

Das Kopernikanische Weltsystem.

Nikolaus Kopernik, von Thoren in Polnisch-preussen gebürtig, war 1473. geböhren, und starb 1543. Er erlernte zu Bologna und Rom die Mathematik, lehrte sie auch selbst zu Rom, und bewies, daß das Ptolemaische Weltsystem keinen Grund habe. Dagegen machte er ein anderes bekannt, welches nach seinem Namen das Kopernikanische Weltgebäude genannt, und heutiges Tages von allen Sternkundigen als richtig angenommen wird. Nach seiner Meinung ist die Sonne ein Fixstern, und befindet sich beinahe im Mittelpunkte der Welt unbeweglich, und alle Planeten bewegen sich vom Abend gegen Morgen um sie herum; diese theiset er in Hauptplaneten, welche sind Merkur, Venus, Erde Mars, Jupiter, und Saturn, und in Nebenplaneten, das ist, in solche, die um einen Hauptplaneten von Morgen gegen Abend laufen, und beginn Jupiter und Saturn Trabant, bey der Erde aber der Mond heißen. Dieses vorausgesetzt muß der Merkur der Sonne am nächsten seyn, und nach ihm die Venus, alsdann die Erde mit dem Monde kommen, der in 29 Tagen seinen Lauf um die Erde vollendet. Die vierte Bahn nimmt Mars, die fünfte Jupiter mit seinen 4 Trabanten, und die sechste Saturn mit 5 Trabanten ein: Auf diesen folgen endlich die Fixsterne, die wahrscheinlich auch Sonnen sind, und wovon ein jeder nieder ein besonderes Weltgebäude ausmacht. Die Sonne hat daher keine andere Bewegung, als die Umdrehung um ihre Axe, welche innerhalb 28 Tagen geschiehet; der Merkur läuft beinahe in 3 Monaten, die Venus aber beinahe in 9 um sie herum; die Erde mit dem Monde braucht zu ihrem Umlaufe um die Sonne ein Jahr; der Mars beinahe 2 Jahre, Jupiter 12 und Saturn 20 Jahre.

Systema Mundi Copernicanum.

Nicolaus Copernicus Thorunio-Borusius natus est 1473 diem obiit supremum 1543 Bononia ac Romæ mathef operam navavit, quin & ipsam alios Romæ docuit, Ptolemaicumque, quod dicitur, Systema irritum esse demonstravit. Itaque aliud, quod ab eo vocatur Copernicanum, omniumque astronomorum calcule hodie probatur, evulgavit. Ex ejus hypothesi Sol stellæ fixæ locum mediamque sere mundi partem ubi vindicat immotus circa illum vero omnes, quotquot sunt, planetæ circumaguntur ab occidente versus orientem: Qui porro in primarios, quales sunt Mercurius, Venus, Terra, Mars, Jupiter, & Saturnus; ac secundarios, tales scilicet, dispescuntur, qui circa primarios ab orienteoccidentem versus motentur, & Jovi Saturno quoque satellites, comites, Terra autem Luna dicuntur. Igitur his suppositis proxium & Sole locum occupet, oportet Mercurius, alterum Venus, Terra tertium cum Luna, qua 29 diebus periodum suum circa Terram absolvit: Mars quartum, quintum Jupiter cum quatuor satelliti bus, sextum denique cum quinque comitibus Saturnus: Hos excipiunt stellæ fixæ, quæ non ratione Soles quoque habentur, & singulæ denuo alia mundi Systemata constituant. Ergo Soli aliis præter rotationem circa axem suum, quæ 28 pæne diebus efficitur, motus non conceditur. Mercurius intra trimensem spatiū; Venus autem intra novem menses solem circumferrit: Terra cum Luna periodum suum circa eundem uno anno; Mars intra biennium ferme. Jupiter duodecim annis, triginta autem Saturnus absolvit.

Le Systeme de Copernic.

