

DISSERTATIO ASTRONOMICA:
ELEMENTA ORBITÆ COMETÆ PRIORIS
ANNI 1799

ATQUE
NOVAM METHODUM PRIMA ELEMENTA
COMPUTANDI
EXHIBENS.

CONSENSU AMPLISSIMÆ FACULTATIS PHILOSOPHICÆ

P. P.

*Mag. HENRICUS TALLQUIST,
Ad Observ. Astron. Amanensis & ad Bibliothecam Univers.
Imp. Aman. E. O., Stipendiarius Publ. & Bilmarkianus,*

ET
OTTO EMANUEL STENBERG,
Stipend. Bilmark., Satacundenses.

In Auditorio Philosophico die VIII Junii MDCCCXXV.
horis a. m. sol.

SECTIONIS PRIMÆ.

P. 1.

ABOÆ, Excudebant J. C. Frenckell & Fil.
Imp. Academiæ Typographi.

Anno 1799 duo apparuerunt Cometæ; tempore prior, cuius orbitam propius definiendi in hujus opusculi prima Sectione fiet periculum, in constellatione Geminorum inter Castorem & Pollucem atque constellationem Lyncis inventus est a Celeberrimo Mechanico Parisiis die 6 Augusti circiter horam matutinam 14 Temporis medii astronomici. Ad distantiam 1,6481 partium mediae distantiae Solis a Terra lucis quoniam fuerit infirmissimæ armato solum oculo potuit spectari. E constellatio- ne Lyncis velocitate accelerata crescenteque latitu- dine boreali, per quadrum Ursæ Majoris incedebat Noster propemodum juxta fixas δ , ϵ , ζ & η in cauda Ursæ, in qua regione cœli etiam inermibus oculis visus est & in medio Septembribus caudam bre- vem licuit dignoscere 1); hinc declinatio borealis incepit decrescere cum Cometa descenderet ad Boo- tem. Porro alterum brachium atque caput Bootis inter stellas γ , δ , ζ & ϵ transiens, Coronam borea- lem, Caput Serpentis, alterum brachium Herculis atque

1) *Bode, Astron. Jahrb. 1803 p. 254.*

atque Ophiuchum est pervagatus atque sic se subduxit hic advena olim post seculorum millia vel numquam redditurus. Temporis spatium, quo fuit visibilis duos menses & dimidium non tantum superat.

Cel. Doctor Schröter Liljenthaliae juxta nucleus, atmospheram & nebulam lucidam, quæ nucleus circumvolvens concomita est frequentes reddidit observationes 2) naturæ & essentiæ ignotis Cometarum scrutatoribus plurimi pretii Ex hisce suis observationibus, Reflectore 27 pedum centies quinquaginta octies (158, 16) agrandiente institutis, oppido emanare assumit, Cometam hábuisse verum solidum Planetis æqualem nucleum, qui a 29 Augusti usque ad 14 Septembris diem, secundum mensiones saepius repetitas atque invicem conspirantes quam optime, visus e media distantia Solis a Terra servavit magnitudinem immutatam $3^{11}/69$ vel 373 Milliarium Geograph. in Diametro. Hoc assumto Diametro fiet massa corporis 27, 171, 418 Mill. Cub. Spherical illa nebula lucens fuit valde diluta, ita ut per densissimam ejus extensionem fixæ sine difficultate perspicerentur in Tubo variansque ad terminos; tempore Perihelii imp�mis dilatata est hæc massa lucida, Diameter circiter 21,797 vel, cauda una comprehensa, 604,792 Mill. Geogr. — Nucleus die 6 Septembris apparuit ante omnia splendidus & si ab eo disscesseris, quod termi-

termini non fuerint ita omnino distincte circumscripti, vere instar lucida nebula circumsepti Planetæ.

Pro vero etiam dicit Cel. Doctor Schröter suis nixus observationibus, quas pleno ore laudat quam accuratissimas, Cometam fuisse instructum sibi propria valida atmosphera, quæ sua natura alia fuit quam lucida illa nebula, quacum fortuito, cum nucleo vero immediate fuerit conjuncta. Hæc atmosphera exteris vaporibus interdum singulariter est mista & postquam Cometa Perihelium transierat partem non exiguum nuclei sæpius omnino occultavit, quare in eadem lucis permutatione fortuita, in qua Jupiter, cum ejusdem superficie vel minores vel majores particulæ a Satellitibus, nubibus atmosphericis quando fuerint inquinati, occultantur, versatus est Cometa. Cum vero istiusmodi lucis vices perageret vera atmosphera & 18 Octobris tota quanta exteris impleretur vaporibus, ita ut universum nucleum occultaverit, qui adeo factus est obscurus & nebulosæ speciem præbuit Cometa, illa lucida nebula mansit immutata & quasi sibi ipsi constans neque ex exhalationibus atmospheræ conducta materies non aucta est sed decrevit.

