi - y \cos \phi}{\sin(\xi - \phi)}$$

$$OY = NY - NO = \frac{y}{\sin \phi} + \frac{x - y \cot \phi}{\sin(\xi - \phi)} \times \sin \xi = \frac{x \sin \xi - y \cos \xi}{\sin(\xi - \phi)}$$

Der Winkel YOC aber $= \xi - \phi$ ist, so wird der gesuchte Winkel ZYC durch diese Formel bestimmt und berechnet werden können.

$$\text{tang. } ZYC = \frac{f \sin(\xi - \phi) + x \sin \phi - y \cos \phi}{f \cos(\xi - \phi) - x \cos \phi - y \sin \phi}$$

Andere und weit kürzere Aufösung,

In welcher der Mittelpunkt der Erde nicht in Betrachtung gezogen wird.

Es sey BM (2 Fig.) die Aze der Erde, B der Nordpol: BYN der bewusste Mittagskreis, und C der Ort des Monds zur Zeit seines Durchgangs durch diesen Mittagskreis. Man ziehe aus C die grade Linie CG auf der verlängerten Aze MBG senkrecht und setze für den Ort des C die Entfernungen $BG = g$: $GC = h$. Nun sey Y dersjenige Ort des Mittagskreises, für welchen die mittägliche Höhe des Monds gesucht wird. Es werde gleichfalls aus Y die grade Linie YX auf der Aze Bb senkrecht gezogen, und die

gen zwey Beobachtungen erfordert werden, um zuerst dieser ihre Werthe berechnen zu können. Sind dieselben aber einmal gefunden worden, so wird die gegebene Formel auch für einen jeglichen andern Ort desselben Mittagskreises die scheinbare Höhe des Mondes bey diesem seinem Durchgange durch den Mittagskreis geben.

3. Laßt uns also setzen, man hätte den Mond wirklich an zwey verschiedenen und auf einem Mittagskreise gelegenen Orten zu gleicher Zeit beobachtet. Es wäre für den erstern Ort $x = p$; $y = q$ und man hätte durch die Beobachtung gefunden $\text{tang } \psi = r$. Für den zweyten Ort aber wäre $x = P$; $y = Q$ und die Beobachtung hätte gegeben $\text{tang } \psi = R$. Wir würden also dann diese beyde Gleichungen erhalten

$$r = \frac{k - q}{g + p} \text{ und } R = \frac{k - Q}{g + P} \text{ und hieraus hinwiederum folgende}$$

Werthe für k und g

$$g = \frac{Q - q + PR - pr}{r - R}; \quad k = \frac{Qr - pR + (P - p)rR}{r - R}$$

114. Wenn die Erde vollkommen kugeltund, und $CB = CM$ die halbe Durchmesser derselben wäre, so würde $x = a \cos \phi$ und $y = a \sin \phi$, folglich

$$\text{tang } \psi = \frac{k - a \sin \phi}{g + a - a \cos \phi}. \text{ Daraus wir dann, weil } \psi - \phi = \omega \text{ ist,}$$

folgende Gleichung ziehen

$(g + a) \sin \psi - k \cos \psi = a \sin \omega$. Man setze nun wiederum, daß eine andere zu gleicher Zeit und auf eben demselben Mittagskreise gemachte Beobachtung diese Gleichung gegeben hätte

$(g + a) \sin \psi' - k \cos \psi' = a \sin \omega'$; so würde man durch die Vergleichung beyder Beobachtungen finden

$$g + a \frac{a(\sin \omega \cos \psi' - \sin \omega' \cos \psi)}{\sin(\psi - \psi')} = a \frac{(\sin \omega \sin \psi' - \sin \omega' \sin \psi)}{\sin(\psi - \psi')}.$$

115

E c 3

E 3

Es giebt aber die Summa der beyden Quadraten $(g+a)^2 + h^2$ das Quadrat der Entfernung des Mondes C von dem Mittelpunct der Erden G. Es wird also diese Entfernung selbst sein

$$CC = \frac{a\sqrt{(\sin \omega \cdot \sin \omega + \sin \omega^2 \cdot \sin \omega^2 - 2 \sin \omega \cdot \sin \omega^2 \cdot \cos(\psi - \psi'))}}{\sin(\psi - \psi')}$$

Oder da der Winkel $\psi - \psi'$ allemal sehr klein ist, und folglich sein Cosinus ohne merklichen Fehler dem Halbmesser g gleich gesetzt werden kann, so wird sehr genau $CC = \frac{\sin \omega - \sin \omega^2}{\sin(\psi - \psi')} a$.

5. Wir wollen anjeho annehmen, die Erde wäre eine elliptische Spheroid; $CB = a$ wäre ihre halbe Ase und b der Halbmesser ihres Aequators. So werden wir erstlich für den Ort Y, dessen Zenith wir von dem Nordpol um den Winkel ϕ entfernt angenommen haben, erhalten

$$a - x = \frac{aa \cos \phi}{\sqrt{(aa \cos \phi \cdot \cos \phi + bb \sin \phi \cdot \sin \phi)}}$$

$$\text{und } y = \frac{bb \sin \phi}{\sqrt{(aa \cos \phi \cdot \cos \phi + bb \sin \phi \cdot \sin \phi)}}$$

Und zine jede aus der Beobachtung geschlossene Entfernung des Mondes vom Nordpol; oder ein jeder Winkel ϕ wird uns alsdann diese Gleichung geben

$$\tan \psi = \frac{ky \sqrt{(aa \cos \phi \cdot \cos \phi + bb \sin \phi \cdot \sin \phi)} - bb \sin \phi}{(g+a) \sqrt{(aa \cos \phi \cdot \cos \phi + bb \sin \phi \cdot \sin \phi)} - aa \cos \phi}$$

Zwey zu gleicher Zeit auf einem Mittagskreise gemachte Beobachtungen überden aber wiederum die Werthe von $g+a$ und h geben, und die Formel $\sqrt{(g+a)^2 + h^2}$ wird alsdann die Entfernung des Mondes von dem Mittelpuncte der Erde bestimmen. Wollte man endlich noch eine dritte Beobachtung zur Hülfe nehmen, so könnte man auch sogar im Stande seyn, die Beobachtungen das g die Größe der Erde zu bestimmen.

6. Um diese Bestimmungen zu erleichtern und die gegebene Gleichung kürzer zu fassen, kann $\cot. \phi = m : \text{tang. } \psi = n$; $b = va$; $g + a = ra$ und $h = sa$ gesetzt werden: Es wird aber alsdenn eine jegliche Beobachtung eine dergleichen Gleichung geben

$$n = \frac{sv(mm + vv) - vv}{r\sqrt{(mm + vv) - m}}$$

aus deren dreyen hernach die Werthe der unbekanntnen Größen r , s , und v bestimmt werden müssen.

Prüfung.

Man nehme den Ort des Mondes für bekannt an, und setze $r = 10$; $s = 60$ oder $g = 9a$; $h = 60a$, wo nämlich a die halbe Ape der Erde andeutet. Man nehme auch die Figur der Erde als bekannt an, und setze

1. Die Erde wäre eine vollkommene Kugel deren Halbmesser also $= a$ ist: Man berechne nach der gegebenen Formel die mittägliche Höhe des Mondes für drey verschiedene Dertzen eines und eben desselben Mittagskreises, und es seyen die Entfernungen dieser Dertzen von dem Nordpol 30° , 80° und 120° , oder ihre Polhöhen 60° , 10° nördlich und 30° südlich: so wird für die Entfernung des Orts von dem Nordpol, oder für den Winkel $\phi =$

30° .	80° .	120° .
--------------	--------------	---------------

Die scheinbare Entfernung des Mondes von dem Nordpol, oder der Winkel $\psi =$

$81^\circ .. 16' .. 21''$.	$80^\circ .. 32' .. 48''$.	$79^\circ .. 55' .. 54''$
-----------------------------	-----------------------------	---------------------------

Folglich die mittägliche Höhe des Mondes $90^\circ + \phi - \psi$.

$38^\circ .. 43' .. 39''$ südlich	$89^\circ .. 27' .. 12''$ südlich.	$49^\circ .. 55' .. 54''$ nördlich.
-----------------------------------	------------------------------------	-------------------------------------

2. Wenn wir aber nach den Ausmessungen der Pariser Akademie annehmen, die Erde wäre eine Spheroide, deren Durchmesser um den 200^{ten} Theil größer ist als die Ape; oder wenn wir setzen

setzen $b = 1 \frac{1}{2} a$, so werden wir durch unsere Formel folgende mittägliche Mondshöhen heraus bringen.

Für die Entfernung des Orts von dem Nordpol, oder für den Winkel $\phi =$

30°.

80°.

120°.

Die scheinbare Entfernung des Mondes von diesem Nordpol, oder der Winkel $\psi =$

81°.. 16'.. 12".

80°.. 32'.. 42".

79°.. 55'.. 57".

Folglich die mittägliche Höhe des Mondes $90^\circ + \phi - \psi$.

38°.. 43'.. 48" südlich 89°.. 23'.. 18" südlich 49°.. 55'.. 57" nördlich.

3. Endlich wenn wir die zwey erstere mittägliche Höhen des Mondes, so wie wir dieselben in der ersten Voraussetzung gefunden haben, als wirkliche Beobachtungen betrachten, und überdem für die Figur der Erde annehmen $b = 1 \frac{1}{2} a$; also das $e = 1, 05$ so werden wir erhalten

$$\text{Erstlich für den Ort des Mondes } r = \frac{109270}{10959} = 9, 9708$$

$$\text{und } s = \frac{656708}{10959} = 59, 9240$$

zweitens für den dritten Ort, dessen Breite 30° südlich ist, die scheinbare Entfernung des Mondes von dem Pol, oder den Winkel $\psi = 79^\circ.. 56' 2''$, folglich die Höhe des Mondes von Norden an gerechnet $= 49^\circ.. 56'.. 2''$.

Schluß.

Aus dieser Prüfung erhellet ganz deutlich, in wie weit man sich auf diejenige Bestimmung der Figur der Erde verlassen könne, welche durch die Beobachtungen des Mondes heraus gebracht werden kann, und wie genau diese Beobachtungen angestellt werden muß.

müßten, wenn man sicher seyn wollte, daß jene Bestimmung von der Wahrheit nicht gar zu beträchtlich abweiche. Denn so günstig wie auch zu unserm Vorhaben die Dertter der drey angeführten obgleich erdichteten Beobachter erwähnt hatten, so sehen wir nunmehr dennoch, daß um die wahre Figur der Erde, aus denselben Beobachtungen zu schließen, nothwendig erfordert werde, daß man von diesen Beobachtungen bis auf eine Secunde gewiß sey: in wie weit dieses aber möglich sey, mögen geübte Beobachter urtheilen. Indessen könnte allemal eine große Menge von Beobachtungen diesen Mangel der Genauigkeit ersetzen, und wenn sich dergleichen drey oder mehrere Beobachter auf einem und eben demselben Mittagstreife befinden sollten, so müßte der gegenseitige Einwurf nicht gänzlich ohne Nutzen ausgeführt werden können. Um dieser Ursachen willen werde ich mich auch nicht abschrecken lassen, die versprochene Auflösung der zweyten Aufgabe beyzusetzen; in welcher nämlich noch kürzlich gezeigt werden soll, wie die Figur der Erde unmittelbar aus den beobachteten mittäglichen Höhen des Mondes bestimmt werden kann.

Letzte Aufgabe.

Die mittägliche Höhe des Mondes ist an vielen auf einem und eben demselben Mittagstreife gelegenen Derttern zu gleichen Zeiten beobachtet worden; man soll die Figur der Erde bestimmen.

Auflösung.

Ich setze hier vor allen Dingen voraus, daß die Polhöhe oder Breite eines jeden Orts bekannt ist; oder, welches auf eins heraus kömmt, daß man für einen jeden Ort den Winkel ϕ , welcher die Entfernung des Pols von dem Zenith andeutet, weiß. Da nun auch für einen jeden dieser Dertter der Winkel ψ oder die Entfernung des Mondes von demselben Pol aus der Beobach-

Von der Figur der Erde.

setzen $b = 1 \frac{1}{2} \frac{1}{100} a$, so werden wir durch unsere Formeln mittägliche Mondshöhen heraus bringen.

Für die Entfernung des Orts von dem für den Winkel $\phi =$

$$30^\circ. \qquad 80^\circ.$$

Die scheinbare Entfernung des Monde von der Winkel $\psi =$

$$81^\circ.. 16'.. 12''. \qquad 80^\circ.. 32'.. 42''.$$

Folglich die mittägliche Höhe des Mor

$$38^\circ.. 43'.. 48'' \text{ südlich } 89^\circ.. 23'.. \text{ nördlich.}$$

3. Endlich wenn wir die des Monde, so wie wir dieselben gefunden haben, als wirkliche Br dem für die Figur der Erde $\omega = 1, 05$ so werden wir erst

Gleichung

Erstlich für den Ort de

$$\text{und } s = \frac{656}{10}$$

zweitens für den scheinbar den ψ Mon?

$$= \frac{\sin \phi}{\sin (\psi - \phi)} \text{ seyn.}$$

ist, in die Rech und ψ durch ω bestimm die Gleichung zwischen ψ und $\phi = \omega$ und $\phi = \psi$

sich auf welche den ψ

die in rechte Gleichung zwischen ψ und ϕ

den kann, so sey $\int \frac{d\psi \sin \omega}{\cos \omega} = l\alpha$; und wie

$\psi + l\alpha + C$ das ist $g+x = C\alpha \cos \psi$,
so werden die gesuchte Wers

ollen wir die Co

an rechnen,

d wir wer

$$\cos \psi = \frac{X}{C\alpha}$$

ang des Monde von

$e = Z$; so wird $ZZ = XX$

der Werth von α durch ψ be

$$\alpha = \int \frac{d\psi \sin \omega}{\cos \omega}, \text{ und } \cos \psi = \frac{X}{Z} \text{ und}$$

derselbe Werth vor α auch durch die Co

und $Z = \sqrt{XX + YY}$ bestimmt werden. Die

$C\alpha$ wird aber alsdann nur eine Gleichung zwis

Y seyn, durch welche wir folglich die gesuchte Figur

agskreises, und hiemit auch die Figur der ganzen Er

nen werden.

Exempel.

Laßt uns setzen, die Beobachtungen des Monde hätten
uns auf folgende Gleichung zwischen den Winkeln ψ und ϕ ge
bracht $\sin(\psi - \phi) = s \sin(\psi - \alpha)$, und welche uns hernach, da
 $\psi - \phi = \omega$ ist, diese Gleichung $\sin \omega = s \sin(\psi - \alpha)$ gegeben. Es

D d 2

deutet

tung geschlossen wird; so kann eine aufmerksame Vergleichung dieser beyden Werthen von Φ und Ψ paarweis genommen, leicht zeigen, wie dieser Winkel Ψ von jenem Φ abhängt: das ist, man wird nicht ohne große Mühe diejenige Gleichung errathen können, welche auf eine allgemeine Art zwischen diesen beyden Winkeln Ψ und Φ Statt finden müßte; zumal da die Figur der Erde schon einigermaßen bekannt ist. Ich nehme also diese erwähnte Gleichung als bekannt an. Es sey nun Y derjenige Ort, dessen Zenith von dem Nordpol um den Winkel Φ entfernt ist, und man setze für diesen Ort Y , die Coordinaten $BX = x$; $XY = y$. Man verlangt also eine Gleichung zwischen x und y . Da $\frac{dx}{dy} = \tan \Phi$:

$\tan \Psi = \frac{k-y}{g+x}$: so wird aus dieser $y = k - (g+x) \tan \Psi$: folglich

$dy = -dx \tan \Psi - \frac{(g+x) d\Psi}{\cos \Psi^2}$, und weil aus jener Gleichung.

$dy = \frac{dx}{\tan \Phi}$; so wird

$$\frac{dx}{g+x} = \frac{-d\Psi \tan \Phi}{\cos \Psi^2 (1 + \tan \Phi \cdot \tan \Psi)} = \frac{-d\Psi \sin \Phi}{\cos \Psi \cdot \cos (\Psi - \Phi)} \text{ seyn.}$$

Man bringe nun den Winkel ω , der $= \Psi - \Phi$ ist, in die Rechnung, so wird, da Ψ durch Φ bekannt ist, auch Ψ durch ω bestimmt werden können. Man wird also eine Gleichung zwischen Ψ und ω erhalten. Es ist aber, wenn wir $\Psi - \Phi = \omega$ und $\Phi = \Psi - \omega$ setzen

$$\frac{dx}{g+x} = \frac{-d\Psi \sin (\Psi - \omega)}{\cos \Psi \cos \omega} = \frac{-d\Psi \sin \Psi}{\cos \Psi} + \frac{d\Psi \sin \omega}{\cos \omega}$$

Folglich $\int \frac{dx}{g+x} = \int \frac{-d\Psi \sin \Psi}{\cos \Psi} + \int \frac{d\Psi \sin \omega}{\cos \omega} + IC$

Da nun allemal $\int \frac{d\Psi \sin \omega}{\cos \omega}$ durch die bekannte Gleichung zwischen Ψ und ω

ψ und ω gefunden werden kann; so sey $\int \frac{d\psi \sin \omega}{\cos \omega} = \Delta$; und wie
 werden erhalten $k(g+x) = l \cos \psi + \Delta + C$ das ist $g+x = C \Delta \cos \psi$.
 Folglich da $y = k - (g+x) \tan \psi$, so werden die gesuchte Wer-
 the der Coordinaten x und y seyn
 $x = -g + C \Delta \cos \psi$; $y = k - C \Delta \sin \psi$.

Zu einer noch größern Bequemlichkeit wollen wir die Co-
 ordinaten des Orts Y von dem Ort ϵ des Mondes an rechnen,
 und also setzen $\epsilon V = k - y = Y$; $VY = g + x = X$; und wir wer-
 den erhalten $X = C \Delta \cos \psi$; $Y = C \Delta \sin \psi$, folglich $\cos \psi = \frac{X}{C \Delta}$;
 $\sin \psi = \frac{Y}{C \Delta}$. Man setze ferner die Entfernung des Mondes von
 dem Orte Y oder die grade Linie $Y \epsilon = Z$; so wird $ZZ = XX$
 $+ YY$ folglich $Z = C \Delta$. Da nun der Werth von Δ durch ψ be-
 stimmt wird, da nämlich $\Delta = \int \frac{d\psi \sin \omega}{\cos \omega}$, und $\cos \psi = \frac{X}{Z}$ und
 $\sin \psi = \frac{Y}{Z}$ ist, so kann derselbe Werth vor Δ auch durch die Co-
 ordinaten X , Y , und $Z = \sqrt{XX + YY}$ bestimmt werden. Die
 Gleichung $Z = C \Delta$ wird aber alsdann nur eine Gleichung zwis-
 schen X und Y seyn, durch welche wir folglich die gesuchte Figur
 des Mittagstreifes, und hiemit auch die Figur der ganzen Er-
 de erkennen werden.

Exempel.

Laßt uns setzen, die Beobachtungen des Mondes hätten
 uns auf folgende Gleichung zwischen den Winkeln ψ und ϕ ge-
 bracht $\sin(\psi - \phi) = s \sin(\psi - \alpha)$, und welche uns hertach, da
 $\psi - \phi = \omega$ ist, diese Gleichung $\sin \omega = s \sin(\psi - \alpha)$ gegeben. Es

D d 2

deutet

deutet aber wie bewußt ψ den Winkel $VY\epsilon$ oder die Entfernung des Mondes von dem Nordpol, und ω den Winkel $ZY\epsilon$ oder die Entfernung des Mondes von dem Zenith an.

Da nun $\cos\omega = \sqrt{(1-m\sin(\psi-\alpha))^2} = \sqrt{(1-m + m\cos(\psi-\alpha))^2}$, so wird $l\omega = \int \frac{m\psi \sin(\psi-\alpha)}{\sqrt{(1-m + m\cos(\psi-\alpha))^2}}$ folglich

$l\omega = l(\sqrt{(1-m + m\cos(\psi-\alpha))^2} - m\cos(\psi-\alpha))$
und $\omega = \sqrt{(1-m + m\cos(\psi-\alpha))^2} - m\cos(\psi-\alpha)$. Es ist aber

$\omega = \frac{Z}{C}$, also auch

$$\sqrt{(1-m + m\cos(\psi-\alpha))^2} - m\cos(\psi-\alpha) = \frac{Z}{C} \text{ oder}$$

$$\sqrt{(1-m\sin(\psi-\alpha))^2} - m\cos(\psi-\alpha) = \frac{Z}{C};$$

$$\sqrt{(1-m\sin(\psi-\alpha))^2} = \frac{Z}{C} + m\cos(\psi-\alpha).$$

Und nachdem das Wurzelzeichen weggehoben worden ist

$$\frac{ZZ}{CC} + \frac{2mZ}{C} \cos(\psi-\alpha) = 1-m$$

Weil nun $\cos(\psi-\alpha) = \cos\psi \cdot \cos\alpha + \sin\psi \cdot \sin\alpha = \frac{X\cos\alpha + Y\sin\alpha}{Z}$

und $ZZ = XX + YY$; so wird

$XX + YY : 2mC (X\cos\alpha + Y\sin\alpha) = (1-m)CC$ und welche die gesuchte Gleichung für die Figur des Mittagstreifes ist. Man schreibe $-a$ für die beständige Größe C , welche, da sie durch die Integration in der Rechnung gekommen ist, gänzlich von unsrer Willkür abhängt. So wird $XX + YY - 2ma(X\cos\alpha + Y\sin\alpha) = (1-m)aa$; folglich

$$(X-ma\cos\alpha)^2 + (ma\sin\alpha - Y)^2 = aa.$$

Hieraus erhellet nun, daß die Figur des Mittagstreifes BYN eine Birkellinie ist, dessen Halbmesser $= a$ ist. Es sey C der Mit-

Mittelpunct dieser Birkelkreise und $CB = a$ desselben Halbmesser; so maß (weil $CX^2 + XY^2 = a^2$) $na \cos \alpha$ die Entfernung GC und $na \sin \alpha$ die Entfernung CG geben; der Buchstaben α drückt folglich den Winkel $CC\epsilon$ und na die Entfernung $C\epsilon$ des Mondes von dem Mittelpunct der Erde aus. Weil nun dieser Winkel α und diese Zahl a durch die Gleichung $\sin \omega = n \sin(\psi - \alpha)$ erkannt worden, so nehme man den Halbmesser der Erde a nach Belieben an, und mache $CG = na \sin \alpha$ und $GC = na \cos \alpha$; so wird der Punkt C das Mittelpunct der Erde in Ansehung des Mondes geben, $BM = 2a$ aber wird desselben Axe seyn. Und auf diese Weise werden alsdann die Erscheinungen des Mondes auf dem Mittagskreise BYM denen Beobachtungen und der daraus geleiteten Gleichung $\sin \omega = n \sin(\psi - \alpha)$ vollkommen gemäß seyn: $\psi - \alpha$ aber deutet hier die Parallel der Höhe an.

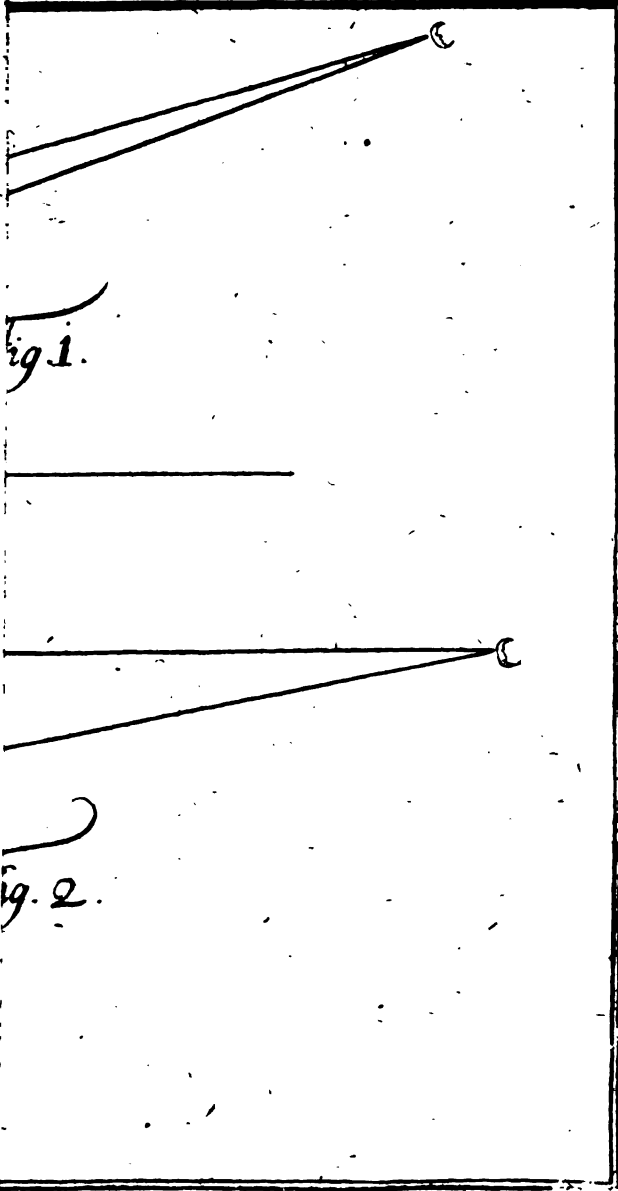
Schluß.

Dieses Exempel ist hinreichend, um daraus zu erkennen, wie die angezeigte Methode, die Figur der Erde zu bestimmen, angewandt werden müsse. Und es erhellet auch zugleich, daß diese Aufgabe an und für sich selbst unbestimmt sey. Denn wie auch immer diejenige Figur des Mittagskreises beschaffen seyn mag, welche der Gleichung zwischen ψ und ϕ ein Genügen leistet; so wird eine jegliche andere Figur, so jener ähnlich ist, und auch in Ansehung des Mondes eine ähnliche Lage hat, derselben Gleichung gleichfalls ein Genüge leisten. Wenn man nur dieses dabey beobachtet, daß die Axe der Erde oder die Richtung ihrer beyden Polen auf die gerade Linie CG , welche durch den Mittelpunct des Mondes nach Belieben gezogen wird, senkrecht steht.

Schließlich sieht man leicht ein, daß diese Methode die Figur der Erde zu bestimmen, größtentheils nur deswegen unsicher, und derjenigen hinten zu setzen sey, deren sich die Ptolemaische Akademie bedienet hatte, weil die Entfernung des Mondes in Ansehung der Axe der Erde sehr groß ist. Denn wenn der Mond der Erde weit näher wäre, oder wenn sich in der Nähe des Erbballs ein anderer Körper befände, den man dennoch an allen Orten eines Mittagstreifes sehen könnte, so würde die hier angezeigte Methode, die Figur der Erde zu bestimmen, die aller sicherste und gewiß weit bequemer seyn, als diejenige ist, welche sich auf die Ausmessung der verschiedenen Grade durch Dreyecke gründet. Die Bestimmung des Halbmessers der Erde würde aber, sobald die Figur dessen bekannt ist, von wenig Erheblichkeit seyn.



Johann



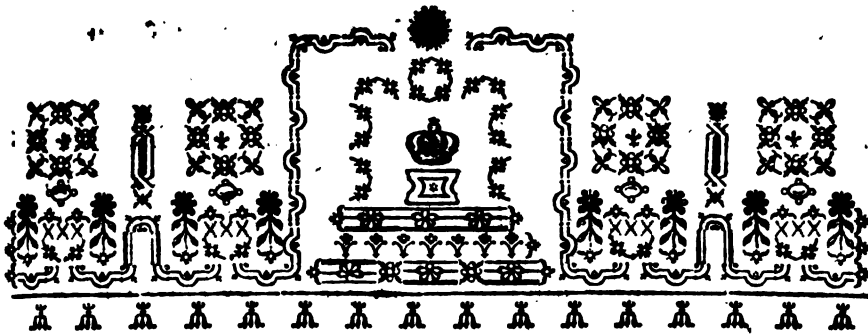
J. Albrecht Eulers

Nachricht

von einer

besondern magnetischen

Sonnenuhr.



Die Sonnenuhr, von welcher ich hiermit der erlauchten Akademie der Wissenschaften eine Nachricht und Beschreibung mitzutheilen die Ehre habe, ist mir bey Gelegenheit eines hier durchreisenden Herrn gezeigt, und von dem geschickten Künstler Herrn Stegmann in Cassel verfertigt worden.

Dieses Instrument wird in der ersten Figur vorgestellt, wo KLMN die Büchse ist, in welcher sich die Magnetnadel POQ befindet, die, wenn das Instrument recht gestellet worden, auf der darinn gezeichneten Stundenlinie FEG die Stunde des Tages anzeigt.

Um das Instrument aber richtig zu stellen, muß folgendes beobachtet werden.

I. Befindet sich auf der Mittagslinie EC die auf einer Regel bis in A verlängert ist, an dem äußersten Ende A ein aufrechtstehender Stöß AB und zugleich eine im Horizonte bewegliche Regel AD, mit einer darauf gezogenen graden Linie AD, welche gegen den aus A beschriebenen und in seine Grade eingetheilten Zirkelbogen so gestellt werden muß, daß der Winkel CAD der Abweichung der Magnetnadel gleich werde.

Ph. Abb. V Z.

E e

2. Wird

II. Wird das ganze Instrument dergestalt auf eine horizontalfläche gestellt, daß bey Sonnenschein der Schatten des Stefts AB genau auf die Linie AD zu fallen komme, und alsdann wird die Magnetnadel QOP auf der Stundenlinie FEG die wahre Tagesstunde anzeigen; wenn nur vorher der Steft in O, worauf die Magnetnadel ruhet, und der auf der Linie CE beweglich ist, recht gestellt worden.

III. Es befindet sich nämlich auf der Linie CE eine Marke TV, in welcher der Steft O hin und wieder geschoben werden kann, wobey die Monate bemerkt sind, nach welcher der Steft O jederzeit gestellt werden muß, daher es dann geschieht, daß zu verschiedenen Jahreszeiten die Magnetnadel QOP mit ihrem nördlichen Ende P bald über die Stundenlinie FEG herausgehet, bald kaum dahin reicht. Es ist auch für sich klar, daß dieses Instrument jederzeit genau horizontal gestellt werden muß, da denn der Steft AB senkrecht zu stehen kommt.

IV. Endlich ist auch nicht zu vergessen, daß diese Sonnenuhr nur auf eine gewisse Polhöhe eingerichtet ist, und nicht zu gleich für verschiedene gelten kann. Diejenige, so ich gesehen ist nur für die Polhöhe von Königsberg in Preußen gemacht; die in der ersten Figur hingegen abgezeichnete Sonnenuhr für die Polhöhe von $52^{\circ} 30'$ eingerichtet worden.

So eingeschränkt aber auch der Gebrauch dieser Sonnenuhr ist, so verdienen doch die Umstände, die bey Verfertigung derselben in Acht genommen werden müssen, in Betrachtung zu ziehen zu werden, welches aus folgenden Anmerkungen deutlich erhellen wird.

1. Da diese Uhr des Mittags XII Uhr anzeigt, und also die Magnetnadel QOP auf der Linie OE stehen muß, indem der
 Schatten

Schatten des Stefts AB auf die Linie AD fällt, so ist AD alsdann die wahre Mittagslinie, woraus erhellt, daß die grade Linie ACE, worauf die Magnetnadel zu liegen kommt, von der Mittagslinie just um die Declination der Magnetnadel abweichen müsse. Wenn daher die Linie von Süden gegen Norden gestellt wird, so muß der Winkel CAD der Abweichung der Magnetnadel gleich seyn. Da nun hier zu Land diese Abweichung ohngefähr 15 Grad gegen Westen beträgt, so muß der Winkel CAD von 15 Graden seyn, und um so viel Grade muß die Regel AD von der Linie AC von Norden gegen Osten gestellt werden, zu welchem Ende der aus dem Mittelpunct A beschriebene Zirkelbogen RCS in seine Grade eingetheilt ist. Auf dem Instrument, so ich gesehen, geht diese Eintheilung nur auf einer Seite von C gegen S Ostwärts, wann nämlich AC gegen Norden gekehret wird; ohne Zweifel weiß östliche Declinationen hier zu Land nirgend Statt finden.

2. Hieraus ergibt sich nun der Grund, warum besagter massen die bewegliche Regel AD genau nach der Declination der Magnetnadel gestellt werden muß, so lange sich die magnetische Abweichung nicht merklich verändert; damit aber auch alsdann, sowohl Vor-, als Nachmittags die Magnetnadel auf der Stundenlinie die wahre Zeit anzeige, wenn das Instrument so gestellt wird, daß der Schatten des Stefts AB auf die Linie AD fällt, so muß nicht nur für eine jegliche Declination der Sonne der Steft der Magnetnadel O in der Rinne TV besonders gestellt, sondern die Stundenlinie FBG auch nach einem gewissen Gesetz gezogen und abgetheilt werden, als worauf der Hauptgrund der ganzen Einrichtung dieses Instruments beruhet; wie ich im Folgenden deutlich lehren werde.

3. Da die Magnetnadel des Mittags auf die Linie OE zu stehen kommt, so ist klar, daß wenn dieselbe Nachmittags in die

Stellung QOP kommt, wo sie die Stunde richtig anzeigen soll, alsdann der Winkel EOP dem Azimuth der Sonnen gleich seyn müsse, dergestalt, daß alsdann die Nachmittagsstunden von E gegen Westen, die Vormittagsstunden aber gegen Osten zu stehen kommen; und also die Ordnung der Stunden verkehret werden muß, als sonst auf den gewöhnlichen Horizontalsonnenuhren zu geschehen pfleget.

4. Um nun zu finden, wie diese richtige Anzeigung der Stunden erhalten werden könne, so müssen wir unsere Betrachtung auf die Bewegung der Sonne richten. Es sey demnach (2 Fig.) Z das Zenith des gegebenen Orts, für welchen die Sonnenuhr verfertigt werden soll, HZR der Mittagkreis, in demselben das Punct P der Pol und HR der Horizont; man nenne die Polhöhe $PR = p$; so ist der Bogen $PZ = 90^\circ - p$. Nun sey seit Mittag n Stunden verfloßen, und man ziehe den Bogen PS, so daß der Winkel ZPS 15 mal n Graden bekomme, welcher der Stundenwinkel genannt wird. Man setze diesen Winkel $ZPS = s$ also daß $s = 15n^\circ$. Man nehme den Bogen PS von 90 Graden, so würde S der Ort der Sonne seyn, wann dieselbe keine Declination hätte. Gegenwärtig aber sey die Declination der Sonne $= q$ gegen Norden; und nachdem man den Bogen SP verlängert und $SO = q$ genommen, so wird jezo. das Punct O den Ort der Sonne anzeigen. Dahin ziehe man den Verticalkreis ZO, so wird der Winkel HZO das gegenwärtige Azimuth der Sonnen seyn, welchem folglich in unserm Instrument der Winkel EOP (1 Figur.) gleich seyn muß, wenn nämlich daselbst das Punct P die n Stunde Nachmittags anzeigen soll.

5. Wir wollen nun erstlich den Fall betrachten, da die Sonne keine Declination hat, und sich also in S befindet: alsdann soll (3 Fig.) O der Ort des Stefts der Magnetnadel seyn
welch

welche nun die angezeigte n Stunde Nachmittags durch ihre Lage ON in dem Punct N der Stundenlinie EN andeuten muß, so daß der Winkel EON dem Winkel HZS (2 Figur) gleich wird. Man nenne demnach die Weite EO = a (3 Fig.) und die Linie ON = x , welche zugleich mit dem Winkel EON = HZS die Natur der Stundenlinie EN ausdrücken wird. Laßt uns nun ferner setzen, daß für die gegebene Declination der Sonne $S\odot = q$, der Steig der Magnetnadel in o gerückt werden müsse, und setze die Weite Oo = v ; so muß für eben dieselbe n Stunde der Winkel EoN dem Winkel HZ \odot gleich werden; dergestalt, daß der Winkel ONo (3 Fig.) dem Winkel SZ \odot (2 Fig.) gleich wird. Daher man diese Verhältniß bekommt $\sin ONo : Oo = \sin EoN : ON$, das ist $\sin SZ\odot : v = \sin PZ\odot : Z$.

6. Nun aber ist in dem sphärischen Dreyeck PZS die Seite PS = 90° die Seite BZ = $90^\circ - p$ und der Winkel ZPS = $= 15^\circ$; daraus erhält man

$$\text{tang HZS} = \frac{\text{fins}}{\text{finsp. cosp}} = \text{tang EON}.$$

Wenn man also den Winkel EON = HZS = ϕ setzt, so wird

$$\text{tang } \phi = \frac{\text{tang } q}{\text{finsp}}; \text{ ferner da } \sin SZ\odot : \sin PZ\odot = \frac{\sin S\odot}{\sin ZS} : \frac{\sin P\odot}{\sin PZ}$$

das ist $\sin SZ\odot : \sin PZ\odot = \text{finsq. cosp} : \text{cosq. sinZS}$

und $\sin ZS : \text{fins} = 1 : \text{fins}\phi$

$$\text{so wird } \sin SZ\odot : \sin PZ\odot = \text{finsq. cosp} : \frac{\text{cosq. fins}}{\text{fins}\phi}$$

Folglich weil $\sin SZ\odot : \sin PZ\odot = v : x$

$$\text{so erhält man } v : x = \text{tang } q : \frac{\text{fins}}{\text{cosp. fins}\phi}.$$

7. Hier ist nun dieses hauptsächlich in Erwägung zu ziehen, daß die Weiten Oo = v einzig und allein von der Declination der Sonne q abhängen, dagegen aber die Linien ON = x davon unabhängig seyn müssen. Daher setze ich $v = \text{Ctang } q$, und dann wird

222 Nachricht von einer besondern magnetischen

wird $z = \frac{C \sin s}{\cos p \cdot \sin \phi}$. Um nun die beständige Größe C zu bestimmen, so ist zu merken, daß wenn der Stundenwinkel $s=0$, die Linie $ON = z$ der Linie $OE = a$ gleich werden müsse. In diesem Fall aber wird auch $\phi = 0$, und also $\tan \phi = \sin \phi = \frac{\tan s}{\sin p} = \frac{\sin s}{\sin p}$, daher bestimmt man für diesen Fall $z = \frac{C \sin s \cdot \sin p}{\cos p \cdot \sin s} = C \tan p = a$, also daß $C = \frac{a}{\tan p}$ und folglich $v = \frac{a \tan s}{\tan p}$ und $z = \frac{a \sin s}{\sin p \cdot \sin \phi}$. Da nun die Polhöhe p in diesen beyden Ausdrücken vorkommt, so ist klar, daß ein solches Instrument nur für eine gewisse Polhöhe eingerichtet werden kann.

8. Der erstere dieser Ausdrücke $Oo = v = \frac{a \tan s}{\tan p}$ giebt nun zu erkennen, wie für eine jede Declination der Sonne der Stief der Magnetnadel gerücket werden muß.

Der andere aber $ON = z = \frac{a \sin s}{\sin p \cdot \sin \phi}$ zeigt uns die wahre Figur der Stundenlinie EN nebst ihrer Eintheilung.

Man lasse zu diesem Ende aus N auf OE die Perpendicularlinie NX herunter fallen, und setze $OX = x$ und $XN = y$, so wird $x = z \cos \phi = \frac{a \sin s}{\sin p \cdot \tan \phi}$ oder weil $\tan \phi = \frac{\tan s}{\sin p}$; $x = a \cos s$ und $y = z \sin \phi$ das ist — — — — — $y = \frac{a \sin s}{\sin p}$.

Man beschreibe also aus dem Mittelpuncte O mit dem Halbmesser $OE = a$ die Birkellinie EVK, und nehme darinn den Stundenwinkel $EOV = s$; so wird offenbar $OX = a \cos s$ und da $XY = a \sin s$, so wird $XN = y = \frac{XV}{\sin p}$; oder $XV : XN = \sin p$; also daß die Stundenlinie EN eine Ellipsis seyn muß.

9. Für

9. Für diese Ellipsis deren halbe Ase OE wir a genennet haben, ist also der halbe Durchmesser $= \frac{a}{\sin p}$
 der Parameter $= 2a \sin p$ und
 die halbe Entfernung der beyden Brennpuncten von einander, oder die Entfernung eines jeden Brennpuncts von dem Mittelpunct O $= \frac{a}{\tan p}$.

Wo p die Polhöhe desjenigen Orts andeutet, für welchen die magnetische Sonnenuhr verfertigt werden soll.

10. Die Verfertigung einer dergleichen magnetischen Sonnenuhr ist folglich nunmehr keiner Schwierigkeit mehr unterworfen.

Man ziehe durch die Mitte der Kapsel KLN M (1 Fig.) die grade Linie CE, und nehme auf derselben eine Entfernung OE an, welche etwa ein Drittel der Kapsellänge KL betragen kann; so wie die Figur es auszeiget. Durch O ziehe man die grade Linie VI. VI auf EC senkrecht, und beschreibe aus dem Mittelpunct O mit dem Halbmesser OE die halbe Zirkellinie CEC. Man theile diesen halben Kreis in 12 gleiche Theile, und ziehe die graden Linien 5, 7; 4, 8; 3, 9; 2, 10; und 1, 11.

Man reiße das rechtwinklichte Dreyeck eof auf, dessen ein Winkel o der gegebenen Polhöhe und die diesem Winkel gegenüberstehende Seite eo der erstbemeldten Entfernung OE gleich ist.

(4 Fig.) So wird die Seite $of = \frac{a}{\tan p}$ seyn. Auf der graden Linie VI—VI (1 Fig.) trage man zu beyden Seiten von O die gleichen Entfernungen $Of = Of$ der Seite $of = \frac{a}{\tan p}$ gleich hin; so werden f und f die beyden Brennpuncte der Ellipsis seyn, welche also, da sie durch das Punct E gehen soll, leicht beschrieben werden

224 Nachricht von einer besondern magnetis. Sonnenuhr.

den kann. Es sey FEG die beschriebene Ellipsis, welche also von den graden Linien 5—7; 4—8; 3—9 &c. in den Puncten V. III. III. II. I. XI. X. IX. VIII und VII. in ihre Stunden gehörig abgetheilet wird.

Was nun zweytens die Verfertigung der Rinne TV und ihre Eintheilung anbelangt, so ziehe man in dem ebenbemeldten rechtwinklichten Dreueck *tof* (4 Fig.) durch die Ecke *f* die grade Linie TV auf *fo* senkrecht. Man trage ferner zu beyden Seiten der Seite *fo* die verschiedenen Declinationen der Sonne auf: man mache nämlich den Winkel $\text{TO}f = 23\frac{1}{2}^\circ$

den Winkel *tof* = der Declination der Sonne im Augustmonat

den Winkel *uof* = der Declination der Sonne im Septembermonat

den Winkel *fou* = der Declination der Sonne im Octobermonat

den Winkel *fow* = der Declination der Sonne im Novembermonat

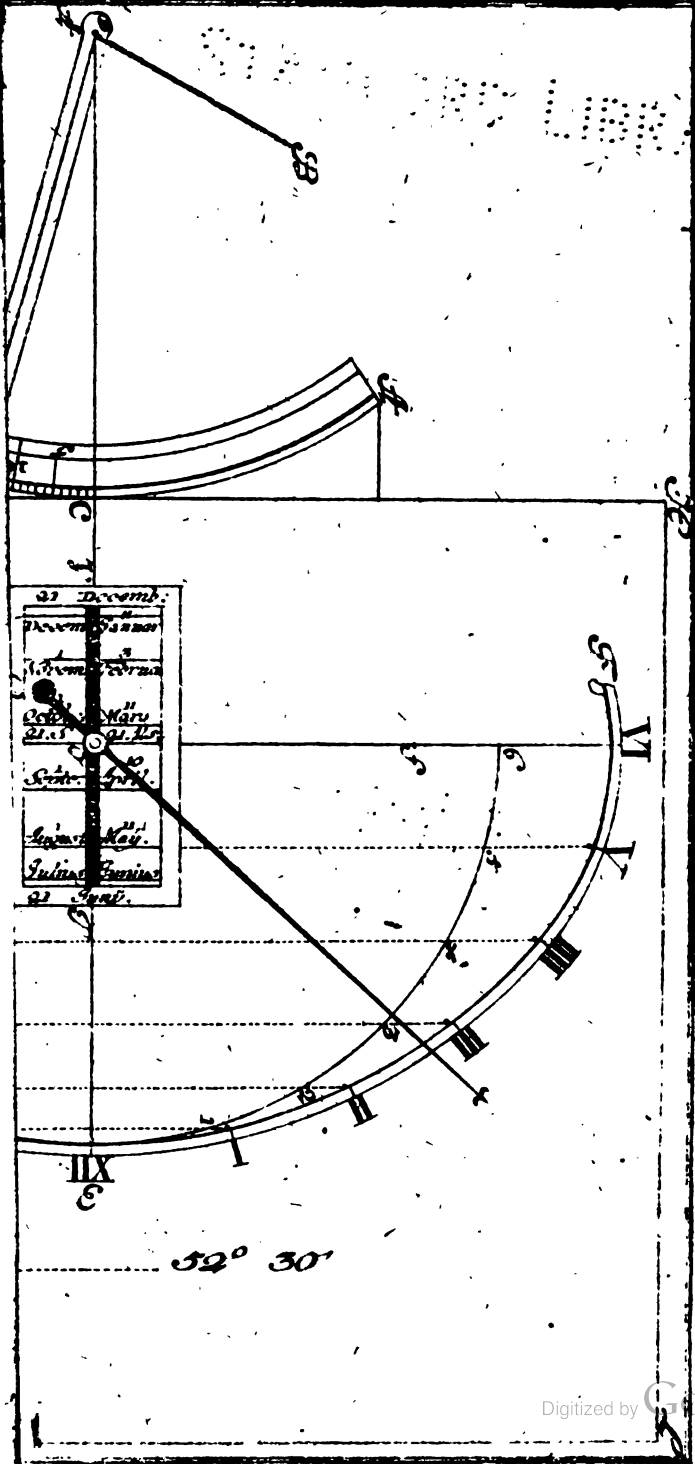
den Winkel *fox* = der Declination der Sonne im Decembermonat

und wiederum den Winkel $\text{foV} = 23\frac{1}{2}^\circ$.

So werden die Puncte *s, t, u, v, w, x* der graden Linie TV die Orter anzeigen, wo der Stifft der Magnetnadel zu jeder Jahreszeit hingerrückt werden muß; die Linie TV aber selbst wird die Länge der ganzen Rinne geben, welche man derothalben sammt ihrer Eintheilung auf dem Instrument dergestalt tragen muß, daß das Punct *f* genau auf dem Mittelpunct *o* zu stehen kommt.

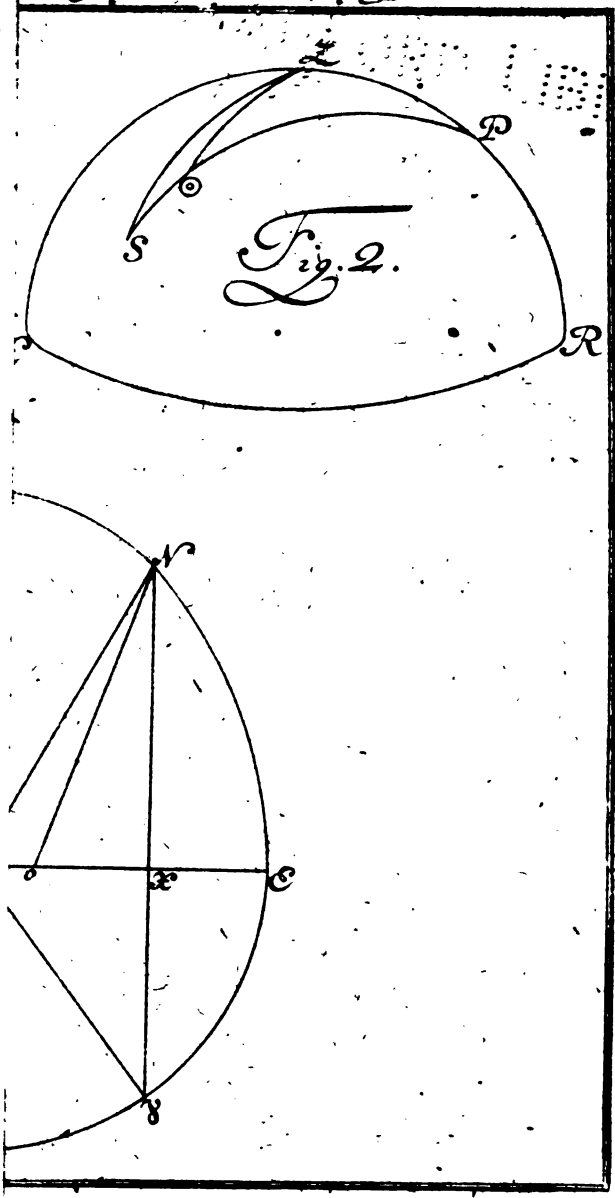
Endlich muß die Länge der Magnetnadel so beschaffen seyn; daß dieselbe die Stundenlinie FEG zu allen Jahreszeiten zum wenigsten erreicht, oder ihre Länge muß der Entfernung V—III gleich seyn.

Versuch

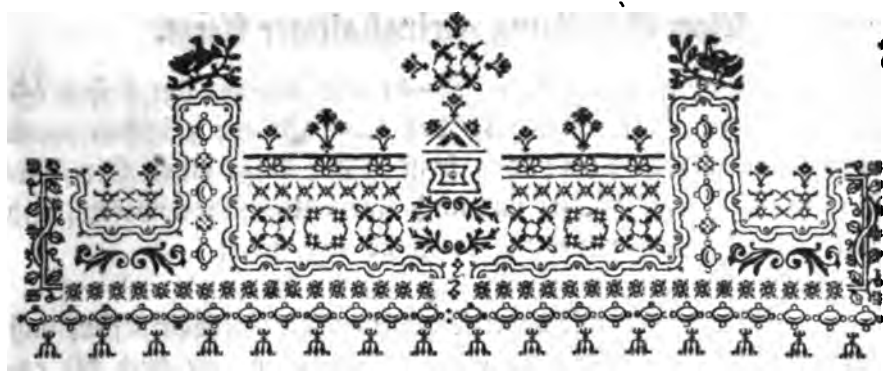


31 Decemb.
30 Novemb.
29 Octob.
28 Sept.
27 Aug.
26 Jul.
25 Jun.
24 May.
23 April.

1934



Versuch
einer
Abhandlung
von
Scheidung und Aufbereitung
geringhaltiger Nerze bey Bergwerken
aufgesetzt
von
Karl August Scheidt
den 4 Julii 1765.



Von der Nothwendigkeit und dem Nutzen, geringhaltige Nerze zu scheiden und aufzubereiten.

Geringhaltige, oder an Metal arme Nerze sind bey Bergwerken eine bekannte Sache, und welcher Gewerke, oder Bergmann sollte sie nicht kennen? da sie bey Bergwerken allemal in größerer Menge, als an Gehalte reichere und derbere Nerze vorkommen. Wenn der Bergmann nur diese nehmen, und jene verachten wollte, würde er niemals, oder zum wenigsten sehr schwer bey seinem Baue fortkommen, er würde eher aus dem Felde gehen müssen, als er Anfangs vermuthet hätte. Nein! die Bergleute sind zu gute Wirthe, als daß sie das Geringe verachten sollten; die es nicht sind, sollten es doch seyn; denn gute Wirthschaft auch in diesen Dingen bringt Nutzen.

Man trachtet zwar bey dem Bergbaue meistens nach reichen Nerzen: sie fallen besser in die Augen, und füllen den Beutel geschwinder; allein das edelste im Reiche der Natur, nach menschlichen Begriffen und Meynungen, ist immer seltener, als das unedlere und geringere; beydes ist immer in natürlichen Kbr-

Von Scheidung geringhaltiger Nerze.

pern miteinander verbunden. Reiche und geringe Nerze sind öfters so miteinander vereinigt, daß keine Gränze zwischen ihnen angegeben werden kann; das sonst geübte Auge eines Nerzschliders muß sie aufs höchste nur nach einem Ungefähr bemerken, und mit dem Scheidehammer in der Hand bestimmen.

Wir müssen also denen Bergleuten die Freyheit lassen, daß wenn die reichen Nerze gewonnen werden sollen, sie auch die ärmern zugleich mit bearbeiten mögen, und der letztern wegen weder Schlägel noch Eisen sparen dürfen. Wer Bergmann genug ist, und Nerzstufen kennet, wird niemals diesen Wahrheiten widersprechen, so sich auf den Augenschein und Erfahrung gründen. Aus dem angeführten ist also klar, daß die geringen Nerze gewonnen werden müssen, wenn wir die reichen haben wollen. Sind die reichen Nerze seltener, als die geringen, und muß man diese mit jenen bearbeiten und gewinnen, so wird von den Gewinnerkosten einem so viel als dem andern anzurechnen seyn, und das eine zum Schmelzfeuer so viel Recht als das andere haben, nur mit dem einzigen Unterschiede, daß die reichen wegen ihrer Reinigkeit den Rang mit Recht von denen geringern behaupten, die geringen aber erst gereinigt werden müssen, ehe sie dem Feuer mit Nutzen übergeben werden können. Ein reiches Erz aber ist dasjenige, an welchen wenig oder gar kein Berg und Gestein zu finden ist, ein armes Erz aber wird das genennet, das nur körnigt und öfters sehr zart in viel Berg und Gesteine eingesprengt ist, oder deutlicher zu reden: eine reiche Erzstufe ist die, so aus viel Erz und wenig oder gar keinem Gebürge oder Gestein bestehet; eine arme aber, so mit viel Gebürge oder Gestein und wenig Erz gemischt ist; da nun Erz, das mit viel strengen Gebürge und Gestein gemischt ist, im Schmelzen nicht so geschwind und leicht zu fließen pflaget, als reiches und derbes, sondern eine dicke

ad ist
Kades

Arm des Stempels.

en die Stempel aufgehoben werden,
ammen halten.

hine auffuchen, und deut

B. durch aufgeschlae
 in die Hebelöpfe C.
 vel E. Hier ge
 dem Hebelöpfe
 , 6 Zoll breit ist.
 utner Last, so ein der
 at, gehoben werden muß;
 Welle umgedrehet wird, und
 fasset, ziehet ihn mit dem Stemp
 der Stempel mit Gewalt, sowohl an
 Holz bey a, als das andere oberste bey b,
 und sich daselbst bey jedem Hube abermal und
 reibet, so, daß das Rad viel Kraft anwenden
 reysfache Reibung und Widerstand zugleich mit den
 imen Stempels zu überwinden; da nun beyeinem
 ten: Hochzeuge, dergleichen man insgemein an einer
 an trifft, allezeit 4 Stempel zugleich gehoben werden, oder
 ihre

Von den zu Aufbereitung der geringen Nerze gehörigen Pochwerken.

Weil das Erz öfters nur klar körnigt und zart in Berg und Gesteine eingesprengt lieget, kann es mit dem Hammer nicht geschieden werden; es sind daher die Alten schon auf die Scheidung solcher Nerze durch Poch- und Waschwerte gefallen, wovon sonderlich Agricola de Re metallica verschiedenes aufgezeichnet, welchen Eöbhnets, Kößler und die neuern Schriftsteller gefolget sind.

Pochwerke sind Maschinen, die aus etlichen langen bühnen viereckigten senkrecht zwischen Säulen, Querhölzern und Riegeln, so Laden genennet werden, stehenden, und unten mit $\frac{3}{4}$ Centner schweren Eisen versehenen Hölzern oder Stempeln bestehen, in welchen Däumlinge oder hölzerne Arme sind, die vermittelst einer mit Hebeköpfen versehenen Welle eines Wasserrades gehoben werden, und hernach durch ihren Zurückfall die mit Erz eingesprengten Berge oder Gestein in einen unter ihnen befindlichen, von hölzernen Bohlen gemachten Kumpfe, oder Kasten zerstoßen und klar pochen, welches zerstoßene und klar gemachte Gestein oder Berg der eine zu nächst der einen Säule befindliche Stempel mit dem in den Kumpf geschlagenen Wasser durch ein in dieselbe Säule gemachtes Loch, in dem er nach seinen geschehenen Hube zurück fällt, heraus in ein hölzernes Gerinne quetschet, oder sich bergmännisch auszudrücken, das mit Pochhauswerk vermischte Wasser in die daran liegenden Gerinne oder Pochgräben austrägt. Dieser sonst so nützlichen Maschine Hauptfehler ist die gar zu große Reibung ihrer Theile; diesem Fehler einzusehen, ehe auf dessen Verbesserung gedacht werden kann, muß ich die Zeichnung eines bey Bergwerken gebräuchlichen dreystempeligten Pochwerks Fig. 1. liefern, wo

A. Das

- A. Das Wasserrad ist
- B. Die Welle des Rades
- C. Die Hebelköpfe
- D. Ein Däumling oder Arm des Stempels.
- E. Die Stempel.
- F. Die Laden, zwischen welchen die Stempel aufgehoben werden, und wieder niederfallen.
- G. Die Kegel, so die Laden zusammen halten.
- H. Die Säulen
- I. Der Kumpf oder Hochkasten
- K. Das Austrageloch.

Ich will nunmehr den Fehler dieser Maschine auffuchen, und deutlich vor Augen legen.

Wenn das Rad A. mit seiner Welle B. durch aufgeschlagenes Wasser in Bewegung gesetzt wird, greifen die Hebelköpfe C. nach einander an die Däumlinge D. derer Stempel E. Hier gehet schon bey dem Hube jeden Stempels zwischen dem Hebelkopfe und Däumlinge, da jener sowohl, als dieser bey 6 Zoll breit ist, eine starke Reibung vor, indem über $2\frac{1}{2}$ Centner Last, so ein dergleichen Hochstempel mit seinem Eisen hat, gehoben werden muß; der Hebelkopf, in dem er mit der Welle umgedrehet wird, und den Däumling des Stempels fasset, ziehet ihn mit dem Stempel nach sich zu, wodurch der Stempel mit Gewalt, sowohl an das eine unterste Ladenholz bey a, als das andere oberste bey b, angedrückt wird, und sich daselbst bey jedem Hube abermal und zu gleicher Zeit reibet, so, daß das Rad viel Kraft anwenden muß, diese dreyfache Reibung und Widerstand zugleich mit der Last eines einzigen Stempels zu überwinden; da nun bey einem 6 stempligten Hochzeuge, dergleichen man insgemein an einer Welle antrifft, allezeit 4 Stempel zugleich gehoben werden, oder
ihre

ihre Last vermittelst der Däumlinge auf denen Hebelköpfen der Radewelle hängt; so ist leicht zu erachten, daß der Widerstand der Reibung sehr beträchtlich bey dieser Maschine ist, welchen zu überwinden, entweder viel Wasser auf das Rad nöthig ist, oder wo dieses, sonderlich in denen Gebürgen bey trockener Witterung fehlet, das Pochzeug stille stehen muß; wodurch die Zeit verloren gehet, die Nerze nicht gepochet, noch aufbereitet, viel weniger hernach zum Schaden derer Gewercken zu gute gemacht werden können.

