De methodo longitudinum ex observato lunae transitu per meridianum ad celeberrimum virum D. Nevil Maskelyne ... epistola / Josephi Toaldi.

Contributors

Toaldo, Giuseppe, 1719-1797. Maskelyne, Nevil, 1732-1811.

Publication/Creation

Patavii: 'Typis Seminarii', 1784.

Persistent URL

https://wellcomecollection.org/works/zv3y8myr

License and attribution

This work has been identified as being free of known restrictions under copyright law, including all related and neighbouring rights and is being made available under the Creative Commons, Public Domain Mark.

You can copy, modify, distribute and perform the work, even for commercial purposes, without asking permission.



Wellcome Collection 183 Euston Road London NW1 2BE UK T +44 (0)20 7611 8722 E library@wellcomecollection.org https://wellcomecollection.org

DE METHODO LONGITUDINUM

EX OBSERVATO LUNÆ TRANSITU PER MERIDIANUM

AD CELEBERRIMUM VIRUM

D. NEVIL MASKELYNE

ASTRONOMUM REGIUM GRENOVICENSEM

AMPLISSIMI LONGITUDINUM COLLEGII

BRITANNICI MEMBRUM &c. &c.

EPISTOLA

JOSEPHI TOALDI

ASTRON. PROF. PATAVINI SOC. R. SODALIS , OC.



PATAVII MDGCLXXXIV.

TYPIS SEMINARII.

SUPERIORUM PERMISSU.

MUMICUTATION OF TOMORITANI, HO

D. HLYIE MASKELVHE

Maintoly have design to separate process

HEST LICO THE STOUTS IN LICENSES AND ASSESSED.

AND DESCRIPTION OF THE PARTY OF

A J O F 2 L T J

TOTA OF THE TROP

Name of the Park of the Principle.

TYPE ELECTIONS.

VIR CLARISSIME AC PRÆSTANTISSIME,

NEPTE profecto facerem, fi Tibi, Vir præstantissime, Collegisve Tuis, de re Longitudinum, me his novum aliquid proponere crederem : quæcumque enim ad Longitudines pertinent, jamdiu Vobis non modo præcepta & cognita, non modo excussa ac ponderata, sed ad praxin ipsam redaca funt, omnibusque munita cum doctrinæ, tum instrumentorum præsidiis, quod est Europæ universæ notisfimum. Verum non ea mihi modo mens est : sed, veluti coram de rebus nostris pro serie sermonum familiariter colloqui liceret; ita per epistolam de methodo Longitudinum, veteri quidem (a), eaque vel despecta, vel negle-Eta, ob hanc ipsam causam, paucis Tecum agere libuit. De rebus enim utilibus sermones serere, præcipue cum viris peritissimis, nec importunum, nec inutile unquam videri debet. Occasionem præterea quærebam publice testandi, quantopere me Tibi, totique Collegio vestro Longitudinum, imo Nationi Britannica, obstrictum profitear, &

(a) Idea longitudinem explorandi ope transitus Lunæ per meridianum, tam antiqua est, quam cogitatio quævis de usu motuum Lunarium in hac re: consulatur liberculus P. Pezenas, cui titulus Histoire critique de la decouverte des Longitudes: Avignon 1775. 8. Regula porro longitudinem concludendi ex observatione, sane simplicissima, est hujusmodi: ut retardatio diurna Lunæ se habet ad integrum circulum, vel 360°, ita excessus vel desectus observatus in dato loco ab hora transitus per meridianum notum, ad partem circuli inter duos meridianos intercedentem. Ex. gr. sit retardatio, data die, in appulsu Lunæ ad meridianum notum, 48': disserentia observata in dato loco 2': erit ut 48': 360°::2': 15°, vel horam unam in tempore. Regula tam facilis, & ad captum etiam rudium accommodata, profecto allicere, ac postulare videtur, ut studia impendantur, quo a dissecultatibus, quas alioquin continet, liberetur, atque excolatur.

communi nomine ob tot per Vos scientiæ nostræ addita præsidia atque incrementa, & præsertim meo, ob eximia illa volumina, quæ intentidem ab insigni munisicentia vestra dono accipio. Ne te igitur pigeat, Maskelyne Clarissime, parum temporis insumere, ut methodum illam Longitudinum ex observato Lunæ transitu per Meridianum perpendamus; quot quantisque dissicultatibus obnoxia sit, quatenus eæ tolli, vel temperari queant; quatenus methodus excoli, quasque utilitates, sin minus Mari, saltem

Terra, suppeditare fortasse possit.