De fausto hoc invento Cometa, uti vulgo fieri solet, alter alterum omni studio & alacritate

animis utque decet viros, quibus verus mentis: inest ardor litterarum provehendi progressus, certiorem facere, non omiserunt Astronomi; quo factum, ut paucissimis transactis diebus per omnem Europam avide observaretur. Gothæ Nobilissimus von Zach Cometam invenit die 26 Augusti ad stellam ϱ in pedibus anterioribus Ursæ majoris & in Dollonde trium pedum ipsi quasi nebulosa lucis vivacissimæ visus est; nucleus lucis vivacitate ceteris partibus longe præminentem etiam Nob. von Zach dilueide discrevit. Etsi declinatio fuit admodum borealis, maxima circiter 57° , Cometaque adeo ad Horizontem Gothæ non occidit, verum tamen plures quam bis, nimirum 7 & 8 diebus Septembris, Cometam, quam culminaret, observare, Nob. von Zach prohibuit tempestas incerta, primo vespere interdum serena at vero adulta nocte semper quam maxime turbida 3). Ad vigesimum Octobris diem progrediventur observationes Nob. von Zach.

Parisiis observatus est Cometa frequens a Cœleberrimis Viris Messier, Mechain & Burckhardt; Cel. Mechain observationes ultimæ factæ sunt 21 atque Cel. Messier 25 die Octobris 4); Berolini Cometa observatus est a Cel. Bode diligentius vero

Bremæ

3) *Allgem. Geogr. Ephem. von v. Zach*, IV B. 1799 p. 268.

4) *Observatio Cel. Messier 25 Octobr. est tamen nequam & rejicienda; fixæ positio, quacum Cometa est com-*

Bremæ a Doctore Olbers, cuius observationes per singulos dies a 26 Augusti ad 20 Octobris, ubi aér non fuerit aduersus, continuæ procedunt; Dantisci a Cel. Doctore Koch & in urbe Allstedt a Canonico v. Wahl. Doctoris Koch observationes sunt perpaucæ.

In Britannia serius innotuit Cometa; Die 6 Sept. detectus est idem ab Equite Henrico Englefield in insula Vecti & a Dom. Edvardo Pigot in Palatio St. Jacobi (St. James) Tempestas fœda Cometam prius detegi non patiebatur. 5).

Maximam in id impenderunt curam Astronomi ut quam diutissime possent prosequi Cometam; & quidem hunc in finem a Mirapicum misere Astromi Gallici Dominum Vidal, quare quindecim positiones antea computavit Cel. Mechain; Dom. Vidal vero Cometam non potuit investigare 6).

Prima Elementa orbitæ designarunt plures qua-
liaunque; Cel. Burckhardt Elementa invenit paria
Come-

*paratus, non fuit certo determinata. Monathl. Cor.
resp. von v. Zach Julius 1800 p. 71.*

5) *Astronomical Observations made at the R. Observ. at Greenwich by the rev. Maskelyne Vol. IV obs. Dist. from the Zenith p. II.*

6) *Allgem. Geogr. Ephem. von v. Zach 1799, IV. B.
p. 444.*

Cometæ Halleyani, qui apparuit 1684 7). Locus vero Cometæ sexti Augusti, quo usus est Cel. Burckhardt a Cel. Messier ad 8' vitiouse fuit præfinitus 8). Cel. Bode computavit Elementa ad methodum constructionis Lambertianam. Elementis orbitæ definiendis his insuper occupati sunt Celeberrimi Mechain, Doctor Olbers, Canonious v. Wahl & Nob. von Zach. Hæc ad generalem de Cometa notionem afferre voluimus.

L. B. Quoniam secundum præcepta tradita progradimur, ad modum transigendi hanc primam Sectionem nil est nobis, de quo moneamus; ad alteram tantum, ut qui in eadem aliquid novi studeamus emoliri. Quum ad methodum, quam sistit hæc altera Sectio, elementa computabuntur, quatuor datae esse debent observationes integræ, supposito chordam a rectis quæ a Terra ad corpus ducuntur, in proportione temporum dividi. Quippe cum res sit quam maxime ardua, ut ipse Newtonus hanc dicat longe difficillimam & summi viri in Problemate hoc gravissimo direcťe enodando frustra desudarint, a nobis ne consummatum quid exspectes, quæsumus; Quod si simpliciorem atque breviori quadam via, quam qua ducunt plures aliae methodi, ad finem perferentem nostram accipias, nobis maxima erit exhortatio & exhilaratio animi. Ob-

7) *Allgem. Geogr. Ephem. von v. Zach IV. B. 1799 p. 170:*

8) *Ibidem p. 261.*

1 7 7

Observationes Cel. Maskelyne & Prima Elementa Orbitæ.