Dieses ist es, was mich bewogen, auf ein Mittel zu denken, wodurch diesem großen Fehler gedachter Maschine abgeholfen werden möchte.

Der ehemalige Professor der Naturlehre Doctor Lehmann in Leipzig hat schon diese Maschine seiner Betrachtung werth gehalten, und sie durch angebrachte mittelbare Hebel zu verbessern gesucht, dadurch etwas Kraft zu ersparen; allein der Hauptfehler, die Reibung, ist dadurch fast mehr vermehret, als vermindert worden, daher auch seine Erfindung nirgends, meines Wissens, bey Pochwerken angebracht ist; man hat sich bisher lieber mit der alten Weise beholfen. Dieser Gelehrte hat unter dem Titel: Vollkommene Beschreibung einiger neuen Pochwerke &c. seine Erfindung Anno 1716. in 4^{to} zu Leipzig durch den Druck bekannt gemacht, welche hernach Anno 1749. mit beygefügter Zeichnung wieder aufgelegt worden.

Ich will es wagen, und hier einen neuen Vorschlag thun, zu sehen, ob ich glücklicher seyn werde, diesen Fehler der Pochwerke nämlich ihre große Reibung, wenigstens zum Theil wegzuschaffen. Es ist nöthig, mein hierzu ausgedachtes Mittel, durch eine Zeichnung so kurz, als möglich, und zwar nur mit einem ein-

einzigem Stempel Fig. 2. vorzustellen; denn wie dieser vorgestellt ist, werden auch mehrere bey einem Hochwerke angebracht werden können.

A. Das Wasserrad.

B. Die Welle.

C. Der Hebelkopf.

L. Der unterste Hebel.

M. Die dünne Stange mit Ketten oder Seilen.

N. Der oberste Hebel.

O. Die Kette oder Seil, wodurch der oberste Hebel mit dem Stempel verbunden ist.

F. Die Ladenhölzer.

P. Die Schwelle, auf welcher der unterste Hebel mit dem einen Arme liegt.

Das übrige alles außer dem Däumlinge, welcher wegfällt, ist wie bey der 1 Fig.

Es ist aus denen Gesetzen der Bewegung bekannt, daß wenn die Kraft nach einem rechten Winkel wirkt, solche, einen Körper zu bewegen, mehr ausrichtet, als wenn ihre Wirkung nach einem spitzen oder stumpfen Winkel geschieht.

Hier bey meiner Erfindung in der 2 Figur geschieht die Bewegung bey 1. 2. 3. vermöge der Bogenstücke der Hebel nach rechten Winkeln, und der Stempel wird weder bey seinem Hube, noch bey seinem Falle an die Laden gedrückt, folglich fällt das Reiben der Stempel zwischen denselben weg: der oberste Hebel N liegt im Gleichgewichte, und die Reibung in seinem Ruhepunkte ist sehr geringe. Der unterste Hebel L bestehet auch aus zwey gleich langen Armen; der Arm aber ohne Bogenstücke, welchen der Hebelkopf fasset, muß so gemacht werden, daß er etwas schwerer als der andere ist, damit wenn ihn der Hebelkopf fahren läßt

set, er sich in seine vorige Stellung zum folgenden Hube senke, und der Stempel hiezu bey seinem Falle keine Kraft anwenden dürfe.

Durch diese Einrichtung der Hebel wird der Hub der Stempellast erleichtert; und der Stempel wird in seinem Falle nirgends gehindert; denn der oberste Hebel liegt im Gleichgewichte, und der unterste biegt sich wegen der mehrern Schwere des Armes, welchen der Hebelkopf fasset, in seine vorige Stellung. Die wenigere Schwere der dünnenen Stange mit beyden kurzen Ketten, oder guten hänfenen Seilen, so von dem fallenden Stempel gehoben werden muß, hindert die Kraft des fallenden Stempels, der mit seinem Eisenwerk über $2\frac{1}{2}$ Centner hat, wenig, so daß dieser Umstand fast keiner Betrachtung werth ist, in dem die Stange mit beyden Ketten kaum 6 bis 8 Pfund betragen kann. Was ist dieses gegen dem Fall einer Last vor mehr als $2\frac{1}{2}$ Centner. Der Stempel wird also leichter von dem Hebelkopfe gehoben, daher auch die Reibung des einen Armes des untersten Hebels an den Hebelkopfe geringer ist, als die zwischen dem Hebelkopfe C. und Däumlinge D. in der ersten Fig. Die Reibung der Hebel in ihren Ruhepuncten, oder Zapfen, gegen die Reibung des Stempels zwischen den Laden nach der alten Art ist ebenfalls fast vor nichts zu achten.

Diese heftige Reibung des Stempels zwischen denen Laden nach der 1 Fig. fällt bey meiner Art nach der 2 Figur, wo er senkrecht gehoben wird, demnach weg, wodurch vieles Stempel-Laden und Kiegelholz, das durch die starke Reibung bey der alten Art sich abnuhet, erspart wird.

Die Spannung des obersten und untersten Hebels mit einer leichten dünnenen Stange wird nach dem Aufstehen des Stempels

pels auf der Hochsohle in dem Kumpfe gerichtet; die Höhe des erforderlichen Hubes des Stempels aber muß die Einrichtung der Länge des Hebekopfes und der Arme der Hebel geben, welche willkürlich ist, und Jedermann leicht nach seinem Gefallen machen kann.

Der eine schwerere Arm des untersten Hebels nach der 2 Fig. liegt auf einer Schwelle P, welche nicht zuläßet, daß er tiefer sinken, und der Hebekopf ihn nicht fassen könnte; wodurch auch zugleich das Einpochen des Stempels in die Hochsohle, wenn nicht allemal Stufwerk genug unter ihm liegt, vermieden wird; da es hingegen in diesem Falle bey der alten Art ohne Verwüstung und Zerbrechung des ganzen Hochgezeuges nicht leicht abgeht; bricht bey meiner Art ein Gelenk einer Kette, oder es bricht eine Stange, oder ein Hebel, so gehet der eine Theil der Maschine, nach der Radewelle zu, ohne Hinderniß in seiner Bewegung fort, und der andere, nach denen Stempeln zu, stehet, ohne daß etwas weiter zerbrechen kann, stille.

Wenn man beyde Maschinen Fig. 1. und 2. gegen einander berechnet, ohne auf ihre Reibung Bedacht zu nehmen, so ist das Facit zwar einerley, als

Es sey bey der 1 Fig. der halbe Durchmesser des Wasserrades 5 Fuß, der halbe Durchmesser der Welle mit der Länge des Hebekopfes außer ihr $1\frac{1}{2}$ Fuß lang, so wird sich die Kraft zur Last verhalten wie $1\frac{1}{2}$ zu 5, wenn nun die Last des Stempels mit dem Hocheisen 250 Pf. ist, so werden 75 Pf. Kraft diese Last in der Gleichwage erhalten; denn:

$$5 : 1\frac{1}{2} = 250 : X$$

$$X = \frac{1\frac{1}{2} \times 250}{5} = \frac{375}{5} = 75 \text{ Pf.}$$

§ 9 2

Bev

Bei der 2 Figur sey der halbe Durchmesser des Wasserrades auch 5 Fuß, der eine Arm des untersten Hebels 1 Fuß, der eine Arm des obersten Hebels 1 Fuß; der halbe Durchmesser der Welle mit dem Hebelkopfe außer ihr $1\frac{1}{2}$ Fuß, der andere Arm des untersten Hebels 1 Fuß, der andere Arm des obersten Hebels 1 Fuß, so wird sich die Kraft zur Last verhalten, wie $1\frac{1}{2}$ zu 5, denn:

$$5 : 1\frac{1}{2} = 250 : X$$

$$X = \frac{1\frac{1}{2} \times 250}{5} = \frac{375}{5} = 75 \text{ Pf.}$$

Wenn man aber die Einrichtung und den Bau beider Figuren mit ein wenig Aufmerksamkeit betrachtet, so werden die Vortheile der zweiten vor der 1 Figur in Ansehung der verminderten Reibung, der längern Erhaltung des Stempel-Laden und andern Holzwerkes, wie auch der leichtern und geschwindern Bewegung deutlich in die Augen leuchten, und ich meinen Zweck: die Reibung dieser Maschine zu vermindern, erhalten haben.

Es findet sich zwar in Leupolds großen Maschinentheater im 1sten Theile in dem 16 Cap. eine Beschreibung, und auf der XXXI Tab. die Zeichnung einer Art, den Stempel senkrecht zu heben, und dadurch die allzugroße Reibung zu vermindern, allein der Stempel wird bei derselben eben so gut an die Laden gedrückt, als bei Fig. 1. Die Verfertigung der Heber nach einer Schneckenlinie würde denen gemeinen Zimmerlingen bei Bergwerken nicht überall so leicht bezubringen seyn, die Rollen, so sich bei jedem Hube zu viel drehen müssen, würden bald wandelbar, die Radwelle zu sehr verlotet, und ihre haltbare Stärke dadurch geschwächt werden.

Bei der Stellung und Richtung dieser Maschine, ob sie das geringe Stufwerk grob, oder klar, oder nach der Bergsprache
rösch

röche, oder zähe pochen soll, kommt es lediglich auf die in den Kumpf und auf das Rad zuschlagenden Wasser an; soll grob gepocht werden, so müssen viel Wasser auf das Rad und in den Kumpf geschlagen werden; soll klar gepocht werden, so schlägt man wenig Wasser auf das Rad und in den Kumpf.

Ob aber das geringe Stufwerk, so an manchen Bergorten auch Ausschläge genennet wird, grob oder klar gepocht werden müsse, wird aus der Größe der in das zu pochende Stufwerk eingesprengten Nerztheile, so man Schlich nennet, geurtheilet: sind die eingesprengten Nerztheile zart und klein, so muß klar oder zähe gepocht werden, liegen sie aber grob körnigt darinne, so wird das Stufwerk grob, oder röche gepocht.

Alle Maschinen die ein Stoßen oder Reiben verrichten, verwandeln und zerlegen die zu zerstoßenden oder zu zerreibenden Körper in fast unendlich ihrer Größe nach verschiedene Theile, so, daß ihre Auseinanderfönderung oder Scheidung demjenigen sehr schwer, ja fast unmöglich fället, der sie unternehmen soll; man hat daher bereits darauf gedacht, diese Theile, so viel mögklich, von einander zu söndern, und zu dem Ende gewisse Gerinne, so man Pochgräben nennet, mit einigen fußtiefen Gruben, oder sogenannten Sümpfen angelegt, wovon nunmehr im Folgenden gehandelt werden soll.

Von den Gerinnen oder Pochgräben, worinne sich das geringe Pochaufwerk zu Boden setzt.

In gegenwärtigem Falle, da Stufwerk von Gestein und Gebürge gepocht werden soll, worinne Nerze klar und körnigt eingesprengt liegen, muß auf ein schickliches und gutes Mittel gedacht werden, wodurch die in dem ausgetragenen Pochaufwerke

befindlichen, ihrer Größe nach so verschiedenen Theile, so viel möglich, auseinander geschiedert werden; bisher hat man dergleichen Pochhaufwerk in gewisse in die Erde eingegrabene Gerinne von dännenen Bohlen, so Pochgräben genennet werden, laufen lassen, in welchen sich erst das Grobe im Anfange solcher Gerinne, und hernach das immer Klärere und Klärere bis zu Ende derselben aus dem Wasser ab und zu Boden setzen sollen; man hat auch Abtheilungen in dergleichen Gerinnen gemacht, und so viel Sorten sich in Gedanken eingebildet, als willkürlich gemachte Abtheilungen in denen Gerinnen vorhanden gewesen; der vorgesezte Zweck aber ist nicht recht erreicht worden, sondern es haben sich noch immer Theile in der ersten Abtheilung, so das Gefälle genennet wird, gefunden, die erst in der andern, dritten, oder folgenden hätten niedersinken sollen; überhaupt die Sortirung ist in diesen Gerinnen nicht hinlänglich geschehen, weil sie allemal zu enge und in keiner rechten Verhältniß zu der nöthigen Ausbreitung der mit Pochhaufwerk vermischten Wasser angeleget worden; hierauf aber kommt es an, wenn die Sortirung gut von statten gehen, und dadurch der folgenden Aetz, oder Schlichcheidung von Berg und Stein auf denen Waschherdten vorgearbeitet werden soll.

Nun sind in einem gepochten oder zerriebenen Haufwerke nicht allemal nur Theile von verschiedener Größe und Schwere von einerley Materie miteinander vermischet, sondern es finden sich auch vielmal Theile von ganz anderer Materie in eben demselben Haufwerke, die an Größe und Schwere sehr unterschieden sind; eben so ist das Pochhaufwerk bey Bergwerken beschaffen; will ich dieses ordentlich auseinander sündern, und denen Waschherdten vorarbeiten, so muß ich, so viel möglich, diejenigen Theile, so einander entweder an Größe oder an Schwere gleich sind, zusammen zu bringen suchen.

Man

Man hat bey Bergwerken, wo diese Absonderung der Nerze oder Schliche vom Berg und Gestein ein sehr wichtiger und nöthlicher Gegenstand ist, auf vielerley Arten derselben gedacht, und bis jetzt keine bessere gefunden, als die, so durch Wasser geschieht; sie ist auch in der That die natürlichste, wenn ich bedenke, daß selbst die Theile der verschiedenen Erd- und Steinlagen unseres Erdbodens durch Wasser geschieden, und auseinander gesondert worden, und, wo sie sich hie und da mit Regen- und Fluthwasser zum Theil von neuem vermischen, solches, wenn das Wasser ruhiger wird, noch zu geschehen pfleget, wie die Erfahrung lehret.

Bis hieher bin ich mit denen Bergleuten einig; ob aber die bisher bey Pochwerken gebräuchlichen Pochgräben oder Serinne so beschaffen und angeleget sind, daß damit der vorgesezte Zweck einer geschickten Vorbereitung zu der darauf folgenden völligen Scheidung und Reinigung derer Schliche auf denen Waschherden erlanget werden könne, daran habe ich Ursache zu zweifeln.

Es fallen zwar die aus dem Kumpfe des Pochwerkes ausgetragenen und mit Pochhaufwerk vermischten Wasser zuerst in das gleich unter dem Austrageloch liegende Stückegerinne, so das Gefälle genennet wird; die Pochwerksleute machen es kurz, damit sich nur die gröbbern Pochwerkscheile des Pochhaufwerkes darinne setzen und sammeln, die leichtern in die daran liegenden andern Serinne fortschwimmen, und sich in deren Abtheilungen nach Art ihrer Größe und Schwere aus dem Wasser absetzen sollen. Diese Vorrichtung thut auch etwas, und wenn man die wenigen Sorten Pochhaufwerk, so insgemein, wenn die Serinne voll sind, zu weiterer Scheidung vor die Waschherde ausgestochen werden, nicht genau besiehet und beurtheilet, so zeigt sich ein Unterschied zwischen diesen Sorten, so, daß das aus dem

Se

Gefälle ausgestochene Pochhaufwerk das größte und das andere in dem Gerinne abwärts folgende immer klärer und klärer ausseheth; allein man mache es mit diesen ausgestochenen Pochhaufwerksforten so, wie ich es versucht, lasse jede derselben besonders in ein rundes Faß mit Wasser einrühren, und wenn sich das Haufwerk zu Boden gesetzt, das Wasser abgossen, und das Haufwerk in etwas trocken geworden, die Reiffen vom Fasse abschlagen, die Tauben gemacht weg nehmen, so wird, wenn ein Schnitt mit einem langen Messer, oder mit einer eisernen Schaufel von oben nach unten zu durch den Kuchen, oder das sich gesetzte Haufwerk geschieht, ganz deutlich erhellen, daß am Boden erst grobe hernach immer klarere und klarere Pochhaufwerkstheile nach der Ordnung ihrer Schwere und Größe bis an die Oberfläche des Haufwerks oder Kuchens in lauter horizontalen Flächen liegen, die in ihrer Gerinnabtheilung vorher alle untereinander gemischt waren, folglich mußte die Scheidung der Pochhaufwerkstheile in dem Stückegerinne, woher es genommen war, nicht, wie es der Endzweck erforderte, vorgegangen seyn. Die Pochwerkleute gestehen diese Wahrheit auch selbst dadurch ein, daß sie die aus denen Pochgerinnen mit eisernen Schaufeln ausgestochenen Sorten zum Theil wiederum durch kurze Gerinne, welche sie Schlemm- und Durchlaßgräben nennen, abermal mit Wasser schlemmen, durchlassen, und der folgenden Reinigung derselben auf denen Waschherdten dadurch vorarbeiten, daß sie das Haufwerk wieder theilen, und aus einer noch mehrere Sorten machen; allein sie richten damit fast eben so wenig, als mit den Pochgerinnen aus, und sind bey der folgenden Reinigung auf denen Waschherdten wenig gebessert, sonderlich wenn die Schlemmer und Durchlasser bey ihrer Arbeit nachlässig, oder unachtsam sind, und alles wieder untereinander laufen lassen, wie es vorher gewesen.

Die

Dieser weitläufigen Arbeit entübriget zu seyn, ist also nöthig, die Vorrichtung zur Scheidung des Pochhaufwerks gleich so zu machen, daß dessen Theile, sobald sie mit dem Wasser aus dem Kumpfe des Pochwerks zum Austrageloch heraus gequetschet werden, im Fortfließen besser voneinander gesündert, und in so viele Sorten, als nur möglich seyn will, getheilet werden, deren meiste Theile zum wenigsten entweder an Größe, oder an Schwere einander fast gleich sind, so wird dergleichen also getheiltes Pochhaufwerk, ohne es erst wieder zu schlemmen und durchzulassen, sobald auf denen Waschherdten mit leichterer Mühe und Arbeit verwaschen, und die Aetzschliche vom Berg und Gesteine gereinigt werden können.

Es kommt bey der Scheidung und Sortirung des Pochhaufwerks hauptsächlich auch darauf mit an, daß auf eine geschickte und leichte Art Aetz- und Bergtheile entweder von gleicher Schwere, aber ungleicher Größe, oder von gleicher Größe, aber ungleicher Schwere in ein Haufwerk zusammen gebracht werden; sind lauter Theile sowohl von Aetz als Berg von gleicher Schwere aber ungleicher Größe beysammen, so müssen die Bergtheile größer seyn, als die Aetztheile, denn Aetz ist ordentlicher Weise schwerer als Berg, ist dieses, so werden die Bergtheile dem von Herdte herabfließenden Wasser mehr Fläche entgegen stellen, woran das Wasser stößet, als die Aetztheile, folglich werden jene stärker vom Wasser gefasset, auf dem schiefliegenden Herdte von denen Aetztheilen herabrollen, und von ihnen, indem sie auf dem Herdte zurück bleiben, geschieden werden, welches bey dem Verwaschen auf denen Herdten die tägliche Erfahrung lehret.

Sind lauter Theile von Aetz und Berg von gleicher Größe, aber ungleicher Schwere beysammen, so werden die Aetztheile schwerer, als die Bergtheile seyn, und die Bergtheile werden als

Ph. Abb. V L.

h h

leichte

leichtere von dem Wasser vermittelst einer ihm mit einem breiten kurzen Besen von fichtenen Reißig gegebenen gelinden Bewegung gehoben und abgesondert werden, so daß die Erztheile allein zurück bleiben müssen. Man muß also auf Mittel denken, entweder lauter gleich schwere, oder lauter gleich große Erz- und Bergtheile in ein Haufwerk zu bringen, wenn sie durch Wasser auf denen Waschherdten voneinander gesondert, und die Erztheile, oder Schlacke von denen Bergtheilen gereinigt werden sollen; sind aber die Bergtheile mit denen Erztheilen von einerley Größe und Schwere zugleich, wie man Beyspiele bey denen in Spath brechenden Erzen hat, so muß vor diesen Fall auf ganz andere Mittel gedacht werden, wie sie vor dem Verwaschen auf denen Herdten auf einen der beyden ersten Fälle können gebracht werden.

Ich will Mittel nur für den ersten Fall suchen, da Theile von gleicher Schwere zusammen gebracht werden können; denn lauter gleich große Theile eines Haufwerks von andern ihrer Größe nach fast unendlich verschiedenen Theilen zu sondern, und sie in ein besonderes Haufwerk zu bringen, würde eine Arbeit seyn, mit der man niemals zu Ende kommen könnte, man möchte sie nun sieben, lesen, wurseln, durchbeuteln, oder es mit ihnen machen, wie man wollte, so würde immer groß und klein unteteinander bleiben; gleich schwere Theile aber lassen sich noch eher von andern leichtern durch flüssige Körper absondern. Man weiß, daß die flüssigen Körper so beschaffen sind, daß sich die festen durch sie hindurch bewegen können, und daß sie sich nach der ihnen eigenen Schwere aus jenem, wo sie vorher vermischt und bewegt worden, zu Boden setzen.

Der flüssige Körper, das Wasser, ist, wie oben erwähnt worden, von langen Zeiten her zu Scheidung des Hochaufwerks, niemals aber auf die beste Weise, gebraucht worden.

Man

Man hat wohl gesehen, daß feste Körper in dem Wasser schwimmen, und von ihm auf eine gewisse Weite, ehe sie aus ihm zu Boden sinken, mit fortgerissen werden; man ist auch gewahr worden, daß die grdbesten und schweresten zuerst und nach und nach die immer leichtern aus einem bewegten Wasser niedergesunken, weßwegen Pochgerinne mit Gefälle, Abtheilungen und Schöpfen angeleget worden; man ist aber damit von dem vorgesezten Zwecke noch immer zu weit entfernt geblieben. Ich will suchen, demselben näher zu kommen, und eine neue Art der Erstrung des Pochhauwerks, sobald es aus dem Pochwerkstumpfe durch den Austragestempel heraus gequetschet wird, angeben, wodurch denen Waschherdten ohne Schlem- und Durchlaßgräben vorgearbeitet, auch sogar das allzubiele Sumpf anlegen grbßten Theils entbehret werden kann.

Man weiß, je weiter und breiter miteinander vermischte verschiedene Dinge aneinander gesetzt werden können, je leichter geschieht ihre Auseinanderßnderung, dieses zeigt sich bey flüssigen und festen Körpern, wenn sie miteinander vermischt und die leßtern schwerer, als jene, sind. Eine Erfahrung soll die Sache klar machen:

Wenn man Wasser aus einem im Anfange engen hernach sich immer je mehr und mehr erweiternden Gerinne, das Wage recht liegt, fortfließen läßet, so wird es sich nach der Gestalt der Fläche des Bodens in dem Gerinne mit denen in ihm eingemischten Dingen ausbreiten, denn alle flüssige Körper nehmen, wenn sie ruhig stehen, stäts eine mit dem Horizont parallele Lage an, wie selbst das Beispiel aller Teiche und stehenden Wasser uns hievon genugsam unterrichtet; je weiter das Wasser sich ausbreiten kann, je eher setzen sich die mit ihm vermischten festen Körper zu Boden.

Dieses ist es, was mich auf den Einfall gebracht, dem Geschäfte der Natur nach zu gehen, und es auf die ausgetragenen mit Pochhaufwerk vermischten Wasser anzuwenden.

Ich dachte der Sache nach, und lies ein kleines Gerüste, so ich im Folgenden ein Stufengetrinne nennen werde, von dännenen Brettern zusammen setzen, es war 16 Fuß lang, und konnte nur 8 Stufen bekommen, weil mir der Platz vor dem Austrageloche des Pochwerks, an welches ich es legen wollte, und das Gefälle zu mehreren Stufen fehlte; oben waren die Seitenbretter des Stufengetrinnes, wo es an das Austrageloche des Pochwerkes angeleget werden sollte, nur $1\frac{1}{2}$ Fuß und unten am Ende bis 8 Fuß voneinander; der ersten Stufe gab ich 3 Fuß Breite, der 2. niederwärts folgenden $2\frac{1}{2}$ Fuß, der 3. $2\frac{1}{2}$, der 4. $2\frac{1}{2}$, der 5. 2, der 6. $1\frac{1}{2}$, der 7. 1, der 8. 1 Fuß.

Jede Stufe lies ich $1\frac{1}{2}$ Zoll tiefer, als ihre vorhergehende, Wagrecht legen; alle Stufen wurden aus dem Mittelpuncte der obern engern Breite des Stufengetrinnes, als concentrische Bogen beschrieben, und wie das ganze Gerüste, so auch jede Stufe über der andern von dännenen auf der obern Seite glatt gehobelten Brettern, so ohne Aeste waren, mit hölzernen keilförmigen Kiegeln auf einen hölzernen Gerüste also befestiget, daß es leicht auseinander genommen, und nach Gefallen wieder zusammen gesetzt, auch statt der abgenutzten Stücke neue eingelegt werden konnten; mit der untern Stufe aber lies ich es an einen Sumpf stossen, wie die 1 Fig. bey X. zeigt.

Meine Leser fordern ohne Zweifel Neugierde von dieser Anlage, es ist billig, daß ich sie ihnen gebe: Oben bey dem Austrageloche ist das mit Pochhaufwerk vermischte Wasser noch in der Enge besammen, und kann sich nicht sogleich auf einmal aus-

ausbreiten, sondern es geschieht dieses vermöge des Baues des Stufengerinnes nur nach und nach, daher ist das Stufengerinne oben enge und abwärts immer breiter und breiter gemacht worden, um sich nach der Bewegung des Wassers, welche nicht allein vorwärts, sondern auch seitwärts auf einer Wagerecht liegenden Fläche geschieht, zu richten, welches Versuch und Erfahrung beweisen.

Die oberste Stufe am Austrageloch ist vorwärts breiter, als die folgende, seitwärts aber nicht so breit, als sie, weil da zum Niedersinken der gerbsten Pochhaufwerkstheile, die sich als die mehresten am geschwindesten häufen, Platz seyn muß.

Die folgenden Stufen sind vorwärts schmaler, je nach dem sie seitwärts breiter sind, damit beyläufig auf jeder sich fast gleich viel Pochhaufwerk aus denen Wassern nach verschiedener Kläre absetzen möge, weil deren immer klarere und klarere auch immer abwärts weniger und weniger aus dem Wasser niedersinken, welches sich dadurch erweisen läßt, daß mehrere Zeit vergehet, ehe die untersten Stufen völlig 1 oder $1\frac{1}{2}$ Zoll dicke mit Pochhaufwerk belegt werden; wie dann auch bey meinem mit diesem Stufengerinne angestellten Versuche die Erfahrung gewiesen, daß das auf jeder Stufe aus denen Pochwerkswassern niedergesunkene Pochhaufwerk sehr merklich unterschieden gewesen, so, daß ich so viel abgetheilte Sorten bekam, als Stufen waren.

Die Stufen selbst liegen Wagerecht, damit sich die auf jede Stufe herabfließenden mit Pochhaufwerk vermischten Wasser desto besser ausbreiten, und ihre bennemischten Pochhaufwerkstheile nach ihrer Größe und Schwere daseibst sinken lassen können.

Weil die immer klarern und klarern Pochhaufwerkstheile immer weiter und weiter in dem Pochwasser schwimmend fortge-

tragen werden, und sich nicht eher aus diesem Wasser niedersinken, als bis es sich weiter ausbreiten kann; so sind die Stufen nach und nach zu diesem Behuf seitwärts immer breiter und breiter bis an das Ende des Stufengerinnes gemacht worden; denn die Körper von schwererer Art als das Wasser, können in demselben da, wo es seichter wird, eher zu Boden kommen, als wo es tiefer ist.

Ich habe jede Stufe nur $1\frac{1}{2}$ Zoll unter der andern vorwärts angelegt, damit die Hochwasser von einer Stufe zur andern keinen zu hohen Fall haben, und dadurch das sich schon auf jeder Stufe aufgesetzte Hochaufwerk wieder mit sich fort schwenmen möchten.

Das eine Seitenbrett des Stufengerinnes ist im Risse weggelassen, damit die Stufen desto deutlicher in die Augen fallen.

Wenn nun die Stufen von dem aus dem Wasser niedergesunkenen Hochaufwerke so hoch belegt sind, daß ihre Gestalt keiner Treppe mehr ähnlich, sondern fast wie eine ebene schiefstliegende Fläche auszusehen anfängt, so schützt man das Hochwerkstrod ab, nimmt mit einer leichten, blechernen Handschaufel das sich auf jeder Stufe gesetzte Hochaufwerk weg, und macht dessen so viele Sorten und Haufen, als Stufen sind; je mehr man also Gefälle bey einem Hochwerke haben kann, je mehr Stufen und Hochaufwerksorten wird man machen, und dadurch ohne Schlem- und Durchlaßgräben denen Wascherdten auf bessere und leichtere Art in guter Ordnung vorarbeiten können, der Versuch und die Erfahrung, so ich mit diesen kleinen Stufengerinne gemacht, haben es bewiesen, indem ich nicht allein jede Sorte mit leichterer Mühe auf denen Herdten verwaschen, sondern auch bey dem zweytenmale Aufsehen derselben auf die

die Herdte, alle Schlich, oder Aetztheile aus dem Pochhaufwerke erhalten habe; obgleich alle Sorten auf Herdten verworfen wurden, die einerley schief liegende Fläche gegen den Horizont hatten, da sonst das Pochhaufwerk wohl sechs, sieben und mehrmal aus denen Sämpfen wieder auf die Herdte gesetzt und von neuen herunter gewaschen werden mußte.

Ich erhielt also meinen Zweck, und sah ganz deutlich, daß durch dergleichen Stufengerinne denen Waschherdten viel besser vorgearbeitet, wie auch viel mehr Zeit, Arbeit und Kosten bey Aufbereitung geringer Pochätze erspartet würde, als mit denen bisher gewöhnlichen Pochgräben geschehen.

Das letzte trübe Wasser, was von der letzten Stufe in den daran liegenden Sumpf lief, ward untersucht, ob sich noch Aetztheile darinne befinden möchten; alleine es war davon schon so rein, daß man es ohne Bedenken als unathzliche hätte wegwerfen können; ich bin also überzeugt, daß, je länger das Gerinne fortgeführt wird, und je mehr Stufen darinne angeleget werden, je weniger wird der Abschluß der letzten Pochtrübe noch Schlich in sich halten, und endlich gar als purer Schlamm vom Gebürge mit denen wilden Wässern fortgeschaffet werden können.

Noch etwas ist bey diesem Stufengerinne zu bedenken, nämlich, daß die obere Stufe eben wie bey denen gemeinen Pochgräben das Gefälle, bald und eher völlig mit Pochhaufwerk belegt und angefüllet wird, als die folgenden; denn des groben Pochhaufwerkes, das aus den Pochwässern zuerst niedersinkt, ist mehr, als des klärern; daher muß das sich auf der obersten 1sten Stufe häufig aufsetzende Pochhaufwerk öfter abgenommen werden, als das auf der 2. folgenden, von dieser öfter, als von der 3. Stufe und so fort; es würde also auch das Pochwerk sehr oft abge-

abgeschüßet werden müssen, wenn man das Hochaufwerk von jeder Stufe, sobald sie genugsam belegt wäre, wegnehmen und nicht den Lauf der Hochwerkswasser und die Sortirung des Hochaufwerks auf denen andern folgenden Stufen hindern wollte, indem man eine von denen vorhergehenden abräumete. Diefem Uebel aber kann auf folgende Weise gar füglich abgeholfen werden:

Man fasse nämlich die mit Hochaufwerk vermischten abgetragenen Hochaufwerkswasser nach der 3 Figur in ein etwa 3 Zoll weites etwas schüßiges und so langes Gerinne, daß zwey Stufen Gerinne an selbiges geleyet werden können; in dieses Gerinne mache man vor jedes Stufen Gerinne einen Einschnitt, durch welchen die mit Hochaufwerk vermischten Wasser auf die Stufen Gerinne laufen können; man verseyhe diese Einschnitte mit solchen Schußbretterchen, wie bey denen Wascherdtgerinnen; also, daß, wenn bey *a* von der 1 Stufe das sich aufgesetzte Hochaufwerk abgenommen werden muß, das Schußbretterchen bey *b* quer in das enge Gerinne gesetzt werde, und die Hochaufwerkswasser in dessen bey *c* auf das andere Stufen Gerinne laufen müssen. Ist die 1 Stufe dieses Stufen Gerinnes auch voll, daß sie geräumt werden muß, so nehme man das Schußbretterchen bey *b* aus dem engen Gerinne, und setze das bey *a* ein, so wird das Hochaufwerkswasser wieder auf das Stufen Gerinne bey *a* laufen, und die abgeräumte 1 Stufe daselbst wieder belegen; unterdessen, wenn die 1 Stufen beyder Stufen Gerinne ein paarmal geräumt werden, werden die 2 Stufen derselben zu räumen nöthig seyn; man verseyhe sodenn mit dem *ab* und anschätzen eben so, wie zuvor. Auf solche Weise, wenn man bey denen folgenden Stufen auch so verseyhet, wird man nicht nöthig haben, das ganze Hochwerk so ofte wegen des Abräumens der Stufen abzuschätzen, ja man wird es, wenn nicht etwa an selbigem etwas wandelbar wird, gar

gar nicht, wie bisher, bey Ausstehung der Pochgräben abschließen dürfen, sondern es kann vielmehr beständig fortgehen, und also in Tag und Nacht, da es sonst drey mal wegen des Ausstehens der Pochgräben abgeschloßet werden muß, mehr, als bisher pochen und arbeiten.

Man ist zwar schon in denen alten Zeiten auf eine Art von Stufengerinnen gefallen; wie die Zeichnungen im Agricola beweisen, allein es ist dazumal der Sache noch nicht hinlänglich nachgedacht, vielweniger überleget worden, daß die trüben Pochhaufwerkswasser zu ordentlicher Absetzung ihrer in sich habenden festen Theile von Schlich und Berg sich ausbreiten und dazu Platz haben müßten; wesswegen sie auch dergleichen Gerinne durchaus fast von einerley Weite, und die Stufen in selbigen nach geraden Parallellinien angelegt, welchem Fehler ich durch meine neue Anlage der Stufen nach immer niedwärts an Größe zunehmenden Bogen abgeholfen zu haben, zübersichtlich hoffe; die genaue Betrachtung der 1 Fig. bey X. wird das übrige deutlich und überzeugend darstellen.

Von denen Nerzwäschen.

Ich sehe mich verbunden, noch etwas von denen Nerzwäschen, als welche mit der Pocharbeit zusammen hängen, zu erwehnen; ob sie gleich für diesesmal mein eigentlicher Gegenstand nicht sind:

Man hat eigentlich 2 Hauptarten von Nerzwäschen, die eine ist die Sieb- oder Sehwäsche, die andere die Herdtwäsche.

Die Siebwäsche gehöret der Ordnung nach eigentlich nicht hieher, denn sie hat mehr mit denen trocken gepochten reichern

Erzen, und dem Grubenklein zu thun, welches das in denen Gruben bey dem Gewinnen abgebröckelte und verzetzelte reiche Erz ist, das vermittelst gewisser Siebe in einem Fasse mit Wasser abgewaschen und das Grobe zum Theil von dem Klaren geschieden und ausgeklaubet wird.

Die Herdtwäsche aber hängt mit dem nassen Pochwerke genau zusammen, und nimmt hier ihren Platz ein.

Ich habe oben der Vorarbeit des Pochhauswerkes vor die Herdte gedacht, und behauptet, daß sie in einer ordentlichen und guten Sortirung der Pochhauswerkstheile bestünde, daß solche durch das von mir angegebene Stuffengerinne könne erlangt, und die Arbeit des bisherigen Durchlassens und Schlemmens des Pochhauswerkes erspart werden.

Das sortirte Pochhauswerk wird endlich auf die Wascherdte gesetzt, und durch daraufgelassenes Wasser die Erztheile von denen Bergtheilen gesondert, dergestalt, daß die Bergtheile von denen Erztheilen abgespült, und diese alleine auf denen Wascherdten erhalten werden. Ich habe ferner gesagt, je mehr Theile von einerley Schwere oder von einerley Größe beyammen wären, je leichter könne die völlige Absonderung der Bergtheile von denen Erztheilen auf denen Wascherdten geschehen.

Da nun aber auch zum Abwaschen der Bergtheile von den Erztheilen eine schiefstliegende Fläche, worauf das Wasser herunter laufen kann, sehr vieles beyträgt, so müssen die Herdte mit ihren Flächen so gelegt werden, daß diese sich etwas gegen dem Horizont neigen, und mit demselben einen Winkel machen; da aber bey der Vorarbeit verschiedene Sorten Pochhauswerk gemacht werden, so, daß immer eine klarer, als die andere ist,
und

und gröbere Sorten bey einerley Neigung eines Wascherdtes mit dem Wasser eber herunter rollen, als klarere, so wird auch vor jede Sorte Pochhauswerk, eine andere Neigung der Herdtfläche gegen den Horizont nöthig seyn, es müssen also die Wascherdtesflächen bey einer Nerzwäsche nicht einerley Neigung gegen den Horizont haben. Wie viel Grade aber der Neigungswinkel der Herdtfläche vor jede Pochhauswerksorte haben müsse, kann hier nicht angegeben werden, weil sich dieses lediglich nach der Beschaffenheit der Schlich- und Bergtheile im Hauswerke, die entweder leicht, schwer, schmierig, groß, klein und so weiter seyn kann, richten muß; denn eine andere Neigung erfordert Bleiglanz und sein Gebürge, und vielleicht eine andere ein reiches ins Gebürge zart eingesprengtes leichteres Silbererz, und so fort.

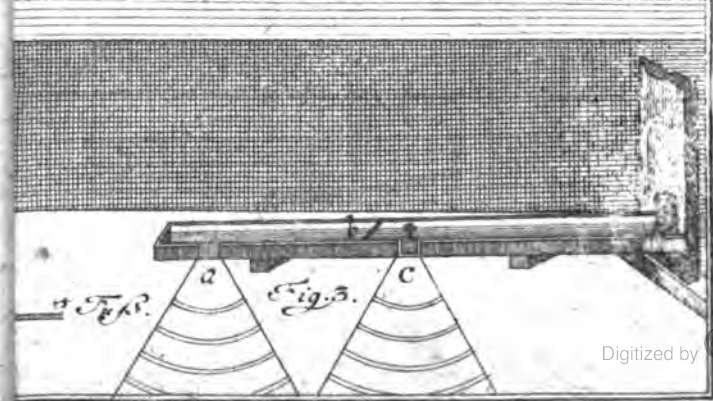
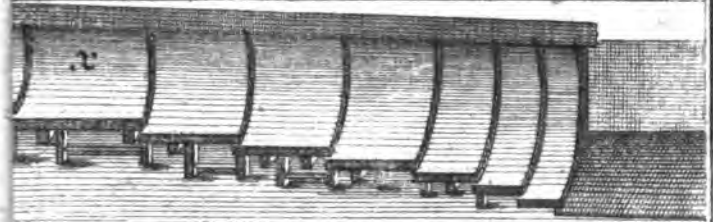
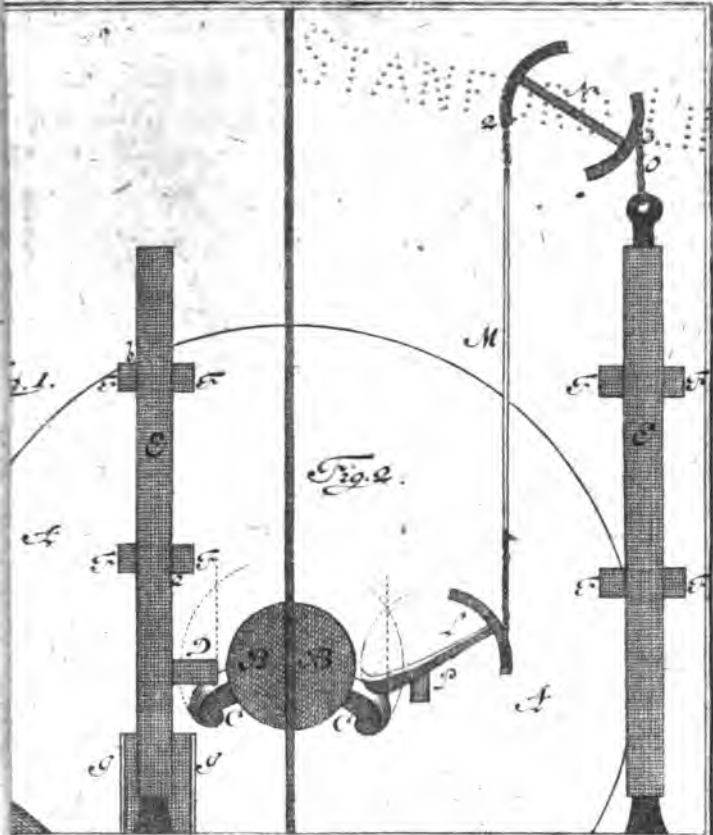
Es muß dahero jeder Pochsteiger, oder anderer der Sache verständiger Proben mit seinem Pochhauswerksorten auf verschiedene gegen den Horizont geneigte Herdtflächen machen, und sehen, auf welcher sich die oder jene Pochhauswerksorte am leichtesten geschwindesten und reinsten verwaschen läßt. Diese Proben recht genau anzustellen, wird es sich der Mühe reichlich verlohnen, da auf das Gute verwaschen, der geringen oder armen Nerze bey Bergwerken sogar viel ankommt, daß ein beweglicher Wascherdt zu solchen Proben gehalten, und so vorgerichtet werde, daß er oben, ohne herunter zu rutschen, oder hinan zu weichen, aufliege, und unten auf jegliche verlangte Höhe durch unter zutreibende Keile erhoben oder herunter gelassen werden könne; wobey zugleich auf die Menge des, auf diese oder jene Neigung des Herdtes nöthigen Wassers mit Achtung gegeben werden muß, ohne welche Bemerkung sonst die oder jene gemachte Neigung des Wascherdtes nicht viel helfen würde. Es ist denen Gewerken, so geringe Nerze verwaschen lassen, mehr als zu bekannt, daß in ihren

Verwaschen von langen Zeiten her bey gewissen Pochhaufwerksforten grob Leinentuch, so die Pochwerksleute Planen nennen, auf die Herdte ausgebreitet werden, dadurch gewisse Sorten von Schlich desto eher auf denselben zu erhalten: diese Art zu verwaschen hat zwar wohl in denjenigen Zeiten vor sehr gut angesehen werden können, da die Sortirung des Pochhaufwerkes und die Einrichtung der Lage der Waschherdte noch nicht so weit als heut zu Tage getrieben gewesen; jezo aber sind geschickte und uneigennützigte Poch- und Waschwerkssteiger ganz anderer Meynung, und glauben mit mir billig und vernünftig, daß bey oben angegebener Sortirungsart, und gehöriger Neigung der Herdte gegen den Horizont zum Verwaschen einiges Pochhaufwerkes keine Planen mehr nöthig sind, und die Gewerken das Geld davor mit guten Grunde, Fug und Recht ersparen können; obgleich dieser Meynung von einigen andern Poch- und Waschwerksleuten, wiewohl ohne Grund, widersprochen werden dürfte, so lange die Anschaffung der neuen und Ablegung der abgenutzten Planen ein Profitchen vor diejenigen Leute bleibt, welche damit zu thun haben.

Ich wünsche, daß dieser Aufsatz meine gute Absicht erreichen, und denen Bergwerksliebhabern in Aufbereitung ihrer geringen Verze den besten Nutzen schaffen möge, von welchen ich meines Orts vollkommen im Voraus durch Erfahrung überzeuget bin.



Demm



Denen
hochansehnlichen Gliedern
der

**Churbaierischen Akademie
der Wissenschaften**

**seinen gnädigen, hochzuehrenden und werthge-
schätzten Herren**

widmet

**Diese durch Erfahrung und vorsichtiges Nachsinnen
gefundene Wahrheiten,**

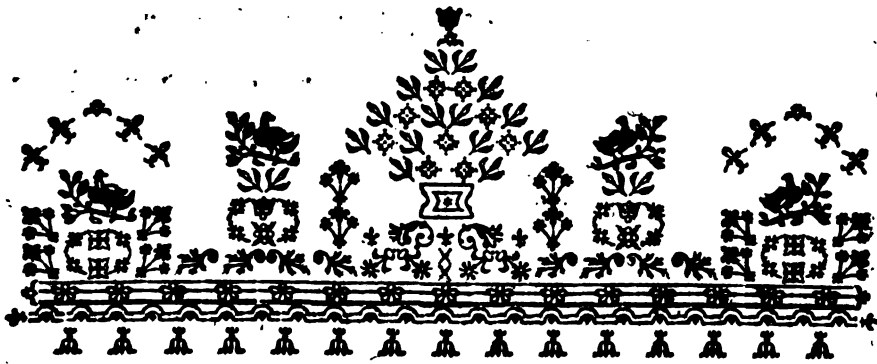
welche

**die sammelnde Lebenskraft aller Dinge, die innere
Beschaffenheit der ersten Anfänge der Körper, und
die natürliche Ordnung bey Erzeugung der
Körper betreffen**

D. Anton Nüdig er

bey der

**Universität zu Leipzig
der Chemie öffentlicher Lehrer.**



§. 1.

Das jeder natürlicher Körper in allen Natureichen, ja jeder geistlicher Theil der Körper, aus festen und flüssigen Theilen, und aus einem solchen Grundwesen, welches beyde miteinander vereinigt, zusammengesetzt sey, beweisen nicht allein die chymischen Auflösungen der Körper durch trockenes Feuer, Salz und Wasser, sondern auch die Trennungen aufgelöster Körper von ihren Auflöfungsmitteln, durch Salz oder Erde.

§. 2.

Wenn man mit trockenem Feuer die Körper der Erdgewächse, die Theile der Thiere und Insecten zergliedert, so erhält man zuvörderst wässerige Theile, so entweder unter einer dunstigen mehr trockenen Gestalt, und bey einem sehr geringen Grade des Feuers, sich erheben, und die bey dem Destilliren vorgeschlagenen Gefäße gar leicht erhizen können; oder solche, die schwerer und bey etwas stärkerm Feuer steigen, und unter einer solchen Dunst erhoben werden, welche mehr feuchte ist, und sich sehr leicht wieder in wäsrige Tropfen zusammen begiebet. Man erhält ferner aus denen Körpern durch trockenes Feuer, saure,
alka

alkalinische, mehr zusammengesetzte Salze, und mit denen Salzen auch Oele, wesentliche oder empyreumatische, von zerstörtem Resinösen und Gummösen oder Schleimichten entstehende. Wenn endlich alle flüchtige Materie aus denen Körpern getrieben, so kann das Fixe rückständige in offenen Gefäßen von allen weit mehr gebundenen Wässrigen, Salzigen und Oeligen, durch Beyhülfe der freyen Luft vollends getrennet werden, da man denn nach sattsamen Calciniren, aus denen meisten Körpern, salzige, mehr und weniger Fette, auch gefärbte Erden, erhält, welche, wenn sie einem aufgedühten Mercurialsublimate mit gehörigen Handgriffen zugesetzt werden, Niederschläge mit sehr veränderten Farben machen, und in so weit ihrer Natur und Eigenschaft nach unterschieden zu werden verdienen.

§. 3.

Durch Salz und Oel, oder durch ein seifenhaftes Wesen, sind also in Erdgewächsen und Thieren, Wasser und Erde miteinander vereiniget; weil Wasser das erste, die Erde das letzte, und Salz und Oel zwischen diesen das mittlere Educt ist. Die Mischungen aber von mittlerer Beweglichkeit müssen nothwendig Fixes und Flüchtiges zugleich in sich beschloffen enthalten, und also dem Fixen sowohl als dem Flüchtigen verwandt seyn, mithin auch zwischen festen und flüssigen ein Vereinigungsmittel abgeben können.

§. 4.

Die allen Körpern eigene Kraft muß in dem seifenhaften Wesen wohnen. Denn sobald man einem gemischten Körper, oder nur gewissen Theilen derselben, das Salz, besonders das bligste Salz, gänzlich entzogen hat, so sind dieselben aller ihnen eignen Kraft, wenigstens der deutlichen Empfindung nach, gänzlich

§. 5. **Verarbeiten.** Die feinsten Theile verlieren sich in der Luft, die in den Körper des Oels fast gar keine Wirkung hat, ihren regierenden Geist, oder ihr seifenhaftes flüchtiges Salzwesen. Wurzeln, Rinden, Hölzer, Kräuter, Blumen, verlieren durch wiederholtes sattsames Kochen mit Wasser alles Salz, und mit diesem alle besondere und eigene Kraft, und also scheint das flüchtige oder wesentliche Salz der Körper, und besonders das Salz, so in der verbrennlichen Materie wohnt, die erste sammelnde Kraft der Körper zu enthalten, der es eigen ist, die erdigten und wästringen Anfänge der Körper nur in einem gewissen Verhältniß, oder mit besonderer Proportion zu vereinigen.

§. 5.

So wie in Erdgewächsen und thierischen Körpern, Wasser, Erde und flüchtiges Salzwesen nicht nur in der flüchtigen, sondern auch in der fixen Materie der Körper befindlich sind, so kann man auch in unterirdischem Reiche, sogar in Metallen, diese Materien und Theile der Körper, nur nicht allezeit durch bloße Auflösung mit trockenem Feuer, sondern durch mehr künstliche und eben nicht bekannte Zergliederung, vermittelst der Salze und besonderer sogenannter Gradirwasser erweisen.

§. 6.

Aus denen Metallen kann man durch verschiedene mehr einfache Salze mancherley feste und wahre erdigte Theile gänzlich absondern. Die mehr einfachen Salze sind saure, in welchen die metallischen Körper aufgelöst werden, nach der Auflösung werden die Salze flüchtig gemacht, und bey der Flüchtigmachung scheidet sich allezeit ein verbrennlicher Theil zugleich mit einem erdigten Grundwesen von dem metallischen Körper gänzlich ab. So steigt z. E. bey der Auflösung des Zinks im Salzsau-

von allezeit ein verbrennlicher Geist, der auch, wenn die Auf-
 fang in einem gerathenen Zunderglase gemacht worden, gar leicht,
 so wie er schnell sich erhebt, kann angezündet werden.

§. 7.

Die Erden der Metalle, wenn verschiedene derselben zu-
 gleich in einem Spiritu, so man von dem aufgelößten Metalle ab-
 gezogen, eingeschlossen sind, machen mit ihrem Säuren das Or-
 dirwasser aus, so wieder eben demselben Metalle, von welchem
 es gezogen, appliciret werden kann, damit nach dem wahren Aus-
 spruch, und der gewiß höchstündigen Erinnerung des Paracelli
 die Auflösung der Metalle durch Metalle geschehe. Es tren-
 net sich sodann das wesentliche Salz der Metalle, und vereinigt
 sich mit seiner applicirten re inflammabili und terra. Eben dieses
 Salz kann nach der geschehenen Auflösung auch flüchtig gemacht
 werden. Wohl zu merken ist, daß das mehr einfache Salz der
 Metalle, mit dem Brennbaren und Erdigten in ein wahres sal
 salinum mercuriale gehe. Aus diesem sale salso mercuriali metal-
 lorum vero, kann man wieder zweyerley Theile trennen, nämlich
 einen fixen oder mehr festen, der sich mit Körperlichem, aber auf-
 gelößt gewesenen Golde oder Silber vereinigt, und das öligte
 fixe saure Salz mit seiner Erde gemischt ist. Ferner einen
 höchstflüchtigen und flüchtigen Theil des Salzes, welcher sich bei
 dem Niederschlage der edlen Metalle aus ihren Menstruis trennet,
 und mit dem Auflösungsmittel vereinigt bleibt. Dieser flüchtige
 und flüchtige Theil des salis mercurialis salis ist ein bloßes mer-
 curialisches Wasser, oder mercurialische Feuchtigkeit der Metalle.
 Auf diese Weise habe durch eigene Erfahrung gefunden, daß auch
 die Metalle in eine wahre mercurialische Feuchtigkeit, in ein saure
 Salz der verbrennlichen Materie, und in erdigte Theile auf-

getheilt, und auf diesem geheimen Wege recht natürlich können zergliedert werden, auch daß aus dieser Zergliederung ungetweifelt folge; wie in denen Metallen ebenfalls Wasser, verbrennliche Materie mit ihrem Salze, und feste erdigte Theile das ganze zusammengesetzte materielle Wesen dieser Körper ausmachen. Es kann dieses aber auch durch Feuer und Salz bey einer mehr bekannten Arbeit bewiesen werden. Nämlich wenn man auf geweine Art ammoniacalische Flores aus denen Metallen bereitet, und hernach durch wiederholtes Sublimiren derselben, die mehr fixen Theile absöndert, so daß man im Salmiak die zartesten und flüchtigsten behält. Die flüchtigsten Erden sind zugleich leichtflüßige, und enthalten das wahre Wasser der Metalle, gleichwie die fixen und gröbern erdigten den festesten Stoff in sich beschlossn haben. Soll nun der Mercurius in den flüchtigsten Erden offenbar werden, so sind die vor sich höchstgereinigten Salmiakblumen durch einen solchen Körper noch weiter zu reinigen, der mit dem Salze der Metalle die größte Verwandtschaft hat, da man denn endlich, wenn auf diese Weise das wesentliche saure Salz der Metalle von den flüchtigsten und flüßigsten Erden abgesöndert wird, einen wahren lebendigen Mercurium erhält.

§. 8.

Runmehr ist völlig erwiesen, daß jeder natürlicher Körper aus festen, flüßigen Theilen, und aus einem beyde miteinander vereinigenden Salze, welches der verbrennlichen Materie eben, bestehe; und daß man dieses durch verschiedene Arten der Auflösungen, bey vegetabilischen Körpern und Thieren mit trockenem Feuer, bey denen Metallen, mit Salz, Feuer und Wasser, und hiernächst überall durch Trennung aufgelöster Körper von ihren Auflösmitteln ungetweifelt erfahren kann.

§. 9.

Es ist ferner merkwürdig, daß man in jedem Stoff der Körper, in denen Erden, in dem Wasser, in dem verbrennlichen Oele, in resinösen und balsamischen Wesen der Körper, und in gummiösen Substanzen, ja in dem feinsten Brennbarsten selbst, wieder Salz entdeckte. Doch muß man nicht allezeit Wasser und Alkali, oder alkalische Erde zur Entdeckung des Salzes zureichend zu seyn glauben, weil auch in dem reinsten Schnee- und Regenwasser durch Fäulniß Salz gefunden wird, so ganz gewiß ein Saures enthält, welches Gold aufzulösen vermögend. Von dem brennenden Weingeiste kann man durch die Gährung ebenfalls gewiß darthun, daß er in seiner genauesten und unzerstörlichen Mischung ein Weinsaures verborgen halte; denn der ganze Wein wird in einer hermetisch verschlossenen Phiole zu Efig. Auch wenn der höchst rectificirte Spiritus ardens sehr oft über dem Alkali destilliret wird, so macht er etwas von dem Alkali zu einem sauren neutro, so Balsamum Samech genennet wird, zu dem so befördert der Spiritus ardens die Crystallisation der Salze, ja wenn man noch tiefer nachforschet, so muß und soll der verbrennlichen Materie ein Salz wesentlich seyn; denn in dem Verbrennlichen ist gewiß elementarisches Feuer gesammelt, wie man bei der Auflösung des Brennbarsten durch flammendes oder glimmendes Feuer mit Augen sieht. Ferner so hat in der Natur nicht allein feste, sondern auch flüssige verbrennliche Materien gegenwärtig. Demnach muß die reinste verbrennliche Materie eben so wohl mit Wasser als mit Erde können gemischt werden. Nichts aber hat eben sowohl mit Wasser als Erde Verwandtschaft, als das einfache saure Salz. Demnach muß in der verbrennlichen Materie, das elementarische Feuer durch saures Salz gesammelt seyn. Nicht allein das elementarische Feuer, sondern auch sogar die

die Luft, und das Lichtwesen selbst, finden wir an salzigten Theilen gesammelt, wie der Salpeter und das wesentliche Salz des Urins, aus welchem allein, bekannter massen der Phosphorus bereitet werden kann, überzeugend beweisen. Das ganze Meer ist voll von Salze, welches mit dem Wasser die größte Verwandtschaft hat. In der Erde und mineralischen Wässern finden wir das ursprüngliche vitriolische Salz besonders ausgestreut. Und also ist keine Materie der Körper und kein Element, das nicht ein ihm eignes Salz bey sich führte. Der Sammlungspunct von Elementen scheint wahrhaftig Salz zu seyn.

§. 10.

Eben so allgemein als die Materie des Salzes ist, scheint auch das Brennbare, dessen Wesen vom Salze nicht getrennet werden kann, zu seyn. Denn keine Erde, kein Wasser, kein Körper der verschiedenen Naturreiche, ist von der verbrennlichen Materie ganz frey. In der Luft selbst haben verschiedene Erscheinungen (meteora) und im Lichte die electricischen Versuche die Gegenwart des Brennbaren satzsam bewiesen. Der scharffinnige Stahl hat auch ganz besonders sich bemühet, mit Grunde der Wahrheit das Brennbare als eine überall ausgestreute Materie zu zeigen, *Observ. Chymic. CCC. Borol. 1731.* Ja wenn ich erwäge, daß die genaue Mischung der Erde mit dem geistigen Säuren gar nicht anders geschehen könne, als wenn das geistige Säure durch Erde figiret, und durch Wasser und Brennbares zugleich mit der Erde flüchtig gemacht wird, so empfinde gar deutlich, daß das Brennbare, welches aus der reinsten und flüchtigsten Mercurialerde, oder dem elementarischen Feuer selbst und saurem Salze §. 9. bestehet, ein Band- und Vereinigungsmittel wieder zwischen Erde und Salze nothwendig seyn müsse. Demnach würde

§. 13

aus

aus dem geistigen ursprünglichen obern und untern Sauren mit Wasser und Erde nimmermehr ein einiges Wesen, ein erster Grund der Körper erzeugt werden, wenn nicht die verbrennliche Materie, eine wahre Vereinigung zu machen, geschaffen wäre. Das Brennbare wirkt aber mit dem Wasser nach einem beständigen Naturgesetze nur in diejenigen Theile der ursprünglichen Salze und der Erden, welche seiner höchstsubtilen sulphurischen lebendigen Kraft am ähnlichsten sind. Auf diese Weise wird in der Natur beständig ein zarter Schwefel des Salzes, und eine vollkommene lebendige Kraft des Salzes aus dem allgemeinen Sauren mit Erde und Wasser, vermittelst des feurigen Geistes im Brennbaren, erzeugt. Es bestrebet sich immer das Salz, der verbrennlichen Materie seine Kraft aus dem ursprünglichen Sauren zu vermehren, und durch Erde und Wasser zu sammeln, und in einer mehr sinnlichen Gestalt darzustellen. Durch dieses natürliche Bestreben und Wirken der Mischungen in einander, entsteht ein vergrößertes Leben des ersten Wesens der Körper, oder des Brennbaren. Dieses vergrößerte Leben des Brennbaren, könnte man seines Ursprunges wegen gar füglich den Schwefel des Natursalzes nennen. Es entstehet dieser zwar allezeit aus dem ursprünglichen Sauren, aber nicht allein aus dem Untern, sondern auch aus dem Obern. Das Obere finden wir durch Trübsand und alkalische Erde im Meersalze figiret, das Untere ist mit der Fettigkeit der Erde vereiniget. Wenn also das Brennbare das vitriolische Saure zugleich mit der Fettigkeit der Erde flüchtig gemacht hat, so wirkt es auch in das figirte Obere, welches letztere durch das erstere wieder flüchtig gemacht wird, indem beyde wieder mit dem Salze der verbrennlichen Materie und mit Wasser vereiniget werden, so entsteht ein einiges vollkommenes Wesen; nämlich ein flüchtiger Schwefel des ursprünglichen Salzes. Sobald dieser wieder durch Erde figiret, und durch sein eigenes

Wesen

sen wieder stüchtig geworden, so hat man ein sulphurisches Wesen des Natursalzes, welches gesammelte, durchdringende, belebende, und also vollkommene große Kräfte enthält. Dieses Wesen ist es, welches aller Zerschrung entgegen, die Erzeugung der überallichen Kraft bestebet, und dem ungeachtet die Körper in der Möglichkeit zerstört zu werden erhält, weil in dem Sahe der verbrennlichen Materie das elementarische Feuer selbst der regierende Geist dieses Wesens ist. In diesem sulphurischen Grundwesen des Natursalzes ist der allgemeine Saamen aller Dinge, der überall in allen Körpern und Anfängen derselben die Abbildungskraft, oder die anziehende sammelnde Lebenskraft ausmacht, ohne welcher nichts wachsen, leben und sich vermehren kann.