Nicolas Copernic né en 1473 à Thoren dans la Prusse Polonoise mourut en 1543 il apprit à Bologne & à Rome les Mathématiques, il les enseigna à Rome & il démontre que le Systeme de Ptolémée n'étoit point fondé; il en publia au contraire un autre, qui d'après son nom s'appelle Systeme de Copernic, & qui est approuvé aujourd'hui par tous les astronomes. Suivant ce Systeme le Soleil est une étoile fixe située presque au centre du monde, & immobile, & toutes les planètes tournent autour de cet astre de l'occident à l'Orient. Il divise les planètes en grandes, savoir Mercure, Venus, la Terre, Mars; Jupiter & Saturne, & en petites, savoir celles qui tournent autour d'une grande planète de l'Orient vers l'Occident, celles qui tournent autour de Jupiter & de Saturne s'appellent Satellites, & celle qui tourne autour de la Terre Lune. Ceci presupposé Mercure doit être le plus près du Soleil & après lui Venus, ensuite la Terre avec la Lune, laquelle achieve son cours autour de la terre en 29 jours. Mars occupe le quatrième lieu ou orbite. Jupiter le cinquième avec ses 4 satellites & Saturne le Sixième avec cinq satellites. Ces planètes sont enfin suivies par les étoiles fixes, qui vraisemblablement sont aussi des soleils, & dont chacune forme aussi encercle un monde particulier. On n'attribue par conséquent au Soleil aucun autre mouvement que celui qu'il fait en tournant sur son axe dont il fait le tour en 28 jours environ. Mercure tourne autour du Soleil en environ trois mois. Venus en neuf. La terre avec la Lune en un an: Mars en deux an environ: Jupiter en 12 & Saturne en 30.

Il Sistema Copernicano.

Nicolo Capernico nativo di Thoren nella Prussia Polaca nacque nel 1473. morì nel 1543. Studiò la matematica in Bologna, e in Roma, e dimostrò che il Sistema Tolomeo non avea verun fondamento. Egli pertanto ne divulgò un altro, che dal suo nome chiamasi Copernicano, e in oggi viene approvato da tutti gli Astronomi. Giusta la sua ipotesi, il Sole che si prende per stella fissa, si sta immobile quasi nel centro del Mondo, e intorno a lui si raviglono dall'Occidente verso l'Oriente tutti quanti sono gli altri pianeti. Questi poi dividansi in primarij, quali sono Mercurio, Venere, Terra Marte, Giove, e Saturno, e in secondarj, e sono quegli, che intorno a primarij s'aggirano d'Oriente verso Occidente: quelli, che s'aggirano intorno a Giove, e Saturno, chiamansi satelliti: quello, che s'aggira intorno la terra viene chiamata Luna. Cid posto nel primo cerchio vicino al Sole, è collocato Mercurio, nel secondo Venere nel terzo la terra colla Luna, che nello spazio di 29 giorni compisce il suo giro intorno la terra; Marte nel quarto, nel quinto Giove con 4 satelliti, nel sesto finalmente Saturno con sei satelliti. Quindi vengono le stelle fisse, le quali non senza ragione si tengono per altrettanti soli, ciascheduno de quali forma per suo riguardo un nuovo sistema mondano: Il sole non ha altro moto, fuorchè quello di rotazione intorno all'asse, che finisce in 28 giorni. Mercurio compisce il suo giro intorno al Sole quasi in tre Mesi: Venere in nove: la Terra insieme colla Luna in un anno Marte quasi in due: Giove in dodici, e finalmente Saturno in 30 anni.

Dieserigen Planeten, die weiter von der Sonne, als von unserer Erde abstehen, heissen die obern, als da sind: Mars, Jupiter, Saturn; die andern hingegen, die zwischen der Sonne und unserer Erde sich befinden, heissen die untern Planeten, als Mercur und Venus: diese beiden leztern trifft man nur entweder an der abendlichen Seite des Himmels an, und man nennt die Venus, wenn sie vor der Sonne hergehet, auch den Morgenstern; wenn sie aber nach deren Untergang sich sehen laßet, den Abendstern.

Durch Hülfe der Sehrohre entdeckt man bey einigen Planeten Flecken, bey dem Jupiter aber gewisse Streifen und Flecken, bey dem Saturn ausser seinen Trabanten einen Ring; welche insgesamt genüfgen Veränderungen unterworfen sind, und von deren Beschaffenheit noch nichts zuverlässiges gesagt werden kan: Bey einem und dem andern hindert theils der überaus grosse Glanz, theils der allzuweite Abstand von uns die Entdeckung der Flecken, welches vom Merkur und Saturn gilt.

Die Sonne, die wenigstens eine Millionmal größer ist, als unsere Erde, ist die einzige Quelle des Lichts und der Wärme in unsern ganzen Planetensysteme, und alle Planeten laufen in länglichrunden Bahnen um sie herum: diese aber sind dichte, dunkle, und Kugelförmige Körper, welche außer ihrer Umwälzung um die Sonne noch eine eigene Bewegung um ihre Axe haben. Die Nebenplaneten scheinen dazu bestimmt zu seyn, daß sie die Hauptplaneten in ihren Nächten durch ihr von der Sonne herstammendes und zurückprallendes Licht erleuchten.