Solliciti quamvis quærebamus, ut quam plurimas consequeremur observationes originarias, quibus reductis nobis licuisset videre si in hisce vel in reductionem vel quod imprimis erat prætimendum Catalogorum fixarum tunc temporis defectus 9) cum consideremus, in determinationem positionum fixarum vitia irrepsissent corrigenda, tamen fieri non potuit ut plurium, quam Cel. Maskelyne simus adepti observationes, quas, utpote quæ unicæ originariæ basin hujus tractationis constituunt, heic præstare in rem fore judicavimus. Dolendum utique quod admodum sero incipiunt observationes Cel. Maskelyne, neque ob anni tempus inconstans continuæ per dies procedunt; Sectore Equatoriali sunt istæ confectæ. En ipsas observationes & jam reductas.

Die 8 Septembris. A tribus observationibus, in quibus Cometa, aëre sereno, comparatus est cum 73 Ursæ Majoris, medium: $10^{\text{h}} 47' 0''$ Temp. Med. Astron. Grenovici Cometa subsequebatur Stellam

9) *Cel. Doctor Olbers pluries cum fixis, quæ in Catalogo falso fuere assignatae, contulit locum Cometæ. Sic cum μ Bootis Allgem. Geogr. Ephem. von v. Zach 1799 IV. B. p. 271; 23 vel q Ophiuchi ibidem p. 448: n. 8° i Ophiuchi, Astron. Jahrb. 1803 p. 103 & cum aliis.*

Iam $15^{\circ} 16''3$ Temp. Sid. & distabat versus Meridiem $13^{\circ} 17''$; Stellæ reducta positio in Ascens Recta $184^{\circ} 29' 28''22$, in Declinat. $56^{\circ} 49' 37''9$ bor, hinc Cometæ AR. $188^{\circ} 18' 32''7$ D. $56^{\circ} 36' 20''86$ bor.

Eodem die. A duabus obss. Com. comp. cum ε Ursæ Majoris, med. $11^{\text{h}} 20' 30''$ T. M. A. Gren. Com. præcedit $11' 27''2$ T. Sid. Com. vers. M. $28' 22''$; St. AR. $191^{\circ} 17' 34''6$ D. $57^{\circ} 2' 52''1$ b. Com. AR. $188^{\circ} 25' 15''6$. D. $56^{\circ} 34' 51''9$ b.

Cometa erat visibilis nudis oculis atque cœuda brevis facilius dignoscerebatur.

D. 9 Sept. A quinque obss. Com. comp. cum St. 5^m, quæ quidem in Catalogo Cel. Flamsteed desideratur, invenitur vero observata a Cel. Maskelyne d. 11 Junii 1800, med: $11^{\text{h}} 42' 30''$ T. M. A. Gren. Com. sequ $5' 33''8$ T. S. Com. vers. Septentriones $5' 4''$. St. red. AR. $191^{\circ} 50' 17''3$ D. $55^{\circ} 11' 21''6$ bor.; Com. AR. $193^{\circ} 13' 44''3$. D. $55^{\circ} 16' 25''6$ bor.

D. 14 Sept. A quinque obss. Com. comp. cum λ Bootis 5^m, med: $10^{\text{h}} 7' 22''$ T. M. A. Gren. Com. sequ. $3' 17''9$, Com. vers. M. $1^{\circ} 0' 36''$; St. red. AR. $212^{\circ} 10' 59''9$. D. $47^{\circ} 1' 2''6$ bor. Com. AR. $213^{\circ} 0' 28''5$ D. $46^{\circ} 0' 26''6$ bor.

D. 15 Sept. A quinque obss. Com. comp. cum St. Telescop. 8^m in Hist. Cel. pag. 8 d. 20 Aprilis

1793 & a Cel. Maskelyne observata die 11 Junii
1800, med.: 8^h 9' 9"ⁱⁱ T. M. A. Gren. Com. præc.
2^l 22^{ll} 2 T. S., Com. vers. S. 1' 7"; St. red. AR.
216° 30' 43^{ll} 5. D. 43° 55' 49^{ll} 4 bor., Com. AR.
215° 55' 10^{ll} 5. D. 43° 56' 56^{ll} 4 bor.

D. 19 Sept. A quinque obss. Com. comp. cum
49 Bootis δ, med.: 9^h 25' 8"ⁱⁱ Com. præc. 2^l 11^{ll} 4 &
vers. S. 4' 42"; St. AR. 226° 51' 3^{ll} 3 D. 34° 4' 24"ⁱⁱ
bor., Com. AR. 226° 18' 13^{ll} 8 D. 34° 9' 6"ⁱⁱ bor.