§. II.

Die nähern Anfänge der Körper entstehen alle von diesem einzigen Grundwesen des allgemeinen Naturschwefels. Ohne diesem wären die Anfänge der Körper tode, leidende, und thöneten zu ihrer Vermehrung sich mit keiner lebendigen Kraft bestrebend äußern. Wenn die Kraft des Naturschwefels in die fettesandigte und alkalische Erde wirkt, so werden alle figirende Lebenskräfte des Naturschwefels, die Kraft des vitriolischen Sauren; die bindende und fette Erde selbst abgesondert, und mit beyden bleibet das Wasser und elementarische Feuer vereinigt, und so entstehet aus Erde, Salz und Wasser des allgemeinen Saamens aller Dinge, mit der alkalischen und sandigten Erde der figirende Sulphur. Wenn hingegen der Schwefel des Natursalzes in das Brennbare selbst und in die dem Sauren entgegengesetzte Erde wirkt, so scheidet sich aus dem Naturschwefel das Brennbare mit wenigem schweren und leichten Wasser, und am meisten die sandigte und alkalische mit salzsaurem geschwängerte Erde,

Erde, da denn wieder aus Salz, Wasser und Erde des Naturschwefels, die kräftige Substanz des wesentlichen oder färbenden Sulphuris ihren Ursprung erhält. Endlich kann auch das Wasser vornehmlich und am häufigsten in jedem Naturreiche, in die Theile des Naturschwefels wirken, da alle flüchtigmachende Kräfte, die Kraft des flüchtigmachenden Säuren, die Kraft der dem Säuren entgegengesetzten und zugleich fetten Erde sich absondern, und also das flüchtigmachende sulphurische lebendige Grundwesen, mit dem schweren und bindenden Wasser vermischt, aus dem allgemeinen Saamen hervorgehet. Zum Beweise aller vorhergesetzten Entstehungsarten der Anfänge aus dem allgemeinen Leben der Dinge, sind diejenigen Erfahrungen mit vorstehenden Lehrsätzen zu vergleichen, so ich S. 20. und 24. angeführt habe.

§. 12.

In eben der Proportion, in welcher sich das feste, flüßige und aus beyden gemischte, von besonderer Art aus dem allgemeinen Saamen getrennet oder abgesondert hat, in eben demselben Verhältniß müssen sich auch die übrigen gleichartigen Theile mit der ersten Grundlage verbinden; weil die lebendige Kraft in jedem besondern Anfange der Körper, auch eine durch Mischung besonders abgemessene Anziehende ist. Die halbflüchtige sulphurische Erde ist eigentlich die allgemeine anziehende, so ich in jedem Magnetstein als eine solche beweisen kann. Von dieser, überhaupt betrachtet, entstehen alle besondere durch Beymischung des Brennbaren, oder allgemeinen Säuren, oder des Wassers und Salsäuren, abgemessene sammelnde Kräfte, vermittelst welcher zuvörderst drey Hauptarten der Körper erzeugt werden, unter welchen einige vornehmlich das figirende, andere das färbende, und die dritte Art das flüchtigmachende Leben enthalten; jedoch mit

Die

Diesem merkwürdigen Unterschiede, daß nicht allein in denjenigen Körpern, so aus dem fixirenden Leben geboren worden, sondern auch in denen, welche das flüchtigmachende Salzwesen zum Grunde haben, und in denen, in welchen die sulphurische Erde nebst dem Brennbaren die erste Grundlage gewesen, in jeder besonderen Art wieder vornehmlich entweder das Wasser, oder die trockene Erde, die herrschende Mischung ausmachen könne; daher denn von jeder ersten Art wieder zwey Arten der Körper (Decomposita) abstammen; und also aus denen Kräften des allgemeinen Saamens in allen neun Arten der Körper, eine vollkommene Anzahl, gebildet werden, bey denen wieder alle nur mögliche, ja eine unendliche Anzahl mehr und weniger zusammengesetzter und in ihrer Kraft auf das mannigfaltigste abgemessener Körper ihren nähern Ursprung finden. Es wäre also ein feines Räthsel, welches man denen besonders, die chymische Weisheit zu besitzen meynen, um die wahre Größe ihrer Einsichten unpartheyisch zu prüfen, zur Auflösung vorlegen könnte;

Wie man die Zahl 9, als die vollkommenste, nicht in einer arithmetischen, sondern chymischen Betrachtung erweisen könnte?

§. 13.

Da also von den ersten Anfängen der Körper keine zureichende, und das innere Wesen derselben bestimmende Erkenntniß möglich ist, wo man nicht die allgemeine Saamenkraft vorher erforschet hat, so hätten die Araber sowohl, als der Basilus und Paracelsus, und der Herr Becher, und alle noch neuere Chymisten, ehe sie die erzeugenden nähern Anfänge der Dinge zu betrachten vorgenommen hätten, das Leben selbst, von welchem die erzeugenden Anfänge entstanden, betrachten sollen. Auch

war es nöthig, erst das, was alle Körper gemein haben, nämlich das flüssige, feste, erdigte, und das Band von beyden zu beweisen; um richtig urtheilen zu können, ob sich auch alles, was in Körpern gefunden wird, deutlich und ungezwungen aus den gefesteten Anfängen herleiten lasse; und ob auch in den ersten Grundwesen zur Erzeugung, Sammlung und Vermehrung der ersten Anfänge zureichende Kräfte gegenwärtig sind?

§. 14.

Die nächsten Anfänge der besondern Körper, in soweit sie wirklich einander entgegen gesetzt werden können, müssen sie nicht untereinander gemischt seyn. Jeder besonderer Anfang aber eines aus flüssigen, festen, und beyde verbindenden Theilen jederzeit bestehenden Körpers, muß und soll vor sich gemischt seyn, und *ex sibi invicem admixtia unius essentia, diversis tamen formis*, bestehen; denn sonst könnte nicht von dem Anfange das flüssige sowohl, als das feste, und das Band von beyden in der körperlichen Zusammensetzung erzeugt werden. Wie die aufmerksame Erfahrung lehret, so ist in flüssigen, festen und beyde vereinigen den Theilen, nur die Proportion der *admixtorum*, nicht aber das Wesen unterschieden, daher kann der nächste Anfang eines Körpers nicht eines vielfältigen Wesens, sondern er muß *unius essentia* seyn; er mag in dichtflüssiger, oder fester Gestalt, oder gar in Gestalt der Luft erscheinen. Wenn die Anfänge der Körper nicht lebendig wären, so könnten sie mit keiner sammelnden anziehenden Kraft nach der Vergrößerung ihres Wesens streben, und den körperlichen Zusammenhang, wenn er entstanden, erhalten. Es würden ohne diese Eigenschaft entweder gar keine Körper erzeugt werden; oder die entstandenen Körper wären der allerleichtesten Zerstörung und Zerstreung unterworfen. Daher soll der nächste

Anfang von zerstörenden und die Erzeugung hindernden Dingen factsam gereinigt seyn.

§. 15.

Aus allen vorher bewiesenen Grundsätzen folget also, daß die nächsten Anfänge der Körper seyn müssen

- 1) Einfache, *rebus diversis essentia neutiquam permixta*, und also *unius essentia, simplicia*.
- 2) Reine, *pura*, von allen zerstörenden und unwirksamen factsam gereinigte.
- 3) Lebendige, *viva, h. e. penetrandi & coagmentandi vi praedita*, sammelnde, und in das Feste sowohl, als das Flüssige leicht eindringende.

Wenn besondere und einzelne Körper entstehen sollen, so muß das erste lebendige Wesen, entweder von der Erde, oder dem Brennbaren, oder dem Wasser in seiner Kraft besonders abgemessen werden, so trennt sich von dem Leben ein einiges, der innern Kraft aber des scheidenden völlig ähnliches und gleiches Wesen. Denn alle Körper sind aus einem sulphurischen Wesen des Natursalzes, und doch dreyen substantiellen Grundmischungen; nämlich Erde, Wasser und dem Brennbaren, die aber selbst aus dem einen hervor und wieder in dasselbe eingegangen, entstanden.

I I.

§. 16.

Im zwölften und dreyzehnten Jahrhundert, da die Araber und Saracenen sich mit Untersuchung der Metalle und Mineralien lange Zeit beschäftigt hatten, wurden endlich solche Bestimmungen von Anfängen der Körper gegeben, aus welchen man

§ 12

nicht

nicht einmal lernen konnte, wie die Natur unterirdische und metallische Körper erzeuge, geschweige, daß man die deutliche Erzeugung der Körper in andern Reichen daraus hätte einsehen können. Ein Mercurius, und ein diesen Mercurium bindender, dicht und festmachender Sulphur, sollen zur Erzeugung aller Körper nach denen Grundsätzen der Araber erfordert werden. Was ist aber der Schwefel, an sich betrachtet, ist er etwas verbrennliches, oder was unverbrennliches, oder ist er etwas aus beidem gemischtes? (Der erste Sammlungspunct aller Dinge war aus beidem vereinigt entstanden §. 9. 10.) Ferner möchte man fragen, ob der Sulphur ein Salz hätte, und was es vor ein Sach wäre. Und wenn das Verbrennliche zugleich mit dem Salze in dem Sulphure enthalten; ob das Verbrennliche bey dem Salze seyn müsse, oder ob es auch weg seyn könne; und was endlich der Sulphur als Sulphur wirke? Bevor nicht diese Fragen aufgelöst werden, kann man den Sulphur als ein deutliches Grundwesen der Körper nicht annehmen. Was ist nun ferner das festmachende und bindende in dem Sulphure, ist es vom Sulphure unterschieden? oder gehöret es zu dem Sulphure? Und endlich, was wird man sich unter dem Mercurio selbst vorstellen müssen; ist es ein gemeines oder philosophisches Quecksilber. Ich glaube, beide könnten kein wahres und weniger vermischtes Grundwesen der Körper abgeben.

§. 17.

Zu Anfange des sechszehenten Jahrhundert fieng der Theophrastus Paracelsus nach der Anleitung eines Basilii Valentini an, die Grundsätze der Araber zu bestreiten. Er glaubte ein seiner materiellen Beschaffenheit nach ganz unbestimmtes Salz, ein eben so unbestimmter Schwefel, und endlich ein subtile æther

ätherisches Wesen, so er unter dem Mercurio verstanden wissen wollte, könnten mehr zur Erzeugung der Körper zureichende Anfänge vorstellen. Was nun, aber erst den Mercurium des Theophrasti betrifft, so fraget man billig, in was für einer Materie dieser ätherische Mercurialgeist ruhet? Ist er vielleicht im Wasser, Erde und in einem sauren Salze suntlich? wie z. E. das elementarische Feuer, das in Spiritu ardente von Salze gesammelt, und mit Wasser vermischt ist S. 9. Wenigstens müßte das subtile, ätherische Wesen, und der Mercurius erst der Materie nach determinirt werden, ehe man ihn, als ein mögliches chymisches Grundwesen der Körper zulassen könnte. Der Sulphur soll derjenige Anfang seyn, von welchem Geruch und Zusammenhang der Körper entstehen. Aber was ist das für ein Zusammenhang, welchen der Sulphur verschaffet, ist es vielleicht derjenige, den schon das Wasser leistet? so haben wir den Sulphur nicht nöthig; oder soll unter dem Zusammenhang eine Vereinigung von festen und flüssigen verstanden werden, so müßte der Sulphur Salz bey sich haben, weil ohne dem Salze, in welchen schon festes und flüssiges gemischt ist, keine Vereinigung des festen und flüssigen geschehen kann. Wie kann ferner der Geruch vom Sulphure ohne verbrennliche Materie entstehen, da alles riechende besonders denen Oelen, balsamischen und verbrennlichen Geistern eigen ist. Demnach ist der Sulphur ebenfalls nicht der Materie, sondern nur der Wirkung nach bestimmt worden. Das Salz, als das dritte Grundwesen, soll denen Körpern die Festigkeit geben, wie kann man aber von dem, was im Wasser so leichte auflöslich ist, in soweit es die Eigenschaft hat, eine beständige Härte erwarten. Es ist überall Salz, im Wasser, in der Erde, in der verbrennlichen Materie, wie die oben angeführten Erfahrungen satksam bewiesen haben; und also ist das Salz kein besondrer Anfang (principium), sondern nebst dem elementarischen Feuer allen An-

fängen der Körper wesentlich und gemein S. 9. Deshalb die Erde fest mache, wenn sie der allgemeinen Kraft des Salzes eine besondere Abmessung ertheilet, ist mit der Wahrheit, Erfahrung, Vernunft und Natur durchaus übereinstimmend; und also werde ich glauben, was die Natur redet; die Erde ertheilet dem Salze selbst Festigkeit, Härte und Feuerbeständigkeit; wenn sie von Wasser, einfachen Salze und Verbrennlichen nicht befrehet wird.

§. 18.

In neuern Zeiten haben endlich des vortreflichen und scharffsinnigen Bechers Lehrsätze, von den ersten Anfängen der Körper, und seine drey Erden, als zureichende Grundwesen der Körper, auch bey allen tief nachdenkenden und wahrhaftig gelehrten Männern den meisten Beyfall gefunden. Es ist wahr, daß alles, was aus den Körpern erhalten wird, es mag Wasser, Salz, Del, u. s. w. seyn, doch allezeit eine verborgene, feine und einfache Erde in sich habe, und daß der fixe und feste Theil aller Dinge ganz gewiß trockene Erde sey. Herr Becher erinnert aber hin und wieder in seinen Schriften, daß seine Erden auch unter der Gestalt des Wassers, eines Rauchs und der Dunst, und wie eine Luft erscheinen; und also bisweilen viele, bisweilen nur wenigere flüßige Theile beygemischt haben. Eben dieser Ursachen wegen ist in allen erdigten Anfängen ein Bestreben gegen das Wasser, und des Wassers gegen die erdigten Theile, weil genau gemischtes Wasser, allen auch trockenen Erden beywohnet; ist dieses, so folget ferner, daß in der trockenen Erde sowohl, als in dem befeuchtenden Wasser, Spuren eines feurigen Salzgeistes, als eines Bandes fester und flüßiger Theile S. 9. seyn müssen. Und also wäre die allgemeine Idee der Erde des Hrn. Bechers, wenn

wenn sie recht erklärt würde, nur ein mehr fester und trockener Theil, von dem S. 10. 11. erwiesenen und seiner Erzeugung nach bestimmten Naturschwefel. Da aber der Herr Becher den allgemeinen Begriff der Erde nicht auf diese Weise deutlich aufgeschlossen, und die besondere figirende sulphurische und mercurialisches Erde, nur nach gewissen äußerlichen unterscheidenden Kennzeichen, in Physica subterranea, in Alphabetho minerali, in Oedipo chemico betrachtet hat; ich aber mehr auf das innere Wesen der ersten Anfänge in dieser meiner Abhandlung gesehen habe, so bin ich durch die genauere Nachforschung in Stand gesetzt worden, mehr Fragen, so bey der Erkenntniß des Wesens der Körper zu beantworten vorkommen, aufzulösen.

- 1) In was vor Ordnung, und durch was vor Mittel man die ersten Grundwesens der Körper absondern könne S. 7. und 25?
- 2) Was vollkommen und unvollkommen in jedem Grundwesen sey? S. 23.
- 3) Wovon die vermehrende, durchdringende, elastische Kraft in denen Anfängen der Körper entstehe, S. 10. 27., und ob man alle Wirkungen der lebendigen Anfänge in die Körper vollständig bestimmen könne? S. 27.
- 4) Wie man von jedem Körper seine vollkommene und lebendige Kraft leicht trennen könne? S. 26.
- 5) Wie man das Verhältniß des einen Grundwesens gegen das andere dergestalt anzeige; daß aus dem Wesen ihrer Materien, die nöthige und zugleich nützliche Verwandtschaft erhelle. S. 29.

§. 19.

Einige von den neuesten Chymicis haben es noch besser als die alten, und der vortrefliche Herr Becher zu treffen geglaubt, wenn sie gar fünf Anfänge der Körper setzten, nämlich 1) Erde, 2) Wasser, 3) Salz, 4) Brennbares, und 5) Arsenicalwesen. Die drey letztern Salz, Brennbares und Arsenicalwesen sollen auch in allen vegetabilischen und animalischen Körpern wohnen. Wer fühlet hier nicht das widernatürliche und erzwungene in denen Begriffen sogleich, und wo kann ein Salz ohne dem brennbaren Wesen in der Natur gefunden werden. Was soll das arsenicale principium, welches nicht einmal ein wahrer und reiner Anfang der Metalle, sondern vielmehr ein Körper ist, in welchem die Erde, das Salz und der Mercurius der Metalle zugleich sind, und noch dazu in einer zerstörenden Unvollkommenheit ist, um ein Auflösungsmittel vielmehr von dem wahren metallischen Saamen abzugeben, und wie kann man also dieses Gift zu einem principio aller Körper machen. Ja wendet man ein, man müßte das Arsenicalwesen nicht so grob annehmen, sondern recht fein, subtil und rein. Aber ich antworte, alles was man zum Beweise dieses Principii vorbringt, zielt insgesammt auf das gemeine, nur verschiedentlich geänderte metallische Arsenicalsalz. Der Tartarus vegetabilis soll Arsenik haben, weil er das Kupfer weis macht. Aber wie machet er es weis? löset er es wohl gar auf? Allerdings! so wirkt aber der Arsenik nicht. In vegetabilibus und besonders in der Asche der Erdgewächse soll es seyn, weil der Magnet Eisentheile darinne entdeckt. Gehören diese zum Wesen der Asche? ferner der erstickende Kohlendampf soll vom Arsenik in Erdgewächsen zeugen. Im Blute soll auch ein Arsenicalwesen seyn, weil bisweilen Eisentheile darinnen gefunden worden. Und der Phosphorus urine, weil er einen Knob-

Knoblauchgeruch giebt, wie der gemeine Arsenik, und das Urinsalz die Metalle in Mercurios soll verwandelt haben, so scheint es gewissen Gelehrten, als wenn was arsenikalisches auch in Körpern der Thiere wöhrte. Jedoch was halte ich mich bey solchen gar zu leichte zu widerlegenden Vorstellungen auf, die endlich auf weiter nichts als lauter Widersprüche hinaus laufen. Viel besser ist es, die wahren und ächten Anfänge der Körper aus ihrer lebendigen Quelle nunmehr noch genauer zu erwägen, und zugleich die Körper zu bestimmen, in welchen die ersten besondern Anfänge mehr vollständig, und gleichsam in ihren eigenen Behältnissen, mehr abgeßndert erscheinen; und endlich aus diesen durch Erfahrung und Vernunft gefundenen Wahrheiten die allerwichtigsten und nützlichsten Fragen S. 18. practisch aufzulösen und zu beantworten.

§. 20.

So wie in thierischen Körpern und in Microcosmo alle Säfte und Lebensgeister aus dem Blute abgeßet werden, so werden auch in der großen Welt alle Körper und Anfänge derselben aus dem ersten sulphurischen Grundwesen erzeugt. Wären in dem Blute der Natur nicht schon alle Kräfte des flüßigen und festmachenden Geistes, so könnten Wasser und Geist nicht von dem Blute abgeßndert werden. In dem ersten sulphurischen Grundwesen liegt der Saame und die vermehrende Kraft aller Dinge. In ihm ist die wahre Abbildungskraft des denen Körpern eignen, festen, und auch eigenen flüßigen anzutreffen. Es sind in dem ersten sulphurischen Grundwesen geistige Kräfte eines Glanz und Farbe ertheilenden sauren Salzes, Feuer, Luft und Licht; ja das belebende Leben wohnen in diesem Blute der Natur. Der allerflüßigste und flüchtigste Theil desselben ist

Ph. Abb. V E.

M m

ein

ein gedoppelter Geist des Wassers, theils trocknend und feurig, theils feuchtend und leicht zu coaguliren; wie bey Zergliederung besonders des Blutes der Thiere, die geistige Natur des feurigen Wassers, mehr sinnlich und körperlich vor Augen ge-
 leget wird. Man könnte den Geist dieses feurigen Wassers den allgemeinen Lebensgeist (mercurium universale) nennen. Der allerfesteste Theil dieses Naturschwefels ist eine mit salzsauren halbflüchtig gemachte und daher genau gemischte theils alkalische, theils zarte sandigte Erde; das feste sulphurische, unetwisch zähe erdigte und erste Grundwesen aller sulphurischen Körper löset sich gänzlich in einen weißen lichtreichen Rauch auflosen. Feue und Licht des Naturschwefels können ohne Luft nicht vereinigt bleiben. Die Luft aber wohnt nächstens in dem sauren Salzwesen des Naturschwefels selbst; und dieses muß von dem Ursprünglichen und von dem Salzsauren, wie schon S. 10. bestimmt worden, seine Vermehrung wenigstens erhalten haben, angesehen sich aus dem festen erdigten Grundwesen ein solches gedoppeltes Salz scheiden läßt.

§. 21.

Das sulphurische erste Grundwesen ist in allen Körpern aller und jeder Naturreiche das Band von Erde und Wasser, und das Leben aller Anfänge der Körper; daher ist die mögliche Proportion des Wassers und der Erde und des Sauren in dem ersten sulphurischen Grundwesen ungemein mannigfaltig; daher Zusammenhang, Schwere, Flüchtigkeit, Ständigkeit, Festigkeit, Feuerbeständigkeit, als sehr wahnliche Eigenschaften dem ungeschaltet von einem Wesen entstehen können, wenn nur entweder der saure Theil, oder der wässerige und feurige Theil, oder auch bisweilen der erdigte Theil, oder der erdigte und saure zugleich die

die Oberhand hat, und den ersten Grund zum Anfange besondrer Körper darreicht.

§. 22.

Besondere Körper sind zuvörderst diejenigen, welche aus einem weniger zusammengesetzten Wesen des Naturschwefels ihren Ursprung haben. Ein Principium oder Anfang eines Körpers ist allezeit ein besondrer mit Kraft und Leben begabter Theil des Naturschwefels. Ein solcher Theil kann zuvörderst der Geist der verbrennlichen Materie im Naturschwefel selbst mit seiner Erde seyn, in so weit vielweniger salzigte und wässerige Theile mit dem genau gemischten brennbaren und erdigten Wesen vereinigt sind. Aus diesem Anfange entstehen ohne Zweifel alle Körper, so verbrennliches, riechendes, gefärbtes, erwärmendes, glänzendes, bligtes, unctubses, und viel Feuer und Licht enthalten; als Oel, Balsam, Seife, Schwefel, alle Saamen der Erdgewächse und Blumen. Im Fette und in der Galle der Thiere, ist dersjenige Theil des Natursalzes, den man den sulphurischen wesentlichen nennen kann, am häufigsten. In einigen Metallen, zu Eisen, Kupfer, ist von der verbrennlichen Materie und von der Erde am meisten; des Wassers und Salzes ist allezeit in diesen Körpern wenig. Daher sie alle mehr trocknende Eigenschaften haben; von dem Mangel des Wassers und Salzes in der Erde des Eisens, und also von der Reinigkeit und Menge der reinen Erde kömmt, z. E. die Härte dieses Metalles. Daher der Herr Becher in seiner Physic. Subterr. Libr. I. Sect. III. Cap. III. die sulphurische Erde von sale acido gänzlich abgesondert wissen wollen; aber warum nicht auch von überflüssigen Wasser, wie Fett und Oel, als Körper, in welchen die sulphurische Erde am meisten, sattsam beweisen. Es kann aber nicht alles sal acidum

ein gedoppelter Geist des Wassers, theils trocknend
 theils feuchtend und leicht zu coaguliren; wie
 rung besonders des Blutes der Thiere, die ge
 feurigen Wassers, mehr sinnlich und körper
 leget wird. Man könnte den Geist dieses fer
 allgemeinen Lebensgeist (mercurium univ
 allerfesteste Theil dieses Naturschwefels
 halbflüchtig gemachte und daher genau
 sche, theils zarte sandigte Erde; dar
 zähe erdigte und erste Grundwesen
 set sich gänzlich in einen weißen
 und Licht des Naturschwefels
 bleiben. Die Luft aber w
 wesen des Naturschwefels
 springlichen und von d
 stimmt worden, seine
 angesehen sich aus d
 gedoppeltes Salz s

Das waffenheit hingegen findet man in
 aller und je
 das Leber
 portion
 sten f
 Zus
 Fr
 we nicht aus dem genau gemischten Salz
 wefels, sondern z. E. aus der glasartigen
 and aus dem fixirenden Theile des Salzes, näm
 eringlichen Säuren, ihren Ursprung genommen ha
 we welche aus dem fixirenden Theile des Lebens entsans
 dem fixirenden Theile ist außer der glasartigen
 and dem ursprünglichen Säuren allezeit ein mehr dunnst
 and ihre fixirendes, als schweres und befeuchtendes
 Wasser zu finden. In durchsichtigen Steinen, Crystallen,
 Blut, Binden, Regenwürmer, im Spiegglase, Bley, sind lan

Kräfte des sulphurischen Wesens. In denen ur-
alten (terris primitivis) und zwar in denen meisten,
Kalkerde, Thonerde, sind satthame Spuren
sulfurischen, auch erhält man aus blauen Letten,
feurigtes Wasser, so durch die bindende
verhindert worden. Alle harte, Knochen
Knochen, Zähne haben ein Oel und Salz,
aber der bindende Theil der
Die Rinden, Hölzer, harten
sulfurische, oft viel stär-
und die alkalische auch
num corgli, cortex

Handwritten notes in German, slanted and partially illegible.

Die Zergliederung lehret auch
der natürlichen Körper vielmehr
Sulphure mit dem flüchtigmachenden
und mit dieser sich das schwere Wasser
mehr, als das dunstige (aqua de die rarefacta)
ob es gleich wahr, was der Herr Becher behauptet,
die allerreinsten, er hätte auch sehen mögen, flüchtigste
Mercurialerde, in einem brennenden Geiste, von sale acido ge-
schieden, ruhe; oder in dem elementarischen Feuer selbst. In
allem Thau, Schnee, und Regenwasser ist die terra salis marini
dem nitrosischen sulphurischen zugesetzt. Im Arsenik, Salmiak,
Zinn, Quecksilber, ist die mit flüchtigmachenden Säuren gemischte
alkalische Erde, so man eigentlich Mercurialerde nennen sollte,
häufig anzutreffen; in sale nativo urinae, und jedem andern sale,
daraus ein Phosphorus bereitet wird. Die meisten lymphatischen

von dem sulphurischen Principio weg seyn. Es ist nur des sauren Salzes sehr wenig, der Erde und des Brennbaren sehr viel. Ein sehr weniges und von Erde und Brennbaren auf das genaueste gemischtes sal acidum ertheilet Farbe und Glanz, und den stärksten und fast unzerrennlichen Zusammenhang. Wie könnte das sulphurische Grundwesen unter der Gestalt des Wassers, der Luft, wie der Herr Becher selbst gestehet, und gar des Salzes, als in nitro, tartaro, erscheinen, wenn es überall in der Natur vom sale acido gänzlich getrennet wäre; vielmehr muß man mit Grunde behaupten, das allerreiffte und also am stärksten gemischte sal acidum ist allezeit in dem sulphurischen Grundwesen, und den daraus entstandenen Körpern zu finden; z. E. in Traubensaften und vielen andern Säften der Erdgewächse. In so weit diese zu den sulphurischen gehören, haben sie freylich der Erde und des Brennbaren viel, aber das saure Salz, welches aus flüchtigen und fixen auf das genaueste gemischt ist, mangelt in denselben deswegen nicht ganz.

§. 23.

Ganz eine andere Beschaffenheit hingegen findet man in denjenigen Körpern, welche nicht aus den genau gemischten Salztheilen des Naturschwefels, sondern z. E. aus der glasartigen Erde desselben, und aus dem figirenden Theile des Salzes, nämlich dem ursprünglichen Säuren, ihren Ursprung genommen haben, oder welche aus dem figirenden Theile des Lebens entstanden sind. In dem figirenden Theile ist außer der glasartigen Erde und dem ursprünglichen Säuren allezeit ein mehr dunstiges und leichte fliegendes, als schweres und befeuchtendes Wasser zu finden. In durchsichtigen Steinen, Crystallen, Spath, Blenden, Rahensilber, im Spiesglaste, Blei, sind lan-

ter

ter bindende Kräfte des sulphurischen Wesens. In denen ursprünglichen Erden (*terris primitivis*) und zwar in denen meisten, in der Sanderde, Kalkerde, Thonerde, sind sattsame Spuren des ursprünglichen Säuren, auch erhält man aus blauen Letten, ein dunstiges, trocknes, feuriges Wasser, so durch die bindende Kraft des Naturschwefels figiret worden. Alle harte, knochichte Theile der Thiere, alle Hörner, Zähne haben ein Oel und Salz, und also sulphurisches Grundwesen, aber der bindende Theil der Erde hat dennoch die Oberhand. Die Rinden, Hölzer, harten Wurzeln der Erdgewächse, haben zwar sulphurische, oft viel färbende Theile, aber das bindende Säure und die alkalische auch magere Erde ist häufig in ihnen, z. E. *lignum corgli*, *cortex Lima ruba*, *fungus melitenis* &c.

§. 24.

Die Erfahrung und chymische Zergliederung lehret auch ferner, daß in andern Reihen der natürlichen Körper vielmehr die alkalische Erde vom Sulphure mit dem flüchtigmachenden Säuren gemischt sey, und mit dieser sich das schwere Wasser (*aqua toris*) vielmehr, als das dunstige (*aqua de die rarefacta*) vereinige; ob es gleich wahr, was der Herr Becher behauptet, daß die allerreinsten, er hätte auch sehen mögen, flüchtigste Mercurialerde, in einem brennenden Geiste, von *sale acido* geschieden, ruhe; oder in dem elementarischen Feuer selbst. In allem Thau, Schnee, und Regenwasser ist die *terra salis marini* dem nitrosischen sulphurischen zugelehet. Im Arsenik, Salmiak, Zinn, Quecksilber, ist die mit flüchtigmachenden Säuren gemischte alkalische Erde, so man eigentlich Mercurialerde nennen sollte, häufig anzutreffen; in *sale nativo urinae*, und jedem andern *sale*, daraus ein Phosphorus bereitet wird. Die meisten lymphatischen

Säfte der Thiere verbergen in ihrer Mischung ein flüchtig gemachtes sal marinum, oder ammoniacalisches Salz, so viele subtile, brennbare Theile und wässrige zugleich enthält. Wie groß ist endlich die Menge der Körper im vegetabilischen Reiche, die eine dem flüchtigmachendem Sauren beygemischte terram antacidam haben. In Scordio, Dictanno, Allio, Rd. Selery, Acetoz. prat., in Carduo Bened. Rd. Polypod., und sehr vielen andern behält das mercurialisches Wesen die herrschende Mischung. Ich könnte der Erdgewächse, so durch eigene Experimente erforschet, noch ungemein viele nennen, in denen der mercurialisches Theil vom Sulphure die Obberhand hat. Jedoch es ist meinem gegenwärtigen Zwecke weit gemäßer, zur Beantwortung der schwereren Fragen fortzugehen, die bey einer wahren Einsicht in die ersten Anfänge der Körper, und in ihr inneres Wesen gar leichte mit Bestimmung der nützlichsten practischen Wahrheiten können aufgesetzt werden.

§. 25.

Wer also Körper, besonders im mineralischen Reiche, recht naturgemäß zergliedern will, der muß zufrörderst die flüchtige salzige Erde, in welcher der Naturschwefel wohnet, absondern, und hernach aus derselben den bindenden und wesentlichen, den flüchtigmachenden und wesentlichen Sulphur in zweyen Substanzen trennen, in jeder von diesen beyden ist der wesentliche Sulphur als der dritte verborgen. Diese bey der Ausübung vorfallende Nothwendigkeit von einer bleibenden Vermischung hat die Araber eigentlich veranlasset, den bindenden Sulphur und Mercurium als wahre Grundwesen der Körper anzugeben, und des wesentlichen nicht zu gedenken, weil er sowohl in bindenden Wesen, als Mercurio verborgen war. Das hierzu nöthige Verfahren habe S. 7. ausführlich und verschiedentlich bestimmet.

§. 26.

§. 26.

Wer die herrschende Grundmischung in einem Körper durch angestellte Versuche schon ausgeforschet hat, oder von andern angegeben, aus Schriften, auch mündlichen Unterrichte erlernet hat, der kann mit einem recht ausgesuchten Menstruo, ein solches *salsum volatile* absondern, so zur neuen Gebährung der Körper ungemein fruchtbar ist, und in dem die Abbildungskraft, entweder von flüchtigmachenden, oder bindenden, oder färbenden Sulphure am allerbäufigsten und am allerstärksten wohnt; Nur muß er folgende practische Regeln in Acht nehmen.

- 1) Ein bindendes und mercurialisches Menstruum löset die beste Kraft aus dem sulphurischen färbenden auf.
- 2) Ein bindendes und öliges Menstruum dringt in das vollständigste Leben des flüchtigmachenden Sulphuris ein.
- 3) Ein sulphurisches und mercurialisches Auflösungs-mittel erhebet die beste und vollkommenste Kraft aus dem bindenden Sulphure.

§. 27.

Die vollkommenen Kräfte der Körper, wenn sie recht absondert werden, so äußern sie wieder große und sehr vortheilhafte Wirkung in andere Körper. Erst überhaupt ist denen vollkommenen und lebendigen Kräften die sammelnde Kraft eigen, sie wirken durch einen sanften Zug in das, was ihre Kraft vergrößern, edler und feiner machen kann; indem sie die Zwischenräume der festen und flüssigen Theile mit ihrem Feuer ausdehnen, so ziehen sie sich selbst durch ihr kaltes Lustwesen zusammen, und drin-

bringen also mit einer elastischen Kraft in alle auch die engeften Oefnungen ein. Die sich vermehrende, vervielfältigende und durchdringende Eigenschaft, nebst der *Elasticität* selbst, ist das vollständige Kennzeichen einer lebendigen Kraft. Die lebendige und vollkommene Kraft α) des flüchtigmachenden *Sulphuris*, befördert die aufsteigende Bewegung in allen Dingen, und erhält die natürliche Feuchtigkeit, und bewahret vor der Austrocknung, es lässet nichts zähe werden, und durch Austrocknung gerinnen; es erhält alles in der natürlichen Flüssigkeit. Das flüchtigmachende Leben befördert die genaue Vermischung des bindenden und färbenden mit flüssigen und festen. β) Der wesentliche *Sulphur* giebt Glanz, Farbe, Härte, und vermehret das vollkommene und reife Leben beständig, er erhält die natürliche Wärme, und den dichten mit Sammlung nach einem Centro verbundenen Zusammenhang, und lässet nichts durch innerliche Bewegung zerstört oder aufgelöst werden, besonders widerstehet er der gährenden zerstörenden Bewegung, und erhält das Bestreben der Dinge nach allen Seiten gleich stark, und wenn die Kraft des belebenden Lebens (*vix animantis*) groß ist, so befördert sie die Bewegung der Dinge um ihre Aze, oder den Ausgang von dem Centro, und Rückgang nach denselben, welche man zusammen die *Circulation* nennet. γ) Der bindende Lebensgeist aber widerstehet am mächtigsten der faulenden Auflösung, er befördert das Niedersteigen der Mischungen, daher wird alles flüchtige dadurch fixirt, alles flüssige wird feste, und ohne dieses Leben wird alles verzehret; es schwinden alle Kräfte, mit diesem Leben aber wird alles genährt und erhalten. Das niedersteigende Bestreben der Körper mit der Dichtigkeit der zusammenhängenden Theile, und ihrer Sammlung nach einem Centro, oder die natürliche Schwere der Körper, kömmt von wesentlichen und bindenden *Sulphure* zugleich.

III. Das Wasser und Salz des flüchtigmachenden Sulphuris ist allezeit nicht zerstörend, aber nicht seine färbende Erde. S. 27.

IV. Des blühenden Sulphuris Erde ist allezeit unvollkommen, aber der färbende Mercurius ist belebend.

V. In dem wesentlichen Sulphure ist alles wirksam, daher ihn der Herr Becher mit Rechte animam reliquorum principiorum genennet hat. In dem ursprünglichen Schwefel ist das Salz ungemein wirksam. Die Erde und das Brennbare dieses Salzes machen das Wesen des färbenden Sulphuris aus, S. 22, 23. und also ist in dem wesentlichen Sulphure lauter Kraft und Leben.

VI. In dem ursprünglichen Sulphure finden wir alles vereinigt, was in den übrigen Grundmischungen abgesondert ist. Das mehr-Leidende ist die Erde mit dem Wasser, als das gelindeste Wesen dieses Schwefels, und erscheint unter der Gestalt einer fetten zähen Erde, oder schleimichten Wassers, daher allezeit Brennbares bey diesem Theile des ursprünglichen Sulphuris ist. Das Salz in diesem Sulphure ist vollkommen, durchdringend, aber mäßig befeuchtend; hingegen das elementarische Feuer aus dem Salze dieses Sulphuris ist nicht allein lebendig, sondern auch sehr wärmend und trocknend.

R u

V. Licht

282 Von den Einfaßungsgründen der: **Wasser**

V. Licht und Feuer, auch **Wanbares**, sind vollkommene, lebendige, sulphurische Kräfte der bindenden und schichtmachenden Salze; die Luft aber ist ein Mercurius des sulphurischen Salzes.

VI. Das Wasser ist eine unvollkommene flüchtige Kraft des mercurialischen und sulphurischen Salzes, zugleich.

VII. Die Erde eine unvollkommene fixe Kraft des bindenden Salzes.

Und also sind alle sogenannte Elemente, vollkommene oder unvollkommene, sulphurische oder mercurialische, flüchtige oder fixe Kräfte der Salze. S. 9.



Det.

Pet. von Osterwald

Entwurf

einer neuen

Kalenderform.



№ 2

1913

1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12

1913

1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12

1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12



E i n g a n g.

S. 1.

Ich wage es, eine neue Kalenderform vorzuschlagen; und ich wage eben darum nichts geringes, weil dieser Gegenstand die ganze Christenheit angeht. Ich sage deswegen nicht viel neues; denn vor mir haben schon andere auf eben den Vorschlag gedacht, den ich machen werde. So viel ich aber weis; so ist keiner davon dem Grunde der Sache nahe genug gewestten: darum sind auch ihre Vorschläge nicht in die Betrachtung gezogen worden, welche sie allerdings verdienet hätten. Unsere akademischen Gesetze wollen, daß sich die Mitglieder entweder um Erfindung neuer, oder um neue Anwendungen bekannter Wahrheiten bekümmern sollen. Sage ich hier nun nichts neues, so sind doch ganz gewiß meine Sätze neue Anwendungen bekannter Wahrheiten, die ich wenigstens mit solchen Gründen zu bestärken verhoffe, welche in Ansehung ihrer Gewißheit nicht den geringsten Zweifel zurück lassen werden.

N n 3

S. 2. Die

S. 2.

Die Streitigkeiten, welche sich bey Einführung des gregorianischen Kalenders ereignet haben, sind aller Welt bekannt, und man weiß, wie die protestantischen Stände des Reichs, nachdem sie den julianischen Kalender von An. 1582 an bis 1700 beybehalten, endlich in diesem letzten Jahre die gregorianische Jahresform zwar angenommen, in Bestimmung der Frühlingsnachtgleiche, und des nächst darauf folgenden österlichen Vollmonds aber alle cyclische Rechnungen verworfen, und dafür die astronomische nach den rudolphinischen Tafeln, auf den Meridian zu Wien gerichtet, eingeführet haben.

S. 3.

Die Gründe, worauf diese Kalenderrechnung gegründet ist, sind zwar richtig. Die Herren Protestanten wollten dem Schluß des ersten allgemeinen nicänischen Concilii genau nachsehen, welches die Osterteyer auf den Sonntag nach dem ersten Frühlingsvollmond gesetzt hat.

Alein die astronomische Rechnung, welche sie erwähnt haben, ist nicht jedermans Thun, der Kalender macht. Dagegen ist es auch gekommen, daß die Kirche von allen Zeiten her so viel auf die cyclischen Rechnungen gehalten hat, weil auch die Einfältigsten sich leicht darein zu finden wissen, a)

S. 4. Zudem

a) Das allgemeine Concilium zu Nicæa hat es nicht weniger als an den astronomischen Calcul, den österlichen Vollmond zu bestimmen, gedacht. Die Väter nahmen vielmehr den metonischen Mondzykel von 19 Jahren an, welcher auch hernach in der Kirche allezeit zur Berechnung des österlichen Vollmonds gedienet hat; so fehlerhaft er immer ist, wie wir unten mit mehreren sehen werden.

§. 4.

Sodann sind die astronomischen Tafeln verschiedes, weil eine jede das tropische Jahr bald größer bald kleiner annimmt, als die andere; und daher kommt es auch, daß der Ort der Sonne, oder eines Planeten, den man z. E. nach den delahirischen Tabellen berechnet, um 6. 7. und mehr Minuten in der Zeit von demjenigen differiret, die man nach andern astronomischen Tabellen z. E. nach den casinischen, lalandischen ic. berechnet.

§. 5.

Hernach will der Schluß der protestantischen Reichsstände vom 23sten September 1699, daß der wahre Vollmond nach den rudolphinischen Tafeln zum Grund der Osterfeyer genommen werden solle; wo hingegen der gregorianische Kalender sich auf die mittlern Vollmonde gründet, die von den wahren um 5. 6. bis 12. Stunden, der Zeit nach, unterschieden seyn können.

§. 6.

Hierinnen scheint der gregorianische Kalender den Vorzug zu haben; indẽm gewiß ist, daß die Kirche von alten Zeiten her auf die mittlern Vollmonde, und nicht auf die wahren gesehen hat: da besonders in den ersten Zeiten die heuttigen Centergleichungen nicht bekannt waren; die Juden auch in Berechnung ihrer Osterfeyer sich nach den mittlern, und nicht nach den wahren Vollmonden zu richten pflegen, wie die Einrichtung ihres Kalenders offenbar zu erkennen giebt. a)

A 3

§. 7. Und

a) Das nicdnische Concilium kann auch nicht auf die wahren Vollmonde gesehen haben, weil dasselbe nach der obigen Anmerkung a zum 3. §. die neunzehnjährige cyclische Rechnung erwöhlet hat, nach welcher gewißlich keine andere als die mittlern Vollmonde verstanden werden konnten.

S. 7--

Und wozu sollte es dienen, oder was sollte man dadurch gebessert, wenn nur der wahre Vollmond für östlich gehalten würde, da sich derselbe zwar freylich in dem nämlichen Zeitpunkt, aber nicht allenthalben in gleicher Stunde ereignen kann? Wer kann verhindern, daß in dem Augenblick, wenn man zu Paris 4 Uhr zählt, zu Rom nicht 4 Uhr 41' und zu Peking in China 11 Uhr 37' gezählt werden müssen? Wenn demnach der wahre Vollmond zu Paris sich um 8 Uhr Samstag Abends nach dem Aequinoctio ereignete, so wäre der folgende Sonntag nach dem Schluß des Concilii Niceni der Ostertag. Weil aber zu Peking eben der Vollmond erst den Sonntag früh um 3. Uhr 37' eufällt; so müßten die daselbstigen Christen, wenn sie sich genau an das nicänische Decret halten wollten, ihre Ostern 8. Tage später feiern, als die zu Paris: und das ist ganz gewiß die Absicht der allgemeinen Kirche niemals gewesen, die das Ostertag auf dem ganzen Erdboden an dem nämlichen Tage von allen Christen gefeyert wissen wollte.

 Erster Abschnitt

 Von den Fehlern des gregorianischen
Kalenders.

S. 8.

Ich will darum die Fehler nicht rechtfertigen, die man bey der gregorianischen Kalendereinrichtung findet. Ueber diese Sache ist so viel geschrieben worden, daß es Ekel erwecken würde, wenn ich mich darüber umständlich herauslassen wollte. So viel ist aber gewiß,

gewiß, daß selbst die Urheber dieser Einrichtung die Fehler davon nicht haben läugnen können. Man hat darinnen des Frühlings Aequinoctium auf den 21ten März fest zu setzen gedacht, a) welches doch nach der gregorianischen Intercalation zuweilen auf den 19ten zurück tritt, und zuweilen bis auf den 22ten März weiter hinaus geht. Gesezt nun, der Vollmond fiel den Tag nach dem 19ten, nämlich den 20ten März ein, so wäre er in der That östlich, und gleichwohl könnte man ihn nach dem gregorianischen Kalender nicht dafür halten, weil er sich vor dem 21ten März ereignet, und das Osterfest müßte in solchem Falle erst vier Wochen hernach bey der folgenden Lunation gefeyert werden. Ein Exempel davon haben wir bey dem Jahre 1666. Da ereignete sich das Aequinoctium zu Rom den 2ten März um 9. Uhr, 20'. in der Frühe, und der mittlere Vollmond eben den Tag um 2. Uhr 17' Nachmittag. Er war also ganz gewiß östlich b), und weil der Sonntagsbuchstabe in diesem Jahre E. war, der 20ten März aber den Buchstaben B. hat; so war dieser ein Samstag, folglich wäre der 21te März der wahre Osters-tag gewesen. Nach dem gregorianischen Kalender aber wurde Ostern erst den 25ten April gefeyert, weil die Epacte 24. den Neumond im März auf den 6ten, und folglich den Vollmond auf den 20ten wies, der, weil er vor dem 21ten fiel, nach dem gregorianischen System für keinen Oster-vollmond

-
- a) Die Urheber des gregorianischen Kalenders thaten dieses darum, weil sie meyneten, das Aequinoctium wäre zu Zeiten des nicänischen Concilii am 21. März gestanden. Der astronomische Calcul zeigt aber, daß es sich im Jahre 325, wo dieses Concilium gehalten wurde, schon den Tag vorher, nämlich den 20ten März, etliche Stunden Nachmittag begeben hat.
- b) Um so mehr, da sich der wahre Vollmond 3. Stunde darnach ereignete.

mond gehalten wurde. Eben so ist es bey dem Jahre 2097. Denn da begiebt sich das Aequinoctium den 20ten März um 8. Uhr, 39'. Vormittag, und der mittlere Vollmond eben den Tag um 10. Uhr Nachmittag: und weil in diesem Jahre der Sonntagsbuchstabe B. ist, so dem 20ten März zukömmt, so müßte Ostern 8. Tage darnach, nämlich den 27ten März, gefeyert werden. Nach den gregorianischen Kalender aber fällt der östliche Vollmond in diesem Jahre auf den 19ten April, und Ostern auf den 24sten.

S. 9.

Noch ein anderer Fehler steckt in den gregorianischen Epakten, die den mittleren Vollmond zuweilen um einen Tag später weisen, als er sich wirklich zuträgt: fällt nun z. E. solcher Vollmond auf einen Samstag, und die Epakte zeigt auf den Sonntag, so wird Ostern um 8 Tage später gefeyert, als es seyn sollte. Ein Beyspiel hievon haben wir bey dem Jahre 1724. Denn da fiel das Aequinoctium zu Rom auf den 22sten März um 10. Uhr, 38'. Vormittag, und der nächst folgende mittlere Vollmond auf den 8ten April um 1. Uhr 26'. Nachmittag. Der Sonntagsbuchstabe in diesem Jahre war nach den Schalttag A: und weil der 8te April G. hat; so war er dießmal ein Samstag: folglich hätte Ostern, dem nicänischen Kirchenschlusse zu Folge, den folgenden 9ten April gefeyert werden sollen. Nun gehe man in den gregorianischen Kalender, so finden wir zu der goldnen Zahl 15. im Epaktenzirkel, die Epakte 4.; diese (nach der gregorianischen Epakteneinrichtung) von 30 abgezogen geben den Tag des Neumonds im März nämlich den 26; wenn man hierzu 14 thut, so kömmt man mit dem Vollmonde auf den 9ten April: weil aber derselbe ein Sonntag war, so mußten die Katholischen ihre Ostern 8. Tage darnach halten.

An. 1744.

An. 1744. fiel der österliche mittlere Vollmond den 28ten März um 2. Uhr, 44'. Nachmittag. Dieß war ein Samstag, weil der 28te März E hat, der Sonntagsbuchstab aber dießmal D. war; Ostern hätte demnach den 29ten März seyn sollen. Wir Katholischen feyerten sie aber erst 8. Tage darnach, weil unsere gregorianische Epakte 15. den Vollmond auf den 29ten selbst zeigte, der nicht gelten konnte, weil er ein Sonntag war.

Jedoch genug von den sichtbarsten Fehlern des gregorianischen Kalenders: wir wollen nun von unserer neuen Kalenderforme reden.

Zweiter Abschnitt.

Von der Einschaltungsart des neuen corrigirten Kalenders.

§. 10.

Schon zu den Zeiten, da die Protestanten ihren Kalender einrichten wollten, schlugen einige aus ihnen die gelaleische Art einzuschalten vor, da man nämlich sechsmal nach einander im 4ten Jahr, und das siebente mal im 5ten Jahre einen Tag einschalten sollte; a) dieß hätte einen Zirkel von 29 Jahren abgegeben. Andere wollten, man sollte siebenmal nach einander im 4ten, und das achte mal im 5ten Jahre einschalten, wodurch ein Zirkel von 33. Jahren entsteht. Wiederum andere meynten, man

D o 2

sollte :

a) Diese Einschaltungsart hat ihren Namen vom persischen Sultan Gelal. Die Persaner haben im Jahre 1079 angefangen, sich derselben zu bedienen.

sollte beyde Cylcos mit einander auf gewisse Art combiniren. Die protestantischen Reichsstände verworfen aber alle diese Vorschläge, weil sie meynten, daß sie so lange impracticabel wären, als man die wahre und eigentliche Größe des tropischen Jahres nicht genau wußte. Sie erwählten die astronomische Rechnung, ohne zu bedenken, daß diese eben auch hypothetisch ist, und sich auf eine voraus gesetzte Größe des tropischen Jahres gründet.

§. 11.

Wenn man aber den Sachen recht auf den Grund gesehen hätte, so würde man gefunden haben, daß diejenigen, welche den 33jährigen Zirkel vorschlugen, dem Ziel sehr nahe tratten. Ich werde im folgenden überzeugend darthun, daß es in der Welt keine bequemere Art einzuschalten als diese giebt, welche nicht nur mit dem Himmel am besten übereinstimmt, das Aequinoctium an dem nämlichen bürgerlichen Tage erhält, und zugleich die Kalenderrechnung überaus bequem und leicht, und weit leichter als die gregorianische macht; man mag nun aus den verschiedenen Systemen des tropischen Jahres erwählen, welches man immer wil.

§. 12.

Denn nach diesen verschiedenen Systemen enthielte das größte tropische Jahr 365 Tage, 5 St. 49 Min. und 20 Secunden, das kleinere aber 365 Tage, 5 St. 48 Min. 45 Secund. ^{a)} nehmen wir zu erst das größte von 365 Tagen, 5 St. 49 Min. 20 Sec. so machen diese in 33 Jahren so viel complete gemeine Jahre zu 365 Tagen, und darüber 8 Tage, und 8'. Und 33 corrigirte Jahre machen aus 33 gemeine Jahre, 8 Tage, folglich dif-

feriret

^{a)} Sieh des Herrn Lalands Astronom. Lib. IV. §. 588.

feriret ein solcher 33jähriger Zirkel von eben so viel tropischen Jahren bloß um 8. Minuten. Nehmen wir jetzt das kleinste tropische Jahr von 365 Tagen, 5 St. 48'. 45". so machen 33 derselben eben so viel gemeine Jahre, und 8 Tage weniger 11'. 15". um welche dieselbe von 33, corrigirten bürgerlichen Jahren differiren. Man mag also aus den bisherigen Observationen eine Größe des tropischen Jahres annehmen, welche man immer wolle; so betraget der Unterschied in 3 Jahren nicht über 1. Minute, folglich in 4000 Jahren nicht über einen ganzen Tag.

§. 13.

Berechnet man hingegen den Zirkel von 29 Jahren, worinnen 7 Tage eingeschaltet würden; so ergiebt sich ein Unterschied von 50'. 40". um welche dieselben kleiner sind, als 29 tropische Jahre, wenn man das größte derselben zu 365 Tagen, 5 Stunden, 19'. 20". annimmt. Nimmt man aber das kleinste zu 365 Tagen, 5 Stunden, 18'. 45". so beträgt der Unterschied doch noch 33'. 45". Bey einem noch kleineren Zirkel z. E. von 25 Jahren würde der Unterschied noch größer werden.

§. 14.

Vergleichen wir nun auch einen größeren Zirkel z. E. von 37 Jahren, worinnen 9 Tage eingeschaltet würden, mit 37 der größten tropischen Jahren, so sind jene um 34'. 40". und gegen 37 der kleinsten tropischen Jahren gehalten um 56'. 15". zu groß: und um desto größer würde der Unterschied ausfallen, je größer man den Zirkel annehmen wollte. Es ist demnach eine ausgemachte Wahrheit, das kein anderer einfacher Zirkel von bürgerlichen Jahren der astronomischen näher treten könne, als der 33jährige, wenn auch die eigentliche und wahre Größe des tropi-

sehen Jahres bis auf eine halbe Secunde nahe bekannt wäre, welches man erst nach 5 bis 600 Jahren erleben wird.

S. 13.

Wir wollen einweilen die Größe des tropischen Jahres zu 365 Tagen, 5 Stunden, 49'. annehmen, wie die Urheber des gregorianischen Kalenders gethan haben, so machen 33 solche Jahre, 33 gemeine Jahre zu 365 Tagen gerechnet, 7 Tage, 23 Stunden, und 57 Minuten; weil nun unser corrigirter Jahreszirkel 33 gemeine Jahre und 8 Tage enthält, so ist er um 3 Minuten größer als 33 tropische Jahre, folglich geht das Aequinoctium nach Verfluß eines Zirkels um 3 Minuten zurück, welches erst in 15800 Jahren einen ganzen Tag ausmachen würde, wenn das tropische Jahr haargenau so viel austrüge, als wir angenommen haben,

Dritter Abschnitt.

Wie im corrigirten Kalender die Sonntagsbuchstaben für jedes gegebene Jahr zu finden.

S. 14.

In unserm Zirkel sind also das 4te, 8te, 12te, 16te, 20te, 24te, 28te und 32te Schaltjahre: wenn man also wissen will, ob ein vorgegebenes Jahr, vom Anfange des 1ten Zirkels an gerechnet, ein Schaltjahr oder ein gemeines sey, so dividiret man es mit 33, wenn sich das, was nach der Division übrig bleibt, geradeaus mit 4 dividiren läßt, so ist das vorgegebene Jahr ein Schaltjahr, 32 allein ausgenommen, welches in unserm Zirkel ein gemeines Jahr ist.

S. 15. Weil

§. 15.

Weil 33 Jahre unsers Zirkels 33 gemeine Jahre zu 365 Tagen, das ist über die complete Wochen, noch 33 Tage, und 8 Schalttage, zusammen 41 Tage, oder 5 complete Wochen und 6 Tage ausmachen, so geht der Jahresanfang nach 33 Jahren um um 1 Tag zurück, folglich der Sonntagsbuchstab um einen weiter vor sich, so daß, wenn das erste Jahr im Zirkel den Sonntagsbuchstab A. gehabt hätte, so würde das 1ste im 2ten Zirkel den Sonntagsbuchstaben B. haben. Dieß giebt nun eine überaus leichte Berechnung der Sonntagsbuchstaben, welche die julianische sowohl als die gregorianische gar weit übertrifft, wie wir bald sehen werden.

§. 16.

Wir wollen die Epoche unserer Jahreszirkel auf das 1600te der gemeinen Zeitrechnung setzen, so daß das Jahr 1600 für das 0 Jahr derselben gehalten werde. In diesem Jahre war der Sonntagsbuchstab nach dem Schalttage A. Wenn man demnach den Sonntagsbuchstaben für ein gegebenes Jahr finden will, so zieht man erstlich 1600 davon ab. 2) Was übrig verbleibt, dividiret man mit 33, so zeigt der Quotient an, wie viel Zirkel von An. 1600 verfloßen sind, folglich um wieviel der Sonntagsbuchstab weiter vor sich gegangen ist. (S. 15.) 3) Was nach der Division mit 33 übrig verbleibt, zeigt das laufende Jahr im Zirkel und zugleich an, wieviel Jahre über die complete Zirkeln von An. 1600 an bis auf das gegebene Jahr verfloßen sind: weil man der Sonntagsbuchstab nach einem gemeinen Jahr um 1, und nach einem Schaltjahre um 2 zurück geht; so sehe man, wieviel Schalt-

B 3

jahre

jahre im Ueberreste stecken, 2) so viel addire man dazu; so zeigt die Summe an, um wieviel der Sonntagsbuchstab zurück gegangen ist. 4) Diese Zahl ziehe man von dem Quotienten, oder diesen von jener ab, so zeigt der Rest, um wie viel der Sonntagsbuchstab entweder vor sich, oder zurück gegangen. Ist der Quotient größer, so ist er um so viel vor sich gegangen, als beyde Zahlen von einander differiren; ist aber der Quotient kleiner, so ist er um so viel zurück gegangen: man wirft demnach 7 so oft davon weg, als sich thun läßt, so giebt die verbleibende Zahl den Rück, oder Vorgang der Sonntagsbuchstaben.