Si quid in hanc cogitationem me induxerit, rogas, ingenue dicam. Cum aliquando, ut fit, expectarem Lunam ad meridianum, ac fcire vellem quanto tempore prægrefsura esset Transitum Vestrum, (ab Ephemeride Nautica indicatum) considerabam , quam id prompte cognita meridianorum nostrorum distantia obtineretur. Vicissim porro cogitabam, quam facile, inversa regula, possit hoc pacto (si recte peracta sit observatio) cognosci Differentia Meridianorum; mirabarque, methodum tam planam, ac prorsus directam, ut appellant, jacere neglectam. Nullius enim loci longitudo, quod meminerim, per eam conclufa reperitur. Considerantem interim nequaquam fugiebant difficultates nec paucæ, nec leves, quæ Astronomos ab ea adhibenda absterrere debebant. Primæ sese offerebant, quas Magnus Eulerus, alio quidem proposito, non uno loco, sed præcipue Lib. II. Part. II. Cap. 3. Theor. Lun. inculcat .

1. Momentum verum appulsus limbi Lunz ad Meridianum, vel silum verticale telescopii, vix oculo ita deprehendi potest, ut non dubitatio de secundo supersit.

2. Horologium a meridie usque ad horam transitus, alterationem aliquam, eamque ignotam, ob calorem, frigus, aliasve causas pati potuit, ut item de altero secundo suspicio oboriatur.

3. Transitus centri ipsius, de quo quæritur, pendet ab

æstimata diametro apparente Lunz, quæ aliquam saltem secundi partem reddere item potest ambiguam.

4. Præcipue cum interveniat mutatio Ascensionis Recta,

dum ipsa semidiameter pertransit.

- 5. Accedit difficultas multo gravior, imo multo maxima, ex linea meridiana, & collimatione telescopii. Norunt omnes, quam arduum sit Tubum Meridianum tuto constituere ita, ut dum movetur sursum deorsum, in plano circuli meridiani semper consistat; idemque dicendum de telescopiis Muralium, ob limbi inæqualitates, aliasque causas. Et ita quidem in specula stabili atque explorata: quid in itineribus, ubi, sine commodis ac tumultuose, res aguntur? quis de meridiana collimatione spondebit? Et tamen pro itineribus præcipue methodi usus optaretur: nam pro speculis statis alia præsidia non desunt multo tutiora.
- 6. Consideranda demum rei summa subtilitas (a): 8 secundorum error in observatione errorem unius solidi gradus parit in longitudine: tanto autem errori, ob æqualem errorem temporis in observatione, nulla alia methodus obnoxia est: 8 porro secunda erroris in observationem irripere posse, ob memoratas causas, saltem suspicari licebit, præcipue si pensentur quæ in theoria Lunari, utcumque persecta, adhuc desiderantur. Accedunt incommoda externa, quæ methodi usum extenuant atque coarcant:
 - 7. Observationis momentum unicum est, cum ipso
- (a) Media retardatio Lunæ diurna in suo transitu per meridianum, est minutorum temporis 49'; 49' hæc minuta, vel secunda 2940, complectuntur integrum circulum, idest minuta 21600: ergo secundum unum temporis respondet minutis 7 gradus, sive 30" temporis; & secunda 8 min. 60, sive integro gradui, vel minutis 4 temporis Solaris, in differentia Meridianorum. Patet ergo, rem in subtilitate summa positam esse, & errorem exiguum in observatione non parvum errorem parere in longitudine.

transitu Lunæ per meridianum; idemque non raro impeditur a nubibus; contra observationes Distantiarum sunt omnium horarum.

8. Præterea toto Mense Lunari hæc observatio commode peragi nequit, nisi eo dierum intervallo qui sunt inter primam, & ultimam Quadraturam; ante ac post Luna transit diu; saltem excipiuntur terni quaternique dies, tam ante quam post Novilunium, quibus Luna minime, vel difficulter cernitur.