D. 23 Sept. A quinque obss. Com. comp. cum
St. Telescop. 7^m observata a Cel. Maskelyne die 11
Janii 1800, med.: 8^h 51' 22"ⁱⁱ T. M. A. Gren. Com.
sequ. 4' 18" 7 T. S., Com. vers. M. 22' 31"; St.
red. AR. 232° 22' 30^{ll} 7 D. 25° 12' 20^{ll} 4 bor.,
Com. AR. 233° 26' 11^{ll} 2 D. 24° 49' 49^{ll} 4 bor.

Cometa apparuit largus & perperam definitus.

D. 25 Sept. Novies cum St. sextæ magnitudi-
nis comparavit Cel. Maskelyne Cometam, cum ve-
ro non propius definierit positionem fixæ, neque
eadem die 11 Junii 1800, quo ceteræ, quibus cum
compara yerit loca Cometæ & quæ in Catalogo Cel.
Flamsteed desiderantur, sit observata, hanc obser-
vationem reducere nequivimus. Aër fuit serenus
& Cometa apparuit largus, perperam definitus at
vero non omnino obscurus.

D. 27 Sept. Una obs. Com. comp. cum St. 4^m
41 Serpentis γ: 7^h 20' 19"ⁱⁱ T. M. A. Gren. Com.
subs. 7' 26"; Com. vers. S. 19' 45"; St. red. AR.

$236^{\circ} 47' 59''/8$ D. $16^{\circ} 19' 38''/8$ bor., Com. AR.
 $238^{\circ} 39' 29''/8$ D. $16^{\circ} 39' 23''/8$ bor.

D. 28 Sept. A quatuor obss. Com. comp. cum
 49 Serpentis, med.: $8^h 11' 25''$ T. M. A. Gren. Com.
 præc. $4' 48''/9$ T. S., Com. vers. S. $38' 32''$;
 St. red. AR. $240^{\circ} 59' 21''/8$ D. $14^{\circ} 4' 27''/2$ bor.,
 Com. AR. $239^{\circ} 47' 8''/3$ D. $14^{\circ} 42' 59''/2$ bor.

D. 29 Sept. A quinque obss. Com. comp. cum
 St. Telescop. 6^m, quæ desideratur in Catalogo, ob-
 servata vero a Cel. Maskelyne die 11 Junii 1800,
 med.: $7^h 45' 25''$ T. M. A. Gren. Com. subs. $4' 42''/5$,
 Com. vers. S. $2' 12''$; St. red. AR. $239^{\circ} 36' 48''/3$
 D. $12^{\circ} 56' 50''/8$ bor., Com. AR. $240^{\circ} 47' 25''/8$
 D. $12^{\circ} 59' 2''/8$ bor.

Aër fuit turbidus, attamen Cometa momento
 observationis claro lucens.

D. 1 Octobris. Com. comp. cum St. 6^m, quæ
 desideratur in Catalogo & observ. a Cel. Maskely-
 ne die 11 Junii 1800; $8^h 31' 39''$ T. M. A. Gren.
 Com. præc. $5' 27''$ T. S., Com. vers. M. $16' 47''$;
 St. red. AR. $244^{\circ} 1' 50''/9$ D. $9^{\circ} 55' 19''/5$ bor.;
 Com. AR. $242^{\circ} 40' 5''/9$ D. $9^{\circ} 38' 32''/5$ bor.

D. 2 Oct. A tribus obss. Com. comp. cum
 12 Herculis, med.: $8^h 38' 4''$ T. M. A. Gren. Com.
 sequ. $9' 0''$ T. S. Com. vers. M. $22' 32''$; St. red.
 AR. $241^{\circ} 14' 55''/1$ D. $8^{\circ} 22' 35''/7$ bor., Com. AR.
 $243^{\circ} 29' 55''/1$ D. $8^{\circ} 0' 3''/7$ bor.

D. 4 Oct. A novem obss. Com. comp. cum 28 Herculis, med.: 7^h 36' 28" T. M. A. Gren. Com. præc. 2' 42" 2 T. S., Com. vers. M. 46' 27"; St. red. AR. 245° 40' 50" 56 D. 5° 57' 37" 5 bor., Com. AR. 245° 0' 17" 6 D. 5° 11' 10" 5 bor.

D. 9 Oct. Una obs. Com. comp. cum St. Telescop. 8^m observ. a Cel. Maskelyne d. 11 Junii 1800; 7^h 45' 18" T. M. A. Gren. Com. sequ. 1' 59" 5 T. S., Com. vers. M. 19' 50"; St. red. AR. 247° 42' 47" 2 D. 0° 35' 50" 1 austr., Com. AR. 248° 12' 39" 7 D. 0° 16' 0" 1 austr.