Qui longius a Sole et a Terra nostra distant, planetæ, ut Mars, Jupiter, Saturnus, dicuntur superiores; cæteri contra, qui Solem inter & Terram sunt constituti, inferiores appellantur, sive Mercurius & Venus. Ambo hi non nisi in occidente vel oriente cœli plaga spectantur, Venetus, quum Solem præcedit, phosphorus (lucifer;) illum vero occidentem quum subsequitur, hesperus (vesperus) audire.

Les planètes qui sont plus éloignées du Soleil que de la terre s'appellent planètes supérieures comme Mars, Jupiter, Saturne: celles qui sont situées entre le Soleil & la terre, planètes inférieures, comme Mercure & Venus, on ne voit ces deux dernières que du côté de l'Occident ou de l'Orient & lorsque Venus précède le Soleil on l'appelle l'Etoile du matin, & lorsque paroît après le coucher du Soleil on l'appelle l'étoile du Soir.

Pianeti superiori dicon si quegli, che più lontani sono dal Sole, che dalla terra, e sono Marte Giove, e Saturno, gli altri al contrario che tra il Sole e la terra nostra son posti si chiamano Pianeti inferiori, questi sono Mercurio e Venere. Amendue non se veggono, che o all'Oriente, o all'Occidente. Venere quando precede il montar del Sole si chiama fosforo, vale a dire apportator di Luce, quando comparsce dopo il tramontar del Sole suol chiamarsi Espero.

Telescopiorum operis quibusdam maculas, Jovi fascias maculas quasdam inesse, Saturno vero præter quinque satellites annulum adhærere deprehendimus, que omnia certis subjecta sunt mutationibus, de quarum natura nondum, quod cum veri quadam specie dici queat, satis confit: In uno altero plane natus partim splendor, partim nimia a nobis distantia impedit, quo minus maculas detegere possimus; id quod de Mercurio & Saturno dictum pura.

Lucis æque ac caloris in toto nostro, quantumcunque est, Système planétario auctorem esse Solem, nemo ignorat; ejusque diameter centum saltim Terræ diametros æquat, planetæque ad unum omnes per orbitas ellipticas circa illum volvuntur. At planetæ sunt corpora solida, opaca, & sphærica, quibus præter rotationem circa solem proprius quidam circa suum axem motus adfigatur. Secundariorum planetarum ea quidem esse videtur natura, ut primariorum, quos vocant, noctes luce sua a Sole mutuata eademque repercutta collustrant.

Au moyen des telescopes on decouvre des taches dans quelques planètes, dans Jupiter certaines bandes & taches, & l'on voit qu'outre ses satellites Saturne a un anneau. Toutes ces marques sont sujettes à certains changements: mais on ne peut encore rien dire de certain de leur état. En partie la trop grande splendeur d'une planète & en partie le trop grand éloignement de l'autre nous empêchent de decouvrir leurs taches, ce qui s'entend de Mercure & de Saturne.

Le Soleil qui pour le moins est un million de fois plus grand que la terre, est la seule source de la lumière & de la chaleur dans tout notre Système des planètes: toutes les planètes tournent autour de lui dans des orbites ovales, & elles sont des corps solides, obscurs & ronds ou sphériques, qui outre qu'ils tournent autour du Soleil, ont encore un mouvement particulier en tournant sur leur axe: Les petites planètes paraissent être destinées par leur lumière provenant du Soleil & réfléchie à éclairer les grandes planètes pendant le tems, que nous appelons leur nuit.

Coll'ajuto de Telescopi è scoperto, che i Pianeti hanno certe macchie: Giove tra gli altri una specie di fasce oltre le macchie, e Saturno oltre i suoi satelliti una sorta d'anello, che lo circonda. Tutte queste cose sono soggette a varie mutazioni della natura, dalle quali non si può dire ancora nulla con qualche apparenza di verità. In uno o due pianeti parte il tropo grande splendore, e parte la smisurata lontananza c'impedisce di scoprirvi le macchie: ciò dee si intendere di Mercurio e Saturno.

Non vi ha chi non sappia, che l'origine della luce e del calore in tutto quanto il nostro sistema planetario si è il Sole: il suo diametro è almen cento volte più grande di quello della terra, e tutti i pianeti intorno a lui s'aggirano in orbita, ossia curve ellittiche. I pianeti poi son corpi fissi, opachi, e quasi sferici, a ciascun de quali oltre il giro, che fanno intorno al Sole, si attribuisce un altro moto di rotazione intorno al proprio asse. L'ufficio de secondari poi sembra essere quello di rischiare le notti, e i crepuscoli di quelli, che primari si chiamano, col loro splendore, che ricevono dal Sole,