Hæ igitur videntur esse causæ, non sane seves, ob quas methodus hæc Longitudinum hactenus neglecta ac rejecta suit, præcipue ab usu maritimo, ubi talis observatio, omnium consensu, fere desperata est. Nihilominus tanta est methodi facilitas, ut animus optet dissicultates illas, aut omnino veras non esse, aut remedia admittere posse.

Illas itaque parumper perpendamus ..

Perpensis omnibus, difficultates illæ omnes rediguntur ad difficultatem hanc ferre unicam, observandi scilicet momentum verum transitus Lunæ per meridianum. Difficultas porro evadit maxima in mari, ut modo innuebam. Et tamen D. nus Bouguer illam tanti non fecit (ut videre est in ejus Novo Trastatu de Navigatione Lib. IV. Cap. VIII. art. 3.) quanti illam exaggerat D. nus L' Eveque in suo Guide du Navigateur n. 266. D. nus Bouguer illius praxin prolixe explicat, susque docet modum statuendi horam ipsam culminationis Lunæ etiam navigando; quem laborem vir peritissimus prosecto minime suscepsifet, si prorsus inutilem esse credidisset.

Non tamen inficias iverim, rem esse summopore arduam atque ancipitem in mari; reor etiam, dissicultatem hanc pro usu maritimo causam suisse, cur de ipsa methodo ne cogitaretur quidem pro usu terrestri; nec sane illam commendare vellem Navigantibus, dum quidem navigant. At ubi ad oras, vel insulas ignotas appulerint, eamdem atiliter adhibere poterunt, perinde ac Geographi in ter-

ra, in statione stabili; ut cogitanti siet manisestum, &

postea ostendetur.

Res tota huc redit, ut bona meridiana describatur: deinde ut in ea constanter moveatur tubus astronomicus. Ad hæc porro obtinenda, artificia nota funt. Tu ipse, Maskelyne Clarissime, rationem tutam explorandi directionem tubi meridianam docuisti in Actis vestris Philosophicis Vol. LXV. quæ tam ingeniosa quam simplex est: puto autem in hac observatione Machine parallatice bene exploratæ usum mirificum esse posse. Cl. Boscovich Vol. IV. (Operum recentium, quæ modo ipso præsente Bassani eduntur.) Opusculis IV. VI. XI. XII. XIII. XIV. programmate enunciatis, plures tradit methodos ad meridianam lineam, ad tubum meridianum, ad machinam parallaticam, ad collimationes explorandas, infignes. Aliquo ergo ex his artificiis tranfitus Lunæ per meridianum satis tuto obtineri debet. Conditio hæc non est peculiaris, sed transitui cæterorum astrorum communis.

Incessus pariter Horologii vel cognitus est, vel cognitus facilis: Meridies tam præcedens, quam subsequens est in potestate per altitudines correspondentes: aliunde non desunt artisicia alia cognoscendi horam veram observationis:

quid ergo requiritur amplius?

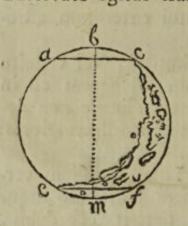
An instans ipsum appulsus Limbi Lunz ad filum verticale incertum esse potest? oculo quidem exercitato atque attento ne unum quidem secundum poterit esse dubii, dubiumque omne tolletur observato transitu Fixa, ut mox dicemus.

Objicitur, non de limbi, sed de centri ipsius transitu quæri, ubi tam æstimatio diametri, quam immutatio A. R. interea sacta, ambiguitatem novam creare potest.

Objectum hoc non uno modo tollitur. Primum ambiguitas omnis ad secundum temporis ut maxima redigetur, quæ est conditio sere communis observationum omnium Astronomicarum. Deinde, si observationes transitus limbi, satellitum Jovis, vel communicentur, ut postea monebo, cessat quastio de transitu centri (a). Tertio prompta sese offert ratio immediate observandi transitum centri ipsius hoc pasto.

Lunæ cornua, ut plurimum oblique meridianum trajiciunt, (nisi cum Nonagesimus incidit in meridianum hora ipsa transitus quod perraro accidit:) relinquitur ergo segmentum illuminatum inserius vel superius (ab ea parte, ubi Sol est, ratione Nonagesimi:) segmenti hujus plaga & oculo cernitur, & cognoscitur ex locis luminarium.