S. 17.

Man ordne man die Buchstaben folgender Gestalt:

o	6	5	4	3	2	1	o
A	B	C	D	E	F	G	H
o	1	2	3	4	5	6	o

wo die untern Zahlen den Vorgang, und die obern den Zurückgang der Sonntagsbuchstaben anzeigen; so wird man gleich finden, welcher Sonntagsbuchstab dem gegebenen Jahre zukomme. Wenn dasselbe ein Schaltjahr ist, so gilt der gefundene Buchstab nach den Schalttage, das ist vom 25ten Febr. an bis zu Ende des Jahres, und der nächstfolgende Buchstab gilt vor dem Schalttage, nämlich von dem ersten Jänner an bis auf den 24 Febr.

a) Wenn der Ueberrest aus lauter gemeinen Jahren bestünde, so würde der Sonntagsbuchstab um so viel zurück gegangen seyn, als Einheiten darinnen seiden. Bey jedem Schaltjahre aber geht er noch weiter um einen Tag zurück;

Probe. Denn: diesen ist der Schalttag, welcher mit dem folgenden 25ten Febr. einerley Buchstaben führet.

§. 8.

Man fragt z. E. was das 1769ste Jahr im corrigirten Kalender für einen Sonntagsbuchstaben habe:

so zieht man von	1 7 6 9	
	1 6 0 0	ab. (S. 16. n. 1.)
<hr/>		
Verbleiben	1 6 9	5 Quotient.
Dividiret mit 33.	1 6 5	S. 16. n. 1.
<hr/>		
Ist der Ueberrest	4	ein Schaltjahr.
darinn sind Schaltj.	1	(S. 16. n. 3.)
<hr/>		
Zhut	5	diese
Vom Quot.	5	abgezogen
<hr/>		
Verbleibt	0	

Also ist der Sonntagsbuchstabe **A**, welcher nach dem Schalttage und B. vor demselben gilt.

Oder das Jahr	1 7 6 4	
	1 6 0 0	
<hr/>		
	1 6 4	4 Quotient.
3 3	1 3 2	
<hr/>		
Verbleiben	3 2	ein gemein Jahr.

rhet; folglich ist klar, daß man zu dem Ueberrest so viel Einheiten hinzuthun müsse, als Schaltjahre darinnen seiden, um zu wissen, wieviel der Sonntagsbuchstabe von dem letzten Jahre an des nächst vorher completirten Zeitraums herab gegangen ist.

Q p

Entwurf einer

Verbleiben
darinn sind Schaltj.

3 2
7

ein gemein Jahr

Thut

3 9

Tage.

Den Quotient.

4

abgezogen

Verbleiben

3 5

Tage jurth.

Begeworfen

7 fünfmal, oder

3 5

Verbleibt

0

Also ist der Sonntagsbuchstab A. das ganze Jahr hindurch.
wiederum das Jahr

1 7 6 2

1 6 0 0

3 3 1 6 2

4 Quotient.

1 3 2

Verbleibt

9 0

ein gemein Jahr.

darinn sind Schaltj.

7

Thut

3 7

Den Quotient.

4

abgezogen.

Verbleiben

3 2

Begeworfen

4 0 1

7 viermal thut

2 8 2 8

Verbleibt

5

jurth. C.

Oder das Jahr

1 7 7 0

1 6 0 0

3 3 1 7 0

5 Quotient.

1 6 5

Verbleibt

5

ein gemein Jahr

Ein

Sind verblieben
Darunter Schaltj.

	5
	1
	6
	5
	1

Tag,
Quotient.

Zurück G.

§. 19.

Und diese Berechnung geht 1) auf ewige Zeiten fort, wo hingegen im gregorianischen Kalender alle hundert, bisweilen zwey hundert Jahre, eine neue Ordnung des Sonnenzirkels gemacht werden muß. Unsere Rechnung der Sonntagsbuchstaben setzt 2) nichts vor aus, sondern gründet sich nur auf den 33jährigen Zirkel, die gregorianische hingegen nimmt das erste Jahr der gemeinen Zeitrechnung für das 10te des Sonnenzirkels an: man muß also zum gegebenen Jahre 9 addiren, und die Summe mit 28 dividiren, alsdann zeigt der Ueberrest an, was das vorgegebene für ein Jahr im Sonnenzirkel sey, und dieß muß erst in demjenigen Sonnenzirkel, der für das gegebene Jahrhundert gilt, aufgesuchet werden, um den ihm zukommenden Sonntagsbuchstaben zu finden. Selbst im julianischen Kalender wird ein solcher Sonnenzirkel erfordert, wiewohl er da beständig ist. In unserm System aber braucht es gar keinen 28jährigen Zirkel, um die Sonntagsbuchstaben zu finden, sondern die bloße Stellung der 7 Buchstaben.



Vierter Abschnitt.

Wie im corrigirten Kalender die Zeit des Frühlings - Aequinoctii für jedes gegebene Jahr zu finden.

§. 20.

Außer dem, daß man den Sonntagsbuchstaben für ein jedes gegebenes Jahr, nach unserer Wochenreih, finden muß, wird noch im christlichen Kalender erfordert, daß man die Zeit der Frühlingsnachtgleiche, und des nächst darauf folgenden Vollmondes genau bestimme, weil, wie gedacht (S. 2.), der Schluß des allgemeinen Concilii zu Nicäa dahin geht, daß Ostern allezeit an dem Sonntage nach dem Vollmond, welcher zu nächst auf das Frühlings - Aequinoctium folget, gefeyert werden soll.

§. 21.

Der gregorianische Kalender setzet dieses Aequinoctium beständig auf den 21ten März: wir haben aber schon oben gezeigt (S. 8.) daß es zuweilen auf den 19ten und hingegen auch zuweilen auf den 22ten März fällt. Die gregorianische Epakte zeigt auch den Vollmond nur auf ganze Tage, und zwar öfters einen Tag später an, als er sich wirklich ereignet. Nach unserer Kalenderform aber lassen sich beyde, das Frühlingsäquinoctium sowohl, als der mittlere Ostervollmond auf Stunden und Minuten bestimmen, folglich kann nach solcher das wahre Osterfest niemals verfehlet werden, und man hat gleichwohl dabey keine astronomische sondern eine bloße cyclische Rechnung nöthig. Wir wollen erstlich

sich sehen, wie die wahre Zeit des Frühlings-Äquinoclii zu finden sey.

§. 21.

Im Jahre 1600 ereignete sich dasselbe zu Paris nach den delabirischen Tabellen den 20ten März um 8 Uhr, 44' 40" Vormittag; und weil der Unterschied der Meridianen zwischen Rom und Paris 41' 20" beträgt; a) so hat das Frühlings-Äquinoclium im Jahre 1600 zu Rom den 20ten März um 9 Uhr 26' in der Frühe, oder, nach der astronomischen Zeit, den 19ten März um 21 Uhr 26' sich zugetragen.

§. 22.

Weil nun das tropische Jahr 365 Tage, 5 Stunden, 49' enthält; (S. 13.) so ereignet sich das Frühlings-Äquinoclium um 5 Stunden, 49 Min. später im folgenden, als im vorhergehenden Jahre. Wenn es z. E. in einem Jahre den Nachmittag um 2 Uhr einfällt; so trägt es sich im folgenden Jahre um 7 Uhr, 49' Nachmittag zu, wohl verstanden, wenn alle beyde gemeine Jahre sind. Dieß thut in 5 gemeinen Jahren einen Tag, 5 Stunden, 5'; in 9 Jahren 2 Tage, 4 Stunde, 21'; in 13 Jahren 3 Tage, 3 Stunde, 27' etc. wenn man voraus sehet, daß alle diese Jahre zu 365 Tagen wären. Gleichwie aber in 5 Jahren ein Tag, in 9 Jahren zween Tage, in 13 Jahren drey Tage etc. eingeschaltet werden; so ist klar, daß, wenn man die Schalttage wegwirft, allezeit das Äquinoclium auf den nämlichen Tag fallen müsse, an welchem es im Anfange unserer Artz gestanden,

D p 2

und

a) Sieh des Herrn Cassini astronomische Tabell. p. 6.

und daß nur die Stunden und Minuten übrig bleiben, die durch die Multiplication heraus kommen.

S. 23.

Wenn man demnach für ein jedes gegebenes Jahr die Zeit des Frühlings-Äquinoclii bestimmen will; so zieht man 1600 wie oben (S. 16.) davon ab; den Ueberrest dividirt man mit 33. Was nach der Division übrig verbleibt, multiplicirt man mit 5 Stunden, 49 Min. oder 349 Min. Das Produkt giebt so viel Minuten, die man zu Stunden, und diese zu Tagen macht: das ist, man dividirt das Produkt mit 60, und den heraus kommenden Quotienten mit 24. Was an Stunden und Minuten über die weggeworfenen ganzen Tage übrig bleibt, das addirt man zu 19 Tagen, 21 Stunden, 26 Minuten, so zeigt die Summa den Tag, die Stunde und Minute im März an, an welchem sich das Äquinoclium im vorgegebenen Jahre ereignet.

S. 24.

Man fraget z. E. an welchem Tage, Stunde und Min. das Frühlingsäquinoclium im Jahre 1762 sich zu Rom begiebt:

so zieht man von	1 7 6 2	
das Jahr der Erz-	1 6 0 0	ab.

Verbleiben	1 6 2	
------------	-------	--

Dividirt mit 33 —	1 3 9 6	4 Quotient.
-------------------	---------	-------------

Verbleiben	9 6
------------	-----

Minuten	0 8 4 9	
Multipliziert	3 0	
<hr/>		
Geben ein Produkt	1 0 4 7 0	Minuten.
Man dividire	1 0 4 7 0 1	174 Stunden.
mit 60.	— 4 7 0 1	
	1 7 4 1	7 Tage
mit 24	3 6 8 1	
	6	Stunden.

Hier haben wir also über 7 Tage noch 6 Stunden und 30 Minuten. Man addire also

zu 19 Tagen	21 St. 26 Min.
	6 St. 30 Min.
	<hr/>

so kommen heraus 20 T. 3. St. 56 Min. folglich ergiebt sich das Aequinoctium den 20ten März um 2 Uhr, 56 1/2 Nachm.

S. 27.

Wenn das vorgegebene Jahr ein Schaltjahr ist; so stimmt man von der gefundenen Zeit 1 hinweg.

Wir wollen z. E. das 1760 Jahr nehmen: so haben wir folgenden Calcul.

	0 2 1 2	
	1 7 6 0	
	1 6 0 0	
	<hr/>	
	1 8 0 1	4 Quart.
	1 3 2 3	
	<hr/>	
Verbleiben	2 8	
	<hr/>	

1760

E 3

1794

Ertrag einer

Min.	e	3	4	9	
Multipliziert mit	0	0	2	8	
		2	7	9	2
		6	9	8	0
Summa	6	0	9	7	7
Produkt mit			3	1	(5
mit	4	4		1	6
			0	1	4
					4)
					8

Min.
162 Stunden.
6 Tage.
Stunden.

19	21	26
—	18	52
20	16	18
1		
19	16	18

Also ergibt sich in diesem Jahre das Aequinoctium zu Rom den 19ten März um 16 Uhr 18', astronomischer Zeit, das ist, den 20ten März um 4 Uhr 18' Frühe.

§. 26.

Will man aller Rechnung überhoben seyn: so darf man sich nur folgender Tabelle bedienen, welche durch die bloße Addition entspringt; da man immer zu der vorhergehenden Zeit 5 Stunden addiret, und bey jedem Schaltjahre einen Tag hinweg wirft.

Laufen

Laufendes Jahr im Birkel.	Tag des Aequi- noctii im Mär- zen.	Uhr	W.
Schaltj. 0	20	Vormit.	9 26
1	—	Nachmit.	3 15
2	—	Nachmit.	9 4
3	21	Vormit.	2 53
Schaltj. 4	20	Vormit.	8 42
5	—	Nachmit.	2 31
6	—	Nachmit.	8 20
7	21	Vormit.	2 9
Schaltj. 8	20	Vormit.	7 58
9	—	Nachmit.	1 47
10	—	Nachmit.	7 36
11	21	Vormit.	1 25
Schaltj. 12	20	Vormit.	7 14
13	—	Nachmit.	1 3
14	—	Nachmit.	6 52
15	21	Vormit.	12 41
Schaltj. 16	20	Vormit.	6 30
17	—	Nachmit.	12 19
18	—	Nachmit.	6 8
19	—	Nachmit.	11 57
Schaltj. 20	—	Vormit.	5 46
21	—	Vormit.	11 35
22	—	Nachmit.	5 24
23	—	Nachmit.	11 13

Q 9

Laufen

Laufendes Jahr im Zirkel	Tag des Equi- noctii im Mär-		Uhr M.	
		zen.		
Schaltj.	24	20	Vormit.	5 2
	25	—	Vormit.	10 51
	26	—	Nachmit.	4 40
	27	—	Nachmit.	10 29
Schaltj.	28	—	Vormit.	4 18
	29	—	Vormit.	10 7
	30	—	Nachmit.	2 56
	31	—	Nachmit.	9 45
	32	21	Vormit.	3 34
Schaltj.	33	20	Vormit.	9 23

S. 27.

Z, E, Man woll; geschwind in der Tabelle den Tag, die
 Stund und Minute des Frühlingsäquinoctii für das Jahr 1760
 finden, so sucht man den Ueberrest nach der Division (S. 23.) un-
 ter den laufenden Jahren des Zirkels; dieser Ueberrest, welcher das
 laufende Jahr andeutet, ist 28, daneben steht der 20te März Vor-
 mittags, 4 U. und 18 Min. Dieß ist also die Zeit des Früh-
 lingsäquinoctii im Jahre 1790 zu Rom, eben wie wir sie hieoben
 heraus gebracht haben.

S. 28.

Sie ist es aber doch nicht ganz genau; denn weil wir oben
 (S. 13.) gesehen haben, daß der 33jährige Zirkel um 3 Minuten
 größer ist, als 33 tropische Jahre, folglich das Aequinoctium nach
 Ver-

Verfluß eines jeden Zirkels um 3 Minuten zurück geht; so muß man, um die Zeit des Aequinoctii ganz genau zu haben, den Quotienten mit 3 multipliciren, und das Product von der vermbg der Rechnung, oder in der Tabelle gefundenen Zeit abziehen, da dann der Rest die wahre Zeit des Aequinoctii auf das genaueste zeigt.

§. 29.

Z. E. Wir haben die Zeit des Aequinoctii No. 1760 heraus gebracht auf den 20ten März Vormit. um 4 U. 18 Min. (§. 27.) Nun ist der Quotient 4: diese mit 3 multipliciret, geben 12. Diese von 4 U. 18 Min. abgezogen, verbleiben 4 U. 6 Min. Vormit. zur wahren und genauen Zeit des Aequinoctii zu Rom den 20ten März im Jahre 1760. Zieht man hiervon die differentiam Meridianorum zwischen Rom und Paris ab mit 41 Min. 20 Sec.; so ergiebt sich die Zeit des Aequinoctii zu Paris um 3 U. 24'. 40" und dieß trifft mit der in den Ephemeriden des Herrn De la Caille, p. 137 angegebenen Zeit, bis auf 1' 40" nahe, genau zusammen. Unsere cyllische Rechnung zeigt also die Zeit des Aequinoctii oben so genau und scharf an, als die astronomische immer thun kann.

§. 30

Wenn man unsere Tabelle genau betrachtet; so wird man finden, daß das Aequinoctium darinnen allezeit zwischen dem 20ten März 4 U. 18' und dem 21ten 3 U. 34' fällt, folglich in dem Zeitraum einer astronomischen Tageszeit erhalten wird. Und hieraus veroffenbaret sich ebenfalls der Vorzug unserer Einschaltungsart gegen der gregorianischen, wo das Aequinoctium zwischen einem

Q q 2

Zeit

Zeitraume von 3 Tagen fallen kann, wie wir schon oben gesehen haben. (S. 8.) Denn es kann geschehen, daß eben der Tag, welcher in unserm corrigirten Kalender der 20te März heißt, im gregorianischen der 19te ist, und alsdann kann das Aequinoctium auf diesen Tag um 4 U. 18' in der Frühe fallen. Zuweilen wird aus dem 21ten März in unserm corrigirten Kalender der 22te im gregorianischen, und da kann das Aequinoctium auf den 22ten März um 3 U. 34'. in der Frühe fallen. Zwischen 4 U. 18'. den 19ten in der Frühe, und 3 U. 34' den 22ten in der Frühe sind bis auf etliche Minuten nahe 72 Stunden, das ist 3 ganze astronomische Tage.

S. 31.

Aber weiter hinaus kann es auch nicht fallen, weil der gregorianische Kalender von dem unsrigen in ganzen 8448 Jahren niemals um mehr als einen Tag differiren kann, wie wir unten mit mehrern sehen werden. Der Freyh. v. Wolf thut also dem gregorianischen Kalender groß Unrecht, da er in seinen Anfangsgründen der Chronologie S. 313. vorgiebt: es könnte nach der gregorianischen Intercalation das Aequinoctium zuweilen auf den 23ten März hinaustreten. Der Jesuit Etadius, der vornehmste Mitarbeiter am gregorianischen Kalender, ist selbst in diesen Irrthum gefallen, der sich einbildete, das Aequinoctium könnte zuweilen gar auf den 24ten März fallen.

S. 32.

Es ist zwar wahr, daß in 8448 Jahren, von 1600 an gerechnet, nach dem gregorianischen Kalender um einen Tag mehr eingeschaltet wird, als nach dem unsrigen. Denn nach diesem werden in 8448 Jahren 2048 Tage eingeschaltet, nach dem gregoriani-

Wahrscheinlich aber 2048. Und so werden in 25344 Jahren um 2 Tage, in 42240 Jahren um 3 Tage, in 59136 Jahren um 4 Tage u. mehr eingeschaltet nach dem gregorianischen Kalender, als nach dem unsrigen: denn 8448 Jahre, mit 33 dividiret, geben geradeauf 256 Zirkeln, in jedem Zirkel werden 8 Tage eingeschaltet, folglich in 256 Zirkeln 2048 Tage.

Nach dem gregorianischen Kalender werden in 400 Jahren dreymal 24, das ist 72, und einmal 25, zusammen also 97 Tage eingeschaltet. Wenn man also folgende Analogie machet: 400 geben 97, wieviel geben 8400; so kommen heraus 2937 Tage. Gezet man hierzu die 12 Tage, welche in 48 Jahren intercaliret werden; so bekommen wir zur ganzen Einschaltung in 8448 Jahren nach dem gregorianischen Kalender 2049 Tage, folglich um einen Tag mehr, als nach unserm corrigirten Kalender. Und so ergibt sich von selbst, daß in 25344 Jahren 2 Tage, und in 42240 Jahren 3 Tage u. mehr eingeschaltet werden, nach dem gregorianischen Kalender, als nach dem unsrigen.

§ 32.

Eben so wirft es sich auch aus der Sonntagsbuchstabenrechnung der beiderseitigen Kalender heraus. Hoffen wir Das Jahr Christi 10048, so ist dieses das 5te im gregorianischen der ersten Ordnung.

Denn man ziehe von 100 Sæculis 16 ab, so verbleiben 84: Man dividire 84 mit 28, a) so bleib nichts übrig; folglich gehöret

Q 9 3,

dieses

a) Um die Ordnung der Sonntagsbuchstaben zu finden, welche einem jeden gegebenen Jahrhundert nach dem gregorianischen Stylo zukömmt, kann folgende Regel dienen: 1) Man ziehe von dem gegebenen Jahrhundert 15 ab,

Wenn

dieses Säkulum unter die erste Ordnung der Sonntagbuchstaben, worunter auch das 17te Säkulum gehöret.

Nun

wenn es ein gemeines ist, und 16, wenn es ein Schaltjahrhundert ist, welches sich nämlich durch 4 geradeauf dividiren läßt. 2) Den Ueberrest dividiret man mit 28. 3) Wenn noch der Division nichts übrig bleibt, so gilt die erste Ordnung, und wenn 18 übrig bleiben, die sechste. 4) Wenn aber 5-6-7-8-14-15-16-17-22-24-25 übrig bleiben; so wirft man 1 hinweg; bleiben aber 26 oder 27 übrig: so nimmt man 2 davon weg. 5) Vom verbleibenden zieht man 9 oder 18 ab; so zeigt die überrestige Zahl die Ordnung der Sonntagbuchstaben, welche für das gegebene Säkulum gilt.

Es fragt sich z. E. was für eine Ordnung der Sonntagbuchstaben dem Jahrhundert 2300 zukomme?

$$\begin{array}{r}
 23 \\
 15 \\
 \hline
 870 \\
 28 \quad 15 \\
 \hline
 \end{array}$$

7 Die siebenste.

Für das Jahr

5600 Ein Schaltjahrhundert

$$\begin{array}{r}
 16 \\
 \hline
 40 \\
 28 \\
 \hline
 \end{array}$$

12

9

3 Die dritte.

Nun

Man setze die 9 in dem gegebenen 10048ten Jahr, und dividiren die Summe mit 28, so zeigt der Uebersrest 5 das laufende Jahr im Sonnenjerkel an.

Dieses

Wenn man nun weiß, zu was für einer Ordnung das vorgegebene Jahrhundert gehöret, so läßt sich der Sonntagsbuchstab für ein jedes Jahr im Sonnenjerkel leicht finden. Man setzet vom Sonntagsbuchstaben der ersten Ordnung in gerader Reihe so viel Buchstaben fort, als die gesuchte Ordnung von der ersten differiret. Setzen wir die erste Ordnung hieher, die für die Säcula 1500 und 1600 im gregorianischen Style gegolten hat.

1	A	3	C	5	E	7	G	9	I	11	K	13	M	15	O	17	Q	19	S	21	U	23	W	25	Y	27	A
2	B	4	D	6	F	8	H	10	J	12	L	14	N	16	P	18	R	20	T	22	V	24	X	26	Z	28	B
3	C	5	E	7	G	9	I	11	K	13	M	15	O	17	Q	19	S	21	U	23	W	25	Y	27	A	29	C
4	D	6	F	8	H	10	J	12	L	14	N	16	P	18	R	20	T	22	V	24	X	26	Z	28	B	30	D

Frägt man nun z. E. was das Jahr 2246 für einen Sonntagsbuchstaben habe? so sucht man vorher nach den oben gegebenen Regeln, die Ordnung der Sonntagsbuchstaben, welche von An. 2200 bis 2300 gilt.

$$\begin{array}{r}
 22 \\
 15 \\
 \hline
 28 \overline{) 7} \\
 \underline{1} \\
 6
 \end{array}$$

Wir haben also hier die 6te Ordnung.

Man suche man, das wievielte Jahr 2246 im Sonnenjerkel ist.

2246

Dieses fünfte Jahr, weil es ein Schaltjahr ist, hat die Sonntagsbuchstaben E D.

Nach

$$\begin{array}{r}
 2246 \\
 2 \\
 \hline
 2255 \quad 80 \\
 224 \quad 1 \\
 \hline
 15
 \end{array}$$

Wir haben demnach das 15te Jahr im Sonnenjahr, welches in der ersten Ordnung den Buchstaben F giebt. Man setze jetzt die Buchstaben von F abwärts in einer geraden Reihe fort, bis man auf den Stern kommt.

F	G	H	I	K	L	M
1	2	3	4	5	6	7

Also ist der Sonntagsbuchstabe fürs Jahr 1246, nach dem gregorianischen Style D.

Wir wissen unsers Bedachts nicht, daß jemand auf diese leichte und allgemeine Methode gefallen wäre, die Sonntagsbuchstaben für ein jedes gegebenes Jahr, ohne Tabellen, aus der bloßen ersten Ordnung zu finden. Wer Lust hat, den Grund unserer Regeln einzusehen, der darf sich nur die 7 Ordnungen der Sonntagsbuchstaben vorstellen, und die Jahre bis auf weit entfernte Jahrhunderte darunter bringen. Wir entkräftigen uns um so mehr, hierinnen weitläufiger zu seyn, da wir unten S. 68. eine weit leichtere und kürzere Methode angeben werden, wonach die gregorianischen Sonntagsbuchstaben für ein jedes gegebenes Jahr ohne alle Sonnenjahr und Buchstabenordnungen gefunden werden können.

Nach unserer Sonntagsbuchstaben-Rechnung haben wir folgenden Calcul. (S. 17.)

$$\begin{array}{r}
 10048 \\
 1600 \\
 \hline
 33) \quad 8448 \\
 \quad \quad 66 \\
 \hline
 \quad \quad 184 \\
 \quad \quad 165 \\
 \hline
 \quad \quad \quad 198 \\
 \quad \quad \quad 198 \\
 \hline
 \quad \quad \quad \quad -
 \end{array}
 \qquad
 \begin{array}{r}
 7) \quad 256 \quad \left. \vphantom{256} \right\} 36 \\
 \quad \quad 21 \quad \left. \vphantom{21} \right\} \\
 \hline
 \quad \quad \quad 46 \\
 \quad \quad \quad 42 \\
 \hline
 \quad \quad \quad \quad 4 \text{ Vorwärts. } \text{E.}
 \end{array}$$

— Ein Schaltjahr.

Die Sonntagsbuchstaben sind also **FE**. Der 24te März nach unserm Kalender wäre demnach der 23te nach dem gregorianischen.

S. 34.

Alein dieses beweist sonnenklar, daß das Aequinoctium niemals über den 22ten März nach dem gregorianischen Stylo hinausstreten könne; sondern vielmehr nach 8448 Jahren um einen Tag, nach 25344 Jahren um zween Tage zurück gehen müsse, um so mehr, da es noch überhin auch nach unserm corrigirten Kalender alle 33 Jahre um 1 Min. zurück tritt. (S. 13.) a)

Fünf-

a) Und was ist dann am Ende daran gelegen, ob das Aequinoctium auf den 18ten, 19ten, oder 20ten März fällt, wenn man nur die Zeit, wann es, fällt, genau weiß. Wir haben schon bewiesen, (S. 11.) daß keine bürgerliche Einschaltungsart von der Welt dem astronomischen Sonnenjahres-Systeme näher

Fünfter Abschnitt.

Von der Art, die Zeit des österlichen Vollmonds
des im corrigirten Kalender zu bestimmen.

§. 35.

Das dritte wesentliche Stück im christlichen Kalender ist die Bestimmung des Vollmondes, welcher unmittelbar auf das Frühlings-Aequinoctium folget; weil nach dem Schluß der allmeinen nicänischen Kirchenversammlung der nächste Sonntag nach diesem Vollmond der Ostertag ist, von welchem alle übrige bewegliche Festtage abhängen. (§. 20.)

36. § Wir

näher tritt, als die unsrige, die Größe des tropischen Jahres mag heraus gebracht werden, wie sie immer wil. Gesezt, man fände nach vielhundertjährigen Observationen, daß sie die kleinste von denjenigen wäre, die wir hiezu (§. 12.) angesetzt haben, nämlich von 365 Tagen, 5 Stunden, 48 Min. 45 Secunden; so würde die Differenz in 33 Jahren 11 Minuten betragen: man müßte demnach an Statt der Berechnung im 29ten §. den Quotienten mit $11 \frac{1}{4}$ multipliciren, und das Product von der in der Tabelle gefundenen Zeit des Aequinoctii abziehen, um die wahre auf das allergenächste zu haben. Z. E. In dem §. 29. gegebenen Exempel vom Jahre 1760 war der Quotient 4, dieser mit $11 \frac{1}{4}$ multipliciret giebt 45. So viel mußte man von 4 U. 18 Min. abziehen, da dann zur wahren Zeit des Aequinoctii fürs Jahr 1760 heraus kommen würde der 20te März um 3 U. 33 Min. Vormittag.

§. 36.

Wir haben schon oben erinnert, (§. 1.) daß es räthlicher sey, den mittlern als den wahren Vollmond zu gebrauchen, weil es doch unmdglich ist, daß man in der ganzen Christenheit zur Zeit des wahren Vollmondes allenthalben die nämliche Stunde zählen könne; woraus folget, daß, wenn an einer Orte zu einer gewissen Stunde sich der wahre Vollmond ereignet, an einem andern Orte in gleicher Stunde der mittlere Vollmond eintreffen wüßte, und daß also unumgänglich nothwendig sey, die Zeit des Vollmondes auf einen bestimmten Meridian anzuhängen, wenn auch erst das Osterfest in der ganzen Christenheit an en einem und dem nämlichen Tage gefeyert werden soll. Dieß haben auch selbst die protestantischen Stände erkannt, da sie den Meridian von Uranienburg, welcher von dem römischen nur um 50 Secunden differiret, angenommen haben.

§. 37.

Was ist nun daran gelegen, ob man auf den wahren oder mittlern Vollmond sieht? Den wahren zu bestimmen, braucht man mühsame astronomische Rechnungen, die sehr wenig Kalendermacher verstehen; und auch diese astronomischen Rechnungen differiren nach Verschiedenheit der Tabellen um 8, 10 und 12 Minuten von einander.

§. 38.

Zu dem gehöret zu Bestimmung der Zeiten und Festtage ein allgemeines Gesetz, welches eben darum, weil es allgemein ist, einförmig, kurz, leicht und zuverlässig seyn muß, folglich an keine astronomische Tabellen gebunden werden sollte, die ein Werk von Privatleuten sind, und allzu weitläufige Calculi erfordern, worinnen man sich leicht verstoßen kann.

K 1 2

§. 39. Die

§. 39.

Die mittleren Vollmonde hingegen lassen sich durch die Epaktenrechnung, welche durchgehends einförmig und ganz kurz und leicht ist, geschwind bestimmen. Man ist auch dadurch gesichert, in Feyerung des Osterfestes mit den Juden nicht überein zu kommen, weil diese sich ebenfalls der mittleren Vollmonde bedienen; wiewohl diese Sorge sehr überflüssig ist, indem der jüdische Kalender so eingerichtet ist, daß der 15te des Monats Nisan, an welchem sie ihr Osterfest begehen, niemals auf einen Sonntag fallen kann. Zu dem Ende machen sie ihre Jahre bald um einen Tag größer bald kleiner, damit sie niemals mit dem Osterfeste auf den Sonntag oder Freytag treffen können.

§. 40.

Wir schlagen aber eine ganz andere cyclische Epaktenrechnung vor, als die gregorianische ist. Denn wiewohl diese der goldenen Zahlenrechnung, die man ehemals im jullanischen Kalender gebraucht hat, und die sich auf den 19jährigen Mondzykel gründet, weit vorzuziehen ist, weil man darinnen auf die Anticipationen des Mondes, so in 312 Jahren einen ganzen Tag ausmachen, mit Acht hat; so ist sie doch darinnen fehlerhaft und nicht zuverlässig, weil sie nur die Tage der mittleren Vollmonde, nicht aber die Stunden und Minuten zeigt. Wenn nun das Äquinotium und der Vollmond auf den nämlichen Tag fallen, so kann man noch nicht wissen, ob der mittlere Vollmond vor oder nach dem Äquinotio eintrifft, folglich ob er östlich sey oder nicht. Hernach zeigen auch die gregorianischen Epakten den mittleren Vollmond zuweilen um einen ganzen Tag später an, als er sich wirklich ereignet.

§. 41. Mit

S. 41.

Mit unserer Epaktenrechnung hingegen lassen sich die Tage, Stunden und Minuten des mittleren Vollmonds eben so leicht und geschwind, ja noch leichter bestimmen, als die bloßen Tage im gregorianischen Kalender. Denn wenn man nach dem gregorianischen Styl den Tag des österlichen mittleren Vollmonds finden will; so muß man zuerst die goldene Zahl suchen; alsdenn muß man in der Epakten-Gleichungstafel sehen, was für ein Epaktenzirkel dem gegebenen Jahrhundert zukömmt; hernach geht man in die ausgedehnte Epaktenstafel, und suchet die Zahl im gefundenen Epaktenzirkel auf, welche mit der gefundenen goldenen Zahl cocorrespondiret. Diese zieht man von 30 ab, und thut zu dem Ueberrest 14, so zeigt die Summe den Tag des mittleren Vollmonds im März an; fällt dieser vor dem 21ten, so thut man noch 30 hinzu, und zieht von der Summe 31 ab; alsdann zeigt der Ueberrest den Tag des mittleren österlichen Vollmonds im April an.

S. 42.

In unserer Epaktenstafel hingegen hat man nichts anders zu thun, als den Quotienten und Ueberrest, so sich in der ersten Division ergeben haben, aufzusuchen, und die damit correspondirenden Zahlen von einander abzugiehen, (die zweyte nämlich von der ersten) wo sodann die Differenz den Tag, die Stunde und Minuten des mittleren Vollmonds im März anzeigt.

Wir müssen, ehe wir unsere Epaktenstafel vorlegen, und ihren Gebrauch zeigen, von dem Grunde und der Art ihrer Einrichtung etwas sagen.

S. 43.

Wir nehmen abermal das Jahr 1600 für das 0 Jahr unserer Kalender, Era an. In diesem Jahre ereignete sich der mittlere Vollmond

Vollmond, nach den delahirischen Tabellen zu Paris, den 29ten März um 2 Uhr 27' 40" Nachmitt. folglich zu Rom um 3 Uhr 9'. weil nun die Epakte von 33 Jahren, 4 Tage, 12 St. 27' ausmachet, um welche der mittlere Vollmond in so viel Jahren zurücke geht, die einen ganzen Zirkel in unserer Zeitrechnung ausmachen; so muß man, wenn man die Zeit des mittleren Märzvollmondes im Jahre 1633 wissen will, 4 Tage, 12 St. 27' von 29 Tagen, 3 St. und 9' abziehen, da dann übrig verbleiben 24 Tage, 14 St. 42': das ist, der mittlere Vollmond hat sich dieses 1633ste Jahr zu Rom den 24ten März um 14 U. 42' oder den 25ten um 2 Uhr, 42' in der Frühe ereignet. Eben so erhellet, daß, wenn man nach Verlauf weiterer 33 Jahren, nämlich für das Jahr 1666 die Zeit des mittleren Vollmondes zu Rom im März wissen will, eine doppelte 33jährige Epakte, nämlich 9 Tage — St. 54' von 29 Tagen, 3 St. 9' abgezogen werden müssen, da sich dann zum Unterschied ergeben 20 Tage, 2 St. 15'. der mittlere Vollmond traf also in diesem Jahre zu Rom auf den 20ten März um 2 Uhr, 15' Nachmittag ein.

§. 44.

Wir haben demnach in unserer Tabelle No. 1. bey den Quotienten 1, so das letzte Jahr im 1sten Zirkel andeutet, eine 33jährige, bey den Quotienten 2 eine 66jährige oder doppelte, bey dem Quot. 3 eine dreysache Zirkel-epakte 2c. von 29 T. 3 St. 9' abgezogen, und dadurch die Tage im März bestimmt, an welchen sich der mittlere Vollmond im letzten Jahre eines jeden Zirkels ereignet; wir haben zugleich die Zirkel-Epakten darneben gesetzt. Die Tafel No. 2. enthält die Epakten für einzelne Jahre von 1 bis 33, welche von der No. 1. gefundenen Zeit des Vollmondes abgezogen werden müssen, weil derselbe in so viel Jahren, als der Ueberrest zeigt, um die Anzahl Tage, Stunden und Minuten der darneben befindlichen Epakte weiter zurücke geht. Hier sind beyde Tafeln.

No. 1.

No. 1. Zirkel-Epactentafel.

quo- tient	Tag des Vollm. im März.						quo- tient	Tag des Vollm. im März.						quo- tient	Tag des Vollm. im März.					
	Z	U	M	Z	fl.	M		Z	U	M	Z	fl.	M		Z	U	M	Z	fl.	M
0	29	3	9	—	—	—	35	18	15	11	10	11	58	70	8	3	13	20	23	56
1	24	14	42	4	12	27	36	14	2	44	15	—	25	71	3	14	47	25	12	22
2	20	2	15	9	—	54	37	9	14	17	19	12	52	72	28	15	3	—	12	6
3	15	13	49	13	13	20	38	5	1	50	24	1	19	73	24	2	37	5	—	32
4	11	1	22	18	1	47	39	30	2	7	28	13	46	74	19	14	9	9	13	—
5	6	12	55	22	14	14	40	25	13	41	3	13	28	75	15	1	44	14	1	25
6	2	—	28	27	2	41	41	21	1	15	8	1	54	76	10	13	16	18	13	53
7	27	—	46	2	2	23	42	16	12	47	12	14	22	77	6	—	50	23	2	19
8	22	12	19	6	14	50	43	12	—	21	17	2	48	78	1	12	22	27	14	47
9	17	23	52	11	3	17	44	7	11	53	21	15	16	79	26	12	40	2	14	29
10	13	11	25	15	15	44	45	2	23	27	26	3	42	80	22	—	13	7	2	56
11	8	22	58	20	4	11	46	27	23	43	1	3	26	81	17	11	47	11	15	22
12	4	10	31	24	16	38	47	23	11	17	5	15	52	82	12	10	19	16	3	50
13	29	10	49	29	5	4	48	18	22	49	10	4	20	83	8	23	52	20	16	16
14	24	22	22	4	4	47	49	14	10	23	14	16	46	84	3	22	25	25	4	44
15	20	9	55	8	17	14	50	9	21	57	19	5	12	85	28	22	44	—	4	25
16	15	21	28	13	5	41	51	5	9	31	23	17	38	86	24	10	16	4	16	53
17	11	9	1	17	18	8	52	30	9	47	28	6	6	87	19	21	50	9	5	19
18	6	20	35	22	6	34	53	25	21	21	3	5	48	88	15	9	22	13	17	47
19	2	8	8	26	13	1	54	21	8	53	7	18	16	89	10	20	56	18	6	13
20	27	8	25	1	18	44	55	16	20	28	12	6	41	90	6	8	29	22	18	40
21	22	19	58	6	7	11	56	12	8	—	16	19	9	91	1	20	3	27	7	6
22	18	7	31	10	19	38	57	7	19	34	21	7	35	92	26	20	19	2	6	50
23	13	19	5	15	8	4	58	3	7	6	25	20	3	93	22	7	53	6	19	16
24	9	6	38	19	20	31	59	28	7	24	—	19	45	94	17	19	25	11	7	44
25	4	18	11	24	8	58	60	23	18	57	5	8	12	95	13	7	—	15	20	9
26	29	18	28	28	21	25	61	19	6	31	9	20	38	96	8	18	32	20	8	37
27	25	6	2	3	21	7	62	14	18	3	14	9	6	97	4	6	6	24	21	3
28	20	17	35	8	9	34	63	10	5	37	18	21	32	98	29	6	22	29	9	31
29	16	5	8	12	22	1	64	5	17	9	23	10	—	99	24	17	56	4	9	13
30	11	16	41	17	10	28	65	1	4	44	27	22	25	100	20	5	29	8	21	40
31	7	4	14	21	22	55	66	26	5	—	2	22	9	200	11	7	53	17	19	16
32	2	15	47	26	11	22	67	21	16	34	7	10	35	300	2	10	15	26	16	54
33	27	16	5	1	11	4	68	17	4	6	11	23	3	400	23	1	21	6	1	48
34	23	3	38	5	23	31	69	12	15	40	16	11	29	500	14	3	42	14	23	27

No. 2.

No. 2.

Jahr-Epactentafel.

Uebers. rest.	Epacten.			Uebers. rest.	Epacten.			Uebers. rest.	Epacten.		
	Tage	St.	Min.		Tage	St.	Min.		Tage	St.	Min.
1	10	15	11	12	12	11	20	23	13	7	29
2	21	6	23	13	23	2	32	24	24	22	41
3	2	8	50	14	4	4	59	25	6	1	8
4	14	—	1	15	14	20	11	26	16	16	19
5	24	15	13	16	26	11	22	27	27	7	31
6	5	17	40	17	7	13	49	28	9	9	58
7	16	8	51	18	18	5	—	29	20	1	9
8	28	—	3	19	28	20	12	30	1	3	37
9	9	2	30	20	10	22	39	31	11	18	48
10	19	17	42	21	21	13	50	32	22	9	59
11	—	20	9	22	2	16	18	33	4	12	27

Monats-Revolutionen				Monats-Revolutionen				Monats-Revolutionen			
Rev.	Tag.	St.	Min.	Rev.	Tag.	St.	Min.	Rev.	Tag.	St.	Min.
I.	29	12	44	III.	88	14	12	V.	147	15	40
II.	59	1	28	IV.	118	2	56	VI.	177	4	24

§. 45.

Die Zirkel in diesen Tabellen gehen bis auf 100, folglich bis aufs Jahr Christi 4900. Wäre der Quotient zwischen 100 und 200, oder zwischen 200 und 300; so thut man die Zirkel-Epacte für die Zwischen-Zirkel zu der Jahres-Epacte des laufenden Jahrs Nro. 2, und zieht hernach die Summe von derjenigen Epacte ab, welche dem 100ten, 200ten u. Zirkel zukommt.

Zum Exempel der Quotient wäre 465, und der Uebersch 3; so thut man die Zirkel-Epacte von 65 mit 1 Tag 4 St. 44 Min. Nro. 1 zu der Jahres-Epacte des Uebersch 3, welche 2 Tag 8 St. 50 Min. ausmacht; die Summe thut 3 Tage 13 St. 34 Min. Diese zieht man von der Epacte der 400 Zirkel, nämlich von 23 Tagen 1 St. 21 Min. ab, und verfährt im übrigen, wie hernach mit mehrern zu sehen.

§. 46.

S. 46.

Wenn man die Zirkel Epacte zu dem nebenstündigen Tag des Vollmonds im März addiret; und von der Summe eine ganze Revolution abzieht, so müssen allemal 29 Tage 3 St. 9 Min. heraus kommen; und dieß ist ein Mittel, die Zuverlässigkeit unserer Tabelle zu prüfen.

S. 47.

Will man für ein jedes gegebenes Jahr die Zeit des mittlern Vollmonds im März finden; so zieht man wie oben (S. 16) 1600 davon ab, den Ueberrest dividiret man mit 23; alsdann suchet man den Quotienten in der Tafel Nro. 1 auf, und nimmet die daneben stehenden Tage, Stunden, und Minuten. Hernach suchet man auch in der Tafel Nro. 2 den Ueberrest auf, und excerpiret die daneben stehenden Tage, Stunden, und Minuten; diese ziehet man von jenen ab; so zeigt der Ueberrest den Tag die Stunde und Minute im März, wo sich der mittlere Vollmond ereignet.

S. 48.

Man will zum Exempel wissen, wann der mittlere Vollmond im März Anno 1834 eintritt; so zieht man 1) 1600 davon ab

$$\begin{array}{r}
 1843 \\
 1600 \\
 \hline
 \text{verbleiben} \quad 234 \\
 2) \text{ diese dividiret man mit } 23 \\
 \begin{array}{r}
 234 \\
 231 \\
 \hline
 3 \text{ Ueberrest}
 \end{array}
 \end{array}$$

Es ist ein 7 Quot.

so ist der Quotient 7 und der Ueberrest 3.

3) Der Quotient 7 zeigt in der Tafel N. 1, 27 T. — St. 46 M.

Und der Ueberrest 3 in der Tafel N. 2, 2 T. 8 St. 50 M.

Diese letztern 2 Tage 8 Stunden 50 Minuten zieht man von den erstern 27 Tagen — Stunden 46 Minuten ab; so verbleiben im Rest 24 Tage 15 Stunden 56 Minuten.

27 Tage — St. 46 Min.

2 Tage 8 St. 50 Min.

24 Tage 15 St. 56 Min.

also ereignet sich der Vollmond in diesem Jahr zu Rom den 24ten März, um 15 U. 56 Min. astronomischer Zeit, oder den 25ten März um 3 Uhr 56 Minuten in der Frühe, nach der Europäischen Stundenrechnung. (a)

S. 49

Wenn die in der Tafel Nro. 1 gefundenen Tage weniger sind, als diejenigen, welche die Tafel Nro. 2 gibt. So thut man zu jenen eine ganzemonds-Revolution von 29 Tagen, 12 Stunden 44 Minuten, und zieht alsdann von der Summe die Nro. 2 gefundenen Tage ab.

Nehmen wir zum Exempel das Jahr 1769

1769

1600

169 | 5 Quotient

33) 165

4 Ueberrest

Hier

(a) Nach dem Gregorianischen Kalender fällt er auf den 24ten März, der Sonntags-Buchstab ist in diesem Jahr E, im Gregorianischen sowohl als in unserm Kalender.

Hier giebt der Quotient 5 in der Tafel Nro. 1. 6 Tage 12 St. 55 Minuten, und der Ueberrest 4 zeigt in der Tafel Nro. 5. 14 Tage — St. 1 Min. Man addirt also zu den 6 Tagen, 12 St. 55 Min. eine ganze Revolution von 29 Tagen 12 Stunden 44 Minuten, kommen heraus, 36 Tage, 1 St. 39 Minuten, hier von 14 Tage — St. 1 Minute abgezogen, verbleiben 22 Tage 1 Stunde 38 Minuten; also fällt der mittlere Vollmond anno 1769 auf den 22ten März, um 1 Uhr 38 Minuten nachmittag (a)

6 Tage 12 St. 55 Min.

29 — 12 — 44

36 Tage 1 St. 39 Min.

14 Tage — St. 1 Min.

22 Tage 1 St. 38 Min.

S. 52.

Wenn die solchergestalten gefundene Zeit des mittlern Vollmonds vor dem Aequinoctio fällt, so ist er nicht Oesterlich, und man muß den nächst darauf folgenden mittlern Vollmond dafür annehmen, das ist, man thut eine ganzemonds-Revolution hinzu, und zieht von der Summe, wenn die ganzen Tage mehr machen als 31, den ganzen März mit 31 Tagen ab; so zeigt der Ueberrest den Tag im April, die Stunde und Minute an, wo solcher mittlere Vollmond eintritt,

G 1 2

S. 51.

(a) Der Gregorianische Kalender giebt ihn ebenfalls auf den 22ten März an. Die astronomische Rechnung aber giebt den wahren Vollmond um 3 Stunde 48 Min. früher an: der Sonntagbuchstaben ist in diesem Jahr A, und nach dem Bed. hat unser Kalender ebenfalls A.

so ist der Quotient 7 und der Ueberrest 3.

3) Der Quotient 7 zeigt in der Tafel N.

Und der Ueberrest 3 in der Tafel

Diese letztern 2 Tage 8 Stunden

den erstern 27 Tagen — Grund

ben im Rest 24 Tage 15 St

Handwritten notes:
... in der Tafel No. 1, 6 Tage 12 St.
... in der Tafel No. 2, 14 St.
... in der Tafel No. 6, 12 St.
... in der Tafel No. 12, 12 St.
... in der Tafel No. 14, 12 St.
... in der Tafel No. 22, 12 St.

Handwritten: Neuen-Sonnenform.

55 Min.
9 Min.

46 Min.

also ereignet sich
24ten März, u
25ten März
kopaischen

St. 44 Min.

St. 30 Min.

von abgezogen

31

Verbleiben . . . 4 Tage 8 St. 30 Min.

also begiebt sich der mittlere östliche Vollmond in diesem Jahr zu Rom den 4ten April um 5 Uhr 30 Minuten nachmittag (a)

1779
1600

179 } 5
33) 165 }

14

(a) Eben diesen Tag giebt auch die Gregorianische Epoche an. Unser Kalender hat den Sonntagabends G durchgehend; der Gregorian: . . .

Quotient 7 zeigt . . . 6 Tage 12 St. 55 Min.
 Ueb. rest 14 . . . 4 . . . 4 . . . 59

Vollm. im März den 2ten um 7 U. 56 Min.
 dem Aequinoctio

So hinzu 29 Tage 12 St. 44 Min.

. 31 Tage 20 St. 40 Min.
 auf den 31ten März um 20 Uhr 40 Minuten.
 Post um 8 Uhr 40 Minuten in der Frühe (b).

S. 52.

Man ein Exempel sehen, worinnen die in
 S. S. bemerkten beiden Fälle vorkom-
 men. Ende das Jahr 1775 vor uns neh-

1775
 1600

33) 175 } 5
 165

10

683

hier

ianische Kalender aber G F; folglich wird darinnen der Vollmond
 um einen Tag später angezeigt, als er wirklich eintrifft

(b) Und auf eben diesen Tag fällt er auch nach dem Gregorianischen
 Kalender. Der Sonntagsbuchstab ist in unserm sowohl als in
 Gregorianischen Kalender C

14. der Gregor. No. 1.
 13. der Gregor. No. 1.
 12. der Gregor. No. 1.
 11. der Gregor. No. 1.
 10. der Gregor. No. 1.
 9. der Gregor. No. 1.
 8. der Gregor. No. 1.
 7. der Gregor. No. 1.
 6. der Gregor. No. 1.
 5. der Gregor. No. 1.
 4. der Gregor. No. 1.
 3. der Gregor. No. 1.
 2. der Gregor. No. 1.
 1. der Gregor. No. 1.

S. 51.

Wir wollen die beyden Jahre 1776 und 1779 zu Ex-
ampeln unsrer Berechnung nehmen:

1776	
1600	
176	
33) 165	

I I

Hier zeigt der Quotient 5 Nro. 1. 6 Tage 12 St. 55 Min.
der Ueberrest II Nro. 2. — 29 St. 9 Min.

Also fällt Vollmond im März den 5ten um 16 U. 46 Min.
weil aber das Aequinoctium erst
den 21ten um 1 U. 9' Vormittag
eintrifft, so thut man zu obigen

eine Revolution von 29 Tagen 12 St. 44 Min.

Kommen herab 35 Tage 1 St. 30 Min.

Hiervon abgezogen 31 — —

Verbleiben 4 Tage 5 St. 30 Min.

Also begiebt sich der mittlere östliche Vollmond in diesem Jahr
zu Rom den 4ten April um 5 Uhr 30 Minuten nachmittag (a)

1779	
1600	
179	
33) 165	

I 4

der

(a) Eben diesen Tag giebt auch die Gregorianische Epoche an. Unser
Kalender hat den Sonntagsbuchstaben G durchgehend; der Grego-
riani-

der Quotient 7 zeigt 6 Tage 12 St. 55 Min.
 und der Uebersrest 14 4 4 59

Also der Vollm. im März den aten um 7 U. 56 Min.
 Folglich vor dem Aequinoctio

Man thut also hinzu 29 Tage 12 St. 44 Min.

Kommen heraus 31 Tage 20 St. 40 Min.

Also fällt derselbe auf den 31ten März um 20 Uhr 40 Minuten,
 das ist den 1ten April um 8 Uhr 40 Minuten in der Frühe (b).

S. 52.

Wir wollen noch ein Exempel setzen, worinnen die in
 den vorgehenden zween S. S. bemerkten beyden Fälle vorkom-
 men. Wir wollen zu dem Ende das Jahr 1775 vor uns neh-
 men.

	1	7	5	
	1	6	0	
<hr/>				
		1	7	5
33)		1	6	5
<hr/>				
			1	0
			8	3

hier

rianische Kalender aber G F; folglich wird darinnen der Vollmond
 um einen Tag später angezeigt, als er wirklich eintrifft

(b) Und auf eben diesen Tag fällt er auch nach dem Gregorianischen
 Kalender. Der Sonntagsbuchstab ist in unserm sowohl als in
 Gregorianischen Kalender C

hier zeigt der Ueberrest mehr als der Quotient; denn dieser
gibt 6 Tage 12 St. 55 Min.

Man thue dazu eine Revolution zu 29 T. 12 St. 44 Min.

so thut die Summa 36 Tage 1 St. 39 Min.

der Ueberrest giebt 19 Tage 17 St. 43 Min.

also der Vollmond im März den 16ten um 7 U. 57 Min.
folglich vor dem Äquinoctio. Man

addire demnach eine Revolut. mit 29 Tagen 12 St. 44 Min.

thut die Summa 45 Tage 20 St. 41 Min.

hiervon abgezogen 31 T. — —

Eben derselbe im April den 14ten um 20 U. 41 Min.

oder den 15ten April um 8 Uhr 41 Minuten in der Frühe. (1)

S. 53.

Man kann diese Berechnung auch noch kürzer anstellen:
denn man sieht gleich, ob die Jahrs Epacten Num. 2, wenn
sie von denen mit einer Revolution vermehrten Zirkel Epacten ab-
gezogen werden, einen Tag vor dem 21ten März geben. In
diesem Fall thut man lieber gleich eine doppelte revolution zu der
Zirkel Epacte Num. 1 und zieht die Jahrs Epacte Num. 2 mit
31 Tagen vermehret davon ab, so giebt der Ueberrest den Tag
des mittlern Vollmonds im April. So bestimmet die Rechnung
im nächst vorigen Exempel folgende Gestalt:

6 T

(1) Eben diesen 15ten April giebt auch der Gregorianische Kalender an,
der Sonntagsbuchstab ist in beyden Kalendern durch das Jahr 1744

	6 Tage 12 St. 55 Min.
eine doppelte revolution . . .	59 1 28
	65 Tage 14 St. 23 Min.
	50 17 42
	14ten um 20 U. 41 Min.

§. 54.

Das ist nun die Einrichtung unserer corrigirten Jahresform, welche, was die leichte Berechnungsart, Genauigkeit, und Zuverlässigkeit anbetrifft, die Gregorianische gar weit übertrifft; Vermittelst einer einzigen Division bestimmet man nicht nur den Sonntagsbuchstaben für jedes gegebene Jahr, sondern auch die Zeit des Frühlings, Aequinoctii und des nächst darauf folgenden mittlern Vollmonds mit der äußersten præcision, so daß man die wahre Osterfeier niemals verfehlen kann.

§. 55.

Wir wollen ein Jahr vor uns nehmen, und die Berechnung damit erstlich nach der Gregorianischen Methode, und hernach auch nach der unsrigen Anstellen. Es sey dieses das 1770ste Jahr:

Berechnung nach der Gregorianischen Methode.

1) Den Sonntagsbuchstaben zu finden:

$$\begin{array}{r}
 1770 \\
 \underline{\quad 9} \\
 1779 \quad] \quad 63 \\
 168 \quad] \\
 \hline
 99 \\
 84 \\
 \hline
 15
 \end{array}$$

Es

Es ist also dieses das 15te Jahr im Sonnenjerkel: dies muß nun in den Tabelle und zwar von der zweyten Ordnung der Sonntagsbuchstaben aufgeschlagen werden, wo man den Buchstaben G findet. (Bey unserer Berechnungsart hat man hierzu weder Tabellen noch Sonnenjerkel nöthig)

2) Die Epacte zu finden.

$$\begin{array}{r}
 1770 \\
 1 \\
 \hline
 1771 \quad 93 \\
 19) 171 \quad J \\
 61 \\
 57 \\
 \hline
 4
 \end{array}$$

Die goldene Zahl ist also 4.

3) Jetzt sucht man in der Epacten - Gleichungstafel das Jahr 1700 auf, und sieht was für ein Epacten - Zirkel diesem Jahrhundert zukömmt, da findet man die Epactenreihe C aus diesen Epacten correspondiret die 3te mit der goldenen Zahl 4.

4) Man zieht demnach 3 von 30 ab, verbleiben 27: dies ist der Tag des Neumonds im März, dazu addirt man 14 thut 41 hiervon den ganzen März mit 31 abgezogen verbleibt der 10te April für den Tag des östertichen Vollmonds.

Von der Zeit des Equinoctii ist nicht einmal die Frage, denn das wird auf den 21ten März für beständig supponirt; so grundlos auch das Suppositum immer ist. Bey diesem Jahr hat es zwar nichts zu bedeuten, weil der Ostervollmond weigung davon entfernet ist, Es würde aber viel daran gelegen seyn, wenn er zwischen dem 20ten und 21ten März fielen, denn da würde

würde man in Gefahr seyn, das wahre Osterfest zu verfehlen, wenn man nicht die Zeit des Aequinoctii, sowohl als des Vollmonds, genau wüßte, wie wir schon hieroben (SS. 8u. 9) gesehen haben.

§. 56.

Nun wollen wir auch unsere Berechnung anwenden.

	1770	
	1600	
	1701	Quotient
33)	165	
	Uebersrest 5	
hierunter	Schattjahr 1	
	6	nichtwahr
	5	Quotient
	1 zurück G wie im Gregorianischen.	

0	6	5	4	3	2	1	0
A	B	C	D	E	F	G	H
0	1	2	3	4	5	6	7

Nun braucht man keine weitere Division: der Uebersrest 5 zeigt in der Aequinoctial-Tafel das Aequinoctium auf den 20ten März um 2 U. 31^r Nachmittag: der Quotient multiplicirt mit 3 giebt 15; diese zieht man (S. 28.) von 31 Minuten ab, bleiben 16 M. also ist die genaue Zeit des Aequinoctii zu Rom den 20ten März um 2 Uhr 16 Minuten Nachmittag.

Der Quotient 5 giebt in der Epacten

Tafel Num. 1	6	Tage	12	St.	55	M.
dazu eine doppelte revolution	59		1		23	M.
	65	Tage	14	St.	23	M.
die Jahrs Epacten addirt zu 31 Tagen	55		15		13	

Vollmond im April den 9ten um 23 U. 10 M.
das ist den 10ten April um 11 Uhr 10 Minuten Vormittag.

S. 57.

Wer sieht nun nicht, daß diese Berechnung weit leichter ist als die Gregorianische?

Sie ruhet hiernächst auf ganz einfaches und sichere Gründen: da hingegen die Art der gregorianischen Epacten- und Sonnenzirkel-Einrichtung viele intricante Notionen voraus setzt, um sie deutlich und zuverläßig genug einzusehen.

S. 58.

Noch ein besonderer Vortheil bey unserer Kalenderform ist dieser, daß sie, wenn man immer will, eingeführt werden kann, ohne das geringste Aufsehen zu erwecken, ohne einige Tage auszumärzen, noch die Commerciën zu verwirren: wenn nur die Vorsicht gebräucht wird, daß man den Anfang damit nicht in einem corrigirten Schaltjahr, oder in dem unmittelbar vorhergehenden, auf ein Gregorianisches Schaltjahr folgenden Jahre mache. In einem Gregorianischen Schaltjahr aber, und in dem unmittelbar vorhergehenden auf das nächste corrigirte Schaltjahr folgenden Jahren, kann man allemal den Anfang damit machen. So könnte diese neue Jahrsform zum Exempel No 1770

1771

1771 und 1772 eingeführt werden; denn die zwey ersten haben im Gregorianischen Kalender den nämlichen Sonntagsbuchstaben wie in unserm Kalender, und im dritten ebenfalls bis auf den Schalttag, welchen man nur auslassen darf. Ao. 1773 aber kann man nicht damit anfangen, denn dieß ist in unserm Kalender ein Schaltjahr, welches vor dem Schalttage den Buchstaben D, im Gregorianischen aber den Buchstaben E hat.