D. 11 Oct. A sex obss. Com. comp. cum St. 6^m obs. a Cel. Maskelyne d. 11 Junii 1800, med.: 7^h 14' 10" T. M. A. Gren. Com. præc. 2' 46" 5 T. S., Com. vers. M. 40' 21"; St. red. AR. 249° 58" 8" 2 D. 2° 17' 28" 5 austr., hinc Com. AR. 249° 16' 30" 7 D. 2° 57' 49" 5 austr.

Ob splendorem lunæ apparuit Cometa languide lucens; aër fuit valde serenus.

D. 14 Oct. A novem obss. Com. comp. cum 23 Ophiuchi, med.: 7^h 2' 53" T. M. A. Gren. Com. præc. 0' 50" T. S., Com. vers. S. 4' 44"; St. red. AR. 150° 58' 8" 7 D. 5° 48' 47" 5 austr., Com. AR. 250° 45' 38" 7 D. 5° 44' 3" 5 austr.

D. 15 Oct. A septem obss. Com. comp. cum 23 Ophiuchi, med.: 7^h 8' 30" T. M. A. Gren. Com.

sequ. $1^h 6^{m} 8^{s}$ T. S., Com. $46^{\circ} 2''$ vers. M.; St. red.
 AR. $250^{\circ} 58' 8''$ D. $5^{\circ} 48' 47''$ austr., hinc Com.
 AR. $251^{\circ} 10' 40''$ D. $6^{\circ} 34' 49''$ austr.

Cometa apparuit languidus ob nebulas in aëre.

D. 20 Oct. Com. comp. cum St. Telescop. 9^{m}
 a Cel. Maskelyne observata d. 11 Junii 1800, 6^{h}
 $49' 21''$ T. M. A. Gren. Com. præc. $2^{\text{h}} 14''$ T. S.,
 Com. vers. S. $11' 29''$; St. red. AR. $254^{\circ} 40' 43''$,
 D. $10^{\circ} 14' 40''$ austr., Com. AR. $254^{\circ} 7' 7''$ &
 D. $10^{\circ} 3' 11''$ austr.

D. 26 Oct. Cum a vigesimo hujus aër nubibus distentus perrexisset & hodie serenum factum cœlum, illico ad regionem, ubi Cometam reposceret, direxit tubum Cel. Maskelyne; quamvis vero circa gradum hunc illucque versavit instrumentum, in vanum nihilominus suum quæsivit hospitem qui ipsi æternum vale dixerat procedens calcatum fatales vias.

Ad reductionem fixarum sigillatim animadversu nihil dignum aestimamus; convenienter regulis hunc in usum accommodatisimis, quæ in Fundamentis Astronomiæ Cel. Professoris Bessel percipiuntur justaque habita præcessionis, nutationis & aberrationis ratione, reduximus, quasnamque in Catalogo Cel. laudati Viri invenimus, sumsimus exinde, præter 23 Ophiuchi, quare, ob causas non adeo

adeo profunde latentes, Catalogum consuluiimus Cel. Flamsteed. Annua præcessio stellarum, quæ in Catalogis desiderantur ad præceptionem Cel. Bessel 10) est computata.

Prætereuntes, ad binas observationes Cel. Messier diei 8 Augusti 11) & Doctoris Olbers 15 Octobris 12) paullisper commorabimur; fixæ 13), quacum Cometa illo die est comparatus, reductione rite præstita prodit ascensio recta $108^{\circ} 10' 27''4$ & declinatio $43^{\circ} 38' 37''$ bor., hinc, quoniam Cometa secutus est fixam $4' 22''2$ Temp. fuitque versus septemtriones $15' 51''$, Cometæ colligitur AR. $109^{\circ} 16' 0''4$ & D. $43^{\circ} 54' 28''$ bor., quæ positio differt ab eadem a Cel. Messier definita in AR. + $12''4$ & in D. + $2''$; hanc correctionem, licet sit minima & si respiciamus illud incertum, quod, quamvis optimis factæ fuerint observationes instrumentis & manu quam exercitatissima, cum tot res circumstantes molestissimæ perturbare conspirent, $30''$ facilius egreditur, nullius momenti vel tota quanta e cuius vis in reducendis fixis diversa mo-

10) *Fundamenta Astronomiae* p. 297.

11) *Allgem. Geogr. Ephem. von v. Zach* 1799, IV B. p. 169.

12) *Ibidem* p. 448.