Capiatur ergo segmentum hujusmodi abc, vel emf (extra cornuum apices, male quippe terminatos, & scabros:) chordaque ac, vel ef statuatur in silo horizontali telescopii. Certum est, normalem bm transire per centrum. Observato igitur transitu puncti b, vel m, per silum ver-



ticale, habetur transitus centri. Transitus vero puncti medii b, vel m, haberi potest duobus modis, mediate, vel immediate: mediate quidem, notato transitu apicis utriusque a, c, vel e, f, sumptoque medio, prout sieri consuevit in observando transitu imaginis solaris per lineam meridianam, aut per silum telescopii; vel immediate, prout item sit

(a) Tantum, si loca valde differant inter se vel Longitudine, vel Latitudine, multoque magis si utraque simul, reductione opus erit ob mutationem semidiametri apparentis Lunæ, ratione mutatæ parallaxis in illa, altitudinis in ista. Et illa quidem exigua est: nam si distantia sit maxima, ut 12 horarum vel semicirculi, mutatio semidiametri potest esse ad summum 7½ sec. gradus, vel 0",5 temporis: in ista vero, potest esse 18"½ gradus vel 1", 23 temporis, si differentia altitudinis sit 90°. correctio itaque adhibeatur pro conditione locorum.

1 vel potius circuli Latitudinis, Lunae Cornua obeuntis pro Sole in linea meridiana, æstimando scilicet oculis momentum, quo medium cadit in silum, quod satis tutum est; experientia enim docet, medium hoc immediatum plerumque congruere cum medio concluso ab extremis, raro dimidio secundo discrepare, rarissime secundo integro; utroque demum collato satis tuto medium transitum obtineri. Etiamsi ergo postularetur transitus centri ipsius Lunæ, commode adhuc res perageretur.

Rationem hanc satis tutam esse deprehendi, conferendo transitum centri computatum; eoque cognovi, Tabulam propositam ab Ephemeride Parisiensi, (pag. 212. An. 1783.) quæ exhibet moram transitus semidiametri Lunaris, esse satis sidelem, ut ea proinde ad concludendum transitum cen-

tri, ex transitu limbi, satis tuto uti possimus.

Verum tutissima ratio concludendi transitum limbi, atque inde centri, censenda est, si observetur etiam transitus Fixæ alicujus, positæ in eodem sere parallelo cum Luna, nec longe remotæ. Vera enim hora transitus Fixæ per meridianum subtiliter computatur: addita ergo, vel subducta differentia temporis deprehensa inter Fixæ limbique Lunaris transitum, præbet hujus momentum quæfitum ad amussim, quod & per se manisestum, & exemplo non uno postea ostendam. Fixæ porro in parallelis Lunæ & notantur in Diariis Astronomicis, & in tot Catalogis fere semper promptæ erunt. Non tam commodum hoc accidet, cum Luna meridianum trajicit diu: nihilominus cum declinationes cognoscantur, licebit Fixam capere mane, una aut altera hora ante transitum Luna; multoque magis vespere, post transitum, tubo immoto relisto. Certe rationes de incessu Horologii interea tutæ esse debent, prout in altitudinibus correspondentibus, alinque .

Minime morabor in difficultatibus illis externis, ob plures dies exclusos ab observatione, ob nubes, ob angustias temporis, ac similia; eædem enim methodis reliquis,

5

omni-

omnibusque sere cœlestibus observationibus sunt communes. Nisi quod methodus hæc transituum pene quotidiana dici potest, eoque nomine & satellitibus, & occultationibus anteserenda.

Maxima difficultas in summa rei subtilitate posita est: nam 8 secundorum error in observatione, ut dicebamus,

errorem integri gradus inducit in longitudinem.

At, nisi allata præsidia ac remedia prorsus vana sunt, periculum hoc erroris, vel tollitur, vel imminuitur, præsertim ope Fixæ pariter observatæ, ut exempla demonstrant. Certe accuratio ac diligentia magna requiritur in observando: at hoc bonis observationibus omnibus est

commune.