§. 59.

Doch ist die Regel umgekehrt in denen Jahren, welche nach einem gemeinen Säcularjahre bis auf den nächsten completen vierfachen Zirkel von 132 Jahren folgen. Z. E. Von An. 1703 bis 1732, von An. 1802 bis 1864, von 1903 bis 1996 ic.

§. 60.

Mit einem Worte, wenn man wissen will, ob mit einem vorgegebenen Jahre unsere neue Kalenderforme eingeführt werden könne; so berechnet man den Sonntagsbuchstaben, sowohl nach unserer, als nach der gregorianischen Methode. Sind beyde Buchstaben entweder das ganze Jahr hindurch, oder doch wenigstens vom Anfange bis auf den Schalttag einerley; so kann sie mit dem vorgegebenen Jahre angefangen werden, andrergestalt nicht.

§. 61.

Man fraget z. E. ob mit dem Jahre 1805, welches das erste nach dem gregorianischen Schaltjahre ist, unser Kalender angefangen könne?

Nach der gregorianischen Methode.

$$\begin{array}{r}
 1805 \\
 9 \\
 \hline
 28) 1814) 64 \\
 168 J \\
 \hline
 134 \\
 112 \\
 \hline
 22 \quad \text{In der 3ten Ordnung.}
 \end{array}$$

Nach unserer Methode.

$$\begin{array}{r}
 1805 \\
 1600 \\
 \hline
 33) 2057) 6 \text{ Vorwärts} \\
 198 J \\
 \hline
 7 \\
 1 \\
 \hline
 8 \text{ zurück} \\
 6 \text{ Vorwärts.} \\
 \hline
 2 \text{ Zurück.}
 \end{array}$$

Weil nun beyde Sonntagsbuchstaben gleich sind, so kann in diesem Jahre unser Kalender eingeführt werden.

Nehmen wir hingegen das 1807te Jahr, welches das erste nach dem corrigirten Schaltjahre, und im Zirkel das neunte ist, nach der gregorianischen Methode:

§. 62.

Wir sehen demnach nicht, was unsere katholische Kirche sowohl, als die protestantischen hindern sollte, diese Einschaltungsart anzunehmen und einzuführen. Eine bessere und bequemere ist doch in Ewigkeit nicht zu hoffen, wie wir oben (§. 12.) u. f. demonstrativisch gezeigt haben. Wenigstens würde dadurch so viel gewonnen, daß die Spaltungen wegen des Osterfestes unter den Christen aufhören, die den Feinden des Christlichen Namens nur zum Gespötte und Aergerniß dienen, da ein Theil der Christenheit das Denkmal unserer Erlösung mit Freuden feyert, der ander aber zu gleicher Zeit trauert und fastet.

§. 63.

Würde endlich einer oder anderer, oder vielleicht beiderseits für unumgänglich nöthig erachtet, daß anstatt des mittleren der wahre Frühlingsvollmond zum Grunde der Osterfeier genommen werden sollte; so würde der Sache ger leicht durch eine allgemeine Verordnung abzuhelfen seyn, vermöge deren, wenn der mittlere Vollmond 12 Stunde entweder vor oder nach dem Äquinoccio, oder auf einen Samstag nachmittag fielen, die astronomische Berechnung nach gewissen Tabellen, über die man sich beiderseits vergleichen könnte, angestellt werden müßte, um die eigentliche Zeit des wahren Vollmondes aufs genaueste zu bestimmen. Aber auch da muß doch ein gewisser Meridian zur allgemeinen Basis genommen werden.

§. 64.

Gesetzt aber, man könnte und wollte sich nicht über die zu erwähnten kommende astronomische Tabellen vergleichen; gesetzt, man bliebe katholischer Seite bey dem Meridian vor Rom, und
 prote-

protestantischer Geist: bey Dem zu Uraniburg; so wird sich doch kaum in etlichen tausend Jahren unter beyderley Berechnungen ein solcher Unterschied heraus werfen, der in Feyerung des Osterfestes, eine Ungleichförmigkeit verursachen könnte.

Sechster Abschnitt.

Von Reduction der Tage des corrigirten Kalenders auf den gregorianischen und julianischen.

S. 65.

Nur eine Schwierigkeit scheint im Wege zu stehen: und diese betrifft die bisherigen astronomischen Tafeln. Solche sind bis auf das Jahr 1582 auf die julianischen, und für die nachfolgenden Jahre auf die gregorianische Jahresformel calculiret. Soll man diese ungenügende Art, es ist nicht notwendig. Man darf nur den vorgegebenen Tag auf den gregorianischen reduciren, und für diesen den astronomischen Calcul nach den Tafeln anstellen. Nichts ist leichter, als diese Reduction. Man suchet für das vorgegebene Jahr den gregorianischen Sonntagsbuchstaben, und vergleicht ihn mit dem unregelmäßigen. Sind sie beyde einetley, so braucht es keine Reduction; sind sie aber verschieden, so läßt sich leicht er-messen, ob zu dem vorgegebenen Tage 4 oder mehr hinzu gethan, oder abgezogen werden müsse. Man sucht nämlich im Kalender einen Tag auf, welcher unsern Sonntagsbuchstaben übereinstimmt, und sieht, was ihm für ein Montagtag zukommt; alsdenn sieht man, was der gregorianische Sonntagsbuchstabe, der zu nächst bey dem unregelmäßigen steht, für einen Montagtag andeutet, dieß ist der nämliche,

liche Tag im gregorianischen Kalender; der in dem unſrigen der 30 und ſiebente des Monats heißt.

S. 66.

Z. E. In dieſem angefangenen 1769ten Jahre, welches nach unſerer Jahresform ein Schaltjahr iſt, haben wir die beiden Sonntagsbuchſtaben B und A, wovon B vom erſten Jänner bis auf den Schaktag, A aber nach dem Schakstage das übrige Jahr hindurch gilt. Im gregorianiſchen Kalender haben wir das ganze Jahr hindurch den Buchſtaben A. Wenn demnach der vorgegebene Tag nach dem Schakstage fällt; ſo braucht es keine Reduction. Eben der Sonntag, der in unſerm Kalender der 19te März heißt, iſt auch im gregorianiſchen der 19te März. Wenn aber ein Tag vor dem Schakstage gegeben wird, z. E. der 14te Febr. ſo ſuchet man um dieſen Tag herum unſern Sonntagsbuchſtaben B, wo ſich der 13te Febr. zeigt. Der gregorianiſche Sonntagsbuchſtab A ſtehet beim 12ten Febr. Der Sonntag alſo, welcher in unſerm Kalender der 19te Febr. iſt, heißt im gregorianiſchen der 12te; folglich iſt der 14te Febr. unſers Styls der 13te Febr. nach dem gregorianiſchen.

S. 67.

Wie übrigens die Ordnung der Sonntagsbuchſtaben nach dem gregorianiſchen Styl in einem jeden vorgegebenen Jahrhundert ohne Tabellen geſchwind zu finden ſey, das haben wir ſchon oben in der Anmerkung (a zum 33ten S.) angegeben.

S. 68.

Man kann auch die gregorianiſchen Sonntagsbuchſtaben noch kürzer finden, ohne aus ſelbigem Kalender einige Elemente, Tabellen, Sonnengirkel, oder Ordnung der Sonntagsbuchſtaben ſondern nur ſeine bloße Einrichtung zu gebrauchen, und zwar folgender Geſalt:

1)

1) Weil 400 Gregorianische Jahre genau 20871 complete Wochen ausmachen, so kommt auch nach deren Verfluß die nämliche Reihe von Buchstaben zurück: und der Sonntagsbuchstabe A, den das Jahr 1600 nach dem Schalttage hat, kommt auch den Jahren 2000, 2400, 2800, 3200 etc. und eben so den Jahren 1200, 800, 400, 0 zu, wenn dieses Kalender-System zurück fortgesetzt würde. Man dividiret demnach das vorgegebene Jahr mit 400, das ist, man zieht so oft 400 davon ab, als sich thun läßt; nämlich 1600, 2000, 2400. etc.

2) Der Ueberrest, welcher die Jahre anzeigt, die nach den 400 mehrfach completierten Jahren verfloßen sind, dividiret man mit 4, und thut den Quotienten zum Ueberrest; so zeigt die Summa die Tage an, welche vom nächst vorhergehenden 400sten Jahre an bis auf das vorgegebene, über die complete Wochen, verfloßen wären, wenn man genau alle 4 Jahre einen Tag eingeschaltet hätte.

3) Weil aber nach dem Gregorianischen Styl in jedem gemeinen Säcular-Jahr der Schalttag weggelassen, und erst im 4ten Säcular-Jahr wiederum eingeschaltet wird; so muß von der Summa No. 2 die erste Ziffer des Ueberrests abgezogen werden.

4) Was alsdann übrig bleibt, das dividiret man mit 7; so zeigt der neue Ueberrest, wieviel Buchstaben von A zurückgezählt werden müssen um den Sonntagsbuchstaben des vorgegebenen Jahrs zu haben.

Entwurf einer

Es sey z. E. das vorgegebne Jahr

	1 7 6 9	
hervon abgezogen	1 6 0 0	
verbleiben in Ueberrest	1 6 9	Jahre, diese
mit 4 dividiret geben	4 2	zum Quotienten
Summa	2 1 1	hiervon die erste
Ziffer des Ueberrests	1	abgezogen.

Verbleiben 2 1 0 diese mit
7 dividiret bleibt übrig 0 folglich ist der Sonntagsbuchstab im Jahr 1600 A, und eben diesen Buchstaben, haben auch die Jahre 0, 400, 800, 1200, 2000, 2400 ic.

Nehmen wir das Jahr	2 3 4 5	
hiervon abgezogen	2 0 0 0	
Verbleiben im Ueberrest	3 4 5	diese mit
4 dividiret geben	8 6	zum Quotienten
Summa	4 3 1	hiervon die erste
Ziffer des Ueberrests	3	abgezogen

Verbleiben 4 2 8 diese mit
7 dividiret bleibt übrig 1. Folglich wird der Sonntagsbuchstab in diesem Jahre G seyn.

Noch ein Exempel vom Jahr
hiervon abgezogen

	1 8 6 7	
	1 6 0 0	
Verbleiben im Ueberrest	2 6 7	diese mit 4 dividiret geben
	6 6	zum Quotienten
Summa	3 3 3	hiervon die erste
Ziffer des Ueberrests	2	abgezogen.

Verbleiben 3 3 1 diese mit 7 dividiret bleiben übrig 2 also ist der Sonntagsbuchstab im Jahr 1867 F.

Wenn

Wenn das vorgegebene Jahr ein Schaltjahr ist, so gilt der gefundene Sonntagsbuchstab nach dem Schalttage das übrige Jahr hindurch, und der nächstfolgende vom 1ten Jenner bis auf den Schalttag. Wenn demnach der gefundene Sonntagsbuchstab A ist; so gilt B vor dem Schalttage

S. 69.

Eben so leicht läßt sich der Sonntagsbuchstab im Julianischen Kalender ohne Sonnenzirkel bestimmen. Denn weil 700 Julianische Jahre 36525 complete Wochen ausmachen; folglich nach deren Verfluß die vorige Reihe der Buchstaben zurückkehret; so darf man nur 1) das vorgegebene Jahr mit 700 dividiren, das ist 700 so oft davon abziehen, als sich thun läßt, nämlich 700, 1400, 2100, 2800, ic. 2) Den Ueberrest dividiret man, wie im vorigen S. mit 4, und thut den Quotienten hinzu. 3) Von der Summa zieht man beständig 2 ab, weil die Sonntagsbuchstaben im 0 Jahr um 2 differiren, da der Gregorianische Kalender nach dem Schalttage A, der Julianische aber E hat. 4) Was übrig verbleibt, dividiret man mit 7; so zeigt der neue Ueberrest, wieviel Buchstaben von A zurückgezählet werden müssen, um den Sonntagsbuchstaben für das gegebene Jahr im Julianischen Kalender zu haben.

Wir wollen die nämlichen Exempel gebrauchen, die wir im vorigen S. 68 angewendet haben.

	1 7 6 9	
hiervon abgezogen	1 4 0 0	
	3 6 9	Jahre, diese mit
4 dividiret geben	9 2	zum Quotienten
	4 6 1	
hiervon abgezogen	2	
	4 5 9	diese mit;
7 dividirt, bleibt übrig	4	Also ist der Julianische

Sonntagsbuchstab in diesem Jahre D.

	2 3 4 5	
hiervon abgezogen	2 1 0 0	
	2 4 5	Jahre, diese mit
4 dividiret geben	6 1	zum Quotienten
	3 0 6	
Summa	3 0 6	
hiervon abgezogen	2	
	3 0 4	diese mit 7 dividiret
Verbleiben	3	bleiben übrig

Sonntagsbuchstab in diesem Jahre E

	1 8 6 7	
hiervon abgezogen	1 4 0 0	
	4 6 7	Jahre; diese mit
4 dividiret geben	1 1 6	zum Quotienten
	5 8 3	
Summa	5 8 3	
hiervon abgezogen	2	
	5 8 1	diese mit 7 dividiret
Verbleiben	0	bleibt übrig

folglich ist der Julianische Sonntagsbuchstab in diesem Jahre A.

S. 70.

Wenn man wissen will, um wieviel Tage der Julianische Kalender von dem Gregorianischen in einem jeden vorgegebenen Jahre differiret; so wirft man 1) von der gegebenen Jahrzahl 2 Ziffer rechter Hand hinweg, wo sodann die bloßen Säcular-Jahre stehen bleiben. Wenn nun in dem gregorianischen

ſchen System alle Sæcular - Jahre ohne Unterschied der Schalttag ausgelassen würde; so würden beyde Kalender um eben so viel Tage differiren, als die Sæcular - Jahre ausmachen. Da aber nach dem Gregorianischen Stolo im 4ten Sæcular - Jahr ein Tag eingeschaltet wird; so dividiret man 2) die Sæcular - Jahre mit 4, und zieht den Quotienten davon ab. Und gleich wie im 0 Jahr der gemeinen Zeitrechnung, das ist im ersten Jahr vor der Era vulgari der Sonntagsbuchstab vor dem Schalttag: D war, folglich das Jahr mit einem Donnerstage anheug; nach dem Gregorianischen System aber, wenn man dasselbe bis auf den Anfang der Era vulgaris fortsetzte, das 0 Jahr den Sonntagsbuchstaben B vor dem Schalttag gehabt, folglich mit einem Samstag angefangen haben würde; so muß man 3) Von der No. 2 gefundenen Zahl abermal 2 abziehen; da sodann der Ueberrest anzeigt, um wieviel Tage von dem Gregorianischen zurückgezählt werden müssen, um den nämlichen Tag im Julianischen Kalender zu haben.

Nehmen wir j. E. das Jahr	1 7 6 9	hiervon wirft man die
zwey Ziffer rechter Hand	6 9	hinweg,
die stehen verbleibenden	1 7	dividiret man mit 4,
so ist der Quotient	4	diese von 17 abgezogen

verbleiben	1 3	hiervon
weiter abgezogen	2	

Verbleiben 1 1

folglich differiret der Julianische Kalender in diesem Sæculo von dem Gregorianischen um 11 Tage. Der 12te März im Gregorianischen Kalender ist also der 1te März im Julianischen.

Sonntagsbuchstab in diesem Jahre D.

	2 3 4 5
hiervon abgezogen	2 1 0 0

Verbleiben	2 4
4 dividiret geben	

Summa	
hiervon abgezogen	

Verbleiben übrig	
Sonntagsbuchstab	
hierbe	

Handwritten notes:
 Kalender Jahr D.
 so wird der heutige Tag
 im Kalender Jahr angesetzt
 im Jahr in der Tabelle
 abgezogen man 2 die
 von oben ab und gleich
 was ist im ersten
 von dem Schluß
 oder
 in der
 man die
 von der
 er Reihe
 , und thut

und 2100 fallen, Tage, zwischen 2100 bis 3000 2 Wochen
 zu. Die Summa zieht man von dem gegebenen Tag unsers
 Kalenders ab; so zeigt der Ueberrest den nämlichen Tag im
 Julianischen Kalender an.

Man fragt z. E., was der 23te März 1769 für ein
 Tag im Julianischen Kalender sey? In diesem ist der Son-
 tagsbuchstab D, und in dem unfrigen A, von D bis auf A
 fortgezählet, sind 4 Buchstaben; hierzu 7 addiret, geben 11:
 diese von 23 abgezogen verbleiben 12: folglich ist der 23te März
 unsers Kalenders der 12te März im Julianischen.

S. 73.

Unser Kalender-System ist so beschaffen, daß man auch die Sonntagsbuchstaben, das Frühlings-Aequinoctium, und den östlichen Vollmond für die Jahre vor No. 1600 damit bestimmen kann. Denn weil 50 ganze Zirkel 1650 Jahre geben, so kann man das 50te Jahr vor der Era vulgari für das 0. Jahr der Epoche annehmen. Man addiret also zu dem vorgegebenen Jahre 50 und verfähret im übrigen wie oben S. 16. n. 1. 2. und so ferner. Weil aber in 50 Zirkeln, zurück gerechnet, der Sonntagsbuchstabe um 50 Tage, oder um 7 Wochen und 1 Tag das ist um 1 zurück geht; so muß man, um den Sonntagsbuchstaben zu haben, den Quotienten um 1 vermindern, und im übrigen wie oben S. 16. und ferner verfahren.

Man fragt z. E., was das Jahr 325 in unserm Kalender für einen Sonntagsbuchstaben habe?

so addiret man zu	3 2 5	
die Zahl	5 0	
	3 7 5	
dividiret mit 33)	3 3	11 Quotient
	4 5	
	3 3	
	1 2	ein Schaltjahr
	3 3	Schaltjahr
	1 5	zurück
der Quotient um 1 vermindert	1 0	Vorwärts

5 zurück E.

Also ist der Sonntagsbuchstabe in diesem Jahr E. Diesen gibt auch der Julianische Kalender.

S. 74.

Das Festlings, Aequinoctium zu finden, verfährt man wie oben im 4ten Abschnitt: Das ist man suchet den Ueberrest in der Aequinoctialtafel, und addiret zu der danebenstehenden Zeit 2 Stunden und 30 Minuten; weil das Aequinoctium in 50 Zirkeln, zurück gerechnet, um 150 Minuten vor sich geht (S. 12). Von der Summa zieht man den Quotienten 3mal genommen ab; so zeigt der Ueberrest den Tag, die Stunde und Minuten des Aequinoctii im März;en.

In obigem Exempel ist der Ueberrest 12; dieser giebt in der Aequinoctialtafel den 20ten März, 7. Uhr 14. Minuten Vormittag: dazu addiret man 2 Stunden 30 Minuten, thut 9 U. 44 M. Hiervon den Quotienten 3mal, das ist 33 Minuten abgezogen, verbleiben 9 Uhr 11 Minuten zur Zeit des Aequinoctii in Rom den 20ten März No. 325.

S. 75.

Den österlichen mittlern Vollmond zu bestimmen verfährt man wie oben (S. 47. und ferner.) Man thut aber zu der gefundenen Zeit eine Epacte von 50 Zirkeln, mit 19 Tagen, 5 Stunden und 12 Minuten hinzu; weil der mittlere Vollmond in solcher Zeit, zurückgerechnet, um soviel vor sich geht.

In obigen Exempel giebt der Quotient 11 in der Epactentafel No. 1

	8 Tage	22 Stunden	58 Minuten.
dazu	19	5	12
	thut	28 Tage	4 Stunden 10 Minuten
		Der Ueberrest 12 giebt in der Epactentafel	
	No. 2,	12 Tage	11 Stunden 20 Minuten.
<hr/>			
Vollmond im März den	15ten	um 16 Uhr	50 Minuten.

Wol

Wen aber dieser vor dem Aequinoctio fällt: so ist er nicht österlich: man muß also noch eine Wonds-Revolution darzu thun mit 29 Tagen 12 Stunden 44 Minuten.

thut 45 Tage 5 Stunden 34 Minuten

Den Märzten mit 31 Tagen abgezogen, fällt der österliche Vollmond auf den 14ten April um 5 Uhr 44 Minuten Nachmittag. Dieser hat den Buchstaben F; folglich war er ein Mittwoch: also fiel Ostern auf den 15ten April.

Wir wollen es auch mit einem Jahr versuchen, welches in der Historie sehr berühmt ist, weil es darinnen Zweifel wegen des Osterfestes absetzte: und das ist das Jahr 387, worinnen der Heil. Augustinus am Charfsamstage, den 24ten April, getauft wurde.

3 8 7

5 0

4 3 7 } 1 3. Quotient

33) 3 3 J

1 0 7

9 9

8 ein Schaltjahr

darunter 2 Schaltjahre

1 0 Zurück

Quotient corrigirt 1 2 Vorwärts

2 Vorwärts E

Der Sonntagsbuchstabe war also nach dem Schalttage E: und diesen giebt auch der Julianische Kalender (S. 69.)

R 3

Der

Der Ueberrest 8 giebt in der Aequinoctialtafel am 20ten März das Aequinoctium um 7 Uhr 58' frühe. Dazu 2 St. 30', thut 10 Uhr 28', Davon abgezogen den Quotienten dreymal, das ist 39', verbleibt zur wahren Zeit des Aequinoctii der 20te März um 9 Uhr 49' früh.

Eine 50fache Zirkel Epacte thut	19 Tage	5 St.	12 Min.
der Quotient 13 giebt in der			
Epacten-Tafel Nro. 1,	29 Tage	10 St.	49 Min.

Zusammen	48 T.	16 St.	1 Min.
der Ueberrest 8 giebt Nro. 2,	28 T.	—	3 Min.

also der Vollmond im März den 20ten um 15 U. 58 Min. das ist den 21ten um 2 Minuten vor 4 Uhr in der Frühe. Nach den Cassinischen Tafeln begab sich der wahre Vollmond den 21ten etliche Minuten nach 11 Uhr vormittag; er war also ganz gewiß österlich. Weil aber dieser Tag den Buchstaben E hat, so war er dießmal ein Sonntag, folglich hätte Ostern 8 Tage darnach das ist am 28ten März gefeyert werden sollen. Der Heil. Ambrosius entschied aber, auf die Anfrage der Bischöffe von Aemilien, daß der 25te April der wahre Ostertag wäre, welches unrecht war. Der Mondzirkel hatte ihn verführet; denn dieser zeigt wirklich den österlichen Vollmond auf den 18ten April. Hieraus sieht man abermal, wie gegründet unsere obige Anmerkung (S. 3.) ist.

S. 76.

Wenn man will; so kann man auch diese Methode für die Jahre, die auf 1600 folgen, gebrauchen.

Nehmen

Nehmen wir zum Beispiel das Jahr: 1769
 thun wir hiezu die Zahl von 50

thut
 diese mit 33 dividiret

	1819	55	Quotient
33)	165	J	
	169		
	165		

Der Ueberrest ein Schaltjahr
 Darunter stecken Schaltjahre

	4
	1

der Quotient um 1 vermindert

thut	5	Zurück
	54	Vorwärts
	49	Vorwärts

diese 49 mit 7 dividiret bleibt übrig

Also ist in diesem Jahr der Sonntagsbuchstab A, wie hien
 oben (S. 8.)

Der Ueberrest 4 zeigt in der Aequinoctialtafel den 20ten
 März um 8 Uhr 43 Minuten: dazu addiret 2 Stunden 30 Mi-
 nuten, thut 11 Stunden 12 Minuten: davon abgezogen den
 Quotienten 3mal mit 165 Minuten, oder 2 Stunden 45 Mi-
 nuten, verbleiben 8 Uhr 27 Minuten zur Zeit des Aequinoctii zu
 Rom den 20ten März.

Eben so kommt die Zeit des mittlern Vollmonds heraus.
 Denn der Quotient 55 giebt in der Epactentafel No. 1,

	16	Tage	20	St.	28	Min.
dazu	19		5		12	
thut	36	Tage	1	St.	40	Min.
	272					36

das ist: 3.6 Tage 1 St. 40 Min.
 Der Ueberrest 4 giebt in der
 Epactentafel No. 2, 1 4 Tage — St. 1 Min.

Also fällt der mittlere Voll-
 mond im März auf den 22 ten um 1 Uhr 39 Min.
 und dieß trifft mit der Berechnung (S. 49.) bis auf eine einzige
 Minute nahe genau zusammen.

S. 77.

Wenn man also auch die Gregorianische Einschaltungs-
 art beybehalten wollte; so würde doch noch unser System dazu
 dienen, daß man die wesentlichen Stücke des Kalenders für das
 vorgegebene Jahr daraus bestimmte, und die gefundenen Tage
 sofort auf den Gregorianischen Kalender reducirte. (S. 68.)

Nehmen wir z. E. das Jahr 1768. Dieß ist in unserm Ka-
 lender das 3te im 6ten Zirkel von No. 1600 angefangen, und
 hat den Sonntagsbuchstaben E. Das Aequinoctium fällt auf den
 22ten März um 2 Uhr 38 Minuten frühe; und der östliche
 Vollmond den 3ten April um 4 Uhr 50 Minuten früh. Weil
 nun der Gregorianische Kalender dieses Jahr nach dem Schalt-
 tage den Sonntagsbuchstaben B hat, folglich um einen Buch-
 staben weniger zählet als der unsrige; so fällt das Frühlings-
 Aequinoctium nach dem Gregorianischen Stylo den 20ten März,
 um 2 Uhr 38 Minuten frühe, und der östliche Vollmond den
 2ten April um 4 Uhr 50 Minuten früh. Der 2te April hat den
 Buchstaben A; folglich fällt Ostern in diesem Jahr nach dem
 Gregorianischen Styl auf den 3ten April.

Zweyter

Zweyter Theil

Erster Abschnitt.

Eingang.

S. 78.

Bis hieher habe ich immer den einfachen Zirkel von 33 Jahren für den besten gehalten, und bewiesen, daß er unter allen anderen Zirkeln, wegen der Einschaltungsart, der beste ist. (S. 14.) Die Combination zweyer oder mehrerer verschiedener Zirkel hat mir immer etwas verplexes zu seyn geschienen. Nach einem reifen Nachdenken aber habe ich gefunden, daß es in der Berechnung eben so wenig, oder doch nicht viel mehr Mühe braucht, zween verschiedene Zirkel mit einander zu combiniren, als sich eines einfachen zu bedienen.

S. 79.

Es ist beynabe so gut als demonstrirt, daß die wahre Größe des tropischen Jahres geringer als 365 Tage, 5 Stunden, 48 Min. und 49 Sec. und näher bey 44 Sec. als 49 ist. Der Herr de la Lande in seiner Astronomie 1. Buch S. 127. giebt die Größe des tropischen Jahres von 365 Tagen, 5 Stunden, 48 Min. und 45 Sec. als aus der Erfahrung richtig bestimmt an. Wir haben schon oben (S. 12) gezeigt, daß in dieser Voraussetzung ein Zirkel von 33 bürgerlichen Jahren, in welchem 8 Tage eingeschaltet werden, um 11 Min. 15 Sec. kleiner, als 33 tropische Jahre; und daß hingegen 29 tropische Jahre um 33 Min. 45 Sec.

Sec. größer sind als ein Zirkel von 29 bürgerlichen Jahren, worinnen 7 Tage eingeschaltet werden. Drey Zirkel von 33 Jahren (das ist 99 Jahre, worinnen 24 Tage eingeschaltet werden) sind demnach um 33 Min. 45 Sec. kleiner als 99 tropische Jahre; und 29 tropische Jahre sind um 33 Min. 45 Sec. größer als ein Zirkel von 29 Jahren, worinnen 7 Tage eingeschaltet werden. Wenn man also 3 Zirkel von 33 Jahren, und hernach einen von 29 Jahren gebrauchet, die zusammen 128 Jahre ausmachen; so werden die Fehler gegen einander vollkommen compensiret: wenn man nämlich voraus setzt, daß das tropische Jahr auf das allergenaueste 365 Tage, 5 Stunden, 48 Min. und 45 Sec. beträgt, wie man fast sicher vermuthen darf. Nach 128 Jahren gienge folglich das Equinoctium nicht einmal um eine Secunde zurück oder vor sich, welches in einem einfachen Zirkel von 33 Jahren um 3 Minuten zurücke treten würde, wenn das tropische Jahr auf das genaueste 365 Tage, 5 Stunden, 49 Min. ausmachte (S. 12.)

S. 80.

Ein solcher zusammen gesetzter Zirkel von 128 Jahren ist demnach in allem Betracht dem einfachen von 33 Jahren weit vorzuziehen. Nun sollte man meynen, es würde hierzu eine sehr perplexere Rechnung erfordert. Es ist aber dem nicht also, wie wir bald hernach sehen werden. Ich werde hier viel kürzer seyn, als im ersten Theile, weil die allda weitläufiger angebrachten Gründe darzu dienen, das, was ich nunmehr im Kurzen sagen werde, vollständig zu erläutern.



Zweiter Abschnitt.

Wie im combinirten Zirkel von 128 Jahren die Eigenschaft der Jahre, und für ein jedes gegebenes Jahr der Sonntagsbuchstab zu bestimmen.

S. 81.

Wir sehen 3 Zirkel von 33 Jahren, in deren jedem das 4te, 8te, 12te, 16te, 20te, 24te, 28te und 32te Jahr Schaltjahre von 366 Tagen sind. Auf diese 3 Zirkel, die 99 Jahre ausmachen, lassen wir einen einzigen Zirkel von 29 Jahren folgen; worinnen das 4te, 8te, 12te, 16te, 20te, 24te und 29te Schaltjahre sind. Beyde zusammen machen also einen grossen Zirkel von 128 Jahren aus, worinnen über die 365 Tage, die für ein gemeines Jahr gelten, 3mal 8, (das ist 24) und 1mal 7, zusammen also 31 Tage eingeschaltet werden. Ein solcher Zirkel von 128 Jahren enthält demnach über die completen Wochen noch 128 und 31, zusammen aber 159 Tage; das ist 22 Wochen und 5 Tage.

S. 82.

Wenn also J. C. das erste Jahr im ersten Zirkel von 128 Jahren mit einem Sonntage angefangen hat, so fängt das erste im 2ten Zirkel mit einem Frentage an. Folglich gehen die Sonntagsbuchstaben nach Verflusse eines 128jährigen Zirkels um 2 vor sich. Wenn demnach das Jahr 1600 den Sonntagsbuchstaben A hat; so hat das Jahr 1728 E.

S. 83.

Wir haben schon oben (S. 15) erwiesen, daß nach einem 33jährigen Zirkel der Sonntagsbuchstab um 1 weiter vor sich geht.
Und

Und jedermann weiß, daß nach einem gemeinen Jahre der Sonntagsbuchstab um 1, und nach einem Schaltjahre um 2 zurücke geht. Dieß alles voraus gesetzt, wird es nicht schwer fallen, zu bestimmen, ob ein vorgegebenes Jahr der gemeinen Zeitrechnung ein gemeines oder ein Schaltjahr nach unserm Stylo ist, und ob es zum größern Zirkel von 33, oder zum kleinern von 29 Jahren gehöret, und was ihm für ein Sonntagsbuchstab zukömmt.

S. 84.

1) Man reduciret nämlich das vorgegebene Jahr Christi auf unsre Ära, das ist, man zieht 1600 davon ab.

2) Den Ueberrest, welcher das Jahr unsrer Ära andeutet, dividiret man mit 128: was heraus kömmt, nennet man den ersten Quotienten

3) Was nach der Division übrig bleibt, dividiret man ferner mit 33, und nennet das, was heraus kömmt, den zweyten Quotienten

4) Wenn dieser zweyte Quotient geringer ist, als 3; so zeigt der Ueberrest nach der zweyten Division das laufende Jahr im größern Zirkel von 33 Jahren an, worinnen 32 ein gemeines Jahr ist. Wäre aber der zweyte Quotient 3 (größer kann er niemals seyn) so deutet der Ueberrest nach der zweyten Division das laufende Jahr im kleinern Zirkel von 29 Jahren an, worinnen das 28te ein gemeines Jahr ist.

5) Wenn sich der zweyte Ueberrest gerade auf mit 4 dividiren läßt; so ist das vorgegebene Jahr ein Schaltjahr, angenommen 32 im größern und 28 im kleinern Zirkel (N. 4)

6) Wenn nach der ersten, oder zweyten Division nichts das ist 0 übrig bleibt, so ist das vorgegebene Jahr ein Schaltjahr.

B. C. 1) $\begin{array}{r} 1769 \\ 1600 \end{array}$ der gemeinen Zeitrechnung

$\begin{array}{r} 169 \\ 128 \end{array} \Bigg| 1$ Erster Quotient

$\begin{array}{r} 417 \\ 33 \end{array} \Bigg| 1$ Zweyter Quotient

2. ein Schaltjahr im 2ten größern Zirkel von 33 Jahren.

2) $\begin{array}{r} 1836 \\ 1600 \end{array}$ der gemeinen Zeitrechnung

$\begin{array}{r} 2367 \\ 128 \end{array} \Bigg| 1$ Erster Quotient

$\begin{array}{r} 1087 \\ 33 \end{array} \Bigg| 3$ Zweyter Quotient

9 ein gemeines Jahr im kleinen Zirkel von 29 Jahren.

3) $\begin{array}{r} 1826 \\ 1600 \end{array}$

$\begin{array}{r} 2267 \\ 128 \end{array} \Bigg| 1$ Erster Quotient

$\begin{array}{r} 981 \\ 33 \end{array} \Bigg| 2$ Zweyter Quotient

32 ein gemeines Jahr im 3ten größern Zirkel von 33 Jahren.

D v

4)

- 4) $\begin{array}{r} 1855 \\ \underline{1600} \\ 255 \end{array}$
 $128) \quad 128 \mid 1$ Erster Quotient
 $\quad \quad 127 \mid$
 $33) \quad 99 \mid 3$ Zweyter Quotient
 $\quad \quad 28$ ein gemeines Jahr im kleineren Zirkel von 29 Jahren.
- 5) $\begin{array}{r} 1856 \\ \underline{1600} \\ 256 \end{array}$
 $128) \quad 256 \mid 2$ Erster Quotient
 $\quad \quad - 0$ Ein Schaltjahr das letzte im zweyten größten Zirkel.
- 6) $\begin{array}{r} 1889 \\ \underline{1600} \\ 289 \end{array}$
 $128) \quad 256 \mid 2$ Erster Quotient
 $\quad \quad 33 \mid$
 $33) \quad 33 \mid 1$ Zweyter Quotient
 $\quad \quad - 0$ ein Schaltjahr das letzte im ersten größten Zirkel.
- 7) $\begin{array}{r} 1922 \\ \underline{1600} \\ 322 \end{array}$
 $128) \quad 256 \mid 2$ Erster Quotient
 $\quad \quad 66 \mid$
 $33) \quad 66 \mid 2$ Zweyter Quotient
 $\quad \quad - 0$ Ein Schaltjahr das letzte im zweyten großen Zirkel

8)

8)	1955	
	1600	
	3557	
128)	256	2 Erster Quotient
	99	3 Zweyter Quotient
33)	99	

o Ein Schaltjahr das letzte im dritten größern Zirkel.

S. 87.

Um nun den Sonntagsbuchstaben zu finden; 1) Multipliziert man den ersten Quotienten mit 2. 2) Zum Product thut man den zweyten Quotienten, und nennt die Summe B. welche anzeigt, um wieviel der Sonntagsbuchstab von No. 1600 an bis auf das vorgegebene Jahr nach dem Schalttage vorwärts gegangen ist (S. 17.). 3) Zum Ueberrest nach der zweyten Division thut man soviel Einheiten, als Schaltjahre (das ist die Zahl 4) darinnen stecken, (S. 16.) und nennet die Summe K. diese deutet an, um wieviel der Sonntagsbuchstab rückwärts gegangen ist. 4) Man zieht B. vor K, oder K. von B. ab, und wirft von der differenz 7 so oft weg, als sichs thun läßt, so zeigt der Ueberrest an, um wieviel der Sonntagsbuchstab von A entweder vor oder rückwärts gegangen ist. Ist B größer als K, so ist er um so viel von A vor sich gegangen, als sie differiren. Ist aber B kleiner als K, so ist er um so viel von A zurück gegangen. Die Disposition der Buchstaben bleibt wie S. 17.

Im ersten Exempel (S. 86.) war der erste Quot.	1
	mit 2 multipl.
	2
Dazu den zweyten Quor.	1
	3 B
D 5 2	Der

Der Ueberrest nach der zweyten Division war 8
 Darinnen steckt 4 2 mal.
10 R.
 3 B.
 7) 711
7
 0 2 B

Im aten Exempel ist der erste Quotient 1
 mit 2 multipl.
 giebt 2
 Dazu den zweyten Quotienten 3

Der Ueberrest nach der zweyten Division war 5 B.
 Darinnen steckt 4 2 mal
11 R.
 5 B.
 6 sechs B.

Im dritten Exempel ist der erste Quotient 1
 mit 2 multipl.
 giebt 2
 Dazu den zweyten Quotienten 2
4 B

Der Ueberrest nach der zweyten Division war 3 2
 Darinnen stecken Schaltjahre 7 (S. 4.)
39 R.
 4 B
39
 7 fünf

das ist 3 9
 7 fünfmal abgezogen, oder 3 5
 Verbleibt 0 A

Im vierten Exempel ist der erste Quotient 1
 mit 2 multipl.
 giebt 2

Dazu den zweyten Quotienten 3
 5 B

Der Uebersrest nach der zweyten Division ist 2 8
 Darinnen stecken Schalkahre 7
 3 5 R
 5 B

7 viermal abgezogen, oder 2 8
 2 rückw. F

Im fünften Exempel ist der erste Quotient 2
 mit 2 multipl.
 giebt 4 B.vorm.E

Im sechsten Exempel ist der erste Quotient 2
 mit 2 multipl.
 giebt 4
 Dazu den zweyten Quotienten 1
 5 B. F

Man muß demnach von A 5 weiter vor sich zählen, so
 kommt man auf F.

Der Ueberrest nach der zweyten Division von
Darinnen steht

von 2400000000

1000

1000

Im 1ten Exempel

2
2
4
3
7
7
0 8

Der Ueberrest

wird weggeworfen

Verbleibt

Dritter Abschnitt.

Wie die Zeit des Frühlings, Äquinocliū für ein
jedes gegebenes Jahr in dieser Jahrseinstellung
zu finden.

§. 26.

Wie wir das tropische Jahr (§ 19.) zu 365 Tagen, 5 Stun-
den, 48 Min. 45 Sec. angenommen haben; so bestimme
nach unserer folgende Äquinoclialtafel eine andere Tafel, als
die obige (§ 26.)

Laufen

Tag des Equi-
noctii im Mär-
zen.

Uhr M. Sec.

neuer Kalenderforme.
das ist
nach abzug der 11
Tage 0 11
11

11

11

Schaltj.

13

14

15

Schaltj.

17

18

19

Schaltj.

21

22

23

..	20	Vormit.	9	26	—
	—	Nachmit.	3	14	45
	—	Nachmit.	9	3	30
		Vormit.	2	52	15
		Vormit.	8	41	—
		Nachmit.	2	29	45
		Nachmit.	8	18	30
		Vormit.	2	7	15
..	20	Vormit.	7	56	—
.....	—	Nachmit.	1	44	45
.....	—	Nachmit.	7	35	30
.....	21	Vormit.	1	22	15
.....	20	Vormit.	7	11	—
.....	—	Nachmit.	0	59	45
.....	—	Nachmit.	6	48	30
.....	21	Vormit.	0	37	15
.....	20	Vormit.	6	26	—
.....	—	Nachmit.	0	14	45
.....	—	Nachmit.	6	3	30
.....	—	Nachmit.	11	52	15
.....	—	Vormit.	5	41	—
.....	—	Vormit.	11	29	45
.....	—	Nachmit.	5	18	30
.....	—	Nachmit.	11	7	15

Laufen

Im siebenten Exempel ist der erste Quotient	2
	mit 2 multipl.
	4
	gibt 4
Dazu der zweyte Quotient	2
	6
wird §.	B. vor

Im achten Exempel endlich ist der erste Quotient	2
	mit 2
	4
	gibt 4
Dazu den zweyten Quotienten	3
	7
	7 einmal weggeworfen
	7
	Verbleibt 0 2

Dritter Abschnitt.

Wie die Zeit des Frühlings, Aequinoctii für ein jedes gegebenes Jahr in dieser Jahreinteilung zu finden.

§. 26.

Weil wir das tropische Jahr (§ 79.) zu 365 Tagen, 5 Stunden, 48 Min. 45 Sec. angenommen haben; so bestimme auch unsere folgende Aequinoctialtafel eine andere Gestalt, als die obige (§ 26.)

Laufen

Laufendes Jahr im Zirkel.	Tag des Aequi- noctii im Mär- zen.	Uhr	St.	Sec.	
Schaltj.	0 20	Vormit.	9	26	—
	1 —	Nachmit.	3	14	45
	2 —	Nachmit.	9	3	30
	3 21	Vormit.	2	52	15
Schaltj.	4 20	Vormit.	8	41	—
	5 —	Nachmit.	2	29	45
	6 —	Nachmit.	8	18	30
	7 21	Vormit.	2	7	15
Schaltj.	8 20	Vormit.	7	56	—
	9 —	Nachmit.	1	44	45
	10 —	Nachmit.	7	35	30
	11 21	Vormit.	1	22	15
Schaltj.	12 20	Vormit.	7	11	—
	13 —	Nachmit.	0	59	45
	14 —	Nachmit.	6	48	30
	15 21	Vormit.	0	37	15
Schaltj.	16 20	Vormit.	6	26	—
	17 —	Nachmit.	0	14	45
	18 —	Nachmit.	6	3	30
	19 —	Nachmit.	11	52	15
Schaltj.	20 —	Vormit.	5	41	—
	21 —	Vormit.	11	29	45
	22 —	Nachmit.	5	18	30
	23 —	Nachmit.	11	7	15

Laufen

Laufendes Jahr im Zirkel.	Tag des Aequi- noctii im März ten.	Uhr	Min.	Sec.	
Schaltj. 24	20	Vormit.	4	56	—
25	—	Vormit.	10	44	45
26	—	Nachmit.	4	33	30
27	—	Nachmit.	10	22	15
Schaltj. 28	—	Vormit.	4	11	—
In einem kleineren Zirkel von 29 Jahren.					
28	21	Vormit.	4	11	—
29	20	Vormit.	9	59	45
30	—	Nachmit.	3	48	30
31	—	Nachmit.	9	37	15
32	21	Vormit.	3	26	—
Schaltj. 33	20	Vormit.	2	14	45

S. 87.

Vergleicht man nun das 0 Jahr im größern Zirkel mit dem 33ten, so zeigt sich, daß das Aequinoctium nach einem größern Zirkel um 11 Min. 15 Sec. folglich nach dreym Zirkeln um 33 Min. 45 Sec. zurücktritt. Und wenn man eben dieses 0 Jahr mit dem 29ten im kleineren Zirkel von 29 Jahren vergleicht; so ergibt sich, daß nach Verfluß eines solchen kleinen Zirkels das Aequinoctium um 33 Min. 45 Sec. weiter vortrücket. Wenn man demnach 3 größere und einen kleineren Zirkel mit einander verbindet; so ist klar, daß das Aequinoctium nach Verfluß eines solchen größten Zirkels von 128 Jahren um eben so viel zurücke tritt, als es weiter vor sich geht; folgsam daß sich beyde, der Zurück- und Vor-

Vorgang des Aequinoctii, gegen einander genau compensiren. a) und dieß bekräftiget dasjenige vollkommen, was wir hieoben S. 79.) gesagt haben.

S. 88.

Will man demnach die eigentliche wahre Zeit des Aequinoctii für ein gegebenes Jahr auf das genaueste wissen; so multipliciret man den zweyten Quotienten (S. 79.) mit 11 Min. 15 Sec. so zeigt das Product, wie viele Min. von der in der Tabelle gefundenen Zeit abgezogen werden müssen, um die wahre Zeit des Aequinoctii auf das genaueste zu bestimmen.

Wir geben hiervon folgendes Beispiel.

Im 2ten Exempel (S. 86.) ist der zweyte Quotient 3; dieser mit 11 Min. 15 Sec. multipliciret, giebt 33 Minuten, 45 Sec. Der Ueberrest 9 zeigt in der Aequinoctialtabell den 20ten März um 1 Uhr, 44 Min. 45 Sec. Nachmittag. Hiervon zieht man die oben gefundenen 33 Min. 45 Sec. ab; so verbleibt zur wahren Zeit des Aequinoctii im Jahre Christi 1836 der 20te März um 1 Uhr, 11 Min. Nachmittag; wenn nämlich das tropische Jahr auf das allergenaueste 365 Tage, 5 Stunden, 48 Min. und 45 Sec. ausmachet, wie wir angenommen haben.

a) Man multiplicire den Unterschied eines tropischen Jahres von einem gemeinen, so 5 St. 48 Min. 45 Sec. ausmachet, mit 128, so kommen gerade 31 Tage heraus, so viel wir nämlich in dieser Zeit einschalten.

Die protestantischen Stände des Reichs haben deswegen den 33jährigen und alle übrige combinirte Zirkel verworfen, weil sie dafür hielten, daß, um eine richtige Einschaltung zu erhalten die Kenntniß der eigentlichen Größe des tropischen Jahres unumgänglich nöthig wäre. Wir getrauen uns aber zu zeigen, daß sie gar nicht dazu nöthig ist. Wir haben schon oben (S. 12.) bewiesen, daß, wenn man einen einfachen Zirkel gebrauchen will keiner als der von 33 Jahren der Sache am nächsten tritt. Wir haben weiters gezeigt, (S. 79.) daß das tropische Jahr nicht größer als 365 Tage, 5 St. 48 Min. 49 Sec., und nicht kleiner als 365 Tage, 5 St. 48 Min. 45 Sec., nach den bewährtesten Observationen seyn könne. Wir haben hiernächst die letztere Quantität des tropischen Jahres, welche Mr. de la Lande für die richtigste an giebt, darum erwähnt, weil sie sich für einen combinirten großen Zirkel von dreien größern Zirkeln zu 33 Jahren, und einen Kleinern zu 29 Jahren, die zusammen 128 Jahre ausmachen, am besten schickt.

Wollte man mit Vorbehaltung dieser Größe des tropischen Jahres 4 größere Zirkel zu 33 Jahren, und einen Kleinern zu 29 Jahren mit einander combiniren, und einen zusammen gesetzten Zirkel daraus machen; so würde sich ein Unterschied von 11 Min. 15 Sec. ergeben; und dieser Unterschied würde desto beträchtlicher werden, je öfter man den größern Zirkel gebrauchet. Noch größer aber würden diese Differenzen anwachsen, wenn das tropische Jahr größer wäre, als wir es angenommen haben.

§. 91.

Man versuche es auch mit andern Zirkeln. Man combinire z. E. einen 37jährigen 2, oder 3mal mit einem 25, oder 29jährigen 10. Man nehme das tropische Jahr nach verschiedenen indigenen Größen an; so wird man allemal finden, daß keine einzige Zirkel-Combination der Sache so nahe tritt, als die unfrige; und daß folglich keine einzige Einschaltungsart in der Welt bequemer sey, als die 33jährige im ersten Theile, wenn man einfache Zirkel haben will; und keine andere, als die 128jährige in dem zweyten Theile, wenn man zusammen-gesezte Zirkel verlangt.

§. 92.

Sollte endlich einmal die Größe des tropischen Jahres bis auf Tersen genau ausfindig gemacht werden; so darf man darum unsere Zirkel nicht ändern: sondern man machet sich eine neue Aequinoctialtafel, welche auf die wahre Größe des tropischen Jahres eingerichtet ist. Dieß hat nicht die geringste Schwierigkeit; weil solche Tafel aus der bloßen Addition des Unterschieds eines gemeinen Jahres zu 365 Tagen von einem tropischen entspringt, wie wir schon oben gezeigt haben. (§. 26.) Man wird alsdann gleich sehen, wie viel nach einem jeden Zirkel das Aequinoctium entweder zurücke oder vor sich gehet: und hier nach kan man die (§. 28.) an Hand gegebene Correction vornehmen. Hieraus veroffenbaret sich abermal, wie wenig man sich in Erwählung einer aus den von uns vorgeschlagenen Einschaltungsarten an der Größe des tropischen Jahres aufzuhalten habe.



Vierter Abschnitt.

Von der Art und Weise den österlichen mitt-
leren Vollmond im combinirten Kalender
zu finden.

§. 93.

Wir beziehen uns vor allen auf den 4ten Abschnitt unsers ersten Theils. Unsere Epactentafel bestmmt aber, weil wir hier zweyerley Quotienten und verschiedene Zirkel haben, eine andere Gestalt, als die hieroben (S. 44.) Die Epacte für einen ganzen Zirkel zu 33 Jahren thut 4 Tage, 12 Stunden, 26 Min. 28 Sec. genau: und diese 3mal genommen, (das ist für 3 Zirkel oder 99 Jahre), 13 T. 13 St. 19 M. 24 Sec. Thut man zu der Epacte von einem kleinen Zirkel zu 29 Jahren, 20 T. 1 St. 9 M. 6 " 20 ". hinzu, und zieht von der Summe eine ganze Monatsrevolution zu 29 T. 12 St. 44 M. 3 ". 10 " ab; so giebt der Ueberrest die Epacte für den zusammen gesetzten Zirkel von 128 Jahren, zu 4 T. 1 St. 44 M. 27 Sec. und 10 ". Aus diesen Gründen ist nun unsere folgende Epactentafel durch die bloße Addition entsprungen.



Epacten

Epaktentafel. Epoche An. 1600 den 29. März, 3 U. 9 Min.

No. 1. Combinirte Zirkel-Epakten.					No. 3. Jahres- Epakten.				
1ter Quot.	Epakten.				Ueber- rest.	Epakten.			
	Tage	St.	M.	Sec.		Tage	St.	M.	Sec.
1	4	1	44	27	1	10	15	11	22
2	8	3	28	54	2	21	6	22	44
3	12	5	13	21	3	2	8	50	3
4	16	6	57	48	4	14	0	1	25
5	20	8	42	15	5	24	15	12	47
6	24	10	27	43	6	5	17	40	6
7	28	12	12	10	7	16	8	51	28
8	3	1	12	34	8	28	—	2	50
9	7	2	56	1	9	9	2	30	9
10	11	4	40	28	10	19	17	41	31
11	15	6	24	55	11	—	20	8	50
12	19	8	9	22	12	12	11	20	12
13	23	9	53	49	13	23	2	31	34
14	27	11	38	16	14	4	4	58	53
15	2	—	38	40	15	14	20	10	15
20	22	9	20	56	16	26	11	21	37
30	4	1	17	21	17	7	13	48	55
40	15	5	57	49	18	18	5	—	17
50	26	10	38	17	19	28	20	11	39
60	8	2	34	42	20	10	22	38	59
70	19	7	15	10	21	21	13	50	20
80	—	23	11	35	22	2	16	17	39
90	12	3	52	3	23	13	7	29	1
100	23	8	32	31	24	24	22	40	23
					25	6	1	7	42
					26	16	16	19	4
					27	27	7	30	26
					28	9	9	57	45
						8	9	57	45
					29	20	1	9	7
					30	1	3	36	26
					31	11	18	47	48
					32	22	9	59	9
					33	4	12	26	28

Die Monats-
Revolutionen
findet man
schon oben in
der Tabelle
(S 44.)

Weil 13 große
Ziſel 1664 Jahr-
re ausmachen, ſo
darf man nur eine
13fache combi-
nirte Zirkel-
Epakte mit 23 T:
9 St. 53 Min.
49 Sec. zur obigen
Epoche der
29 T. 3 St. 9
Min. hinzuhun;
und von der
Summa eine
ganze Revolution
von 29 T. 12 St.
44 Min. 3 Sec.
hinweg nehmen;
ſo verbleibt der
23te März. —
St. 18 M. 46
Sec zur Epoche
des mittl Vollm.
im 64ten Jahre
vor der gemeinen
Zeitrechnung.

im groß. Zirk.
im klein. Zirk.

Wenn man demnach die Zeit des mittlern Vollmonds im März für jedes vorgegebene Jahr wissen will; so sucht man 1) den ersten Quotienten in der Tafel Nro. 1 auf, und nimmt die damit correspondirende Epacte; 2) Eben so excerpirt man die mit dem zweyten Quotienten correspondirende Epacte Nro. 2, und 3) diejenige Epacte Nro. 3, welche dem Ueberrest zukommt. 4) Man bringt alle drey Epacten in eine Summa, und zieht 5) soviel Revolutionen davon ab, als sich thun läßt; so zeigt die verbleibende Zahl, um wieviel Tage, Stunden, Minuten &c. der mittlere Vollmond im März seit No. 1600 bis auf das vorgegebene Jahr zurückgegangen ist. Man zieht also 6) diese verbleibende Zahl vom 29ten März 3 Uhr und 9 Minuten ab, (an welchem Tage sich im Jahr 1600 der mittlere Vollmond zu Rom ereignet hat; (S. 43.):) so zeigt der Ueberrest den Tag, die Stunde, Minute &c. des mittleren Vollmonds im März für das vorgegebene Jahr.

Nehmen wir das erste Exempel (S. 86.) vom Jahr 1769 da ist der erste Quotient 1, hiemit correspondiret Nro. 1 die Epacte
 4 T. 1 St. 44 M. 27 Sec.
 Der zweyte Quotient ist auch 1, dieser hat zur Epacte Nro. 2, 4 T. 12 St. 26 M. 28 Sec.
 Der Ueberrest 2 hat zur Epacte N. 3, 28 T. 0 St. 2 M. 50 Sec.
 thut zusammen 36 T. 14 St. 13 M. 45 Sec.
 Eine ganze Rev. davon abgez. mit 29 T. 12 St. 44 M. 3 Sec.
 Verbleiben . 7 T. 1 St. 29 M. 42 Sec.
 abgezogen von 29 3 9 —
 Vollmond im März den 22 um 1 U. 39 M. 18 Sec.
 Dieß

Dies weist mit der obigen Berechnung) (S. 49.) vollkommen überein und eben den Tag weist auch der Gregorianische Kalender.

S. 95.

Wenn der solchergestalt gefundene Tag des Vollmonds vor dem Aequinoctio fällt: So ist er nicht östlich: man muß also noch eine Revolution dazu thun, und von der Summe den ganzen März mit 31 Tagen abziehen; so zeigt der Ueberrest den Tag, und die Stunde &c. des mittlern östlichen Vollmonds im April.

Nehmen wir das zweyte Exempel (S. 86.) vom Jahr 1836 da ist der erste Quotient 1. Hiemit correspondiret No. 1, die Epacte

Der zweyte Quotient 3 hat	4 T. 1 St. 44 M. 27 Sec.
Die Epacte No. 2,	13 T. 13 St. 19 M. 24 Sec.
Der Ueberrest 9 No. 3	5 T. 2 St. 30 M. 9 Sec.

thut zusammen	26 T. 17 St. 34 M. — Sec.
abgezogen von	29 T. 3 St. 9 M. — Sec.

Vollmond im März den	2 um 9 U. 35 M. — Sec.
Dazu eine Revolution No. 4,	29 12 44 3
	31 T. 22 St. 19 M. 3 Sec.

Also fällt der mittlere Vollmond No. 1836 auf den 1ten April um 10 Uhr 19 Minuten 3 Secunden Vormittag (a).

Im

(a) Diesen Tag zeigt auch der Gregorianische Kalender, welcher nach dem Schalttage eben den Sonntagbuchstaben, wie der unsrige, nämlich B hat.

Im 5ten Exempel (S. 26.) vom Jahr 1955 ist der erste Quotient 2, dieser hat No. 1, die Epacte

	8 T. 3 St. 28 M. 54 Sec.
Der zweyte Quotient 3,	13 T. 13 St. 19 M. 24 Sec.
Der Ueberrest 0	— — — —

thut zusammen	21 T. 16 St. 48 M. 18 Sec.
abgezogen von	29 T. 3 St. 9 M. —

Vollmond im März den	7 um 10 U. 20 M. 42 Sec.
dazu eine ganze Revolution	29 T. 12 St. 44 M. 3 Sec.

	36	23	4	45
abgezogen den März mit	31	—	—	—

Vollmond im April den 5 um 23 U. 4 M. 45 Sec.
 das ist den 6ten April um 12 Uhr 4 Minute 45 Secunden
 Vormittag (a)

Diese Exempel mögen genug seyn, unfre Regel vom Vollmond zu erläutern. Nun ist uns nichts mehr übrig als der

Fünfte

(a) Der Gregorianische Kalender zeigt den 5ten April, welches der nämliche Freytag ist, der in unserm Kalender der 6te heist. Denn der gregorianische hat das ganze Jahr hindurch 5. der unsrige aber nach dem Schalttage 4.

die verbleibende Zahl, um wieviel der Sonntagsbuchstab
angen ist. 4) Diese Zahl zieht man von der No. 2.
ab; So zeigt der Ueberrest, um wieviel der Sonn-
vorwärts geht. (2)

Sagt zum Exempel was das Jahr 325 für einen
oben habe? (3 2 5

		6 4	
Summa	3 2 5	1 2 8	Erster Quotient
mit 128)		2 5 6	
mit 33)		5 7 0	Zweyter Quotient
		0 1	
Division		5	
ist		3	Schaltjahr

6
wenn ist 6

Summa	6
Davon abgezogen	5
bleibt	1
Dazu	7

Hieraus abgezogen 6 No. 3.

Verbleiben 2 Vorwärts

Also ist der Sonntagsbuchstab in diesem Jahr E.

A a a 2

387

(9) Wenn die No. 2 gefundene Zahl kleiner ist, als die No. 3; so
thut man 7 hinzu, und verfährt hernach mit der Subtraction,
wie hieron gemeldet wird. Auf diese Art darf man die Buchstaben
niemal rückwärts zählen.

Handwritten notes:
vom Jahr
Epochen
Stilles
Sonne
Abgleichung
Sonne
auf dem Jahr
auf dem Jahr

Handwritten notes:
nach der
Schaltjahr
bis

Handwritten notes:
zu und bei
Schaltjahr
lebrant
Epochen
von 5
auf

den Sonntagsbuchstaben nach dem Schalttage. Der Gregorianische aber B; folglich ist der 20te März unsers Kalenders der 19te im Gregorianischen. Dieser differirer um 11 Tage von Julianischen (S. 70); der 2te März nach Julianischen Styl ist also nach der 19te im gregorianischen, und der 20te in unserm Kalender.