13) *Fixa est quædam 7 v. 8^m in const. Lyncis, 87 Hor. VII Catal. Cel. Flamsteed.*

momenta speciali taxandi ratione profecta censenda, silere nequivimus, siquidem observatio Cel. Messier diei 8 Augusti, ut quæ est inter omnium primas, in Elementis corrigendis a nobis est adhibita. Gravior aliquantulum est error in reductione ortus observationis hujuscem 15 Octobris a Doctore Olbers factæ. Fixæ 14) deducitur esse pro die observationis AR. $251^{\circ} 5' 29''$ D. $6^{\circ} 18' 30''$ igiturque sequentis $28''$ T. & versus meridiem siti $16' 1''$ Cometae fit AR. $251^{\circ} 12' 4J''$ & D. $6^{\circ} 34' 31''$ austr.; discrepantia nostræ determinationis sum illa a Doctore Olbers delata, est in AR. — $27''$ & in D. + $49''$.

Elementa, parabolæ curva pro orbita accepta, emendare conati sunt Cel. Burckhardt, Doctor Olbers, Nob. v. Zach & Canonicus v. Wahl; a Cel. Burckhardt vero & Doctore Olbers inventa a veris longe abhorrent, nimirum a permultis observationibus plus quam $15'$ declinant. Ad vera propius accedunt Elementa Nob. v. Zach & Canonicici v. Wahl. Nob. v. Zach Elementa sunt hæc:

Longitudo Nodi Ascendentis	$3^z 9^{\circ} 27' 19''$
Inlinatio Orbitæ	$50^{\circ} 57' 30''$
Longitudo Perihelii	$0^z 3^{\circ} 39' 10''$

Distan-

14) Quædam $7^{\circ} 8''$ in Ophiucho, 230 Hor. XVI Catal. Cel. Elamsteed.

Distantia Perihelii a Sole o. 8401782.

Ejusdem Logarithmus 9. 9243715.

Lg. Motus med. Diurni o. 0735705.

Tempus Perihelii 1799 Septembris 7, 5^h 43' 25"

T. M. A. Parisiis = 1799 Sept. 7, 23848

Motus retrogradus.

Cum datis Elementis orbitæ situs geocentricus corporis cujuscunque cœlestis, imprimis ubi plures loci sunt calculandi, ex cognitis corporis & terræ distantiis a tribus planis sub angulis rectis se secantibus, commodissime computatur & nosmet in sequentibus Ephemerides & ex Elementis Nob. von Zach & Canonici v. Wahl atque ex nostris construemus, ut, has inter cum observationibus instituta comparatione intime liceat perspicere, quænam Elementa cum observationibus maxime consentiant quænamque denique uberrimo cum fructu ad ultimam orbitæ correctionem præcipue adhibeantur, nos adjungimus:

$$x = ar \sin(u + 345^\circ 11' 24'' 1) \text{ Lg. } a = 9. 8076939.$$

$$y = br \sin(u + 103^\circ 19' 46'' 9) \text{ Lg. } b = 9. 9684239.$$

$$z = cr \sin(u + 27^\circ 31' 47'' 0) \text{ Lg. } c = 9. 9293587.$$

u denotat argumentum latitudinis.

Ex

Ex hisce Elementis novemdecim loca geocentrica deduxit Nob. v. Zach, harum vero cum vere observatis differentiae singulare istud tenere videntur, quod in AR. omnes sunt additivæ 15) & imprimis, cum a parallaxi, nutatione & aberratione absolvuntur observationes comparatæ, istæ differentiae evadunt aliquantum prægrandes & sic in AR. ad normam, ut observatis sint inferiores computati loci, restrictæ procedunt, licet in declinatione sæpius signum commutent; igitur ad hæc Elementa non erat sistendum & reapse accuratiora etiam sunt Canonici v. Wahl, quæ heic infra:

Longitudo Nodi Ascendentis $3^{\circ} 9' 23'' \frac{1}{2}$.

Inclinatio Orbitæ $51^{\circ} 2' 26'' \frac{1}{6}$.

Longitudo Perihelii $0^{\circ} 3^{\circ} 38' 16'' \frac{3}{4}$.

Distantia Perihelii a Sole o. 8403046.

Ejusdem Logarithmus 9. 9244367.

Tempus Perihelii 1799 Sept. 7, $5^{\text{h}} 59' 57''$ T.
M. A. Parisiis = 1799 Sept. 7, 24996.

Motus retrogradus.