S. 97.

Will man aber unser Kalender-System auf die Jahre vor No. 1600 anwenden; so darf man nur, weil 13 combinirte große Zirkel 1664 Jahre ausmachen, zu dem vorgegebenen Jahre 64 addiren, und im übrigen mit der doppelten Division verfahren, wie oben (S. 84.). Und gleichwie der Sonntagsbuchstabe nach Verfluß eines großen combinirten Zirkels um 2 Buchstaben vorwärts geht (S. 82.); so geht er um soviel rückwärts, wenn man zurück zählt. Dies macht nach Verfluß von 13 Zirkeln 24, das ist über 3 complete Wochen noch 5 Buchstaben. Man darf also 2) nur den doppelten ersten Quotienten zu dem zweyten addiren, wie hieroben (S. 84.) und von der Summa 5 abziehen, so zeigt der Ueberrest (nachdem 7 so oft davon weggeworfen worden) als sich thun läßt, um wieviel der Sonntagsbuchstabe vorwärts geht (a). 3) Zum Ueberrest nach der zweyten Division thut man soviel Einheiten; als Schaltjahre darinnen sind, und wirft von der Summa so oft 7 hinweg als sich thun läßt;

So

(a) Wäre die Summa des doppelten ersten und des zweyten Quotienten weniger als der Ueberrest samt seinen Schaltjahren, so thut man 7 dazu, und zieht hernach diesen Ueberrest samt seinen Schaltjahren davon ab. Zum Exempel der erste Quotient wäre 1 der zweyte auch 1; und der Ueberrest samt den Schaltjahren 5; so wäre die Summa von doppeltem ersten und einfachen zweyten Quotienten 3. Hierzu thut man 7, sehen 10. Hiervon 5 abgezogen, verbleiben 5; um soviel geht der Sonntagsbuchstabe vorwärts.

so zeigt die verbleibende Zahl, um wieviel der Sonntagsbuchstab zurückgegangen ist. 4) Diese Zahl zieht man von der No. 2. gefundenen ab; so zeigt der Ueberrest, um wieviel der Sonntagsbuchstab vorwärts geht. (a)

Man fragt zum Exempel was das Jahr 325 für einen Sonntagsbuchstaben habe? 3 2 5

so thut man hinzu 6 4

Summa 3 8 9 9 Erster Quotient

Dividirt mit 128) 3 1 8 4 J

diese weiter dividirt mit 33) 5 7 0 Zweyter Quotient

0 1

Ueberrest nach der 2ten Division 5

darunter ist 1 Schaltjahr

6

Der erste Quot. zweymal genommen ist 6

den zweyten dazu 0

Summa 6

Davon abgezogen 5

bleibt 1

Dazu 7

8

Hiervon abgezogen 6 No. 3.

Verbleiben 2 Vorwärts

Also ist der Sonntagsbuchstab in diesem Jahr E.

A a a 2

387

(a) Wenn die No. 2 gefundene Zahl kleiner ist, als die No. 3; so thut man 7 hinzu, und verfährt hernach mit der Subtraction, wie hier vor gemeldet wird. Auf diese Art darf man die Buchstaben niemals rückwärts zählen.

aß man, an statt der Epoche vom Jahr 1600, so auf den 29ten März, 5 Uhr 9 Minuten gestellt ist, die Epoche von No 64 vor der Era vulgari annimmt, welche wir oben (S. 93.) bey der Epactentafel) auf den 23ten März — Uhr 18 Minuten heraus gebracht haben. Von dieser (allenfalls mit einer ganzen Revolution vermehret) wird die Summe der drey Epacten die dem ersten und zweyten Quotienten, und dem Ueberrest zukommen, abgezogen, so zeigt das Residuum den Tag, Stunde und Minute im März, wo sich der östliche mittlere Vollmond zu Rom im vorgegebenen Jahre ereignet.

Beym Jahr 325 war der erste Quotient 3, dieser giebt in der Epactentafel No. 14	12 T. 5 St. 13 M. 21 Sec.
Der zweyte Quotient 0	— — — —
Der Ueberrest 5, No 3	24 T. 15 St. 12 M. 47 Sec.
thut zusammen	<hr/> 36 T. 20 St. 26 M. 8 Sec.
eine Revolution abgezogen	29 T. 12 St. 44 M. 3 Sec.
Verbleiben	<hr/> 7 T. 7 St. 42 M. 5 Sec.
Diese von der Epoche abgezogen nämlich von	23 T. — St. 18 M. — Sec
Vollmond im März den	<hr/> 15 um 16 U. 35 M. 55 Sec.

Weil er aber vor dem Aequinoctio fällt, so ist er nicht östlich; man muß demnach eine Revolution dazu thun, und den März mit 31 Tagen abziehen, so kommt heraus der 14te April 5 Uhr 19 Minuten 58 Secunden Nachmittag zur Zeit des östlichen mittlern Vollmonds im Jahr 325

Beym Jahr 387 war der erste Quotient 3, dieser giebt in der Epactentafel No. 1, 12 T. 5 St. 13 M. 21 Sec.
Der zweyte Quot. 2 giebt No. 2 9 T. — 52 M. 56 Sec.
Der Ueberrest 1 No. 3; 10 T. 15 St. 11 M. 22 Sec.
Zusammen 31 T. 21 St. 17 M. 39 Sec.
Hievon abgezogen eine ganze Revolution mit 29 T. 12 St. 44 M. 3 Sec.
Verbleiben 2 T. 8 St. 53 M. 36 Sec.
Diese abgezogen von der Epoch nämlich von 22 T. — St. 18 M. —

Bollmond im März den 20 Jun. 17. U. 44 M. 24 Sec.
Dies trifft auf 13 Minuten nahe mit obiger Berechnung (S. 75.)
zusammen. Der Unterschied liegt in den Epacten, weil unsere
letzte Epacten-Tafel viel genauer und zuverlässiger berechnet
ist, als die erstere; (S. 44.) wo die Secunden nicht in Betrachtung
genommen worden sind.

Oben wurde demnach in diesem Jahr irrig den 25ten
April in mensa Imperatorum celebrirer, wie wir schon hieroben
(S. 75.) gesehen haben.

S. 100.

Will man beständig das 64te Jahr vor der gemeinen
Zeitrechnung für das 0 Jahr unsrer Kalender-Epoch annehmen;
so gilt es gleichviel, und die Regel bleibt durchaus einerley.

Im Beispiel für das laufende Jahr

1769

64

1833 | 14 Erster Quotient

128 |

553

512

41 | 1. zweiter Quotient

33 | 33 |

Uebersrest 8 ein Schaltj. im 2. gesch. Jahr
darunter sind 2 Schaltjahre

10

7 weg 3 vorwärts

Erster Quotient zweimal 28
davon abgezogen 5

23

Zweiter Quotient

1

21 davon weg 24

Verbleiben 3 vorwärts

0

Also ist der Sonntagshochstag

Der Uebersrest 8 ist dem obigen (S. 94.) gleich, folglich zeigt er auch in der Aequinoctial-Tafel den nämlichen Tag des Aequinoctii.

Der 1ste Quotient 14	gibt in der Epacten - Tafel		
Nro. 1	27	℞. 11	St. 38 M. 16 Sec
Der zweyte Quot. 1 Nro. 2,	4	℞. 12	St. 26 M. 28 Sec.
Der Ueberrest 8 Nro. 3,	28	℞. 0	— 2 M. 50 Sec.
	<hr/>		
Zusammen	60	℞. —	St. 7 M. 34 Sec.
zwey Revolutionen abgezogen	49	℞. 1	St. 28 M. 6 Sec.
	<hr/>		
Verbleiben	—	℞. 22	St. 39 M. 28 Sec.
diese abgezogen von der Epacten	No. 64 vor der Era vulgari.		
	23	℞. —	St. 18 M. — Sec.
	<hr/>		
Vollmond im März den	22	um 1 U.	38 M. 32 Sec.
wie hieroben (S. 94.).			

§. 101.

Noch besser würde man fahren, wenn man eine Anzahl combinirter Zirkel die sich mit 7 dividiren läßt, zum Exempel 14, oder 1792 Jahre, vor dem Jahr 1600 vorangehen ließe. Denn da würde man auf das Jahr 192 vor der Era vulgari kommen, welches eben sowohl ein Schaltjahr ist, und nach dem Schalttage den nämlichen Sonntagsbuchstaben A hat, wie das Jahr 1600. Man dürfte demnach zum gegebenen Jahre nur 192 hinzuthun, und alsdann durchgehends nach der Regel (S. 87.) verfahren, ohne an dem doppelten Quotienten etwas zu ändern.

Die Zeit des März - Vollmonds zu finden, thut man eine Epacte von 14 combinirten Zirkeln (anstatt der 13 oben S. 93) zu 29 Tagen 3 Stunden 9 Minuten, welches die Epacte No. 1600 war (S. 43.). Auf solche Weise bestimm man die

Zeit des mittlern März, Vollmonds im Jahr der neuen Epoche nämlich No. 192 vor der gemeinen Zeitrechnung auf den 27 März um 2 Uhr 3 Minuten 13 Sec.

§. 102.

Man begreift leicht, daß man solchergeßt die Sonntagsbuchstaben für die Jahre der Eochen aus einem jeden Jahre worinnen man sich befindet, bestimmen könne. Ich sehe zum Exempel in dem 1769sten Kalender, den ich vor mit habe, daß sich dieses Jahr mit einem Sonntage endiget, und daß also das folgende 1770te Jahr mit einem Montage anfängt; folglich kann dasselbe keinen andern Sonntagsbuchstaben als G haben.

Nun thut man zu 1770 die Zahl 192, und verfährt Durchgehends wie oben (S. 87.) wo sich dann zeigt, daß in dieser Zeit der Sonntagsbuchstab um 6 vor sich gegangen ist. Da er nun No. 1770 G ist; so muß er nothwendig No. 192 vor der Era vulgari A gewesen seyn; denn von A auf G gezählet sind 6 Buchstaben.

Nach dem Gregorianischen Styl ist es eben so. Man nimmt das geringere von dem vorgegebenen Jahr für die Epoche an, und zieht so oft 400 ab, als sich thun läßt, und verfährt weiter wie oben (S. 68.); so zeigt die zuletzt verbleibende Zahl, um wieviel der Sonntagsbuchstab in der Zwischenzeit rückwärts gegangen ist. Zum Exempel; man wollte aus dem bekannten Sonntagsbuchstaben von No. 1770 den fürs Jahr 1600 wissen; so zieht man von 1770 das

B b b

Jahr

Jahr 1600 ab; verbleiben 170 Jahre; hiervon den 4ten Theil davon mit 42 Jahren, thut 212, hiervon abgezogen die erste Ziffer vom Rest, nämlich 1. Verbleiben 211. Diese mit 7 dividiret, bleibt im Rest, 1 folglich ist der Sonntagsbuchstab von 1600 bis 1770 um 1 zurückgegangen. Da er nun No. 1770 G ist, so muß er nothwendig No. 1600 A gewesen seyn.

§. 103.

Was den Julianischen Kalender anbelangt; so muß man aus dem gegebenen Jahr den Sonntagsbuchstaben für das 0 Jahr der *Æra vulgaris* zu bestimmen suchen. Wir haben im nächstvorhergehenden §. aus dem Jahr 1770 den Gregorianischen Sonntagsbuchstaben A für das Jahr 1600 nach dem Schalttage herausgebracht. Dieß war eben so, wie im Julianischen Kalender ein Schaltjahr. Weil nun Gregorius XIII No. 1582 aus dem Kalender 10 Tage ausgemärzet hatte, so differirten beyde Kalender No. 1600 noch um 10 Tage; (das ist 1 Woche 3 Tage) folglich konnte der Sonntagsbuchstab im Julianischen Kalender nach dem Schalttage kein anderer als E seyn. Nun sind von dem 0 Jahr bis auf 1600 eben soviel Jahre verlossen. Hier von 1400 abgezogen (§. 69.) Verbleiben 200. Dieß Jahr hatte also den nämlichen Buchstaben E. In 200 Jahren sind 50 Schaltjahre, thut zusammen 250 Jahre; diese mit 7 dividiret verbleiben übrig 5; um soviel ist der Sonntagsbuchstab von 0 Jahr bis 200 zurückgegangen. Man zählet demnach von E 5 vorwärts; so kömmt man auf C. Dieß war der Sonntagsbuchstab für das 0 Jahr der *Æra vulgaris* nach dem Schalttage, im Julianischen Kalender.

Man

Man darf also nur 1) Von einem jeden gegebenen Jahre 700 so oft wegziehen als sich thun läßt; 2) den Ueberrest mit 4 dividiren und den Quotienten hinzuthun, und 3) die Summe mit 7 dividiren: was nach der Division übrig verbleibt, zeigt um wieviel man von C zurück zählen müsse, um den Sonntagsbuchstaben für das gegebene Jahr zu haben.

S. 104.

Will man lieber von A anstatt E zurückzählen; so ist klar, daß man die Summa Nro. 2 um 2 vermindern müsse; und dieß bestätigt abermal unsere oben (S. 69.) gegebene Regel, wo wir den Unterschied beyder Kalender im 0 Jahr aus den chronologischen datis des Julianischen Kalenders bestimmt, hier aber nichts anders als 1) beyde Jahrsformen 2) die Kenntniß des Sonntagsbuchstaben vom Jahr 1770. Und 3) den Unterschied der Tage in beyden Kalendern vom Jahre 1600 vorausgesetzt haben.

Wenn ein Jahr vor der gemeinen Zeitrechnung gegeben wird; so zieht man dasselbe von 700 1400 ic. ab, und verfährt hernach mit dem Ueberrest durchgehends, wie oben (S. 69.)

Man fragt z. E. was das Jahr 522 vor der gemeinen Zeitrechnung für einen Sonntagsbuchstaben habe? (welches die Chronologi, die das Jahr vor der Era vulgari für 1 annehmen, das 523te nennen) so zieht man 522 von 700 ab, da verbleiben

geben zum Quotienten	178 diese mit 4 dividirt
	44
	222
hiervon abgezogen	2
Verbleiben	220 diese mit 7 dividirt,
bleiben übrig	3

Also zählt man von A 3 rückwärts; so kommt man auf E. Dies ist der Julianische Sonntagsbuchstab im Jahr 523 vor der Era vulgari.

S. 105.

Hieraus veroffenbaret sich Sonnenklar, wie unrecht diejenigen daran seyn, die da meynen, man könnte sich nicht auf die Sonnenzirkel verlassen, folglich auch die Wochentage, worauf die entfernten Jahre des Julianischen Kalenders anfangen, nicht sicher bestimmen. Die Leute bedenken nicht, daß diese Zirkel ihre Erfindung mag sich herschreiben, von welcher Zeit sie immer wolle, allemal auf ganz gewisse gegenwärtige data gegründet, und eben so, wie wir hier gethan haben, nach der bekannten Julianischen Jahresform eingerichtet worden, folglich, so lang diese Jahresform zum Grunde genommen wird, sowohl vor- als rückwärts sicher einschlagen müssen. Ein anders wäre es, wenn mehr oder weniger Tage eingeschaltet worden wären, als die Julianische Jahresform erfordert; denn da würde nicht von dem Julianischen, sondern von einem andern Kalender die Frage seyn. Jedoch wir werden hiervon in der Folge etwas mehrers sagen.

S. 106.

Nun wollen wir das Jahr 44 vor der Era vulgari nach unserer neuesten Methode (S. 107.) berechnen.

192
44

148 } 1 Erster Quotient
128 } 128 J

Ueberrest 20 ein Schaltjahr
darunter 5 Schaltjahre

der doppelte Erste Quotient 25 R.
3 B.

7 dreymal weggeworfen 23 R.
21

Verbleiben 2 R. F G.

Also war der Sonntagsbuchstab in diesem Jahr vor dem Schalttage G und nach dem Schalttage F.

Suchen wir jetzt den Tag des mittlern Vollmonds im März auf.

Der erste Quotient giebt in der

Epacten-Tafel No. 1,	4 Z.	1 St.	44 M.	27 Sec.
der Ueberrest 20 No. 31	10 Z.	22 St.	38 M.	59 Sec.

Summa	15 Z.	— St.	23 M.	26 Sec.
abgez. von der Epoche (S. 101.)	27 Z.	2 St.	3 M.	13 Sec.

Vollmond im März den	12	um 1 U.	39 M.	47 Sec.
dazu den Februar. mit	29 Z.			

Summa	41 Z.	1 St.	39 M.	47 Sec.
abgezogen eine halbe Revol. mit	14 Z.	18 St.	22 M.	1 Sec.

Neumond im Februar. den	26	um 7 U.	17 M.	46 Sec.
dazu den Jan. und December				
des vorgehenden Jahres mit	62 Z.	—	—	—

Summa	88 Z.	7 St.	17 M.	46 Sec.
abgezogen zwey Revolur.	59 Z.	1 St.	28 M.	6 Sec.

Neumond No. 45 vor der	29	um 5 U.	49 M.	40 Sec.
Era vulg. im December den				

B b b s

der

Der 29ste December hat den Buchstaben F, und weil diesem Jahr der Sonntagsbuchstah A zukömmt; so war der 29te December, als der Tag des Neumonds, ein Freytag.

Nun ist aus der Geschichte bekannt, daß Julius Cäsar das erste Jahr seiner Kalender-Verbesserung mit dem Tage des Neumonds angefangen hat. Dieser konnte 3 Jahre vor, und darnach nicht auf 3 Tage nahe zum 1ten Jänner fallen, folglich mußte dieses Jahr das 44te vor der Era vulgari seyn. Da nun der Neumond auf einen Freytag fiel, so war dieser der 1te Jänner im neuen Julianischen Kalender; folglich konnte der Sonntagsbuchstah in diesem Jahr nach Julianischem Styl im Jänner und Hornung kein anderer als C seyn. Man bringt aber nach der Julianischen Berechnung (S. 104.) den Buchstaben B heraus; folglich konnte dieser nur vom März an das übrige Jahr hindurch gelten. Also war dieses Jahr ganz unstreitig auch im Julianischen Kalender ein Schaltjahr: wiewohl einige daran zweifeln, denen es seltsam vorkömmt, wie Cäsar habe das erste Jahr seines Kalenders zum Schaltjahr machen, und doch dabey verordnen können, daß das vierte Jahr allemal ein Schaltjahr seyn sollte. Allein man bedenkt nicht, daß Cäsar hier unter dem 0 Jahr das erste seiner Kalender Epoche verstanden hat.

In der That mag dieses die Priester irre gemacht haben, die der Verordnung zu Folge im 4ten Jahr das erstemal einschalteten. Und weil sie wahrnahmen, daß unter dem ersten Jahr, wo Cäsar die Einschaltung beföhlen hatte, und unter den 4ten 3 Jahre Unterschied waren; so meynten sie, aus einem groben Irrthum, es müßte immer so fortgehen, und schalteten im 7ten 10ten 13ten u. s. das ist, in 3 Jahren jedesmal einen

einen Tag ein. Und so hatten sie bis zu Ende des 37ten Jahres wirklich 12 Tage eingeschaltet, da es nur hätten 9 seyn sollen.

Augustus redressirte die Sache, da er befahl, daß man von No. 38 bis 52 incl. gar nicht mehr einschalten sollte, um die zuviel eingeschalteten 3 Tage wiederum hereinzubringen. Er ließ daher erst im 53ten Jahr, welches das 8te unserer gemeinen Zeitrechnung ist, das erstemal wiederum einschalten: und von solcher Zeit an ist die Einschaltung, nach der Jahrsformie des Julianischen Kalenders, ohne Unterbruch fortgegangen.

Eben dieß beweist auch wiederum sonnenklar, daß das erste Jahr der Julianischen Kalender-Verbesserung (das ist das 44te Jahr vor der Era vulgari) ein Schaltjahr gewesen seyn müsse. Denn sehen wir, es wäre ein gemeines Jahr gewesen; so hätte Augustus, um die behdrige Correction vorzunehmen, nicht im 53ten sondern im 52ten Jahr der neuen Kalender-Epoche einschalten müssen. Vom ersten Jan. des ersten Jahrs bis ersten Jan. des 53ten Jahrs, wo die neue Einschaltung, nach einem Stillstand von 15 Jahren, noch nicht geschehen, waren 52 Jahre verfloffen. Solche Zeit hindurch hätten also nach dem Julianischen Kalender-System, 13 Tage eingeschaltet werden sollen. Die Priester hatten aber nur 12 eingeschaltet (vom ersten Jan. des 4ten Jahrs bis den ersten Jan. des 38ten Jahrs gerechnet). Also mußte nothwendig vorher schon noch ein Tag eingeschaltet worden seyn. Und das konnte wohl nicht anderst als im ersten Jahr der Kalender-Verbesserung geschehen. Wie hätten auch sonst vom ersten Jan. des ersten Jahrs, bis zum ersten Jan. des 54ten Jahrs der Kalender-Verbesserung, wo alles wiederum in Ordnung gebracht worden, und der Sonntag-

Zum Exempel. Man hätte A. 1769 observiret, daß das Aequinoctium auf den 20ten März um 7 Uhr 44' 45" gefallen wäre; man fraget nun, wann es im Jahr 1718 gefallen? So geht man zu erst auf das Jahr 1600 zurück, welches das 0 Jahr unserß größten Zirkels gewesen, das ist, man zieht 1600 von 1769 ab; so verbleiben 169. Diese mit 128 dividirt geben zum ersten Quotienten 1, und es verbleiben übrig 41. Diese weiter mit 33 dividirt, geben zum zweyten Quotienten 1, und es verbleiben übrig 8. Folglich sind von A. 1600 bis 1769 verfloßen, 1 großer Zirkel von 128 Jahren, und einer von 33 Jahren, sammt weitem 8 Jahren. Weil nun nach Verfluß des größten Zirkels das Aequinoctium um gar nichts; nach Verfluß eines 33 jährigen um 11' 15", und in 8 Jahren um 1 Stunde 30 Minuten zurückgeht; so muß man diese zusammen addiren; thut 1 Stunde 41 Minuten 15 Secunden. Diese addirt man weiters zu der observirten Zeit des Aequinoctii im Jahr 1769; so zeigt die Summa 9 Stunden 26 Minuten Vormittag, wo sich das Aequinoctium den 20ten März im Jahr 1600 begeben hat.

Nun zieht man 1600 von 1718 ab; so verbleiben 118. Diese mit 128 dividirt, ist der erste Quotient 0. Wenn man sie weiters mit 33 dividirt, so geben sie zum zweyten Quotienten 3, und es verbleiben 19 Jahre übrig. Nach 3 größern Zirkeln geht das Aequinoctium um 33 Min. 45 Sec. (S. 87) und in 16 Jahren um 3 Stunden zurück, in 3 gemeinen Jahren aber um 17 Stunden 26 Minuten 15 Secunden vor sich. Man zieht demnach hiervon 3 Stunden 33 Minuten 45 Secunden ab, so verbleiben 13 Stunden 52 Minuten 30 Secunden. Diese thut man zur Zeit des Aequinoctii im Jahr 1600, nämlich zu 9 Uhr 26 Minuten Vormittag; so kommt man auf 11 Uhr 18 Minuten

E c c

30 Sec

sagsbuchstab F war, 53 + 13, zusammen 66 die kompleteten Wochen noch 3 Tage (von verfließen können, wenn das erste Jahr der der, Verbesserung kein Schaltjahr gewer

Wollte Jemand sagen, Cas
ren, und den Neumond im erste
supponiren können; wosofolglich
ganze Jahr B gewesen wäre.
Soffigernes, dessen sich Cas
einrichten, war ein all
mittlern Vollmond, (der
nen ganzen Grad er
über eine Stunde
fehlen sollen.

Wollte Jemand sagen, Cas
ren, und den Neumond im erste
supponiren können; wosofolglich
ganze Jahr B gewesen wäre.
Soffigernes, dessen sich Cas
einrichten, war ein all
mittlern Vollmond, (der
nen ganzen Grad er
über eine Stunde
fehlen sollen.

Es ist

Das erste
und in
vermi

... der mittlern Anomalie der Sonne, wornach
mit Centergleichungen richten, und die von dem Sonnen-Apo-
geo abhängt. Diese Differenz hat aber nicht gar viel zu bedeuten:
daher habe ich auch die Tabelle unnöthig; die ich schon darüber ge-
macht hatte. 3. Ex. im Jahr 145. vor der gemeinen Zeitrechnung,
sel das Equinoctium, nach den Capinischen Tafeln berechnet, auf
den 24ten März um 6. U. 30' 38" Nachmittag. Und unsere Equi-
noctial-Tafel weist es auf den 20ten März (weil unser Scalender von
dem Julianischen in diesem Jahr um 4 Tage differiret) um 6 U. 37' 15".
Der Unterschied beträgt nur 6' 37". Hipparch observirte in diesem
Jahr, welches das 60zte der nabonassarischen Zeitrechnung ist, den
27ten des Monats Mechsir, welcher mit dem 24 März julianischen
Stils übereintrifft, das Equinoctium gerade im Mittage. ...

§ 108.

Die ganz gleiche Bewandniß hat es mit dem östlichen Geseß, man wüßte aus einer Observation oder daß der mittlere Vollmond im Jahr 1789 auf den 1. Uhr 39 Minuten Nachmittag fällt: und man was für einem Tage er sich U_g. 1718 ereignet, in vorigen S. auf das Jahr 1600 zurück.
 Siehe in Det

1 4 T. 1 St. 44 M. 27 Sec.
 2 4 T. 12 St. 26 M. 28 Sec.
 3 28 T. — St. 2 M. 50 Sec.

36 T. 14 St. 13 M. 45 Sec.
 29 T. 12 St. 44 M. 3 Sec.

7 1 29 42

22 1 39 —

29 um 3 U. 8 M. 42 Sec.
 C c c 2 Um

Wenn die Observation vollkommen richtig gewesen wäre; so würden die Capinischen Tafeln eben so fehlerhaft seyn, als unsere Equinoctial-Tafel. Es mag aber wohl seyn, daß Hipparch in Bestimmung der Sonnenabweichung um 5½ Minuten gefehlt hat, welches eben soviel Stunden in der Zeit anmachtet. Wir sehen daher nicht, wozu die genaueste Bestimmung des wahren Equinoctii dienen solle. Eben die Ursachen, warum man sich mit den mittlern Vollmonden anstatt der wahren begnügt, um eine kurze und leichte Kalenderberechnung zu haben, gilt auch bey den Equinoctien, weil diese eben so wenig als die wahren Vollmonde auf allen Breiten des Erdrisses gleichzeitig ereignen können.

30 Secunden nachmittag. Zeit des Aequinoctii im Jahr 1718 am 20ten März.

Eben so wirkt es sich haargenau heraus, wenn man nach der ordentlichen Methode (S. 88.) verfährt. Denn der Ueberrest 19 giebt in der Aequinoctialtafel (S. 86.) den 20ten März um 11 Uhr 52 Minuten 15 Secunden nachmittag: hievon abgezogen 11 Minuten 15 Secunden mit dem zweyten Quotienten 3 multipliciret, oder 33 Minuten 45 Secunden, verbleiben zur Zeit des Aequinoctii 11 Uhr 18 Minuten 30 Secunden. (1)

S. 108.

(1) Die Aequinoctia, welche unsere Tabelle giebt, sind nur cyklische und mittlere Aequinoctia in Ansehung des wahren vom Jahr 1600, welches wir zur Epoche angenommen haben. Was wir also oben (S. 29) gesagt haben, daß nämlich unsere Tabelle die Aequinoctia eben so genau anzeigt, als der astronomische Calcul, daß versteht sich nur von den Jahren, die nicht weit von an. 1600. entfernt sind. Bey den übrigen vor- und rückwärts differiren sie bald mehr bald weniger, je nach Verschiedenheit der mittlern Anomalie der Sonne, wozu sich die Centergleichungen richten, und die von dem Sonnen-Apogeo abhängt. Diese Differenz hat aber nicht gar viel zu bedeuten: daher finde ich auch die Tabelle unnöthig, die ich schon darüber gemacht hatte. 3. Ex. im Jahr 145. vor der gemeinen Zeitrechnung, fiel das Aequinoctium, nach den Cassinischen Tafeln berechnet, auf den 24ten März um 6. U. 30' 38" Nachmittag. Und unsere Aequinoctial-Tafel weist es auf den 20ten März (weil unser Kalender von dem Julianischen in diesem Jahr um 4 Tage differiret) um 6 U. 37' 15". Der Unterschied beträgt nur 6' 37". Hipparch observirte in diesem Jahr, welches das 60zte der nabonassarischen Zeitrechnung ist, den 27ten des Monats Mechsir, welcher mit dem 24 März julianischen Stils übereinstift, das Aequinoctium gerade im Mittage... Dem

1111

§. 108.

Eine ganz gleiche Verwandniß hat es mit dem hertlichen Vollmond. Geseht, man wächte aus einer Observation oder sonst woher, daß der mittlere Vollmond im Jahr 1769. auf den zarten März um 1 Uhr. 39 Minuten Nachmittag fällt: und man wollte wissen, an was für einem Tage er sich No. 1718 ereignet, so geht man wie im vorigen §. auf das Jahr 1600 zurück.

Der erste Quotient 1 giebt in der

Epacten-Tafel No. 1, 4 T. 1 St. 44 M. 27 Sec.

Der zweyte Quotient 1; No. 2, 4 T. 12 St. 26 M. 28 Sec.

und der Ueberrest 8, No. 3, 28 T. — St. 2 M. 50 Sec.

Zusammen 36 T. 14 St. 13 M. 45 Sec.

abgezogen eine Revolution 29 T. 12 St. 44 M. 3 Sec.

Diese zu der Zeit des Vollmonds 7 1 29 42

im Jahr 1769 hinzugethan, naml. zu 22 1 39 —

Vollm. No 1600 im März den 29 um 3 U. 8 M. 42 Sec.

C c c 2

Um

... nun die Observation vollkommen richtig gewesen wäre; so würden die Easiniſchen Tafeln eben ſo fehlerhaft ſeyn, als unſere Equinoctial-Tafel. Es mag aber wohl ſeyn, daß Hipparch in Beſtimmung der Sonnenabweichung um 5½ Minuten geſehlt hat, welches eben ſoviel Stunden in der Zeit anſtmachet. Wir ſehen daher nicht, wozu die genaueſte Beſtimmung des wahren Equinoctii dienen ſolle. Eben die Urſachen, warum man ſich mit den mittlern Vollmonden anſtatt der wahren begnüget, um eine kurze und leichte Kalenderberechnung zu haben, gilt auch bey den Equinoctien, weil dieſe eben ſo wenig als die wahren Vollmonde auf allen Meridianen des Erdkreiſes zugleich ereignen können.

Das aus dem kalendarischen Bestande des Jahr 1718 zu
 ziehen verbleibt nach der oben § 101. Die erste Periode ist
 Das ganze 3. Jahr des 2. 17 2. 15. Ein 17 2. 22. Ein
 Das kalendarische 19 Jahr 2. 22 2. 20. Ein 22 2. 23. Ein

Zusammen 41 2. 3. Ein 27 2. 3. Ein
 abgezogen die Revolution 19 22 44 3

Dies ist der 3te Teil des Bestandes
 des 1718 abgezogen 29 2. 3. Ein 8 2. 42. Ein

Nach dem 1718 im März des 16. aus 6 2. 22 2. 42. Ein
 Was aber derselbe nach spätere 3; so muß nach der
 Revolution hinzugefügt sein 29 2. 22. Ein 44 2. 3. Ein

Das zusammen 41 2. 19. Ein 5 2. 45. Ein
 des März abgezogen 31 2. — — —

Wird Bestand im April des 14. aus 19 2. 5 2. 25. Ein.
 das ist des 17ten April aus 7 Uhr 5 Minuten 45 Sekunden Drei-
 zehntel.

Sechster Abschnitt.

**Von einer ganz neuen nach unserer Kalenderform
eingesetzten Periode.**

§. 109.

Man weiß, daß Scaliger eine große Periode erfunden hat
die nach seinem Namen die Julianische Periode genan-

net

riet wird. Sie begreift 7980 Jahre, und entsteht aus der Multiplication des Sonnenzirkels zu 28, des Mondzirkels zu 19, und des Indictionzirkels zu 15 Jahren untereinander, und sie sollte zu einem allgemeinen Behältniß oder Receptaculo aller Epochen dienen. Wenn man weiß, was ein vorgegebenes Jahr für einen Sonnen-, Mond-, und Indictions-, Cyclum hat; so kann man daraus das Jahr der Julianischen Periode bestimmen, welches mit dem gegebenen übereintrifft. So hat man herausgebracht, daß das erste Jahr der Ära vulgaris, welches das 10te im Sonnenzirkel, das 2te im Mondzirkel, und das 4te im Indictionzirkel gewesen, das 4714te der Julianischen Periode war.

So richtig und zuverlässig nun die Sonntagsbuchstaben, und die Jahre der Indiction, für die gegebenen Jahre der Julianischen Periode, sich durch die Division mit 28 und 15 bestimmen lassen; so wenig kann man die wahre Zeit des mittlern Vollmonds durch die Division mit 19 finden: weil dieser Mondzirkel in 312 Jahren um einen ganzen Tag fehlet.

S. 110.

Ich wage es, hier eine ganz andere Periode vorzuschlagen, die, wie ich dafür halte, der Julianischen weit vorzuziehen ist; weil sie 1) auf weit einfachern Gründen beruht. 2) Weil die mittlern Voll- und Neumonde darinnen bis auf etliche Minuten auch für die entferntesten Jahre bestimmt werden können. Und 3) weil alle bisher bekannte Epochen innerhalb dieser Periode fallen, wohingegen einige außer der Julianischen Periode zurück hinaus gehen. Unsere Periode geht auch viel weiter Vorwärts, als die Julianische, ja, wenn man will, unendlich weit.

S. 111.

Wir nehmen dazu 1) einen Zeitraum von 1000 combinirten Zirkeln zu 128000 Jahren. Wir lassen 2) vor dem Jahr 1600 ganze 56 Zirkel vorausgehen; diese thun 7168 Jahre. Wenn man 1600 davon abzieht, verbleibt das Jahr 5568, welches mit dem 0 Jahre der gemeinen Zeitrechnung übereintrifft; folglich ist das erste der gemeinen Zeitrechnung dem 5569ten unserer Periode gleich.

S. 112.

Wenn man also wissen will, was ein jedes Jahr der gemeinen Zeitrechnung für ein Jahr unserer Periode sey? so thut man die Differenz der Jahre, (nämlich vom gegebenen und 1600) zu 56 ganzen Zirkeln, oder 7168 Jahren, wenn das gegebne Jahr nach 1600 fällt; oder man zieht die Differenz davon ab, wenn es vorhergeht. (a) Man fragt z. E. was das Jahr 1769 für ein Jahr unserer Periode sey? so thut man die Differenz 169 zu 7168. Die Summe macht 7337; das ist das Jahr unserer Periode, welches dem 1769ten der *Ara vulgaris* gleich ist.

Das Jahr 522 vor der *Ara vulgaris* differirtet von 1600 um 2122 diese von 7168 abgezogen, verbleiben 5046, welches das mit dem 522ten Jahr vor der *Ara vulgaris* gleiche Jahr unserer Periode anzeigt.

S. 113.

- (a) Es versteht sich von selbst, daß, wenn ein Jahr vor dem 0 Jahr der *Ara vulgaris* gegeben wird, man solches zu 1600 addiren mußte. Jedermann sieht hieraus, wieviel leichter es ist, die gegebenen Jahre auf unsere Periode zu reduciren, als auf die *Johannishe*, bey welcher es einen mühsamen Calcul bränget.

Man darf demnach nur den Unterschied andrer Epochen von der gemeinen Zeitrechnung Christi, oder der *Ara vulgari*, dazuthun oder davon abziehen, so bekommt man das Jahr einer jeden Epoche in unsrer Periode. Damit erlangen wir folgende Epochen - Tafel.

- 1) Das erste Jahr der gemeinen Zeitrechnung ist gleich dem Jahr unserer Periode 5569
Es fängt an mit dem ersten Jan. Julianischen Styls, welcher dem 30 Decemb. unsers 5568ten Jahres gleich ist.
- 2) Der Constantinopolitanischen Epoche, oder der neuen Griechischen von Erschaffung der Welt 60
Es fängt an den 1ten September Julianischen Styls, und nach dem unfrigen den 18ten July.
- 3) Der ältern Geschichtschreiber oder des Julli Africani 68
- 4) Der Alexandrinischen oder des Panodori 75
Es fängt an den 29ten August Julianischen Styls, und nach dem unfrigen den 14ten July.
- 5) Der Julianischen Periode 856
Es fängt an den 1ten Jänner Julianischen Styls, und nach dem unfrigen den 22ten November No. 855.
- 6) Des Eusebii von Erschaffung der Welt 1341
Es fängt an beym Herbst Equinoctio.
- 7) Der Juden von Erschaffung der Welt. 1808
Es fängt an den 7 Octob. Julianischen Styls, und nach dem unfrigen den 5ten Septemb. Auf diesen Tag fällt wirklich der Neumond. Und weil der 5te Septemb. den Buchstaben C hat, unser Sonntagsbuchstabe aber B ist, so war dieser Tag ein Montag oder Fer. 2.

- 8) Der Olympischen Spiele 4793
Es fängt an den nächsten Neumond um das Sommer Solstitium.
- 9) Von Erbauung der Stadt Rom nach Varro 4816
Nach den Fastis Capitolinis 4817
Es fängt an den 21ten April Julianischen Styls, nach dem unsrigen aber den 13ten April.
- 10) Des Nabonassars 4822
Es fängt an den 26ten Febr. Julianischen Styls, nach dem unsrigen aber den 18ten Febr.
- 11) Der Julianischen Kalenderverbesserung 5124
Es fängt an mit dem ersten Jänner Julianischen Styls, nach dem unsrigen aber den 29ten Decemb. 5523. Auf diesen Tag fällt der Neumond, und er war ein Freytag.
- 12) Der Spanischen Erz 5531
Es fängt an den ersten Jänner nach Julianischem Styl, nach dem unsrigen aber den 29ten Decemb. 5530
- 13) Der Erz Actiacz 5539
Es fängt an den 29ten August Julianischen Styls, nach dem unsrigen aber den 26ten August.
- 14) Der Erz Diocletians oder Martyrum 5852
Es fängt an den 29ten August Julianischen Styls; und nach dem unsrigen den nämlichen Tag.
- 15) Der Hidschret, (Hegira) oder der Türkischen Zeitrechnung 6190
Es fängt an den 16ten July Julianischen Styls, nach dem unsrigen aber den 18ten July.
- 16) Des Behdegerds, oder der Persischen Erz. 6000
Es fängt an den 16ten Juny Julianischen Styls, nach dem unsrigen aber den 19ten Juny.

Wir haben die Epochen nach dem Freyherrn von Wolf angeſetzt. Ein andermal werden wir zeigen, worinnen es hier und da fehlet, und wie alle Epochen aufs rechte herzuſtellen ſeyn.

S. 114.

Wenn man wiſſen will, was das gegebene Jahr einer Epoche für ein Jahr unſrer Periode ſey; ſo zieht man vorher 1 davon ab, und addiret es hernach zu dem Jahr unſrerer Periode, das der Epoche zukömmt. Man fragt z. E. was das 22ſte Jahr der Rabonaffariſchen Zeitrechnung für ein Jahr in unſrerer Periode ſey: ſo addiret man 224 zu 4822, thut 5046. Dieß iſt das Jahr unſrerer Periode, ſo dem 22ſten Rabonaffariſchen gleich iſt.

S. 115.

In 128 Jahren unſers Kalenders werden 31 Tage eingeschaltet (S. 81.); im Julianiſchen aber 32: folglich geht unſer Sonntagsbuchſtab nach Verfluß eines combinirten Zirkels gegen dem Julianiſchen um 1 Vorwärts. Wenn wir nun ſetzen, daß unſer Kalender von dem Julianiſchen im 0 Jahr der Periode um 46 Tage differiret habe, (a) ſo muß nothwendig folgen, daß ſie im Jahr 5888 unſrerer Periode, welches das letzte im 46ſten Zirkel, und das 32oſte der gemeinen Zeitrechnung iſt,

(a) Um ſo viel mußten ſie differiren: denn vom 0 Jahr unſrer Periode bis auf das 1600te der gemeinen Zeitrechnung, ſind nach unſerm Kalendersysteme 56 Tage weniger eingeschaltet worden, als nach dem Julianiſchen: folglich hätte unſer Kalender im 0 Jahr der Periode um ſo viel Tage weniger zählen müſſen, als der Julianiſche, wenn beyde im Jahr 1600. gleich geweſen wären. Da aber im

Jahr

D d d

ist, um 0 differiren müssen. Wenn man demnach den Unterschied der Tage unsers Kalenders, und des Julianischen, für ein jedes vorgegebenes Jahr der Periode wissen will; so zieht man den ersten Quotienten der Division, welcher die Anzahl der, vom 0 Jahr unserer Periode an gerechnet, verfloffenen Zirkel andeutet, von 46 ab; alsdann zeigt der Ueberrest die Differenz der Tage in beyden Kalendern. Ist der erste Quotient größer als 46; so zieht man diese ab.

§. 116.

Es trägt sich aber zuweilen zu, daß auch innerhalb des combinirten Zirkels beyde Kalender um einen Tag mehr oder weniger differiren, als die im vorgehenden §. 115. gefundene Differenz ausmacht.

§. 117.

Um nun die wahre Differenz auf das genaueste zu finden; muß man auf 3. Fälle acht haben.

I. Fall.

Wenn das vorgegebene Jahr nach beyden Stylis ein Schaltjahr ist: da bleibt die Differenz, wie sie sich §. 115. ergibt.

2 Fall.

Jahr 1600. unser Kalender um 10 Tage mehr zählt, als der Julianische (§. 103.); so folgt nothwendig, daß er im 0 Jahr der Periode um 10 Tage weniger als 56 das ist 46 Tage Unterschied zählen mußte. Wenn man das Jahr Christi 320. nach der oben (§. 69.) gegebenen Regel berechnet; so findet man die julianischen Sonntagsbuchstaben CB, und eben diese ergeben sich auch, wenn man das 5888te Jahr unserer Periode, welches das nämliche Jahr ist, nach unsrer Methode berechnet.

2. Fall.

Wenn das vorgegebene Jahr entweder in einem der andern Stylo ein Schaltjahr ist. 1) Ist es ein unfriges; so ist die Differenz vor dem Schalttage um 1 kleiner, hernach aber gleich. 2) Ist es ein Julianisches Schaltjahr, so bleibt die Differenz vor dem Schalttag; sie wird aber hernach um 1 kleiner.

3. Fall.

Wenn das vorgegebene Jahr nach beyden Stylo in gemeines Jahr ist. So sieht man, was für ein Schaltjahr zu nächst vorhergeht. 1) Ist es ein unfriges; so bleibt die Differenz. 2) Ist es aber ein Julianisches; so wird sie um 1 kleiner. 3) Sind beyde Schaltjahre gleich weit davon entfernt, so bleibt die Differenz wie sie S. 115. gefunden worden. Dies alles gilt vor dem Jahr 588. Hernach aber wird die Differenz um 1 größer in den Fällen, wo sie vorher um 1 kleiner war.

S. 118.

Wir wollen die gegebenen Regeln durch Exempel erläutern.

Vom ersten Fall.

Das Jahr 6016. ist sowohl im Julianischen Kalender ein Schaltjahr (weil es nach der Division mit 4 nichts übrig läßt) als nach dem Unfrigen, (weil es das letzte Jahr des 47ten Zirkels ist) Der erste Quotient ist 47. Hievon 46 abgezogen, bleibt 1. Also differiren beyde Kalender in diesem Jahr um 1 Tag.

Dbb 2

Vom

Vom zweyten Fall.

Nro. 1. Das 4822te Jahr unserer Periode ist nach unserm Stylo ein Schaltjahr; denn es ist das 20te im 3ten 33 jährigen Zirkel. Nach dem Julianischen Stylo aber ist es kein Schaltjahr. Der erste Quotient ist 37 ; diesen von 46 abgezogen verbleiben zur Differenz (S. 115.) 9 . Vor dem Schalttage ist also die Differenz 8 , nach dem Schalttage aber 9 .

Nro. 2: Das Jahr 4816. ist im Julianischen Styl ein Schaltjahr, nach dem unserigen aber ein gemeines: denn es ist das 14te im ersten 33 jährigen Zirkel. Der erste Quotient ist 37 ; diesen von 46 abgezogen (S. 115.) verbleiben 9 . Vor dem Schalttage bleibt sie; aber hernach ist sie 8 .

Vom dritten Falle.

Nro. 1. Das Jahr Christi 1770 (oder 7338 unserer Periode) ist ein gemeines Jahr sowohl nach unserm als dem Julianischen Styl. Das nächst vorhergehende 7337te Jahr war ein unsriges Schaltjahr (nämlich das 8te im 2ten 33jährigen Zirkel) Das nächst vorhergehende 7336te julianische Schaltjahr hingegen ist um 2 Jahre davon entfernt. Der erste Quotient ist 57 ; Hiervon 46 abgezogen verbleiben 11 zur Differenz der Tage, ohne etwas darzu oder davon zu thun.

Nro. 2. Das Jahr 4817 ist ein gemeines Jahr nach beyden Stylis. Es ist das 15te im dritten 33jährigen Zirkel. Der erste Quotient ist 37 ; diesen von 46 abgezogen, verbleiben 9 zur Differenz der Tage in beyden Kalendern. Das nächst vorhergehende Schaltjahr war ein Julianisches (denn das unsrige geht 3 Jahre vorher). Die Differenz wird also um 1 kleiner, nämlich 8 Tage.

Nro. 3.

Nro. 3. Das Jahr 7302 unserer Periode (oder das 1734te der gemeinen Zeitrechnung) ist sowohl nach unserm als dem Julianischen Styl ein gemeines Jahr. Der erste Quotient ist 57. Hiervon 46 abgezogen, verbleiben 11 zur Differenz der Tage. Unser nächst vorhergehendes Schaltjahr (nämlich das 7300te unserer Periode, oder das 1732te der gemeinen Zeitrechnung) ist um 2 Jahre davon entfernt, eben so wie das Julianische nächst vorhergehende. Die vermbg (§. 115.) gefundene Differenz der Tage 11 gilt also für dieses Jahr.

§. 119.

Vor dem Jahr 5888 unserer Periode (oder dem 320sten der gemeinen Zeitrechnung) addiret man die Differenz zu dem gegebenen Tage unserm Styls: nach selbigem Jahre aber zieht man sie davon ab, um den nämlichen Tag im Julianischen Kalender zu haben. Gerade umgekehrt verfährt man, wenn der Tag im Julianischen Styl gegeben wird, den man auf den unsrigen reduciren will.

§. 120.

Solchergestalt lassen sich auch die Sonntagsbuchstaben des Julianischen Kalender aus den unsrigen finden: wenn man vor dem Jahr 5888 unserer Periode von unserm Buchstaben soviel vorwärts, und nach demselben soviel rückwärts zählt, als die gefundene Differenz der Tage (7 so oft davon weggeworfen, als sich thun läßt) ausmacht.

§. 121.

Wollte man lieber unabhängig von diesen Regeln den Sonntagsbuchstaben für den Julianischen Kalender finden, so

D d d 3

verfährt

verfährt man wie oben (§. 69.). Das ist man zieht vom gegebenen Jahre so oft 700 ab, als sich thun läßt. Den Ueberrest dividirt man mit 4, und thut den Quotienten hinzu. Von dieser Summa zieht man 4 ab, (a) anstatt der 2, die man nach besagter Regel (§. 69.) abziehen sollte. Die verbleibende Zahl dividirt man mit 7, so zeigt der Ueberrest nach der Division um wieviel man von A zurückzählen müsse, um den Julianischen Sonntagsbuchstaben zu haben, der für das gegebene Jahr gilt.

Man fragt z. E. was das Jahr 5046 unserer Periode für einen Sonntagsbuchstaben im Julianischen Kalender habe? so zieht man 700 siebenmal, das ist 4900 davon ab verbleiben 146; diese mit 4 dividirt ist der Quotient 36

Zusammen 182

davon abgezogen. 4

Verbleiben 178 Diese mit 7 dividirt

bleiben übrig 3 Rückwärts E.

Folglich ist der Julianische Sonntagsbuchstabe in diesem Jahr E,

§. 122.

Wenn man den Sonntagsbuchstaben im Gregorianischen Kalender-System für ein gegebenes Jahr unserer Periode finden will; so muß man Acht haben, ob es vor oder nach dem Jahr 1566 welches

- (a) Denn der Julianische Sonntagsbuchstabe im 0 Jahr unserer Periode war E: weil unser Kalender A hatte, und 46 Tage, oder 6 Wochen 4 Tage weniger zählte als der Julianische (§. 115). Man muß also von E zurückzählen. Wenn man nicht von E, sondern von A zurückzählen will; so muß man vorher von der Summa 4 abziehen.

(welches mit dem 0 Jahr der E. v. übereintrifft,) fällt. Geht es vorher, so zieht man es 1) von 5568 ab: 2) den Ueberrest dividirt man mit 400: und was 3) nach der Division übrig verbleibt, das zieht man von 400 ab: mit diesem neuen Ueberrest verfährt man durchgehends wie oben (S. 68).

Man wollte J. E. wissen, was das Jahr 5046 unserer Periode für einen Sonntagsbuchstaben im Gregorianischen Kalender habe: so zieht man es von 5568 ab: verbleiben 522. Diese mit 400 dividirt bleiben übrig 122. Und diese weiters von 400 abgezogen geben zum Ueberrest 278 Diese mit 4 dividirt geben zum Quotienten 69

Zusammen	347	Hiervon abgezogen die
erste Ziffer des Rests	2	

Verbleiben	345	Diese mit 7 dividirt
bleiben übrig	2	rückw. Also ist der Grego-

rianische Sonntagsbuchstabe in diesem Jahr F. Wenn aber das gegebene Jahr größer ist als 5568; so zieht man diese davon ab, und verfährt mit dem Ueberrest durchgehends wie oben (S. 68.)

Es sey J. E. das Jahr unserer Periode 8192 Hiervon abgezogen

Verbleiben	2624	Davon weggeworfen
6mal 400 oder	2400	

Ueberrest	224	Diese mit 4 dividirt
geben zum Quotienten	56	

Zusammen	280	Hiervon die erste Zif-
fer des Ueberrests abgezogen mit	2	

Verbleiben	278	diese mit 7 divi-
dirt bleiben übrig	5	rückw. Also ist der

Gregorianische Sonntagsbuchstabe in diesem Jahr C.

S. 123.

Nehmen wir das 225te Jahr der Nabonassarischen Rechnung. Dieses ist das 5046ste Jahr unserer Periode. Man verfährt man durchaus wie S. 87.

	5 0 4 6	} 3 9	Erster Quotient
128)	3 8 4	J	
	1 2 0 6		
	1 1 5 2		
3 3)	5 4	} 1	Zweiter Quotient
	3 3	J	
Ueberrest	2 1		
darunter Schaltjahr	5		
	2 6	R.	

der Erste Quotient doppelt 7 8

der zweyte Quotient 1

7 9 B.

2 6 R.

5 3

7 siebenmal weggeworfen oder 4 9

Verbleiben

4 Vorwärts E.

Also ist unser Sonntagsbuchstab E. Der erste Quotient 39 von 46 abgezogen giebt 7 Tage Unterschied.

S. 124.

Das vorgegebene Jahr ist ein gemeines Jahr, sowohl nach dem unsrigen Stylo als nach dem Julianischen. Das unsrige Schaltjahr 20 im 2ten 33jährigen Zirkel geht unmittelbar, das Julianische 5044te aber 2 Jahre vorher. Also sind wir im 2ten Fall No. 1 (S. 117.); folglich bleibt die Differenz 7. Der Tag

dem

Demnach, der in unserm Kalender der 9te Juth heißt, ist im Julianischen der 16te Juth Unser Kalender hat den Sonntagsbuchstaben wie der Julianische E. (§. 121.).

§. 125.

Dieses Jahr ist merkwürdig, weil sich darinnen, wie Ptolomäus im 5ten Buch seines Almagests im 14 Cap. erzählt, den 17ten des Monats Phamenoth eine Mondsfinsterniß zu Babylon ereignet hat. Also fiel der Vollmond auf diesen Tag.

Jetzt wollen wir sehen, was für ein Tag des Julianischen Kalenders mit dem 17ten des Monats Phamenoth in diesem Jahr übereintrifft.

Man weiß, daß der Anfang des 1ten Rabonassarischen Jahrs auf den 26ten Febr. im Jahr 746 vor der Era vulgari (wenn man das Erste dieser letztern 0 seyn läßt, wie wir beständig thun) gefallen ist. Zwischen dem 26ten Febr. und 1ten Jänner sind 56 Tage Unterschied. Man weiß ferner, daß ein Rabonassarisches Jahr, wie das andere, aus 12 Monaten, jeden zu 30 Tagen gerechnet, und 5 zugeworfenen Tagen (ἡμέραι παραδρομαί) das ist, aus 365 Tagen besteht: folglich geht der Anfang desselben in 4 Jahren um einen Tag im Julianischen Kalender zurück; dieß thut in 225 Jahren 56 Tage. Da nun ebengesagter maßen zwischen dem 26ten Febr. und 1ten Jänner just 56 Tage verfließen; so fällt der Anfang des 225ten Rabonassarischen Jahrs auf den 1ten Jänner des 522sten Jahrs vor der E. vulgari. Der Monat Phamenoth ist der 7te im Rabonassarischen Jahr; folglich sind vom Anfange des Jahrs bis dahin 180 Tage verlossen. Thun wir noch 16 Tage dazu, bis auf den 17ten Phamenoth

Fortsetzung einer

... wurde die ... 196 Tage, ...
 ...
 ...
 ...

... 196 Tage

... 196

Fortsetzung der ...

... der 9te Jahr ...
 ...
 ...
 ...

... auf den 20ten März um 3 Uhr 9 M.
 ...
 ...
 ...

Zusammen	50 L. 21 Et. 6 M. —	Et.
----------	---------------------	-----

... der mittlere ...
 ...
 ...

so haben wir	80 L. —	15 M.
2 Rev. d. davon abgezogen mit	59 L. 1 Et. 28 M.	(S. 44)

Beide	20 L. 22 Et. 47 M.
-------	--------------------

Demnach beginnt sich der mittlere ...
 ...

unserer Periode den 20ten März, um 22 Uhr 47 Minuten.
Dies ist also wiederum eine neue Epoche.

Nun ist unser obiger erster Quotient (§. 123.) 39. Dieser
steht in der Epacten-Tafel No. 1, (30 + 9)

	11 T. 4 St. 13 M. 22 Sec.
Der zweyte Quotient 2, No. 2,	4 T. 12 St. 26 M. 28 Sec.
der Ueberrest 21, No. 3,	21 T. 13 St. 50 M. 20 Sec.

Zusammen	37 T. 6 St. 30 M. 10 Sec.
abgezogen eine Revolution	29 T. 12 St. 44 M. 3 Sec.

Verbleiben	7 T. 17 St. 46 M. 7 Sec.
------------	--------------------------

Diese abgezogen von der Epo-					
che nämlich von	20	22	47	—	—

Vollmond im März den	13 um 5 U. 8 M. 53 Sec.
dazu 4 Revolutionen mit	118 T. 2 St. 56 M. — Sec.

thut	131 T. 7 St. 55 M. 53 Sec.
------	----------------------------

Den März, April, May und					
Juny abgezogen mit	122 T. — St. — M. —	—	—	—	—

Verbleiben	9 T. 7 St. 55 M. 53 Sec.
------------	--------------------------

Also fällt der Vollmond dieses Jahr den 9ten July um 7 Uhr
55 Minuten 53 Secunden. Und im Julianischen Kalender den
16ten July um 7 Uhr 55 Minuten 53 Secunden. Dies ist eine
neue Probe von der Richtigkeit unsers Systems.

§. 126.

Daß selbiges allenthalben einschläge, auch nach den Jah-
ren der gemeinen Zeitrechnung, werden folgende Exempel zeigen.

E e e z

Nejmen

wenoth; so macht die Gamma 196 Tage, von
 Jänner bis auf den 17ten dieß Monats verfloß
 der Jänner, Febr. und März 90 Tage.
 April, May, Juny 91 —
 der July 31

Zusammen 212

Davon abgezogen 196

Verbleibt der

Dieser war, wie wir oben bey
 Kalenders. Nun wollen wir
 den Vollmond auf diesen 2
 wir die Epoche des österl
 unserer Periode bestir

No. 1600 fi

(S. 43.) Von 1

sind 56 ganze

Tafel No.

und 6 Zir

114
1
115 B.
10 R.
105 B.
105

um 1

Zir

Jahrszeit 0 A.

Samstagbuchstaben in diesem Jahr nach unserm

und im Jahnischen D. (S. 117.)

7te Quotient ist 57. Davon abgezogen 46 der

Zeit zur Differenz der Tage. Wir sind im 2ten

Fall

(S. 170.) folglich differiren beyde Kalender vor dem 12, und hernach um 11 Tage.

S. 127.

tient ist 57, dieser giebt in der Epactentafel

26 T. 10 St. 38 M. 17 Sec.

28 T. 12 St. 12 M. 10 Sec.

4 T. 12 St. 26 M. 28 Sec.

28 T. — St. 2 M. 50 Sec.

T. 11 St. 19 M. 45 Sec.

12 St 59 M. 9 Sec.

Et. 39 M. 24 Sec.

mittlere Vollmond

(S. 94.)

mit den Jahren 325 und 387 der

5 5 6 8

3 2 5

128) 5 8 9 3 } 46 Erster Quotient
5 1 2 }

7 7 3

7 6 8

darunter ist

1 Schaltjahr

6 R.

92

0

9 2 B.

6 R.

8 6

2 B. C, eben so wie

E e e 3

Welf

Der erste Quotient doppelt
der zweyte Quotient

mit 7 dividirt verbleiben
im Julianischen.

Nehmen wir zuerst das Jahr 1769 so haben wir folgenden Calcul.
Das Jahr unserer Periode nämlich das 0 Jahr vor der An
vulgari

Das gegebene Jahr

5 5 6 8

1 7 6 9

128) 7337 | 57 Erster Quotient
640 J

937

896

33) 41 | 1 zweyter Quotient
33

Uebersrest

8 ein Schaltjahr

darunter sind

2 Schaltjahre

10 R.

der erste Quotient zweymal

114

dazu den zweyten Quotienten

1

115 R.

10 R.

105 R.

7 fünfzehnmal wegwerfen

105

Verbleibt

0 A.

Also sind die Sonntagsbuchstaben in diesem Jahr nach unserm
Kalender B A, und im Julianischen D. (S. 117.)

Der erste Quotient ist 57. Davon abgezogen 46 ver
bleiben 11 Tage zur Differenz der Tage. Wir sind im 2ten
Jah

Fall No. 1 (S. 117.) folglich differiren beyde Kalender vor dem Schalttage um 12, und hernach um 11 Tage.