Ob rationes supra allatas nos heic quoque addimus:

Logarithm. Motus Med. Diurni o. 0734727.

x = ar

15) *Allgem. Geogr. Ephem. von v. Zach 1799, IV B. p. 368.*

$$x = ar \sin(u + 345^\circ 17' 56''/3) \text{ Lg. } a = 9.8071152.$$

$$y = br \sin(u + 103^\circ 24' 37''/4) \text{ Lg. } b = 9.9686795.$$

$$z = cr \sin(u + 27^\circ 31' 26''/1) \text{ Lg. } c = 9.9295541.$$

Aberrationis vero, nutationis & parallaxeos non habuit respectum etiam Canonicus v. Wahl 16) & quando positiones geocentricæ ab ipso computatæ cum observatis aberratione, nutatione & parallaxi liberis conferuntur, accidit, ut in his quoque differentiæ omnes fere, etiamsi sint minores, in declinatione ad plurimum eodem afficiantur signo negativo & siquidem his insuper accedit, ut a quibusdam observationibus Cel. Maskelyne longius discedant, denuo Elementa Parabolica corrigere non dubitavimus. In prima Hypothesi nos statuimus nodum inclinationemque orbitæ = nodo & orbitæ inclinationi in Elementis Nob. v. Zach, in secunda inclinationem = inclinationi & nodum = nodo in Elementis Nob. von Zach + differentiæ hujusc ab eodem in Elementis Canonici v. Wahl & in tercia nodum = nodo & inclinationem = inclinationi + differentiæ inclinationis in Elementis Nob. von Zach ab eadem in Elementis Canonici v. Wahl. Observationes, quibus nos sumus usi, sunt Cel. Messier diei 8 Augusti, Cel. Maskelyne 8 Septembris

C

&

16) *Allgem. Geogr. Ephem. von v. Zach, 1799 IV B. p. 453.*

& Doctoris Olbers 19 Octobris, quam postremam
in hunc finem magnopere commendat Auctor 17).
Quantum proficit Calculus, a parallaxi, aberratione
& nutatione ad rationes, quas indicat Cel. Gauss 18)
observationes antea purgavimus; quibus ita com-
paratis rebus, exsultarunt sequentia:

Longitudo Nodi Ascendentis 3° 9' 29" 8.

Inclinatio Orbitæ 50° 55' 51" 2.

Longitudo Perihelii 0° 3° 42' 13" 5.

Distantia Perihelii a Sole o. 8398529.

Ejusdem Logarithmus 9. 9242084.

Tempus Perihelii 1799 Sept. 7, 2164662 T. M. A. Me-
diolani 19) = 1799 Sept. 7, 1974269 T. M. A. Parisiis.

Log. Mot. Med. Diurni o. 0738151.

$$x = ar \sin(u + 345^\circ 8' 32" 6) \text{ Lg. } a = 9. 8084098.$$

$$y = br \sin(u + 103^\circ 17' 20" 1) \text{ Lg. } b = 9. 9683199.$$

$$z = cr \sin(u + 27^\circ 31' 43" 8) \text{ Lg. } c = 9. 9293199.$$

Mo-

17) *Allgem. Geogr. Ephem. von v. Zach*, 1799 IV B.p. 451.

18) *Theoria motus corporum Cœlestium*. p. 67 & sequen-
tibus.

19) Quoniam Tabulis Solaribus Dom. Carlini sumus usi;
tempus Perihelii ad Meridianum Mediolani prodiit
traductum.

Motus retrogradus.

Radius vector & argumentum latitudinis in media observatione ex Elementis immediate computata ab iisdem inventis interpolatione 20) discedunt; ille + o. 0001515 & hoc — o° 1' 23"8; quæ differentiae ut sunt minimæ, imprimisque hæc in argumento latitudinis, plenissimum Elementorum prænuntiant cum observationibus consensum & de felici aliquo in Ellipsi orbitam definiendi profectu sinunt desperare; verumtamen, deductis ex Ephemeride locis geocentricis comparatisque cum observationibus, in Ellipsi experiri orbitam levia tentamina sumus proposituri.

Cum æquivaleat, eos siquidem exceperis casus dubios, quando vel inclinatio orbitæ sit prorsus exigua vel terra in aliqua observationum lineæ nondorum proxima 21), ubi Newtoniana fallit, utrave in corrigendis Elementis Parabolicis utaris methodo, Newtoniana vel quam exposuit Doctor Olbers, etenim veritas, ad quam utraque via contingit appropinguare absolutam, quoad Elementa est relativa quibusque adeo aliis aliisque suppositis a vero

C 2 di-

20) *Olbers, Alhandl. über die Methode die Bahn eines Cometen zu berechnen p. 98.*

21) *Ibidem p. 99.*

discrepantia commodo nunc huic nunc illi methodo est varians; subjectivæ cuidam opinioni faventes, ex præconcepta falsa idea finium, ducenti originem, scilicet curvas in semet ipsas redeuntes, sito corpore prægrandi attrahentique in centro motus virium describere corpora cœlestia, quamvis non nescimus, assumtis legibus Kepleri & hunc & contrarium motum fieri possibilem, Newtoniana nos sumus usi; Quod si namque in Ellipsi moveatur Cometa, necesse omnino est parametrum computare, hic vero commodissime & quidem simplissimeque in omnibus tribus Hypothesibus, in quibus in parabola orbitam expertus sis cognitis argumentis latitudinis, immediate elicetur per formulam notissimam Olbersianam 22).