§. 127.

Der erste Quotient ist 57, dieser giebt in der Epactentafel

No. 1, nämlich 50	26 T. 10 St. 38 M. 17 Sec.
7	28 T. 12 St. 12 M. 10 Sec.
Der zweyte Quot. 1 No. 2	4 T. 12 St. 26 M. 28 Sec.
Der Ueberrest 8 No. 3;	28 T. — St. 2 M. 50 Sec.
abgezogen von der Epoche mit	87 T. 11 St. 19 M. 45 Sec.
3 Revolut. vermehret, das ist, von	109 T. 12 St. 59 M. 9 Sec.
Verbleiben	22 T. 1 St. 39 M. 24 Sec.

Dies ist der Tag im März, wo sich der mittlere Vollmond No. 1769 ereignet, genau wie hieroben (S. 94.).

§. 128.

Versuchen wir es auch mit den Jahren 325 und 387 der gemeinen Zeitrechnung

	5 5 6 8	
	3 2 5	
	5 8 9 3	46 Erster Quotient
128)	5 1 2]
	7 7 3	
	7 6 8	

darunter ist

5	1 Schaltjahr
6 R.	

Der erste Quotient doppelt
der zweyte Quotient

92	
0	
9 2 B.	
6 R.	

mit 7 dividirt verbleiben
im Julianischen.

8 6	2 B. C., eben so wie
E e e 3	Weil

Weil der erste Quotient 46 ist; so ist die Differenz zu Tage 0. Wir sind im 3ten Fall, No. 3 (S. 117.) weit beynächstvorhergehende Schaltjahre gleich weit entfernt sind. Als bleibt die Differenz 0.

S. 129.

Der erste Quotient 46	gibt in der Epacten = Tafel
No. 1, nämlich 40	15 T. 5 St. 17 M. 49 Sec.
und 6,	24 St. 10 M. 27 M. 43 Sec.
Der zweyte Quotient 0,	0 0 0 0
Der Ueberrest 5, No. 3,	24 T. 15 St. 12 M. 47 Sec.
<hr/>	
Zusammen	64 T. 7 St. 38 M. 19 Sec.
abgezogen 2 Revolutionen mit	59 T. 1 St. 28 M. 6 Sec.
<hr/>	
Verbleiben	5 T. 6 St. 10 M. 13 Sec.
Diese abgezogen von der	
Epöche nämlich von	20 T. 22 St. 47 M. — Sec.
<hr/>	
Verbleibt der Tag des Vollm.	
im März den	15 um 16 U. 36 M. 47 Sec.
Dieser war aber nicht östlich; folglich muß man noch eine	
Revolution hinzuthun mit	29 T. 12 St. 44 M. 3 Sec.
<hr/>	
thut zusammen	45 T. 5 St. 20 M. 50 Sec.
den März abgezogen mit	31 T. — — —
<hr/>	
Verbleiben	14 T. 5 St. 20 M. 50 Sec.
Also ereignete sich No. 325 der	
östl. Vollmond im April den	14 um 5 U. 20 M. 50 Sec.
wie hieroben (S. 99.).	

S. 130

§. 130.

Nun folgt auch der Calcul für das Jahr

$$\begin{array}{r}
 387 \\
 5568 \\
 \hline
 128) \quad 5955 \quad] \quad 46 \text{ Erster Quotient} \\
 \quad \quad \quad 512 \quad] \\
 \hline
 \quad \quad \quad 835 \\
 \quad \quad \quad 768 \\
 \hline
 33) \quad 67 \quad] \quad 2 \text{ Zweyter Quotient.} \\
 \quad \quad \quad 66 \quad]
 \end{array}$$

Ueberrest 1 R.

Der doppelte erste Quotient ist 92

der zweyte Quotient 2

94 B.

Der Ueberrest 1 R.

93 B. diese mit 7 dividirt

bleiben übrig 2 B. C eben so, wie im Julianischen.

Weil der erste Quotient 46 ist; so ist die Differenz der Tage 0. Wir sind im 3ten Fall Nro. 1 (S. 117.) weil ein ungeriges-Schaltjahr unmittelbar, das Julianische aber 3 Jahre vorhergeht: folglich bleibt die Differenz der Tage 0. Beyde Kalender haben demnach den nämlichen Sonntagsbuchstaben C.

Der erste Quotient 46 gibt in der Epactentafel Nro. 1 nämlich 40 15 Z. 5 St. 57 M. 49 Sec.
 Und 6, 24 Z. 10 St. 27 M. 43 Sec.
 Der zweyte Quot. 2, gibt Nro. 2, 9 Z. — St. 52 M. 56 Sec.
 und der Ueberrest 1 R. 3, 10 Z. 15 St. 11 M. 22 Sec.
 Summe

Summe	19	2	3	Et	29	2	20	Et
Erstes abgez. 2 Revolution. mit	19	2	1	Et	28	2	6	Et
Verbleiben	0	2	7	Et	1	2	44	Et
Diese von der Epoche abgezogen nämlich von	20	2	23	Et	47	2	—	Et
Verbleibt der Tag des Bollmonds im März den	20ten	15	2	Et	16	2	—	Et
Zur letzten (S. 99.)								

S. 131.

Damit man auch die übrigen Lunationen durch alle Monate für ein jedes Jahr unserer Periode geschwind finden möge: so fügen wir hier eine Epochen-Tafel für das 0 Jahr unserer Periode bey.

Neu- und Vollmond Epochen - Tafel für das 5568te Jahr vor der gemeinen Zurechnung.

Monat	mit einer Revolution verachtet						mit einer Revolution verachtet					
	L	Et	2	3	4	5	L	Et	2	3	4	5
Januar.	7	2	57	36	15	41	21	21	19	58	10	3
Februar,	5	15	41	35	4	25	20	10	3	49	22	47
Mart,	6	4	25	35	17	9	20	22	47	50	11	31
April	4	17	9	34	5	53	19	11	31	49	—	15
May	4	5	53	33	18	37	19	—	15	48	12	59
Juni	2	18	37	32	7	21	17	12	59	47	1	43
Julii	2	7	21	31	19	45	17	1	43	46	14	27
Item	31	20	5	—	—	—	—	—	—	—	—	—
August	30	8	49	—	—	—	15	14	27	45	3	11
Septemb.	28	21	33	58	10	17	14	3	11	43	15	55
Octob.	28	10	17	57	23	1	13	15	55	43	4	39
Novemb.	26	23	1	56	11	45	12	4	39	41	17	23
Decemb.	26	11	45	56	—	29	11	17	23	41	6	7

Man

Man fraget 3. E. an welchem Tage, Stunde ic. der Neumond im März Anno 387, welches wir im vorhergehenden 130 S. berechnet haben, gefallen ist?

Die Summa der Epacten, nachdem man 2 Revolutionen abgezogen, thut 0 Tag, 7 Stunden, 1 Minuten, 44 Sec. Nun suchet man in der Epochentafel den Neumond im März; da findet man den 6ten 4 Stund. 25 Minuten: hiervon 7 St. 1 Minuten 44 Secunden abgezogen, verbleibt der gesuchte Neumond im März Anno 387 den 5ten, 21 Stunden, 23 Minuten 16 Secunden.

S. 132.

Diese letzte Art, alle gegebene Jahre einer jeden Ära (auch der gemeinen Zeitrechnung) auf unsere Periode zu reduciren, und hiernach die Berechnung anzustellen, wollte ich allen obigen vorziehen. Man operiret immer auf eine gleichförmige Art. Sie hat auch noch den Vortheil, daß sie durch die bloße Division mit 15, ohne etwas hinzu- oder davon zuthun, die Jahre der Indiction zeigt, eben so, wie die Julianische. (a). Ich werde

§ f f

in

(a) Die Division mit 19 zeigt auch im Ueberrest die goldene Zahl, oder das laufende Jahr im Julianischen Mondjirtel, eben, so wie in der Julianischen Periode. Wenn aber die Division mit 28 im Ueberrest den Julianischen Sonnenjirtel weisen soll; so muß man von dem vorgegebenen Jahr unserer Periode vorher 15 abziehen; denn das Jahr 5368 oder das 0 Jahr der Ära vulgaris mit 28 dividirt, bleiben übrig 24, dieß Jahr war aber das 9te im Sonnenjirtel. Hingegen zeigt die Division mit 4 die Julianischen Schaltjahre, welches in der Julianischen Periode nicht angeht. Und noch einen weit größern Vortheil hat unsre Periode vor der Julianischen, weil man für ein jedes gegebenes Jahr das

in einer eigenen Abhandlung die Verknüpfung unserer Periode mit andern Epochen ausführlicher zeigen, womit (geliebtes *WdM*) die Zeitrechnung eine ganz andere genauere und zuverlässigere Bestimmung erhalten wird, als sie bisher gehabt hat.

S. 133.

des Frühlings Äquinoccium aus der Äquinoctial-Tafel ganz genau bestimmt, welches in der Julianischen Periode ohne astronomischen Calcul nicht geschehen kann: folglich thut unsere Periode in der Kirchen- und Profan-Historie weit bessere Dienste als die Julianische.

Und was nutzt die Division mit 19 und 28? Denn diese geschieht nur darum, daß die Sonntagsbuchstaben und die Men- oder Vollmonde dadurch gefunden werden. Unsere Methode zeigt die Sonntagsbuchstaben eben so richtig und zuverlässig an, und zwar ohne eine Sonnenjahr-Tabelle dazu nöthig zu haben, die man bey der Julianischen Methode nicht entbehren kann. Und was die mittlern Men- und Vollmonde anbelanget; so zeigt unsere Epacten-Tafel dieselben ganz genau bis auf Stunden und Minuten auch für die entferntesten Zeiten an. Die goldene Zahl aber verfehlet sie desto mehr, je weiter die Jahre von *Ma. 532* der Ära vulgaris vor und rückwärts entfernt sind.

Nehmen wir zum Exempel das 3168te Jahr vor der gemeinen Zeitrechnung, welches das 2400te unserer Periode ist. In diesem Jahr haben wir den Sonntagsbuchstaben B, und im Julianischen Kalender B A. Unsere Epacten-Berechnung bringt den Vollmond auf den 26ten März um 1 Uhr 9 Minuten. Und weil unser Kalender von dem Julianischen in diesem Jahr nach dem Schalttage um 27 Tage differirt, um welche der Julianische mehr zählt als der unsrige; so fällt eben dieser Vollmond im Julianischen Kalender auf den 22ten April, um 1 Uhr 9 Minuten. Nimmt man nun die goldene Zahl 6, die diesem Jahr zukommt, und geht damit in die Mondsjirtel-Tabelle; so zeigt sie den Vollmond auf den roten Weill; folglich um 12 Tage früher an, als er sich wirklich ereignete.

S. 133.

Ich habe mich in meinem Vortrage der äußersten Deutlichkeit beflissen, und meine Sätze mit so vielen Exempeln (wie leicht bis zum Ekel) erläutert, daß mich ein Jeder, der weder von der Astronomie noch Chronologie die geringste Kenntniß besitzt, sondern nur die 5 Species der gemeinen Kochungskunst inne hat, leicht verstehen kann. Hätte ich blos für Gelehrte schreiben wollen, so würde ich viel weniger Worte gebraucht haben, um mich verständlich auszudrücken. Da ich aber um nichts mehr besorgt bin, als die Wissenschaften soviel möglich allgemein zu machen, und nicht Gelehrten allein, sondern auch dem gemeinen Mann zu dienen; so habe ich mich auch nach eines jeden Begriffe richten müssen. Ich wiederhole noch einmal, was ich im Eingange gesagt habe; daß ich nämlich keine neue Wahrheiten entdeckte, sondern nur bekannte und zwar sehr gemeine Wahrheiten auf eine neue Art angewendet habe.



S f f 2

Nach

Nachschrift.

Wir haben oben in der Note (a) zum 107ten S. gesagt, daß die mittlern Aequinoctia von den wahren um gar wenig differiren, in den Jahren, die nicht weit von Anno 1600. entfernt sind. Das ist auch richtig. Wenn sie aber sehr weit, zum Exempel 7000 Jahre vor und rückwärts davon abstehen; so lauft die Differenz bis auf 2 Tage hinaus. Wir werden daher demnächstens eine sehr einfache Tabelle mittheilen, welche die Differenz für alle Zirkel von 0. bis 112. enthält; vermöge deren man die Beybehaltung unserer Aequinoctial = Tafel, die wahren Frühlings = Aequinoctia für ein jedes Jahr unserer Periode bis auf etliche Minuten ohne astronomischen Calcul, bestimmen kann.



Beschreibung

der

von Herrn

Georg Friedrich Brandt

Mitgliede der churbayerischen Akademie der Wissen-
schaften, und berühmten Mechanico in Augsburg

neuerfundenen

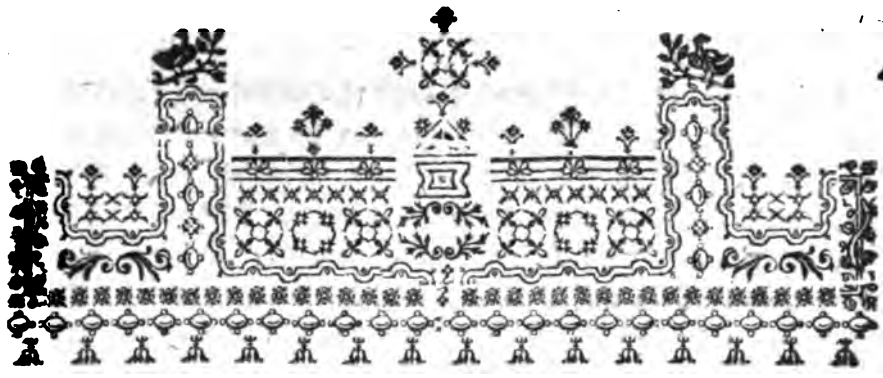
Glasmicrometer.

Von

Herrn Professor Lambert
zu Berlin.

8113





§. I.



Die Micrometer haben seit ihrer ersten Erfindung nicht nur alle Aufmerksamkeit verdienet, sondern auch nach und nach mehrere Verbesserungen und Abänderungen erhalten. Ich werde mich mit der Erzählung derselben nicht aufhalten, sondern gleich auf diejenige kommen, von welchen hier eigentlich die Rede seyn wird. Hr. Mayr, der sich durch mehrere sinnreiche Erfindungen, und besonders durch seine Mondstafeln einen bleibenden Ruhm erworben, und dem bey längern Lebensjahren die Sternkunde und die Naturlehre noch manche Bereicherung würde zu verdanken gehabt haben, ist, so viel mir bekannt, der erste, der auf den Einfall kam, ein Micrometer in Form einer Messleier auf Glase zu zeichnen, und dasselbe in den Brennpunkt der Fernrohre zu setzen. Er beschrieb das ganze Verfahren in den Nachrichten und Sammlungen der cosmographischen Gesellschaft auf das Jahr 1748, und zeigte die beträchtlichen Vorzüge solcher Micrometer bey astronomischen Beobachtungen. Es wird den Lesern nicht unangenehm seyn, die mayersche Abhandlung an ihrem besonders Ort zu lesen. Sie werden

den auf diese Art die Geschichte der Erfindung beysammen haben und mir fällt die Mühe weg, sie hier im Auszuge vorzustellen, wiewohl das, was Mayer von seinem Micrometer rühmt, allemal verdient, nochmals gerühmt zu werden. Er hatte sich dessen bedient, die Lage jeder einzelnen Sterne, der Plejaden, verschiedene Bedeckungen derselben und anderer Sterne von dem Monde zu beobachten; besonders aber fand er sich dadurch in Stand gesetzt, die Lage jeder Mondsflecken, die von Hebel und Riccioli sehr unzuverlässig bestimmt worden, nach ihrer geographischen, oder selenographischen Länge und Breite genau zu bestimmen, und eine Charte vom Monde zu entwerfen, die durchaus zuverlässig ist. Es ist nur zu bedauern, daß diese Charte auf der Göttingischen Sternwarte liegen bleibt, ohne durch einen sauberen und genauen Abdruck gemeinnützlich gemacht zu werden. Dem dieses ist meines Wissens noch nicht geschehen. Es wäre bei den Engländern ein geringes, noch etwa 100 tt. St. darauf zu setzen.

§. 2. Man wird aus der mayerischen Abhandlung sehen, daß derselbe auf den Gedanken verfiel, vermittelst eines Diamanten oder Feuersteins die Scale auf Glas einzuschneiden. Was ihn aber davon abhielt, war die Beforgniß, die Linien möchten nicht rein, noch fein genug ausfallen, und besonders möchte das Glas beim Einschneiden seitwärts ausspringen. Die Schwürigkeit dieses zu vermeiden ist allerdings beachtlich, und um desto mehr ist es zu bewundern, daß Hr. Brandt, der sich dabey Zeit und Geduld nicht reuen lassen, die Geschicklichkeit darin so weit getrieben, als man es immer verlangen kann. Ich habe von feinen Glascaten einige verschiedenen Personen vorgesiesen, die sie so fein fanden, daß sie sie kaum oder gar nicht

then; konnten. In der That sind auch die Linien darauf kaum $\frac{1}{10}$ Theil einer Duodecimallinie des Pariser Zoll's breit, Wegen eben dieser Feinheit findet sich auch Hr. Branders im Stande, eine Linie des Pariserzoll's in 10 und allenfalls in noch mehrere Theile zu theilen.

§. 3. Zu diesem Vortheile kommen noch zween andere, die das mayerische Micrometer, welches mit der Feder und mit Lupe gezeichnet ist, nicht hat. Das mayerische darf man kaum rühren, und wenn Staub darauf fällt, so braucht es, um es wegzubringen, viele Behutsamkeit, damit die Zeichnung nicht ausgelöscht werde. Dieses hat man bey dem branderischen Micrometer nicht zu besorgen. Sodann gebraucht Mayer, da seine Theile selten gleich groß werden, einer besondern Berichtigungsaesel, die mit vieler Mühe muß verfertigt werden. Dieses wird bey den branderischen Micrometern ganz unnöthig. Die Theile sind darauf so gleich, daß die Gleichheit nicht nur so gleich im Auge fällt, sondern auch die schärfsten Proben aushält. Ueberdies kann Hr. Branders denselben jede beliebige Größe geben.

§ 4. Diese branderischen Micrometer sind nach der Verschiedenheit des Gebrauches von verschiedener Art. Bey Microscopien werden dieselben in Quadrate getheilt. Und so habe ich eines, das 6 Linien Parisermaaß lang, und 6 Linien breit ist. Es ist aber jede Linie in 10 Theile, und daher jede Quadratinie in 100 kleinere Quadrate, und damit das ganze Micrometer in 3600 kleine Quadrate wirklich eingetheilt. Dieses giebt in einem Quadratzoll 14400 kleine Quadrate, die mit bloßem Auge noch sehr wohl zu sehen sind; und wenn das Glas in das Microscopium gelegt wird, so das Bild vervielfältigt, so lassen sich

Diese kleine Quadrate in solcher Größe sehen, daß, wenn ich mit der Gefchicklichkeit, die Payer von sich rühmt, vertraue, es noch wohl möglich ist, einen Raum, der einer Linie groß zu seyn scheint, sowohl der Länge als der Breite nach in 60ten Theilen zu schätzen weiß. Die vorbemelten 14400 Quadrate müssen mit 3600 multiplicirt werden, um die Anzahl der Punkte zu erhalten, die auf dem Micrometer durch das Ocularglas betrachtet in dem Raume eines Quadratzoßes noch kenntlich sind. Die Rechnung giebt 518400, das ist über eine halbe Million solcher Punkte.

§. 5. Lege ich aber ein solches Quadrat, wovon 14400 einen Quadratzoß machen, unter das Microscop als ein Object, so ich durch das Microscop sehen will, und setze erstbemelte Scale, die in eben solche Quadrate getheilt ist, als ein Micrometer in das Microscop, so kommen noch ungleich größere Zahlen heraus, die, nachdem ich ein anders Objectivgläschen ansetze, verschieden sind. Ich habe fünf solcher Objectivgläser, und um desto mehr damit die Probe gemacht, weil ich auf diese Art ohne Mühe finden konnte, wie stark bey jedem die Vergrößerung ist. Ich durfte nämlich nur sehen, wie viel $\frac{1}{70}$ Linien, die unterlegte $\frac{1}{70}$ Linie auf dem Micrometer bedeckt. Und so fand ich für das Objectivgläschen

N. 1.	. . .	$2 \frac{1}{7}$.
2.	. . .	$4 \frac{1}{7}$.
3.	. . .	6.
4.	. . .	$8 \frac{1}{7}$.
5.	. . .	$18 \frac{1}{7}$.

§. 6. Diese Zahlen müssen quadriert werden, um zu finden, wie viele Quadrate des Micrometers das Bild des untergelegten

legten Quadrates bedeckt, und so findet sich für

N.	1.	•	•	4 $\frac{1}{2}$.
	2.	•	•	18 $\frac{1}{2}$.
	3.	•	•	36.
	4.	•	•	76 $\frac{1}{2}$.
	5.	•	•	351 $\frac{1}{2}$.

§ 7. Mit diesen Zahlen werden nun die vorhingefundenen 518400 multipliziert, um die Anzahl der Punkte zu finden, die mittelst des Microscopii bey jedem der 5 Objectivgläser auf einem Quadratzoll des Objectes noch sehr gut kenntlich sind. Die Rechnung giebt für

N.	1.	•	•	2,361600.
	2.	•	•	9,734400.
	3.	•	•	18,662400.
	4.	•	•	39,690000.
	5.	•	•	182,2500.0.

§. 8. Die (S. 5.) gefundenen Zahlen thun noch den Dienst, daß mittelst derselben die Größe der untergelegten Objecte in Theilen einer Pariserlinie sehr genau ausgemessen werden können. Ich gebrauchte gewöhnlich das Objectiv N. 3, welches die Theile des Objectes auf dem Micrometer 6mal größer vorstellt. Damit legte ich Fliegenaugen unter, und fand, daß 9 derselben, die in einer Reihe lagen, auf dem Micrometer einen Raum von $\frac{1}{3}$ Linien bedeckten. Dieser Raum durch 6 getheilt, giebt $\frac{1}{2}$ Linien für die Länge im Object selbst. Wird nun ferner $\frac{1}{3}$ Linien durch 9, als die Zahl der Augen getheilt, so giebt der Quotient $\frac{1}{27}$ Linien für den Diameter eines Auges, oder $\frac{1}{27}$ einer Linie. Ich habe mich dieser Art bedient, um die innern Dia-

meter von Thermometerröhren zu messen. Ich stellte sie gerade ab, und stellte sie aufrecht, so daß die Oefnung gegen das Objectivglasgekehrt war.

§. 9. Auf eine ähnliche Art stellte ich Proben über die Schärfe des Gesichtes an. Ich legte von den Fäden unter das Microscop, die im Frühling die ausschlagende Weidenblüthe umhüllen. Der Diameter davon bedeckte auf dem Micrometer nur $\frac{1}{7}$ Linie, und demnach war er selbst nur $\frac{1}{70}$ Linie. Nun konnte ich in der Entfernung von 8 Zollen, oder 96 Linien einen solchen Faden einzeln mit bloßem Auge noch gut und deutlich sehen, sowohl, wenn ich ihn gegen den freyen Himmel als gegen ein dunkles Object hielt. Sehe ich nun die 96 Linien als einen Halbmesser an, so sind die $\frac{1}{70}$ Linien der 23040te Theil des Halbmessers, demnach = 90000434. Dieses ist nun ein Winkel von 9 Secunden eines Grades, den ich demnach mit bloßem Auge unterscheiden konnte. Man sieht aus dem vorhergehenden §, daß der Diameter eines Fliegenauges fast 6mal größer war, und dennoch konnte ich es mit bloßem Auge nicht unterscheiden. Der Grund liegt schlechthin darinn, daß ich es nicht einzeln sahe, denn zur Seite war ein viel fetteres Fäserchen, welches ich mit bloßem Auge noch gar wohl, obgleich nicht ganz deutlich sehen konnte. Hingegen mit einem Augenglase von 16 Linien Brennweite sahe ich die Augen einzeln, und wie sie in Reppen lagen. Da nun ein solches Glas 6mal vergrößert, so ist es eben so viel, als wenn ich die Augen unter einem 6mal größern Winkel, demnach unter einem Winkel von 54 Secunden eines Grades gesehen hätte. Es wird aber dieser Winkel auf 40 Secunden, oder auf 36 herunter gesetzt, weil der weiße Zirkel in jedem Auge um so viel kleiner ist als die Fäserchen, womit jedes Aug eingefaßt ist, und

agen. Denn zum deutlichen Sehen ist es erfordert, daß diese Zeichen von dem weißen Fielke unterschieden werden. Man ehrt demnach hieraus, was es bey der Schärfe des Sehens auf sich hat, wenn ein Object allein oder mit andern Objecten zugleich gesehen wird, und daß es in der practischen Geometrie allemal genauer geht, wenn die Zeichen, so man aussteckt, auf schwarzem Grunde einen weißen Strich, oder auf weißem Grunde einen schwarzen Strich haben. Ein Aug, das gut in die Ferne sieht, wird solche Striche, und besonders den weißen in solcher Entfernung sehen können, wo die scheinbare Breite nur noch einen Winkel von 9 Secunden beträgt, und demnach der Abstand 300mal größer ist, als die Breite des Striches. Dieses beträgt für die Breite eines Fusses ungefehr 2000 Fuß. Gebraucht man aber ein Fernrohr, daß 30mal vergrößert, so wird der Strich bis auf 3 Meilen gesehen werden können. Es versteht sich aber, daß das Aug und das Fernrohr gut, das Zeichen aber gehörig erleuchtet seyn muß.

§. 10. Die Micrometer für Fernrohre sind von doppelter Art. Hr. Brandt macht sie ebenfalls von Glas. Die eine Art dient schlechthin nur statt der bisher gebräuchlich gewesenenen Kreuzfäden. Diese Kreuzfäden, so fein sie auch sind, haben immer noch einen vielfach größern Diameter, als die Linien beytfind, die H. Brandt auf dem Glase zieht. Man setze z. E. die Brennweite des Objectivglases sey von 3 Fuß, oder 4320 Decimalktheilen von Linien. Da nun $\frac{1}{4320} = 0,0002323$ ist, so giebt ein $\frac{1}{75}$ Linie einen Winkel von 48 Secunden. Nun müssen solche Fäden schon sehr fein seyn, wann sie nicht dicker, als $\frac{1}{75}$ Linien seyn sollen. Sind sie aber so dünne, so bedecken sie auf dem Campo Micrometri einen Winkel von 16 Secunden. Und wenn sie

auch nach Hr. de la Lande Ausmessung nur $\frac{1}{7}$ Linien sind, so bedecken sie dennoch einen Winkel von 10 Secunden. Die Linien, so wie Hr. Brander sie auf Glas zieht, sind nur $\frac{1}{10}$ Linien breit, und so bedecken sie auch nur einen Winkel von $2\frac{1}{2}$ Secunden, wenn der Tubus nur 3 Fuß lang ist. Ist er aber von $7\frac{1}{2}$ Fuß, so bedecken sie vollends nur 1 Secunden.

§. 11. Außer dieser Feinheit der Linien habe ich an demjenigen Micrometer, so Hr. Brander nebst einem Tubus von 23 Fuß für die K. Akademie zu Berlin verfertigt, noch den Durchschnit dreyer solcher Linien bemerkt. Diese drey Linien durchschneiden sich dergestalt in einem Punct, daß dieser Punct selbst durch ein Ocularglas betrachtet, nichts ausgesprungenes zeigt, und damit auch nicht breiter als jede der drey Linien ist, die auf dem Glase gezogen sich in dem Punct durchschneiden. Wenn ich diesen Umstand auch nur unter die glücklich gerathenen rechne, so zeigt er doch immer theils die Möglichkeit der Sache, wovon Mayer zweifelte, theils die Geschicklichkeit, diese Möglichkeit wenigstens einmal erreicht zu haben, und die Vermuthung, daß sie sich noch mehrmal werde erreichen lassen.

§. 12. Die andere Art von Micrometern, so Hr. Brander für Fernrohre ausfertigt, sind ordentliche Scalen, die in Minuten oder halbe oder viertel Minuten. oder auch in Linien, $\frac{1}{2}$, $\frac{1}{3}$ Linien eines Zolles, oder in jede beliebige Theile getheilt sind. Hr. Brander hatte solche Scalen auch für kurze Fernrohre, die gar nicht vergrößern, aber ein desto größers Feld haben sollten, verfertigt, und unter dem Titel von Polymetroscopium bereits 1764. eine Beschreibung davon herausgegeben, um den Gebrauch davon in mehrerley Fällen, als nützlich und angenehm zu zeigen.

De

Der Hauptvorthell zeigte sich indessen immer bey Fernrohren und
 Telescopien, wo man vornehmlich gute Micrometer zu haben ver-
 langt. Selbst in der practischen Geometrie thun sie vortreffliche
 Dienste, weil auch da nicht selten Winkel vorkommen, die eben
 zuwegen, weil sie nicht groß sind, um desto genauer gemessen
 werden müssen; zumal wo man aus der schließbaren Größe eines
 Objectes, dessen Größe bekannt ist, auf dessen Abstand schließen
 will. Von solchen Fällen habe ich bereits in den Beyträgen
 zur Mathematica verschiedene angeführt, und würde mich noch
 inständlicher dabey aufgehalten haben, wenn mir diese Micro-
 meter so bekannt gewesen wären, wie sie mir nachher der Augen-
 schein gezeigt hat. Da ich aber erst nachgehends einen einfachen
 Tubum von 3 Fuß mit solchen Micrometern von Hrn. Brandes
 erhielt; und sowohl die Feinheit als die Genauigkeit der Mi-
 crometer mein Erwarten weit übertraf; so sah ich auch, daß es
 ich der Mühe lohete, auf die davon zu erwartenden Vorthellen zu
 eukeln.

§. 13. So viel sah ich gleich, daß ich von meinem Fen-
 ster aus eines Soldaten, der in einer Entfernung von 500 bis
 600 Fuß Schildwache stand, bis auf $\frac{1}{4}$ Zoll und noch genauer
 messen konnte, da mir die Entfernung aus dem Grundriße der
 Stadt bekannt war. Den Durchmesser des Mondes in einer ge-
 wissen Höhe fand ich bis auf 2 oder 3 Secunden, so wie ihn die
 Mayerischen Tafeln angaben. Um aber den Tubum für irdische
 Objecte bequem zu machen, so sah ich, daß da die Röhre für
 nahe Objecte mehr ausgezogen werden muß, das beste seyn wür-
 de, wenn ich bey jedem Anziehen oder Verlängern der Röhre
 vermittelst einer auf der Röhre gezeichneten Scala sogleich sehen
 könnte, wie viele Theile des Micrometers das Objectum jedes-
 mal

mal von dem Micrometer entfernt ist. Diese Entfernung für unendlich weit entlegene Gegenstände fand sich von 550 gebühren zu 2750 kleinern Theilen des Micrometers. Ich bezeichnete demnach den Punkt auf der in der andern eingeschobenen Röhre, da man diese anfangs jene zu bedecken, und je nachdem ich die vordere Röhre von 10 zu 10 Theilen mehr auszog, zeichnete ich ebenfalls solche Punkte, und schrieb die Zahlen 550, 560, 570 etc. in der Ordnung nach hin, und theilte die Zwiſchenräume in 10 gleiche Theile. Dieses setzte ich fort, so weit sich die Röhre ausziehen ließ, und damit würde der Gebrauch des Tubus für irrdische Gegenstände sehr erleichtert. Denn für jedes nahe gelegene Object zog ich die äußerste Röhre so weit aus, bis sich das Object durch den Tubum gesehen deutlich zeigte. Auf dem Micrometer sah ich wie viele Theile das Objectiv von der Scala bedeckte, und an der Röhre konnte ich ebenfalls sehen, wie viele Theile das Objectiv von dem Micrometer entfernt war. Diese letztere Zahl enthält sich nun immer zur erstern, wie die Distanz des Objects zu seiner Größe. Und so ließe sich durch eine bloße Regel Demnach der Distanz die Größe des Objects, oder hinwiederum aus dieser jene finden.

§ 14. So z. E. auf einem Wasserturme, der beyläufig 2420 Pariserfuß von meinem Fenster entlegen war, sahe ich eine Statue, so einen Neptun vorstellt. Ich wollte die Größe der Statue finden. Da diese Entfernung merklich groß ist, so ließ ich dem Tubus die Länge von den 550 Theilen, ohne ihn mehr auszuziehen. Auch zeigte sich das Bild deutlich, und bedeckte auf dem Micrometer 2,46 Theile. Ich schloß demnach

$$550 : 2420 = 2,46 : 10,8$$

Und so fand sich die Höhe der Statue von 10 $\frac{1}{2}$ Fuß.

S. 15. Hinzuwiederum von einem gegen meinem Fenster über liegenden Dache wollte ich den Abstand des Siebels finden. Ich richtete das Fernrohr gegen die unmittelbar vom Siebel abwärts hangenden Ziegel, so daß die Scala des Micrometers horizontal zu liegen kam. Den Tubum mußte ich bis auf 572 Theile ausziehen, um die Ziegel deutlich zu sehen; damit fand sich, daß die Breite von zween Ziegeln genau 7 Theile des Micrometers bedeckte. Da mir nun bekannt war, daß auf jede Ziegelbreite $\frac{1}{2}$ rhein. Fuß gerechnet werden kann, so machte die Breite von zween Ziegeln 1 rhein. Fuß. Damit ließ sich nun nach der Regel Detri

$$7 : 572 = 1 : 81 \frac{1}{2}$$

schließen, daß diese Ziegel $81 \frac{1}{2}$ rhein. Fuß, und daher der Siebel 82 rhein. Fuß von dem Objectivglase des Tubus entfernt seyn mußten. Aehnliche Versuche giengen noch sehr genau bis auf die Entfernung von 700 Fuß an. Denn das Micrometer war in 14 größere, oder 70 kleinere Theile getheilt, und jeder kleinere Theil ließ sich nach einer bloßen Schätzung des Augenmaasses sehr leicht noch in 10 kleinere Theile theilen, so daß, wenn ich so viele Ziegel zusammen nahm, als die Scale des Micrometers fassen konnte, auf 700 nicht um 1 verfehlt wurde. Daran fehlte es also nicht. Die Hauptfrage war aber wohl diese: ob man immer sicher genug auf jede Ziegelbreite genau $\frac{1}{2}$ rhein. Fuß rechnen könne. Denn, wo dieses nicht ist, da wird zwar eben nicht viel fehlen, indessen ist alsdann die darauf gegründete Rechnung nur beyläufig. Uebrigens lassen sich bey Fensterscheiben, zumal wo sie rund und auf den Glashütten, gerundet sind, ähnliche Versuche anstellen. Denn, wenn auch solche Ausmessungen nur beyläufig sind, so dienen sie doch theils zur Cu-

H h h

rio

riofität, theils weil man ohnehin nicht immer die äußerste Schärfe verlangt.

§ 16. Will man aber hiebey genau verfahren, und z. E. Distanzen von 300, 400, und mehr Fußten auf eine sehr kurze Art ausmessen, so ist wohl das sicherste, daß man Latten oder Stangen, durch kenntliche Zeichen, in einzelne Fuß eintheile, und sie in der verlangten Entfernung gerade aufrichten lasse; so läßt sich, wenn man den Tubum gegen dieselben richtet, und ihn gehörig auszieht, auf dem Micrometer sehen, wie viel Fuß dasselbe beynah, oder genau ganz bedecken. Und damit kann die Entfernung ebenfalls vermittelst einer Regel Detri sehr genau gefunden werden. Uebrigens müssen die Stangen desto länger seyn, je größer die Entfernung ist. Denn hiebey ist die Hauptsache, daß man auf dem Micrometer so viele Theile brauche, als immer möglich ist. So z. E. muß bey meinem Tube für jede 40 Fuß größere Entfernung die Stange um 1 Fuß länger genommen werden: Weil die 14 Theile des Micrometers in den 550 Theilen, so die kürzeste Länge des Tubus ausmachen, ungefehr 40mal enthalten sind. Man kann daher, wenn die Stange gar zu lang genommen werden müßte, statt derselben zwey Zeichen in zureichender Entfernung von einander ausstecken, und die Scale des Micrometers Horizontal legen. Solche Zeichen müssen aber von dem Tube gleichweit entfernt seyn, damit sie in Form einer Chorde eines Winkels gemessen werden können.

§ 17. Man kann auch 3 Zeichen ausstecken, die unter sich einen gleichseitigen Triangel bilden, dessen Seiten aber sehr genau bestimmt und bekannt seyn müssen. Auch muß man solche drey Zeichen entweder alle, oder wenigstens zwey und zwey durch
das

das Fernrohr zugleich sehen können. Man sieht sodann wie viele Theile diese Zeichen auf dem Micrometer abschneiden. Es sey z. E. (Fig. 1.) ein solcher Triangel ABC, der mit dem Fernrohr aus D gesehen wird. Da nun der Winkel ADC sehr größer als 1 Gr. ist, so kann man AE, EC nach den auf dem Micrometer gefundenen Theilen proportioniren, und die Linie BE ziehen. Zieht man sodann CF auf BEF senkrecht, so hat man den rechtwinklichten Triangel DFC, in welchem CF bekannt ist, und folglich FD, vermittelst der Theile des Micrometers, so die Punkte CB abschneiden, und der Länge des Tubus gefunden werden kann. Addirt man FB zu FD, so erhält man die ganze Länge DB. Da man hiebey den Triangel ABC immer so nehmen kann, daß die eine Seite AB mit D in gerader Linie liegt; so kann man auch immer erhalten, daß E in A, und F mitten auf AB fällt, und damit wird alles noch kürzer und zuverlässiger. Man kann sich auch (Fig. 2.) ein Gestelle machen, wovon die obere Figur das Profil vorstellt. A, B, C zeigt nämlich die rhombische Figur der aufrecht zu stellenden Stangen, und AB, AC, BC sind Latten, die in A und C eingesteckt, und durch B und C so durchgezogen werden können, daß man dem Triangel A B C die nach Verhältniß der Entfernung erforderliche Größe geben kann. Zu diesem Ende werden die Latten von A gegen B und C, und von C gegen B in Fuße und Zolle eingetheilt. Die Stangen ABC sind oben gegen die Mitte zugespitzt, oder sonst so beschichtet, daß deren Mittelpunkt durch den Tubum kernlich und hart gesehen werden könne; denn dieses muß sehr genau seyn, und die Stangen A B C müssen von der verticalen Stellung wenigstens nicht merklich abweichen, dabey aber genau parallel seyn. Setzt man ein solches Gestell mitten auf ein auszumessendes Feld, und man geht an den Ecken desselben herum, so läßt

es sich, mittelst des Tubus in Grund legen, und zwar noch ziemlich genau, wenn auch das Feld schon einige 100 Fuß lang und breit ist.

§. 18. Jedoch dieß sind alles micrometrische Kleinigkeiten, die aber allemal ihre eigene Wichtigkeit haben. Indessen hatte ich die Vermuthung, daß sich von solchen Scalen noch ungleich beträchtlichere Vortheile sollen können ziehen lassen. Kurz es war die Frage auch Winkel von vielen Graden mit solchen Scalen zu messen, und zwar mit eben der Schärfe, mit welcher die gewöhnlichen Fernrohre nur einen Grad oder auch nur wenige Minuten messen. Dieses letztere erfordert eine starke Vergrößerung, ersteres aber ein desto größeres Feld vom Micrometer. Beyde diese Vortheile aber stehen einander dergestalt im Wege, daß sie nicht leicht zugleich erhalten werden können, zumal wo man bey einer 20 bis 30 maligen Vergrößerung dennoch ein Feld von 20 bis 30 Graden erhalten will. Indessen ließen sich Mittel finden. Denn daß die Schuld nicht an dem Objectivglase liege, zumal wo dessen Bedeckung nicht sehr groß ist, das zeigte die Camera obscura, welche auf beyden Seiten der Ape des Glases wenigstens bis auf 15 Grade die Bilder noch immer sehr deutlich vorstellt, Bilder von so viel Graden brachte Hr. Brandler auch auf das Mikrometer von seinem Polymetroscopio, und konnte sie ganz und deutlich sehen, weil das Augenglas dabey eben die Größe hatte. Aber eben dadurch fiel die Vergrößerung ganz weg, und bey schärfern Augengläsern wurde von dem Bilde weniger zu sehen gewesen seyn. Das erste Mittel, so sich demnach darboth, war, daß das Augenglas in immer gleicher Entfernung auf dem Mikrometer hin und her geschoben werden konnte, und dabey ließen sich allenfalls auch zwey Augenglä-

ser

er anbringen, so daß solche Theile des Bildes, die durch das eine nicht zugleich sichtbar waren, durch beyde besonders gesehen werden konnten. Es sey in der 3ten Figur BC das Object, O das Objectivglas, AOa dessen Axe, cb das Micrometer von Glas in seine Theile getheilt, so fallen die Bilder der Punkte: BAC in bac. Rückt man demnach das eine Augenglas in M, das andere in N, so wird man durch M den Punkt oder die Theile des Objects bey C, durch N aber die Theile des Objects bey B sehen. Und in cb zeigt es sich, welche Theile des Micrometers von dem Bilde der Punkte C B bedeckt werden, und wie groß solches der Winkel $cOb = COB$ ist, wenn man cb als eine Chorde, und Oc, Ob als einen Halbmesser betrachtet. Auf diese Art erhält der Tubus die Figur einer flachen Pyramide, da er in D nur wenig größer, als das Objectivglas, dagegen aber in MN so breit seyn muß, als es wegen der Deutlichkeit des Bildes immer angehen kann. Denn man sieht leicht, daß je schiefere die Strahlen sind, man desto eher ein undeutliches und gefärbtes Bild zu besorgen hat.

§ 19. Das sicherste war, die Sache auf Versuche ankommen zu lassen. Ich schriebe sie an Hr. Brandler im Sommer 1768, und da derselbe damals beschäftigt war, einige große astronomische Instrumente vollends zu Ende zu bringen, so stellte er Anfang nur beyläufig eine Probe an, die aber die Vermuthung eines erwünschten Erbfolges genugsam bestärkte. Das Micrometer sollte in c sich herumdrehen lassen, damit so groß oder klein auch die Winkel COB seyn möchten, die mittlere Linie AOa immer so viel als möglich, oder auch genau senkrecht auf das Micrometer treffen könne. Sodann sollte für irdische Gegenstände das Objectivglas O an einer beweglichen Röhre seyn, die sich

H h 3

nach

nach Verhältniß der Nähe des Objectes ausziehen lassen konnte. Die Hauptfrage hiebey war aber immer, die Sprache des Micrometers ob für jede Verlängerung der Röhre auf eine leichte Art verständlich zu machen. Denn für unendlich entfernte, oder sehr entlegene Gegenstände war eine ganz einfache Tabelle hinreichend. Diese Tabelle wurde unmittelbar die jedem Theile des Micrometers entsprechenden Winkel angegeben haben. Hingegen würde jede Verlängerung der Röhre entweder eine besondere Tabelle erfordert haben, oder man hätte allemal den Winkel besonders haben berechnen müssen. Indessen hätte sich doch, wenn für einige angenommene Verlängerungen Tabellen berechnet, oder auch durch Versuche verfertigt gewesen wären, alles übrige durch eine leichte Einschaltung finden lassen.

S. 20. Inzwischen dachte ich auf Mittel, die hiebey vorkommenden schiefen Einfallswinkel wegzuschaffen. Ich sah leicht, daß diese nur daher rührten, weil das Objectivglas eine unverständliche Lage hatte. Es mußte demnach eben so, wie die Oculargläser gedreht werden, und dieses verwandelte die erst erwähnte Pyramidalfigur wiederum in einen Tubum, und wenn alles mitgenommen werden soll, in zween. Der eine Tubus, dessen Objectiv m , das Ocular M ist, hat eine fixe Lage, und dient das Instrument gegen den Punkt des Objectes B zu richten. Der Tubus liegt auf einer Regel, welche in C ein Centrum hat, um welches sich auch die Regel dreht, auf welcher der andere Tubus liegt, dessen Objectiv n , das Ocular N ist. Das Micrometer hat in B ein Gewind, und geht durch den focus des andern Rohres durch. Es ist so getheilt, daß man durch das Ocular N sogleich sehen kann, wie viele Theile der Winkel ACB auf dem Micrometer faßt. Da die Figur das Instrument nur durch

bloße

bloße Linien vorkommet und verschiedene Leser vielleicht Mühe haben sich die ganze Ausbildung desselben und die Art damit umzugehen, vorzustellen: so war es mir ein Vergnügen von Hr. Brander zu vernehmen, daß derselbe den Sector, so wie er ihn ein für allemal zu verfertigen und einzutheilen gesonnen ist, genau abzeichnen, und die Art damit umzugehen, auch solchen faßlich machen will, die sich in neue Instrumente nicht gleich finden können. Ich habe demnach, um auch noch diese Beilage beyfügen zu können, den Druck des Werkes so weit verziehen lassen, damit die Leser in allem befriediget werden können.

§ 21. Diesen Anschlag gab ich Hr. Brander nur überhaupt an. Und da er mit den vorhin erwähnten Instrumenten fertig war, so leuchtete ihm hier alles dergestalt ein, daß er ohne Säumnis an die wirkliche Verfertigung dachte. Er nahm das centrum C außerhalb dem Objectiv, und zwar mit gutem Vorbedacht. Denn, da es hier eigentlich auf die Axen AnaN, BmbM ankommt, so ist es an sich gleichviel, in welchem Punkt, diese Axen sich durchschneiden. Sodann erhielt er eben dadurch auch, daß die beyden Röhren nach Verhältniß der Nähe des Objectes verlängert werden könnten. Und da hiebey immer $Cb = Ca$ ist, so ist auch immer ba eine Chorde von einem beständig gleichen Radius. Dieser Vortheil findet bey einfachen Fernröhren nicht statt. Auch ist hiebey die vollkommen gleiche Länge beyder Fernröhre, die wegen der Umstände bey dem Glasschleifen nicht leicht zu erhalten ist, nicht nothwendig, und so können auch beyde Fernröhre allenfalls merklich kürzer seyn als der Radius $Cb = Ca$. Hr. Brander nimmet ferner diesen Radius von 5000 oder 50000 Theilen des Micrometers. Dadurch wird der Vortheil erhalten, daß man die auf ba für zwey Objecte BA gefundene Anzahl der

Theile.

Theile nur schlechthin in den Sinus Tafeln auffuchen und den dabei stehenden Winkel verdoppeln darf, um den Winkel BCA zu erhalten. Denn überhaupt ist der Sinus eines jeden Winkels die halbe Chorde des doppelten Winkels. Nun wird die Chorde ba schon eben dadurch halbirte, daß der Radius $Ca = Cb$ von 50000 Theilen genommen wird, da er in den Tafeln = 100000 ist. So; E. wenn ba von 21360 solcher Theile gefunden wird, deren nemlich $Cb = Ca$ 100000 hat, so findet sich in den Tafeln, daß 21360 sehr genau der Sinus von $12^\circ 20'$, demnach die halbe Chorde von 2mal $12^\circ 20'$, oder die Chorde von $24^\circ 20'$ ist und so groß ist in solchem Fall der Winkel $ABC = bCa$, den man ausmessen wollte. Am kürzesten kommt man fort, wenn man eine Tabelle vor sich hat, welche für jeden Winkel von zehn zu jeder Secunden die Chorden oder Theile des Mikrometers gibt. Und da Hr. Feander allemal den Radius zu 5000 Theilen der des Romers Sectoren halb so groß nimmt, so kann für alle diese Instrumente eine und eben die Tabelle dienen. Es wird daher denen die sich dieses Instrument zum wirklichen Gebrauch anwenden wollen, eine solche von ihm berechnete Tabelle in der folgenden in Druck zu legenden Beschreibung mitzutheilen zu müssen.

§ 22. Ein solcher Sector, der ganz füglich bis auf 30 Grad mit Theilen gehen und da wir als einen dioptrischen Sector ansehen können, ist ein sehr vorzügliches. Er vereinigt, was man sonst nicht zusammen zu bringen, die sich gedenken läßt, mehr als Methoden, die man bei andern Sectoren, theils nicht zugleich anwenden kann, als durch sich zusammengesetzte Einrichtungen, die nicht nur nicht unmittelbar Grade, Minuten, Secunden oder dergleichen oder ist man von der genauen und sicheren Bestimmung des Mikrometers ruhig versichert. Und

Und um dieses nicht bloß zu glauben, so fügt Hr. Brandes noch eine kürzere Scala von gleicher Eintheilung bey, die man auf dem Micrometer hin und her schieben, und sich mittelst einer Linse von 1 Zoll Brennweite von der Feinheit der Linien und von der Genauigkeit durch das Selbstsehen überzeugen kann. Die Reduction auf Grade, Minuten, Secunden kann nicht einfacher seyn, als sie hiebey ist (S. 21) bey andern Sectorsen muß man erst das Object durch das Fernrohr, und sodann erst auf dem Limbus stehen, wie viele Grade, Minuten &c. es giebt. Hier aber ist das Micrometer selbst der Limbus, und so malet sich das Object unmittelbar auf dem Limbus selbst ab. Zu geometrischen Ausmessungen läßt sich ein solcher Sector, auch wenn $Cb = Ca = 41'' 8'''$, oder 5000 Decimaltheile von Linien eines Pariserzollens ist, ohne von der Genauigkeit etwas zu verlieren, von Holz, und damit so leichte machen, daß er auf dem Felde ohne Mühe hin und her getragen werden kann. Und wenn er da mit einemmale auch nur Winkel von 30 Graden mißt, so ist es weder schwer noch langwierig, zwischen den Objecten, so man abmessen will, wenn sie über 30 Grad von einander weg liegen sollten, noch andere anzunehmen, die mit den Objecten, oder unter sich geringere Winkel machen. Die Genauigkeit, die man bey dem Sector erhält, ersetzt alles dieses auf eine befriedigende und öfters schätzbare Art. Was ich vorhin bey Anlaß der bloßen Fernrohre sagte, läßt sich hier mit behöriger Vergrößerung der Umstände und mehrerer Entfernung der Zeichen auf Felder ausdehnen, die Meilenwegs ins Sevierte liegen, denn man sieht aus dem vorhin (S. 22) angeführten Beispiele, daß das Micrometer 20000 bis 30000 Theile faßt, die alle noch kenntlich sind. Wo man aber auf 20000 bis 30000 kaum um 1 fehlen kann, da beträgt mit behöriger Auswahl der Umstände, der Fehler auf eine ganze deut-

sche Meile keinen Fuß. Es setzt aber dieses allerdings einige Übung und Geschicklichkeit voraus, und dieses muß ich denen sagen, die sich etwann einbilden, daß wenn sie nur gute Instrumente haben, sie sodann ganz obenhin damit verfahren können. Der Erfolg ist aber nicht selten so, daß man mit einer bloßen Messkette und einigen Stangen genauer würde zum Zwecke kommen können. Es sind berühmte Beispiele vorhanden, wo man bey Grahamnischen Instrumenten in Absicht auf ihre Güte für einzelne Secunden gut stehen wollte, oder sie wenigstens so weit rühmte, und in der Ausübung zeigten sich Fehler, die schon auf 500 eins austrugen, so daß jede Meile um 40 Fuß zu groß, oder zu klein herauskam.

§ 23. Ob sich ein solcher Sector auch in der Astronomie gebrauchen lasse? das werde ich nicht erst den Astronomen besagen müssen. Sie haben ungleich zusammengesetztere und unzuverlässigere Sektoren gebraucht. Die Sterne, die nahe bey dem Zenith vorbeugehen, werden gewöhnlich mit eigentlich dazu bestimmten Sektoren beobachtet. Und bey solchen hat man auch bereits schon anstatt der Zirkelbogen, deren Eintheilung so mißlich ist, Tangenten und Chorden gebraucht. Da aber, besonders wenn z. E. die Entfernung eines Cometen von Sternen, oder eines Sterns von dem Monde sollte gemessen werden, zweyen Beobachter seyn müssen; so läßt sich für solche Fälle vermittelst eines Mansspiegels der Tubus mBM so abändern, daß das Flugenglas seitwärts zu stehen komme, und auf diese Art ein Beobachter den andern im geringsten nicht hindere. Das Instrument kommt sodann auf eine paralactische Maschine, so daß wenn die beyde Sterne einmal gesehen werden, die Beobachtung durch das bloße Umdrehen der Maschine fortgesetzt, die Distanz genau berichtet; und

wenn

Wenn sie sich, wie es bey dem Monde und zuweilen bey Cometen geschieht, in kurzer Zeit merklich ändert, mehrere Distanzen können genommen werden. Noch muß ich anmerken, daß Hr. Brandler in jedem Tubo metallene sehr feine Fäden angebracht hat, und zwar in dem Tubo naN dergestalt, daß der Faden hart an dem Glase des Micrometers wegstreicht. Beyde Fäden sind in der Axe des Objectivglases, und letzterer dient besonders auch dazu, daß wenn auch das Object über oder unter die Scala des Micrometers fällt, der Faden dennoch dessen Lage einzeige. Bey geometrischen Operationen, wo das Instrument Horizontal liegt, hat dieses seinen guten Nutzen, weil eben nicht immer jede Objecte in einer geometrischen Ebne liegen.

S. 24. Ungeachtet nun ein solcher Sector für einen Winkel, der nicht viel über 30 Gr. ist, seine beträchtliche Vorzüge hat, so blieb mir doch noch die Frage, ob die Sache nicht auf die völlige 90, 180, 360 Grade getrieben werden könnte. Auf 60 Gr. läßt sie sich allerdings treiben, weil eben so wie der Tubus naN herunterwärts geht, ein anderer von b aufwärts gehen kann. Alsdann läßt man in Cb schlechthin nur die Regel, und zu dem Micrometer ba kommt noch ein anderes, welches eben so durch den obern Tubus geht, wie cb durch den untern, und jedes für sich besonders gedreht werden kann. Ueber die 60 Grade wird sich aber bey dieser Art der Einrichtung nicht wohl gehen lassen. In dessen erhält man dadurch wenigstens einen völligen Sextanten.

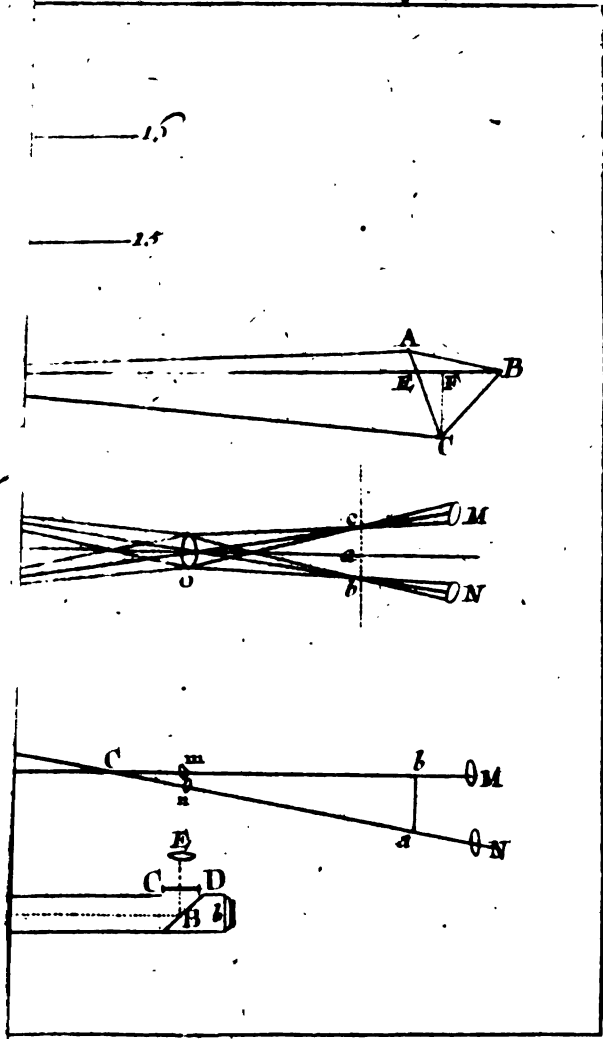
S. 25. Um aber dennoch auch auf Quadranten, halbe und ganze Circul bedacht zu seyn, wo der Gebrauch von bloßen Chorden nicht mehr süglich angeht, und die Glasscalen schwerlich und nur mit Gefahr eines öftern Mißlingens im Zirkel herum gezogen werden können, so dachte ich auf Mittel, daß wenn ein Limbus aus einer flachen Spiegeltafel ausgeschnitten wird, nachdem

er in seine Grade und Minuten eingetheilt ist, dieser Limbus durch das Fernrohr durch, oder besser zu sagen, über demselben so weg gehen könne, daß die Eintheilung statt eines Micrometers diene, auf welchem das Bild des Objectis unmittelbar gesehen werden könne. Dieses war nun vermittelt eines vor dem Brennpunct des Objectivglases unter 45 Gr. geneigten Planspiegels allerdings möglich. Denn es sey O das Objectivglas, (Fig. 5.) AOB die Axe desselben, der Spiegel in B unter 45 Graden geneigt, so fällt das Bild, welches in b würde gewesen seyn, aufwärts in CD; und CD ist das Profil von dem gläsern Limbus, dessen Centrum in A seyn kann. In E ist das Augenglas in seiner behörigen Entfernung, so daß man durch dasselbe das Bild auf CD deutlich sehe.

§. 26. Was hiebey die Verwerkstellung einschränkt, ist, daß die Spiegeltafeln eben nicht von jeder beliebigen Größe zu haben sind, und damit fallen die ganzen Zirkel überhaupt kleiner aus als halbe (weil auch die größten Spiegeltafeln viel länger, als breit sind) und die halben Zirkel kleiner als Quadranten, Sextanten &c. Dieses versteht sich für sich. Der andere Umstand betrifft die Eintheilung in Grade, Minuten &c. Diese läßt sich zwar auf Glas feiner und bey gleicher Feinheit viel sichtbarer und dauerhafter, als auf Messing machen, indessen ist die äußerste Genauigkeit immer noch so schwer zu erhalten, daß sie einer Berichtigungstafel bedarf. Da indessen Herr Branden seinen Scalen eine so große Genauigkeit geben kann, so scheint mir die Schwierigkeit fürnehmlich auf die Bestimmung der wahren Länge des Halbmessers anzukommen, weil man doch die Chorden in den Tabellen so scharf hat, als sie in der Ausübung niemals erlangt werden können. Das Uebrige wird wohl auf angestellte Versuche ankommen, wie weit es hierinn gebracht werden kann.

So viel demnach für diesmal.

Georg



Georg Friedrich Branders
Beschreibung
eines
neuerfundenen
dioptrischen Sectors,
und seiner
wesentlichen Einrichtung und Theile,
nebst
einer kurzen Belehrung
von dessen Gebrauche.



§ 1



Indem ich von diesem Instrumente eine Anzeigebillig, welches, wie ich hoffe, den Beyfall aller Mathematickverständigen verdienen wird, werde ich, um alle Wiederholungen zu vermeiden, weder eine theoretische Beschreibung desselben vorzunehmen, noch auch von dem mannigfaltigen Gebrauch, Nutzen und Vortheilen, welche man von demselben sowohl in der Geometrie als in der Astronomie auf die vorzüglichste Art zu hoffen und zu erwarten hat, eine weitläufige Nachricht zu geben haben: da solches der berühmte und gelehrte Hr. Professor Lambert in Berlin in seinen hierüber gemachten Anmerkungen bereits zur Genüge gethan hat, und einsichtsvolle Leser dadurch genugsam belehret worden sind. Daher werde ich mich hier blos auf die Beschaffenheit seiner Theile einschränken und sie sowohl einzeln nach einander, als auch in ihrer Zusammensetzung beschreiben und zeigen, wie man sich überhaupt dieses Instrumentes zum Gebrauche bedienen müßte.

§ 2.

§ 2. Tab. II. Fig. 1 zeigt nun, wie dieses Instrument in seiner Zusammensetzung aussieht und völlig zum Gebrauch gerichtet ist. Fig. 2 ist die Anrichtung zu sehen, welche unterhalb in der Mitte des Sektors angeschraubet wird, und dazu bestimmt ist, daß man demselben damit eine sanfte horizontale oder verticale Bewegung verschaffen kann, wenn man sich desselben auf einem Stativ (Fig. 3) horizontal bedienen will.

§ 3. Um in der Beschreibung dieses Instrumentes ordentlich zu verfahren, muß ich sogleich erinnern, daß dasselbe eigentlich aus drei Haupttheilen bestehe: Erstens aus der Rahm oder dem Gestelle ABC. Zweytens aus dem Tubus FG und drittens aus der Scala HL.

§. 4. Was nun erstlich das Gestelle ABC betrifft, so ist solches von Holz, und hat die Figur eines gleichschenkligen Triangels. Bey C ist ein wirbelartiges Centrum von Messing angeschraubet, an welchem der Tubus beweglich ist. Der Winkel ACB aber richtet sich nach der Länge der Scala HL, und kann dahero 15, 20, 25 bis 30 Grade *ıc.* groß seyn. Vornen, wo die beyden Schenkel AB sich endigen, ist noch eine hohle Rahm DE dergestalt daran verbunden, daß der Tubus GF dadurch gehen und sich in derselben ganz frey von E nach D bewegen kann: der Stand derselben ist curvatisch rund, und das Centrum ist bey C.

§. 5. Das zweyte Hauptstück dieses Sektors ist der Tubus GF. Dieser ist vornen bey C an das besonders angerichtete messingene Centrum dergestalt angemacht worden, daß er sich nicht allein um dasselbe sanft und ohne Spielraum drehen läßt,

findern daß man auch noch hieran den Mittelpunkt zur Prüfung und Bestimmung des Radius wahrnehmen kann, wovon nachgehends noch das mehrere solle gesagt werden. Das Objectivglas an diesem Tubus ist vermittelst messingener Federn in die Höhlung des Tubus bey G eingeschoben, und kann durch das äußere Lintal gf, welches man vermittelst des aufrecht stehenden Stifts f beweget, näher oder weiter vor der Scala gebracht werden. Denn bey dieser Art eines Tubus darf das Deularglas nicht, wie bey der gemeinen Art von Schrubhren, beweglich und hingegen das Objectiv fest seyn, ausgenommen jenes nur so viel, daß man dadurch in den Stand gesetzt wird, die Scala deutlich und klar zu erblicken. Dagegen aber muß das Objectiv hier beweglich seyn, weil solches kein Bild sehr genau auf die Scala, die immer einen gleichen Abstand von dem Centrum C hält, werfen muß, wofürne nicht eine Parallaxis hiebey entstehen solle.

§ 6. An dem andern Ende des Tubus ist das hohle Stück K eingesteckt, wodurch die lange Scala IH geschoben wird. Damit aber die Scala immer an die Aze des Tubus anliegen möge, so steckt inwendig noch ein anderes Rohr, über welches ein sehr zarter Silberfaden gespannt ist, der durch das Centrum desselben geht, und parallel an der Fläche der Glastafel wegstreift. Dieser Silberfaden geht also senkrecht durch die Mitte des ganzen Campus, und folglich bemerkt er auch die Theile auf der Scala, welche das Bild, das ebenfalls an derselben stehet, darauf bezeichnet und abmahlet, es mag dasselbe gleich über oder unter der Scala zu stehen kommen. Zugleich ist dieser Faden auch das Maß des Radius vom Centrum, welcher 5000 Scrupel oder sothe Theile, aus welchen die Scala besteht, enthält.

§ 7.

§ 7.

§ 7. An eben diesem Schenkel K ist von außen noch ein kurzes Stück Rohr befestiget, in welches noch ein andres eingeschoben ist, welches das Ocularglas enthält, und etwas weniger aus und ein gezogen werden kann, je nachdem es das Gesicht und Auge erfordert, um die Theilung auf der Scala deutlich und klar bemerken zu können.

§ 8. Unter dem Schenkel BC des Gestelles ACB ist noch ein anderer Tubus, und zwar von eben dieser Art und Gestalt parallel unter den erstern angeschraubt; nur wird dieser Unterschied dabey bemerkt, daß dieser untere sein besonderes Mikrometer oder eine Glasscala und zwar in eben diesen Theilen des obern und parallel mit denselbigen in dem Foco des Ocularglases stehen hat. Dieser Tubus bleibt an dem Gestelle beständig feste und unbeweglich, und ist so gesetzt, daß seine Axe mit der Axe des obern parallel ist.

§ 9. Die Scala HI, macht das dritte Hauptstück dieses Instrumentes aus. Diese besteht aus einem Parallelogramm von feinspolirten und paralleldickem Spiegelglas, worauf der Länge nach ein sehr feiner Maßstab in Scrupeln nach französischem Maß, den Zoll zu 120 Theilen gerechnet, mit einem Diamanten sehr subtil verzeichnet ist. Weil aber in dem Zählen dieser Theile gar leicht wegen ihrer Subtilität ein Irrthum begangen werden könnte, so unterscheiden sich die Fünfer und Zehner durch etwas längere Striche, die Fünfiger aber durch so lange Striche, die die ganze Breite des Glases durchlaufen, wobey noch überdas die Zahlen 50, 100, 150, und so weiter bis zu Ende hingezeichnet

sey worden, so daß allezeit zwey Aufschriften in dem Campus gesehen und gezählet werden können. Dieses Glasparallelogramm ist in einen hölzern Rahmen eingefasset, an dessen einen Ende seine Charniere angeschraubt ist, deren Centrum durch das Zero der Theilung gehet, der andere Theil derselben aber an dem Rahmen des Gesielles bey E angeschraubt ist, so daß wenn der Mittelfaden des beweglichen Tubus das Zero oder den Anfang der Scala schneidet, jener mit diesem einen rechten Winkel machen muß.

§ 10. Auf der andern Seite dieses Rahmens bey A ist unterhalb desselben eine gekrümmte Stütze oder Arm L angeschraubt, auf welcher dieser Rahm mit seiner Scala, in welchem Stand solche nur immer seyn mag, allezeit ruhet, damit seine Charniere nicht die ganze Schwere desselben allein tragen müsse, und sich also nichts verziehen könne, wiewohl dieser Arm auch nach Belieben abgenommen werden kan. An dem Ende dieses Arms ist auch noch ein aufrechter Stifft h zu sehen; an welchem der Rahm anstehen muß, wenn er einen rechten Winkel mit dem Tubus macht, und durch welchen diesem letztern gleichsam seine Gränze gesetzt wird, die er nicht überschreiten darf, wenn derselbe auf dem Zero der Theilung stehet.

§ 11. Damit aber der Tubus ohne große Bemühung gelenket und ihm eine sanfte Bewegung gegeben werden könne, so ist über denselben und über den hölzernen Limbus DE ein gekrümmter Hacken M mit einer Rolle angeschraubt worden, über welche eine Saite geschlungen ist, die über die Curvam DE gespannt ist,

und woran die Rolle alsdann läuft und den Tubum mit sich nimmt und bewegt.

§. 12. Damit man aber auch dem ganzen Sector eine solche sanfte Bewegung geben könne, so zeigt sich Fig. 2 eine zu diesem Ende veranstaltete besondere Anrichtung. Diese besteht aus zwey doppelt übereinander geblatteten Scheiben mit einem Nagel, der in der Mitte senkrecht durchgeht, und einem Schrauben, der quer durch die zwey Arme dieser Anrichtung reicht. Diese kann nun auf das Stativ einer jeden Art von Messischen gesetzt werden, wo sodann der Sector selbst darauf angeschraubt wird. Die drey Schrauben a a a in dem Stativ (Fig. 3) gegen der erst gemeldeten Scheibe (Fig. 2) geben dem Sector die Lage nach dem Object, der Horizontalschraube BC aber verschaffet demselben die Centralbewegung. Damit aber diese angezeigte Schrauben aaa keine Vertiefungen in diese Anrichtung hindrücken können, so werden runde Platten von Messing dazwischen an die Schrauben gesteckt.

§. 13. Das ganze Instrument, oder der Sector selbst ist übrigens von Holz, aber von einem solchen, welches besonders hiezu ausgesucht ist. Man hat sich zu dem Holze aus besondern und guten Vorbedacht entschlossen, weil das, worauf hier das meiste, ja alles ankommt, bey dem Holze, und mit demselben weit sicherer und besser zu erhalten ist, als mit den Metallen. Denn alle Richtigkeit und Sicherheit dieses Instrumentes hängt bloß und allein von der beständig und unveränderlich richtigen Länge des Radius und der Scala ab. Ob nun gleich die Wärme und
Kälte

Räfte, die Feuchtigkeit und Trockenheit der Luft mehr oder weniger auf das Holz einen Einfluß hat und wirkt, so betrifft die Veränderung, die dadurch entstehet, doch nur die Dicke und Breite, in Ansehung der Länge aber ist solche sehr wenig oder gar nicht beträchtlich, zugleich aber ist auch dadurch mehrere Bequemlichkeit verschaffet worden, indem das Instrument jetzt ganz leicht ist, und ohne große Mühe von einem Orte zu dem andern gebracht werden kann.

§. 14. Nach dieser Beschreibung des Sectors muß ich nun auch zeigen, wie man damit umgehen und denselben gebrauchen solle. Ich habe hier den Radius in 1000 Theilen des Micrometers angenommen, welches zu mehrerer Bequemlichkeit dienet; denn man erhält dadurch den Vortheil, daß man die gefundene Zahl der Theile der Scala nur sogleich in den Sinustabellen auffuchen, und den daneben stehenden Winkel verdoppeln darf. Denn weil der Sinus eines jeden Winkels die halbe Chorde des gedoppelten Winkels ist, wenn der Radius 10000. heißet: so ist er hiedurch schon halbiert. Bey diesem könnte es nun sein Beswerden haben, und möchte in diesem Falle gut seyn, wenn man sich blos mit einzeln Minuten begnügte, oder wenn die Zahl gerade mit der Zahl des Sinus einträfe. Wenn aber die Zahl zwischen zwey Minuten einschlägt, so ist es alsdann nöthig den partem proportionalem für die ihm noch zugehörigen Secunden der nächst daran stehenden kleinern Zahl zu ersetzen. Wenn man also z. E. auf der Scala 2137.0 gefunden hätte, so findet sich in den Sinustabellen bey $12^{\circ}. 20' = 2135.9$

bey $12^{\circ}. 21' = 2138.8$

RFF 3

folg.

folglich ist die erstere Zahl zu klein und die letztere zu groß. Die Differenz zwischen beyden ist 0002.9, und die Differenz zwischen der gefundenen 2137.0 und dem Sinus von $12^{\circ} 20' = 2135.9$ ist 0001.1. Also, wie sich die Differenz von dem nächst größern und nächst kleinern Sinus oder 2.9 zu der Differenz von dem nächst kleinern Sinus und dem gefundenen, das ist 1.1 verhält: so verhält sich auch eine Minute oder 60 Secund. zu dem Ueberschuß 1.1, welches noch zu $12^{\circ} 20'$ hinzugehan werden muß. Da nun

$$2.9 : 1.1 = 60 : 22\frac{2}{3}$$

oder ungefähr 23 Secunden beträgt: so ist 2137.0 der Sinus von $12^{\circ} 20'. 23''$. Wird nun dieser noch verdoppelt, so erhalte ich $24^{\circ} 40'. 46''$ und zugleich die Chorde des gesuchten Winkels, welche dieser Anzahl von Theilen gleich kommt, und damit übereinstimmt.

§. 15. Damit man aber noch kürzer zu Werke gehn, und alles zum Gebrauch bequemer eingerichtet seyn möchte, so habe ich sogleich die Chordentabelle hiezu auf den Radius von 5000 bis auf 30 Grade hinauf, und zwar von 10 zu 10 Secunden berechnet, und für diejenige, so dieses Instrument verlangen, drucken lassen. Durch diese Tabelle ist nun alles sehr leicht und bequem gemacht worden: denn man darf nur gleich die gefundene Anzahl von Theilen der Scala in diesen Chordentafeln auffuchen, so werden die oben und zur Seite stehende Zahlen die Grade, Minuten und Secunden anzeigen. Wenn ich also z. E. auf der Scala 1302.6 zählte, so wird diese Zahl $14^{\circ} 58'$ und $10''$ anzeigen. Denn die letzte Zahl in diesen Tafeln bedeutet allezeit die Zehndtheile von den Theilen der Scala, und muß also nothwendig geschätzt werden

den. So stehet z. E. bey $4^{\circ} 30'$ die Zahl 392. 6, das ist $292\frac{6}{10}$ bey $4^{\circ} 30' 10''$ findet man die Zahl 292. 8, das heist $292\frac{8}{10}$ oder $\frac{7}{10}$ u. s. w.

S. 16. Weil die Intervalla dieser Scala, welche von Scrupeln zu Scrupeln, oder $\frac{1}{12}$ eines französischen Zolles fortlaufen, noch viermal durch das Ocularglas vergrößert werden; so ist es noch gar wohl möglich, daß ein dazu gewöhntes Auge diese Decimaltheile ziemlich genau durch das Schätzen bestimmen könne.

S. 17. Will man sich aber zu einer von diesen Scalas, einer nur halb so langen Regel oder Gestelles bedienen, dessen Radius nämlich nur 2500 oder 20 Zoll und 10 Linien hält; so kann man einen Winkel von doppelt so vielen Graden damit messen, und es entsteht daraus alsdann ein Sextant, wenn die Scala auch 2500 faßt. Auch in diesem Falle kann man die obengemeldte Chordentabellen nicht weniger gebrauchen, so weit sie nämlich zureichen, weil sie nur 30 Grade fassen. Was aber darüber hinausgeht, muß man aus den Sinus Tafeln, so wie solches S. 14 gezeigt worden, zu erhalten suchen: nur muß man die gefundene Anzahl der Theile vorher dupliren, und sodann solches Product in den Tabellen auffuchen. Indessen lassen sich mit einem solchen Sector, der nur 20 Grade mißt, Winkel von 60 und noch mehr Graden durch Zwischenzeichen auf eben so sichere und richtige Art bestimmen, als wenn derselbe eben diese Anzahl von Graden selbst faßte; denn die Richtigkeit dieses Instruments er-
setzt

setzet alles, was ihm etwa auf der andern Seite abgehen möchte, auf eine recht befriedigende und vergnügende Weise.

§. 18. Ehe man aber mit diesem Sector zu operiren anfangen will, müssen zuvorderst die Ocularen an beyden Tubis nach dem Auge desjenigen, der damit observiren will, richtig gestellet werden: das ist, es muß das Ocular des obern beweglichen Tubus dergestalt gesetzt seyn, daß man die Theilung der Scala klar und deutlich dadurch sehen könne. Wenn dabey ein gleiches Verhalten mit dem Objectivgla beobachtet, und dasselbe so gestellet wird, daß dessen Bild sich auf der Scala deutlich genug abmalet, und also Bild und Scala deutlich gesehen wird, so kann auch keine Parallaxis sich äußern. Eben dieses muß auch in Ansehung des unteren Tubus, welcher feste stehet, beobachtet werden; an diesem aber muß das ganze Ocularrohr herausgezogen werden, wenn man den Mikrometer, oder die Scala desselben, die innerhalb diesem Rohre stehet, näher oder weiter von dem Ocular bringenn will.

§. 19. Nicht weniger muß man auch untersuchen, ob der Faden in dem Focus, der nicht nur den Radius bestimmt, sondern auch die Theilung auf der Scala bemerkt, senkrecht, und mit demselben parallel stehe. Dieses läßt sich auf folgende Weise gar leicht erfahren, wenn man diesen Faden an einen langen Strich der Scala z. E. bey 50, 100 zc. hinführet, und zusieht, ob er mit jenem parallel stehe. Fehlt es einigermassen hieran, so befindet sich zu der Seite des Tubi eine Oeffnung, wo man ihn

ihn vermittelst eines Stiftes in Ordnung bringen, und gehörig richten kann.

§. 20. Dieser untere unbewegliche Tubus N, dienet bey geometrischen horizontalen Messungen dazu, das Ziel zu halten, wenn man indessen mit dem obern Tubus nach dem andern Ziel geht, damit inzwischen nichts verrückt oder verschoben werde. Daher muß man auch nothwendig wissen, wie jener mit diesem zutrifft. Dieses zu erfahren, führet man den oberen Tubus auf das Zero der Scala, und sieht nach einem ziemlich entfernten Objecte, so daß dessen Bild auch in das Zero zu stehen kommt, und von dem Faden bemerkt wird. In diesem unverrückten Stand beobachtet man hierauf, wohin eben dieses Bild auf der untern Scala in dem unbeweglichen Tubus N hintrifft; geschieht es, daß es ebenfalls auf die Mittellinie zutrifft, so ist derselbe mit dem obern vollkommen parallel: ságet es sich aber, daß es auf der rechten oder linken Seite der Scala abweicht, so darf man nur diesen Abstand merken, und sich sodann bey den fernereitigen Operationen darnach richten, denn diese Scala lauft in eben den Theilen, und vollkommen mit dem obern parallel fort. Was ich hier von horizontalen Winkelmessungen gesagt habe, das findt eben sowohl auch bey den verticalen statt. Man sieht also hieraus ganz leicht, daß dieser Sector eines der einfachesten und allerrichtigsten Instrumente ist, deren man sich bedienen kann, Winkel damit zu messen, indem man dabey schon das Maaf des Winkels vor Augen hat, ohne es erst aus den mancherley Theilungsarten des Limbus schätzen und folgern zu dürfen.

§. 21. Ich habe bishero gezeigt, wie man sich dieses Instrumentes zu geometrischen Messungen bedienen solle: nun sollte ich noch melden, was dieser Sector in der Astronomie, besonders wenn er auf parallaxische Maschinen angerichtet wird, vorzügliches leisten könne: da aber der berühmte und gelehrte Herr Professor Lambert solches schon in seinen Anmerkungen zum Theil gezeigt hat, so bleibt mir nichts übrig, als noch zu melden, daß Liebhaber mit dergleichen Sectors mit und ohne Stativ, so richtig als es nur möglich ist, von mir bedienet werden können, übrigens aber theils Bemühungen ihrer Schwogheit und Liebe zu empfehlen.



Georg

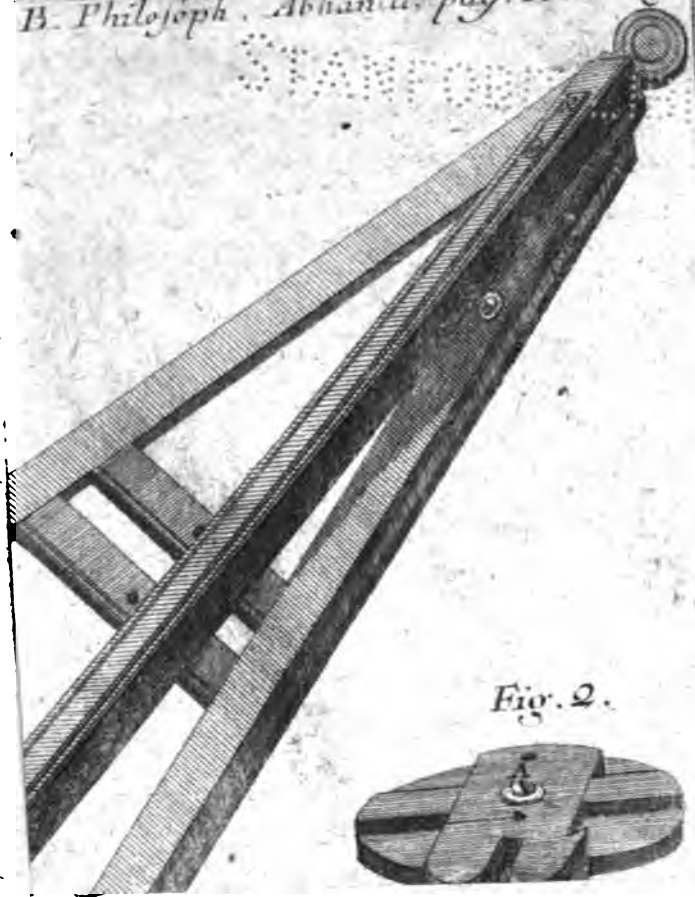


Fig. 2.



Georg Friedrich Branders

Beschreibung

einer

ganz neu verfertigten

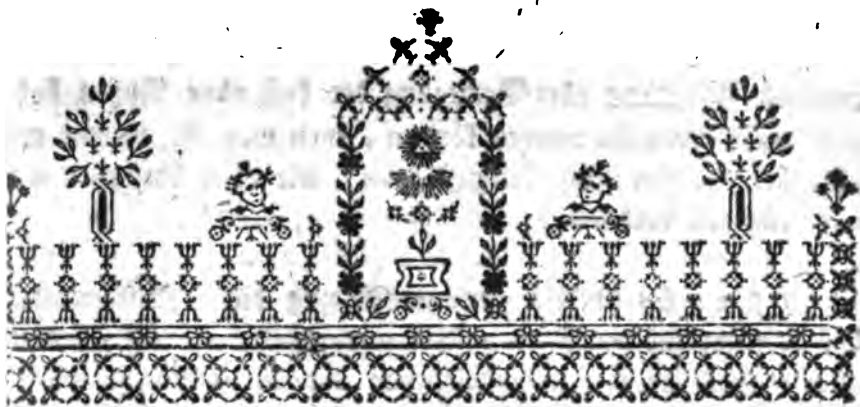
Libelle

oder

Libellierwage,

welche ohne Gewicht ist, und nicht nöthig hat
aufgehängt zu werden, auch viele Vorzüge
vor den bisher gewöhnlichen hat.

217 a



§ 1.

Es ist denjenigen, welche sich der bisher gewöhnlichen Wasserwagen bedienet haben, aus der Erfahrung zur Genüge bekannt geworden, daß diese Instrumente noch sehr viel mangelhaftes an sich haben, so daß man damit nicht sicher genug, oder wenigstens nicht allzubequem hat operiren können. Ich habedaher allem dem, was man daran noch verbessert zu sehen wünschte, durch diese nun zu beschreibende Libelle abzuhelfen und sie so herzustellen geht, daß ich mir schmeicheln darf, den Beyfall der Kenner damit zu erhalten. Denn sie unterscheidet sich von allen übrigen, die mir bisher bekannt worden sind, zuvörderst darinnen, daß sie auf eine sehr bequeme leichte und einfache Art in einem Augenblicke berichtigt und bey jeder Witterung, sie mag beschaffen seyn, wie sie immer will, sicher damit operiert werden kann: wo gegen die bisher gewöhnlichen Wasserwagen bey der geringsten

unstillen Zitterung oder Bewegung der Luft ohne Nutzen sind, und nicht gebraucht werden können, weil man sie niemals zum Stillstehen oder zur Ruhe bringen kann, wie viele Anstalten man auch dagegen vorlehre.

§ 2. Es ist kein geringer Vorzug dieses Instrumentes, daß es nicht nur den Niveau sicher und richtig bestimmt, sondern auch sogleich die überzeugende Probe der damit vorgenommenen Operationen an die Hand giebt. Hierzu kommt noch die Bequemlichkeit bey dem Gebrauche desselben, da dasselbe kein besonderes Stativ, oder Fußgestelle nöthig hat, sondern überall hin auf einen Tisch oder auf jeden Feldmestisch kann gesetzt werden.

§ 3. Endlich können auch damit vermittelst des in Tabo dioptrico angebrachten Glasmicrometers alle in Campo über und unter der Wasserlinie erscheinende Gegenstände in der ersten Minute bestimmt, durch den äußern Schrauben aber vermittelst seiner Zifferscheibe und Index bis von 3 zu 3 Secunden erhalten werden. Dieses scheinen mir in der That Vortheile zu seyn, die wichtig genug sind, diesem Instrumente den Vorzug vor dem bisher gewöhnlichen beizulegen.

§ 4. Ich will aber nun ohne längere Ausschweifung zu der nähern Beschreibung dieses Instrumentes selbst fortgehen, welches, so wie es zum Gebrauch stehen muß, Tab. III. vorgestellt ist. Man kann bey demselben eigentlich vier Stücke wahrnehmen, woraus es zusammengesetzt ist. Das erste ist der dioptrische Tubus A. Das zweyte die Glasröhre, die mit Spiritus gefüllt ist B. Das dritte die bewegliche Regel EF mit den beyden Supports CC oder dem Lager des Tubus A. Das vier-

vierte endlich ist das Fußbret D, von welchen Stücken, oder Theilen allen ich nun eine genaue Beschreibung ertheilen will.

§ 5. Was nun also erstlich den dioptrischen Tubus A betrifft, so ist solcher ein hohler, gleichweit gebodrter Cylinder, der über seine innere Höhlung dergestalt abgedreht worden, daß theils seine äußere Oberfläche mit jener parallel ist, theils aber und ins besondere, daß die auf beyden Seiten befindliche Anhöhen aa, wo sie in den Supports ausliegen und dieselben berühren, nicht nur vollkommen rund, sondern auch von der möglichsten gleichen Dicke sind, weil auf dieser genauen Richtigkeit alle Sicherheit des Instrumentes beruhet.

§ 6. An dem einen Ende dieses Tubus A, ist eine Kapsul, welche das Objectivglas enthält, eingesteckt. Diese kann nach Erfordern der Umstände, und wie man will, vermitstet der vier dabey angebrachten Stellschrauben hin und her geschoben werden, wovon ich hernach weiter unten das mehrere sagen werde. An dem andern Ende dieser Röhre ist noch ein anderes Rohr mit dem Ocularglas und Glasmikrometer eingeschoben welches letztere noch eine besondere und eigene Röhre hat, die in jene eingesteckt ist. Auf diesen beyden, sowohl auf der inneren Mikrometer als auf der äußern Ocularröhre ist an ihrer äußern Oberfläche ein Maßstab in den Theilen des Micrometers gezeichnet, damit man hiedurch nicht nur den wahren Radius von den weiten sowohl als von den nahen Distanzen oder Abständen erhalten, sondern auch das Micrometer selbst ohne große Schwierigkeit für das Ocularglas so sehen könne, wie es ein Myops oder Presbyop nöthig hat, wenn er anders deutlich sehen solle. Wenn man daher diesen erforderlichen Abstand des Micrometers vom

vom Ocular nur einmal für sein Aug gefunden hat, so bleibt solcher hernach auch beständig und unverändertlich für eben dieses Gesicht, und man darf solches nur wieder auf das bekannte Zeichen schieben. Was aber das Ocularrohr, in welchem die Micrometerrohre steckt, betrifft, so ist solches in dem Tubus A selbst beweglich, und dieses muß sich nach der Deutlichkeit des Bildes, je nachdem es von einem weiten oder nahen Gegenstand herrühret, richten, wo die darauf angebrachte Scala sodann den Unterscheid desselben bemerkt.

§ 7. Dieses Glasmicrometer ist bey Fig. 2. gezeichnet zu sehen, wiewohl solches hier merklich größer zu erblicken ist, als es in der That selbst aussieht, weil es wegen seiner von allen Kennern bewunderten Feinheit in seiner eigentlichen Größe in Kupfer nicht auszudrücken und vorzustellen ist.

§ 8. Es besteht dieses Micrometer also aus einer runden Glasplatte, auf welcher zwey parallele und ohngefähr $\frac{1}{2}$ einer französischen Linie von einander entfernte Messeltern gezeichnet sind, so daß deren Intervalla rechts und links eine Distanz von 2 zu 2 Minuten bestimmen. Die eine davon läuft von 0 der Horizontallinie über und unter sich also fort, 0, 2, 4, 6, 8 etc. Die andere aber, 0, 3, 5, 7, 9 etc. Daher wird auch jeder Strich der zweyten zwischen der ersten eintreffen und durch diese Abtheilung eben so viel erhalten werden, als wenn man diese Scala in einzelne Minuten eingetheilt hätte, die aber wegen der Enge und Feinheit dem Auge sehr mühsam würden zu schätzen gewesen seyn. Man darf also hier nur das Bild zu einer oder der andern Scala führen, so wird diese, welche zutrifft, sodann den wahren Werth angeben. **Stünde z. B. das Bild zwischen dem dritten und**

und vierten Intervallum, das ist zwischen 6 und 8 Minuten, so führe man solches zu dem andern, so wird es sich bald zeigen, ob es mehr oder weniger als 7 Minuten ist. Man siehet also hieraus, daß es eben dieses ist, was man sonst durch einzelne Minuten würde erhalten haben, ob es gleich auf diese angezeigte Art weit sicherer und leichter wird.

§. 9. Es ist noch anßer diesem eine Hauptabsicht dieser gläsernen Reflektorn, daß man hiedurch theils den Schraubenmicrometer B prüfen und rectificieren, theils aber damit, wenn der Tubus in der Wasserlinie liegt, den Horizont erforschen, oder bestimmen könne, wie viel die Objecte, die in dem Campus sichtbar sind, höher oder tiefer als derselbe liegen, ohne den Tubus aus seiner Lage zu bringen.

§. 10. Ueberhaupt aber kann man vermittelst eines solchen Glasmicrometers mit einer solchen Schärfe zu Werke gehen, welche sonst auf keinerley andere Weise zu erreichen möglich wäre. Dieses verursacht die außerordentliche Feinheit dieser Scala: denn der Horizontalstrich, so wie auch alle übrige in der ganzen Theilung sind nicht dicker als der dreysigste Theil eines Scrupels, dabey aber dennoch so scharf und sichtbar, daß sie sehr leicht zu unterscheiden sind. Hingegen aber ist der Unterschied bey den sonst gewöhnlichen sehr merklich in die Augen fallend, denn der allerzärteste Silberdraht, welchen man sonst hiezu genommen hat, würde $\frac{2}{3}$ eines solchen Scrupels, folglich 24 Secunden bedecken, nicht einmal zu gedenken, daß sie sich sehr gerne krümmen und schlapp werden, dagegen die Gläser immerdar in einem unveränderlichen Zustand verbleiben, und ihnen kein Zufall so leicht Schaden bringen kann.

M m m

§. 11.

S. 11. Der zweyte Haupttheil dieses Instruments ist die Röhre B, welche mit Spiritus oder Weingeist, und zwar so weit gefüllet ist, daß noch eine Luftblase darinn zurückgelassen worden, welche durch ihre Bewegung und Stillestehen den Niveau bestimmen muß. Diese hängt vermittelst einer Charniere an dem Tubus auf der einen Seite: an dem andern Ende desselben aber wird sie vermittelst einer Spiralfeder gegen eine Schraubenmutter gedrückt, und dieses deswegen, damit man ihr hiedurch den parallelen Stand mit dem Tubus A, oder vielmehr mit seiner Are geben könne.

S. 12. Da aber die Luftblase in dieser gläsernen Röhre nicht immer einerley Länge behält, sondern in der Wärme kürzer in der Kälte aber länger wird, wie solches nothwendig geschehen muß, und wovon die Ursachen aus der Naturlehre gar leicht beygebracht werden könnten, wenn wir nicht vermuthen müßten, daß solche einem Kentner derselben sogleich selbst einfallen werden: so habe ich auch deswegen die Länge der Luftblase bey der mittelmäßigen Temperatur der Luft mit zwey Seidenfäden bemerkt. Wird also die Luftblase bey wärmerer Witterung kürzer, so muß sie allezeit zwischen diesen zwey Fäden zu stehen kommen, und zwar so, daß beyde Ende derselben gleich weit davon abstehen: wird sie aber bey kälterer Luft länger, so muß sie auf beyden Seiten gleich weit über dieselben hinausgehen.

S. 13. Die übrigen Theile dieses Instruments sind noch die bewegliche Regel mit den zweyen Supports und das Fußgestelle oder Bret D: Auf der Regel F C E selbst sind zwey vollkommen senkrechte Stücke oder Supports C, C, die wie ein Y gestaltet sind, und in welche der Tubus A jederzeit zu liegen kommt.

kommt. An dem einen Ende bey F ist diese Regel zwischen zween Backen beweglich, an dem andern Ende aber bey E kann ihr vermittelst eines feinen Schraubens eine Erhöhung von 6 bis 8 Graden ungesehr gegeben werden, Die Anrichtung für diesen Schrauben bestehet oben an der Regel bey E aus einer Zifferscheibe, welche an derselben, so wie die Mutter unten an dem Fußbret beweglich ist. Durch diese geht der Schraubenhals hindurch, und an demselben ist ein Zeiger angesteckt zu sehen, vermittelst dessen man die innern Theile einer Revolution auf der Zifferscheibe, die in 60 gleiche Theile vertheilt ist, bemerken kann. Zu diesem Ende ist auch der Radius dieser Regel F E auf das sorgfältigste bestimmt worden, so daß eine Revolution dieses Schraubens genau 6 Minuten mißt. Weil nun die Zifferscheibe in 60 Theile getheilt worden, so ist folglich $\frac{1}{60}$ so viel als 6 Secunden, und weil diese Theile noch ziemlich groß sind, so können durch das Schätzen noch kleinere Theile als 3 Secunden, wobey die Luftblase noch immer einen Ausschlag giebt, erhalten werden, welches in der That alles ist, was man beynähe zu erreichen wünschen kann.

S. 14. Dieses wird, wie ich hoffe, hinreichend seyn, um sich einen richtigen Begriff von der Beschaffenheit und Zusammensetzung dieser Wasserrwage zu machen. Die Gründe, worauf dieselbe beruhet, hier anzuführen, würde theils zu weitläufig werden, theils müssen sie einsichtsvollen Kennern der Mathematick wenig Mühe machen, solche einzusehen. Ich lasse also diese mit gutem Bedacht zurücke, und werde mich nur noch bemühen, zu zeigen, wie dieses Instrument zu dem Gebrauche selbst gebrüg müsse rectificirt werden. Dazu sind nun zweyerley Arbeiten oder Richtungen und Stellungen desselben nöthig. Erstlich muß die

Die des Objectivglases sehr genau in die Mitte des Tubus A zu stehen kommen, und mit seiner äusseren Rundung a a parallel gemacht werden; Zweitens aber muß auch hernach die gläserne Röhre B mit jener parallel gesetzt werden.

S. 15. Um nun das erste zu bewerkstelligen, und diese Arbeit mit gehöriger Richtigkeit vorzunehmen, muß man mit dem dioptrischen Tubus A, so wie er auf seinen Supports liegt, ohne daß man jetzt noch nöthig hat, seine Aufmerksamkeit auf die gläserne Röhre B zu richten, nach einem entfernten Objecte z. E. einem Thurnknoyf ꝛc. hinzielen, und zwar dergestalt, daß sein Bild durch die mittlere Horizontallinie des Micrometers durchgeschnitten wird, welches auch vermittelst des Schraubens C gar leicht kann erhalten und zuwege gebracht werden. Ist man damit zu Stande gekommen, so wendet man den Tubum A in seinen Supports das Untere über sich, so daß die Glasröhre B oben über dem Tubus A zu liegen kommt, und sieht sogleich wieder nach dem vorigen Objecte. Findet es sich, daß das Bild an dem nämlichen Orte des Micrometers erscheint, wo es sich bey dem ersten Durchsehen gezeiget hat, so ist es gut, und hat seine vöilige Richtigkeit. Ist es aber verändert, und das Object erscheint höher oder niedriger als vorher, so hilft man diesem ab durch das hin- und herschrauben des Objectivglases, vermittelst der 4 zu diesem Ende angebrachten Stellschrauben, welches so lange unter beständigem und wiederholtem Umwenden des Tubus fortgesetzt wird, bis man endlich damit zu Stande gekommen, und das Object in beyden Fällen gleich eintrifft. Die sicherste und gewisste Probe hiedon ist diese, wenn das Bild, man mag gleich den Tubus in seinen Supports rund um seine ganze äussere Peripherie drehen, wie man will,

will, dennoch allezeit in dem Mittelpunkte des Micrometers erscheint, und niemals davon abweicht.

S. 16. Wenn diese Arbeit geschehen, so geht man zu der zweyten fort, und suchet der gläsernen Röhre B ihren parallelen Stand mit dem Tubus A zu geben. Bey dieser Beschäftigung hat man kein gewisses Object nöthig, sondern es kann solches im Zimmer auf jedem feststehenden Orte oder Tische vorgenommen werden, wie ich sogleich dieses beschreiben will.

Man schraubet nämlich anfangs die gläserne Röhre, so viel nach dem Augenmaße möglich ist, mit dem dioptrischen Tubus parallel, und leget ihn sodann wieder in seine Supports hinein. Hierauf schraubet man bey C die ganze Regel mit beyden Röhren so lange hoch oder niedrig, bis die Luftblase der Röhre in ihre Schranken zwischen den beyden Seidenfaden gebracht worden ist, und bemerket zugleich den Ort, wo der Index auf der Zifferscheibe stehet; oder noch besser, man bringt das Zero der Zifferscheibe an den Zeiger, oder auch den Zeiger auf jenes: sodann leget man den Tubus A in den Supports um, so daß, wo vorher das Objectivglas nach E gesehen, solches nun nach F zugerichtet ist. In dieser Lage wird nun die Luftblase nothwendig aus ihren erstern horizontalen Stand gewichen seyn. Man schraubet also wieder bey C vor, oder ruckwärts, bis solche wieder ihren vorigen Platz einnimmt, bemerket aber auch zugleich sorgfältig, wie viele Revolutionen erfordert worden, bis dieses erhalten worden ist. Mit der Helffte dieser gefundenen Revolutionen wird sodann wieder zurückgeschraubt, und dasjenige, was noch daran fehlet, mit der Schraubenmutter unter der Spiralfeder der gläsernen Röhre ersetzt, bis die Luftblase auf ihrem gehörigen und bestimmten Plage stehen

M m m 3

bleib

bleibt. Ich will solches durch ein Beispiel deutlicher und begreiflicher machen. Gesezt, ich hätte im ersten Falle 6 und $\frac{2}{3}$ Revolutionen bekommen, bis die Luftblase zurechte gestanden; so schraube ich $3\frac{2}{3}$ Revolutionen wieder zurück, und ersetze diese Hälfte durch vorhin gemeldete Schraubmutter der Glasröhre B, so werde ich meinen Endzweck gewiß erreichen. Nur ist noch nöthig, daß man bey dieser Richtung nicht gleich mit dem ersten Versuch zufrieden sey, sondern durch öfters Umwenden und Umlegen sich gehörig von der Richtigkeit desselben versichere, indem sich dabei noch öfters einige Differenzen zeigen, die aber immer kleiner gemacht, und auf die angezeigte Art verbessert werden müssen.

§. 18. Wenn dieses alles nun so weit in gehörige Richtigkeit gebracht worden ist, so kann man hierauf mit dem Operiren ganz sicher fortfahren; man muß auch nicht vergessen, daß man sich, so oft man eine neue Operation vornehmen will, der parallelen Lage dieser Röhre durch das Umlegen derselben auf das neue versichere. Ferner soll vorher noch, ehe die erste Richtung mit Berichtigung der Axis oder Lineæ fiduciae vorgenommen wird, die Scala des Micrometers nach dem Auge des Beobachters gehörig gestellet seyn; das ist, sie solle in der rechten Entfernung vom Augenglase, wo sie am deutlichsten gesehen wird, zugleich aber auch genau in dem Brennpunkte des Objectivglases stehen; so, daß Bild und Scala gleich deutlich gesehen werden, woferne keine Parallaxis entstehen solle, wiewohl solche gar leicht entdeckt würde, wenn mit dem Auge vor dem Diaphragma eine Bewegung hin und her gemacht, und eine Abweichung des Bildes vom Striche bemerkt wird. Noch merklicher aber wird es, daß das Bild und die Scala des Micrometers nicht zusammen passen, wenn man die vordere Capsul von dem Augenglase wegnimmt, und solches frey und ganz

ganz offen läßt. Denn in diesem Falle wird sich das Bild bewegen, sobald man das Auge beweget, und dieses wegen der Vergrößerung des Augenglases sowohl als dessen Campus nur desto merklicher.

§. 19. Der Beweis davon ist dieser: Es seye (Fig. 3 Tab. m) Das Objectivglas, A das Augenglas, wenn nämlich die vordere Capul abgenommen ist, M das Micrometer, das Bild, sehe man, falle in I, soßglich hinter das Micrometer M, so ist, wenn man auch das Object oder vielmehr das Bild deutlich sieht, A zu weit, und O zu nahe bey M. Ist nun das Aug in der Axe des Tubus, so trifft der Punkt i auf m, und man sieht daher i deutlich, m aber undeutlich, Ist hingegen das Aug in o, so sehe ich zwar, wie vorhin i in i, aber nicht mehr auf dem Punkte m der Scala, sondern viel höher in n, und so ist also der Winkel A i o das Maß der Paralaxis. Dieser Winkel ist sodann desto größer, je größer A o und je kleiner A i ist. Der Effect aber, der eigentlich gesehen wird, ist die Distanz n m. Es ist aber

$$n m = i m. A o$$

$$A i$$

Demnach wächst sie zugleich mit i m, i n. Und da das Augenglas merklich vergrößert, so wird n m auch bald sehr merklich groß, wenn i und m nicht genau zusammen treffen. Aus diesem jetzt gemeldeten Umstande, glaube ich, lassen sich viele Klagen erklären, welche man schon lange, und von Zeit zu Zeit überhaupt über die Micrometer geführet hat.

§. 20. Endlich muß ich noch gedenken, daß an das Fußbret D noch eine Schiene, oder ein messingenes Lineal, und zwar

pa

parallel mit der Aze angeschraubt ist, damit man eine Boussole (Fig. 4) daran anschließen könne.

Nun möchte man zwar von mir noch fordern können, daß ich zeigen sollte, wie man mit diesem Instrumente umgehen, und dasselbe gebrauchen sollte; allein, da solches in Picarts Abhandlung von Wasserwägen, wovon Herr Professor Lambert in Berlin eine neue mit wichtigen Beyträgen bereicherte Ausgabe besorget, und wo er auch dieser jetztbeschriebenen neuen Art von Wasserwagen ausdrücklich gedenken wird, schon zur Genüge und deutlich genug abgehandelt ist, so habe mich damit nicht weiter aufhalten wollen, sondern lasse es bey der bloßen Beschreibung dieses Instruments bewenden, und will begierige Leser auf jetztgemeldete Abhandlung verwiesen haben.



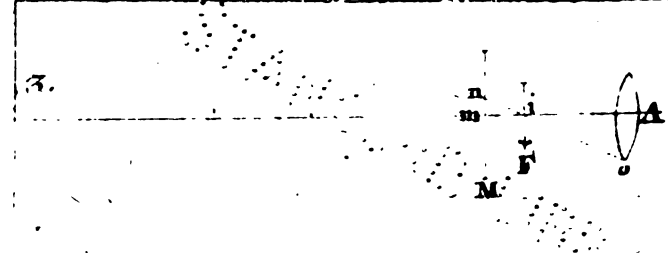
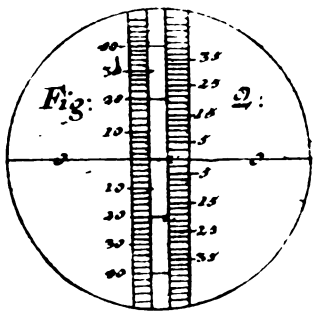
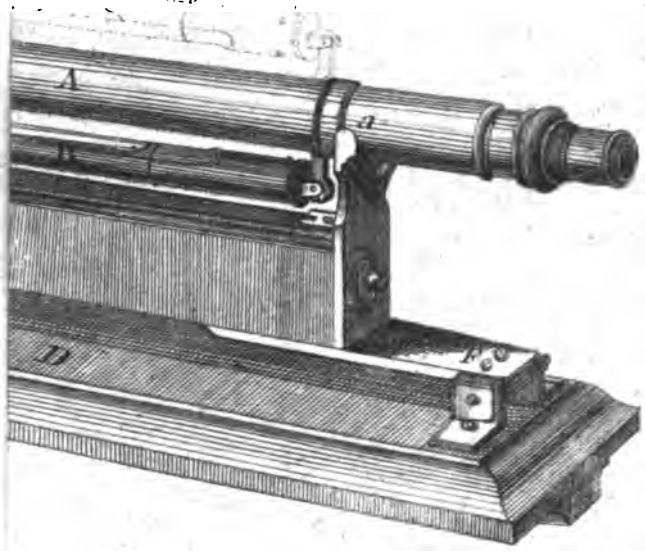
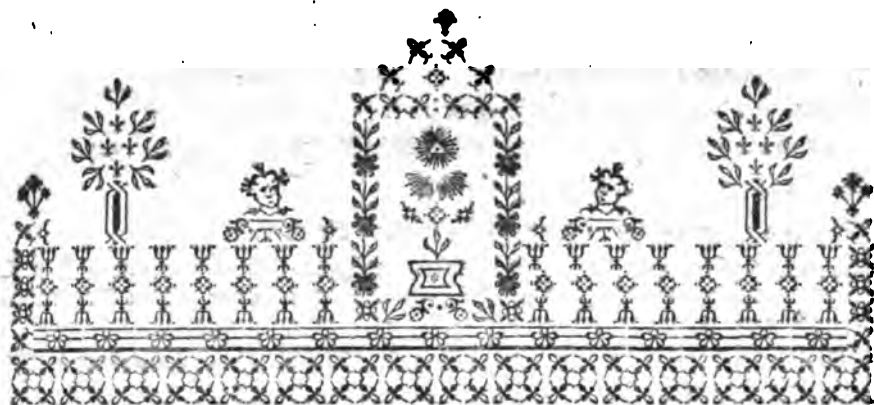


Fig. 1.





Register

der merkwürdigsten Sachen im fünften Bande der philosophischen Abhandlungen.

Achres (reguläres) wie es durch Parallellinien in gleiche Theile zu theilen. 170. 173.

Aequator, wie seine Projection zu finden. 126.

Aequinoctium (Frühlings-) wie es im corrigirten Kalender zu finden. 300. u. f. wird im gregorianischen Kalender ewig auf den 21 März figirt. Eben das. Equinoctial Tafel 305. 359. Fällt nach dem gregorianischen Kalender zuweilen auf den 19, und zuweilen auf den 23ten März 307. Bleibt aber nach dem corrigirten beständig am 20ten eben das. Wie es im corrigirten Kalender nach combinirten Zirkeln zu bestimmen. 353. u. f. Diese Equinoctia sind nur mittlere 386.

Aerze, gertughaltige, wie sie zu scheiden und anzubereiten. 225. u. f.

Aerzstufe, reiche und arme, was sie seyn. 228.

Aerzwäsche sind zweyerley Sieb- oder Schwäsche, und Herdwäsche. 249.

Algebraische Rechnungen, nehmen allezeit die Einheit als positiv an. 12.

Ambrosius (Heil.) irret sich in Bestimmung des Osterfest für das Jahr 387. und warum. 346. 374.

Araber, ihre Grundsätze von den Anfangsgründen der Arith. 268.

Arsenicalwesen, was es sey. 272.

X

Afien

Register.

- Kalenderform, Entwurf einer neuen von Pet. von Ofterwald.** 282. u. f.
- Kalender (corrigirter) in was für Jahren er eingeführt werden könne,** 330. wie er auf den Julianischen und Gregorianischen zu reduciren. 335. u. f. Wie nach diesem System die wesentliche Stücke des Kalenders auch für die Jahre vor Anno 1600. zu bestimmen. 343. u. f. 370. u. f.
- Kalender (corrigirter) von combinirten Zirkeln.** 349. u. f. Wie darinnen die Sonntagsbuchstaben zu finden. 351. u. f. Wie das Aequinoctium darinnen zu bestimmen. 358. u. f. Dergleichen der östliche Vollmond. 364. u. f.
- Kalender (Gregorianischer) dessen Fehler und Mängel.** 288. In Ansehung des Aequinoctii. 289. In Ansehung der Epacten. 290. Verfehlet gar oft das wahre Osterfest. Eben das. Wie er auf den corrigirten zu reduciren. 335. u. f. 369. u. f. 398. u. f.
- Kalender (Julianischer) wie er auf den corrigirten zu reduciren.** 339. u. f. 369. u. f. 378. Ob das erste Jahr desselben ein Schaltjahr gewesen. 382. 393. u. f.
- Kalender, Streitigkeiten zur Zeit der Einführung des protestantischen sogenannten verbesserten Kalenders.** 286.
- Karsten (Johann Gustav) Abhandlung von Logarithmen vernehter Größen.** 1. u. f. Theorie von den Projectionen der Kugel. 109. u. f.
- Körper, ihre Anfangsgrenze, Abhandlung davon.** 253. u. f.
- — wenn Arten derselben 265. ihre nächsten Anfänge 267. wie einzeln enthalten. Eben das.
- Kugel, von ihren Projectionen.** 109. u. f.
- Libelle, siehe Livellierwage.**
- Logarithmen vernehter Größen, Abhandlung davon.** 1. u. f. Eulers Tractat hierüber. 4. Almdorffs Widerlegung. Eben das.
- — drücken die Verhältnisse aus. 19. haben eine nothwendige Verbindung mit ihren Zahlen. 20.
- — negativer Größen sind unmöglich. 31. u. f.
- Logarithmensysteme verschiedene.** 21. ihre Theorie. Ebendas. u. f. von andern Logarithmen negativer Zahlen. 38. u. f.
- Magnetische Sonnenuhr, Beschreibung davon.** 215. u. f.
- Materie, flüchtige und fixe der Körper.** 257.
- Mercurius, wie er aus den Metallen zu erhalten.** 259.
- Mercurialsalze, wozu sie besteht.** 277.

Registex.

Mathematisches Buch. 32.

- Meridian**, wie dessen Projection auf der Kugel zu finden. 127. 130. 147. 151.
Meridiane enthalten folg: Hoch- und wästerliche Theile. 257.
Mikroskopium auf Glas. Scalders Erfindung derselben. 413. u. f. Warum
die 413. u. f. warum die Brantischen weit vorzuziehen. 416. u. f.
Ihre Beschaffenheit. Eben da. Wie damit die kleinsten Objecten
sehen werden. — Was sie für nützliche Dienste in der Geometrie lei-
sten. 417. u. f.
Monte — wie durch Beobachtungen die Figur der Erde zu bestimmen. 197.
—
Multiplication (algebraische), Regeln davon. 12.
Neue Methode die Erdweite
Messung des Durchmessers, wie dieses den östlichen Durchmesser zu bestimmen wo
unter Jahr. 236.
Stachelnauge (neue) Scalders Erfindung derselben. 451. u. f., Ihr Vor-
zug vor allen andern deher erfundenen. 453. u. f. Beschreibung davon
— u. f. Gebrauch derselben. 459. u. f.
Christen, warum es bey den Juden niemals auf einen Sonntag fällt. 216.
wie es in corrigirten Kalender zu bestimmen sey. 317. u. f.
Chromoid (Herr von) Entwurf einer neuen Kalenderform. 282. u. f.
Dreieckige Fläche, wie sie durch Parallellinien in gleiche Theile zu theilen.
188. u. f.
Parabolus (Eberbraus) statuiret andere Anfangsgründe der Körper als die
Fraber. 269.
Parallellkreis, wie dessen Projection auf der Kugel zu finden. 135. 137. 153.
159.
Periode, Eine ganz neue nach dem corrigirten Kalendersysteme. 388. u. f.
warum sie der Julianischen weit vorzuziehen. 389. 409.
Phosphorus, woraus er bereitet werde. 261.
Planen, was sie bey Bergwerken bedeuten. 252.
Nochbauwerke, wie sie aufzutragen. 238.
Nochgräben, was sie seyn. 238:
— — ihre bisherige fehlerhafte Anlage. 239. Vorschlag einer bessern. 243. u. f.
Nochsteiger bey Sondierung der Kerze, wie er sich zu verhalten. 251.
Nochwerke, wie dadurch die geringen Kerze aufzubreiten. 230. Beschreibung
derselben. Eben.

Post

Register.

- Doehwerke**, Maschine dazu ist fehlerhaft. 231. wie sie zu verbessern. 232. u. f.
- Projection der Kugel**, Abhandlung davon. 109. u. f. hiesien vor Alters *Planispheria* und *Astrolabia*. 112.
- — orthographische und stereographische, wie sie von einander unterschieden seyn. 112.
- — des Aequators, wie sie zu finden. 126. 163.
- — eines Meridians, wie sie zu finden. 127. 130. 147. 151.
- — eines Parallelkreises, wie sie zu finden 134. u. f. 137. 153. 159.
- Proportionallinie**, die aus zweyen mit sich selbst multiplicirten Linien besteht wie sie geometrisch zu finden. 13. u. f.
- Relatio quantitativa und qualitativa der Erdsen**, Regel davon. 1 n. u. f.
- Kddigers (D. Anton.)** Abhandlung von den Anfangsgrunden der Kerpel. 253. u. f.
- Sal falfum mercuriale.** 258.
- Salz**, einfaches in Metallen. 258. findet sich in allen Kerpeln. 260.
- Salz und Del**, dadurch werden in allen Erdgemachsen und Thieren Wasser und Erde miteinander vereinigt.
- — ist der Sammlungspunct von Elementen. 261.
- Scheidung geringhaltiger Nerze bey Bergwerken**, Abhandlung davon 225. u. f.
- Salz des Urins**, daraus wird der Phosphorus gemacht. 261.
- Scheids (Karl August)** Abhandlung von Scheidung und Aufbereitung geringhaltiger Nerze 225. u. f.
- Schlemmgraben bey Bergwerken**, was sie seyn. 240.
- Schwefel des Natursalzes** was er sey. 262.
- — figirender, wie er entstehe. 263.
- — kann allein als ein Grundwesen der Kerpel nicht angenommen werden. 268.
- Sector (dioptrischer)** Branders Einleibung desselben. 437. u. f. Beschreibung 440. u. f. wie man damit zu Werke gehen solle. 445. u. f. sein Gebrauch in der Geometrie. 433. in der Astronomie. 434.
- Seifenhaftes Wesen**, darinnen besteht die allen Kerpeln eigene Kraft. 256.

Register.

Schwäſche bey Neryen. Sieh Siebwäſche.

Siebwäſche bey Neryen, was ſie ſey. 249.

Sonnenjahr (Aſtronomiſches) ſiehe tropiſches Sonnenjahr.

Sonnenuhr (magnetiſche Beſchreibung davon. 215. u. f.

Sonntagsbuchſtaben, wie ſie im neuen corrigirten Kalender zu finden. 294. u. f. Man hat dazu keine Tabellen noch Sonnenquiere nöthig. 299. wie ſie ohne Tabellen für den Gregorianiſchen Kalender zu finden. 309. u. f. 336. u. f. Wie ſie im corrigirten Kalender nach combinirten Theilen zu finden. 351. u. f.

Stuffengerinne, eine neue Anlage davon. 244.

Tartarus vegetabilis enthält keinen Arſenik. 272.

Tropiſches Sonnenjahr, deſſen Größe nach verſchiedenen Systemen. 293. u. f. 313. 349.

Verhältniſſe, einfache und zuſammengeſetzte. 19. werden durch Logarithmen ausgedruckt. Ebenſol.

— ihre Ausmeſſung. 27. negative und poſitive ſind nicht einander entgegen geſetzt. 30.

Verneinte Größen, Begriff davon. 4. 7. u. f. ſind ſol in Anſehung ihrer Lage und Stellung. 9. u. f.

Viereck (reguläres) wie es durch Parallellinien in gleiche Theile zu theilen. 168.

— (irreguläres) wie es durch Parallellinien in gleiche Theile zu theilen. 176.

Vollmond (iſterlicher) wie er für den corrigirten Kalender zu finden. 304. Welcher Vollmond nach dem Concilio Niceno iſterlich ſey. Ebenſol. und 286. Warum man ſich eher an die mittlern als wahren Vollmonde halten ſolle. 315. Wie er im corrigirten Kalender nach combinirten Theilen zu finden. 364. u. f.

Wäſſerichte Theile finden ſich in allen Erdgewächſen. 255.

Waſchherd bey Sondernng der Nerze, beweglicher, wie es beſchaffen ſeyn muß. 251.

Was

Register.

Wurzeln gerader Exponenten aus negativen Größen, Begriff davon. 13. von
Quadraten, die positiv und negativ sind, 17. 35.

Zink, dessen Auflösung im Salzsäuren. 257.

Zirkelfläche, wie sie durch Parallellinien in gleiche Theile zu theilen. 183. u. f.

Zirkel (Sonnen-) warum sie die Sonntagsbuchstaben für alle Jahre zweck
richtig anzeigen. 380.



Druckfehler.

Seite.	Zeile.	Steht	Sieht.
289.	2.	del	dal
293.	4.	Lage weniger	Lage, weniger
Ebend.	16.	18'	48'
304.	22.	Stunden addiret	Stunden 49' addiret
306.	15.	man woll;	man wollte
Ebend.	21.	1790.	1760.
317.	2.	Eipactenrechnungen	Eypactenrechnung
334.	27.	vor Rom	von Rom
345.	6.	44.	34.
356.	27.	39.	35.
357.	1.	39.	35.
397.	20.	Kalenders	Kalenders.
423.	3.	praeisphen	peactisphen
429.	23.	Anfang	im Anfang
Ebend.	24.	Erbfolges	Erfolges
432.	25.	geschwindiste	geschwindeste
435	9.	einzeige	anzeige
448.	9.	Dejectingla	Objectinglaß
464	6.	Wasserwägen	Wasserwagen



3 6105 005 484 154

v.5 Munich.
Wissenschaften, lich-baie-

DATE

178410

NAME

Wissenschaften der

DATE

Abhandlungen der
Akademie der
Wissenschaften

063

M966a

NAME