In unico non solum respectu maximi nobis videtur esse pretii, de præcisione, quam utraque attingamus methodo, in nostro casu speciali agere inquisitionem, unde vel generatim forsan liceat cernere quanti sit momenti illud in certum quod, vel hac vel illa progrediamur via, tolli nequit vel quam proxime dijudicare in quibusnam casibus hac præcipue præstat tentare via, conferentibus utramque in vicem. Denotent r' , r''' , u' , u''' radios vectores & argumenta latitudinis in prima & tertia ob-

22) Olbers, *Abhandl. über die Methode die Bahn eines Cometen zu berechnen* p. 104.

observatione, k chordam & T tempus inter utramque, posito brevitatis ergo $u''' - u' = \phi$, in nostro casu $> 90^\circ$, habemus:

$$k = \sqrt{r'^2 + r''''^2 + 2r' r'''' \cos \phi} \text{ factaque } 9,6887401 = m \quad (23)$$

$$T = m \left((r' + r''') + \sqrt{r'^2 + r''''^2 + 2r' r'''' \cos \phi} \right)^{\frac{3}{2}} - \\ \left((r' + r''') - \sqrt{r'^2 + r''''^2 + 2r' r'''' \cos \phi} \right)^{\frac{3}{2}}$$

Si differentias valorum, quos r' r'''' in tribus Hypothesibus supponimus, ut differentialia consideremus, per simplicem differentiationem, positis r' & r'''' successive variare, inter mutationem T quantum a mutationibus r' , r'''' pendeat, obtinentur relationes sequentes: $\frac{d T}{d r'} = \frac{3}{2} m \times$

$$\left((r' + r''') + \sqrt{r'^2 + r''''^2 + 2r' r'''' \cos \phi} \right)^{\frac{1}{2}} (1 + \\ (r'^2 + r''''^2 + 2r' r'''' \cos \phi)^{-\frac{1}{2}} 2(r' + r'''' \cos \phi)) - \\ (r' + r''') - \sqrt{r'^2 + r''''^2 + 2r' r'''' \cos \phi} \right)^{\frac{1}{2}} (1 - \\ (r'^2 + r''''^2 + 2r' r'''' \cos \phi)^{-\frac{1}{2}} 2(r' + r'''' \cos \phi));$$

Quam formulam, cum sit admodum incommoda, in aliam statim transformabimus: scilicet est $k = \sqrt{r'^2 + r''''^2 + 2r' r'''' \cos \phi} =$
 $\sqrt{(r' + r''')^2 - 4r' r'''' \sin^2 \frac{1}{2} \phi} = (r' + r''') \times$

$$\sqrt{\frac{1 - \frac{4r' r''' \sin^2 \frac{1}{2}\phi}{(r' + r''')^2}}{(r' + r''')^2}} \text{ vel, facto } \frac{2\sqrt{r' r'''} \cdot \sin \frac{1}{2}\phi}{r' + r'''} = \sin \phi', =$$

$$(r' + r''') \cos \phi', \text{ hinc } \cos \phi = 1 - \frac{(r' + r''')^2 \sin \phi'^2}{4r' r'''},$$

Hic substitutis, prodit $\frac{dT}{dr'} = \frac{3}{2} m \left((1 + \cos \phi')(r' + r''') \right)^{\frac{1}{2}} (1 +$

$$\frac{2 \left(\frac{r' + r'''}{4r'} - \frac{(r' + r''')^2 \sin \phi'^2}{4r'} \right) - ((1 - \cos \phi') (r' + r'''))^{\frac{1}{2}}}{(r' + r''') \cos \phi'}$$

$$(r' + r''')^{\frac{1}{2}} (1 - \frac{2 \left(\frac{r' + r'''}{4r'} - \frac{(r' + r''')^2 \sin \phi'^2}{4r'} \right)}{(r' + r''') \cos \phi'})$$

$$= \frac{3}{2} \frac{m}{(r' + r''')^{\frac{1}{2}} \cos \phi'} \left((1 + \cos \phi')^{\frac{1}{2}} - (1 - \cos \phi')^{\frac{1}{2}} \right) \cos \phi'$$

$$(r' + r''') + ((1 + \cos \phi')^{\frac{1}{2}} + (1 - \cos \phi')^{\frac{1}{2}})$$

$$\frac{2 \left(r' + r''' - \frac{(r' + r''')^2 \sin \phi'^2}{4r'} \right)}{4r'}. \text{ Substitutis por:}$$