Facile dabo, methodum minus idoneam esse ad eruendam longitudinem vicinorum locorum; error enim paucorum secundorum, difficile vitandus in observatione, major esse potest quam distantia ipsa locorum. At maxime utilis esse potest pro locis longinquis in quatuor Mundi Partibus: idem enim error paucorum secundorum, in magnum graduum numerum distributus, pene evanescit . Præclare actum credunt Geographi ac Nautæ, si in locis, infulis, oris tam remotis, songitudinem obtineant intra gradum unum. Nulla porro est methodus quæ majorem persectionem spondeat observatione simplici. Vos ipsi, magnanimi ANGLI, dimidium præmium promisistis longitudinem exhibentibus intra hunc limitem; errorque dimidii gradus visus Vobis est ita vel tenuis, vel inevitabilis, ut eo insuper habito præmium maximum concesseritis. Exempla vero a me infra afferenda pervincent, methodo hac ipsa, dummodo observationes bonæ sint, parem accurationem, imo prope veram longitudinem obtineri.

Haud equidem proinde contenderem, methodum hanc aliis esse anteponendam; tantum ex his, quæ ostensa sunt, consequi videtur, eam ab usu Geographico, præsertim ter-

restri, immerito excludi.

Tan-

Tanta cura observantur eclipses Satellitum, nec minori labore computatæ proponuntur in Ephemeridibus; & tamen magnus non est earum usus, nec fides, ut non tam pro mensura, quam pro monitu, atque indice longitudinis accipiantur. Merito commedantur occultationes Fixarum, Solisque defectus; at nota est non minus ipsarum raritas, quam prolixitas calculorum, quos postulant, non minus quam difficultas eas observandi in mari, perinde ac eclipses Satellitum. Observationes appulsuum, conjunctionum, distantiarum, similem calculorum molem postulant, nec minoribus, tum ab observatione, cum a theoria Lunæ, cum etiam a periculo erroris tam prolixis in calculis, ambagibus involvuntur. Quæ cum ita se habeant, non video cur methodus transituum meridianorum Luna, quæ tam prompte expeditur, & ad æqualem fere cum optimis absolutamque normam redigi potest, tantopere sit

despicienda.

Dicam modo, Maskelyne Optime, quid ab Astronomis præstari posse censeam, ad methodum faciliorem, atque utiliorem reddendam. Duo præstanda videntur, a Vobis præcipue, qui de Longitudinibus tam præclare meriti estis . Primum, columna illa in Ephemeride Nautica, quæ exhibet quotidianum Lunæ transitum per meridianum Grenovicensem (vel alium notum) accurate computari deberet usque ad secunda, prout facere consuevistis pro Longitudine, Latitudine, atque distantiis Luna . D. Bouguer optat id sieri pro duplici Lunæ transitu, quod sane tutius effet, sed non est necessarium: Ex eo haberetur A. R. Lunæ, & omitti posset altera ex duabus columnis ei dedicatis: vel si retineatur, numeri earum compingantur ad fecunda, ex quibus facilius transitus Lunæ computari posfet, interpolatione adhibita, prout ipse feci ad computandos transitus in exemplis infra: alterum de duobus agendum; sed mallem prius. Addi quoque posset columna exhibens declinationem apparentem Lunæ pro hora transitus; CU-

cujusmodi columna occurrit in Ephemeride Parisiensi: hæc enim usui esset ad capiendas Fixas in parallelis Lunæ: maxima laboris pars jam a Vobis peragitur: & ita viam hanc ad longitudines salebrosam ac pene desertam aperie-

tis, ac bene munitam reddetis.

Alterum, quod fieri vellem, est hoc: edere oporteret in Diariis litterariis, vel singulis mensibus, vel saltem quotannis, transitus Lunæ in Speculis notis accurate obfervatos, prout eduntur observatæ eclipses Satellitum, occultationes, &c. ut observati alibi in locis ignotis cum iis conferri possent; quod si Fixa aliqua simul suerit observata, tanto melius obtinebitur longitudo.

Hæc erant, Maskelyne Clarissime, quæ samiliariter tecum conferre volebam de hoc argumento, rem totam acerrimo judicio tuo prorsus subjiciens. Tu enim pro tua sapientia atque experientia decernes, utrum inde utilitas ulla

in rem Geographicam speranda sit.

Subjicio tandem specimina quædam, vel tentamina a me sacta, ut Methodi bonitatem re ipsa experirer; non quod exemplis opus sit in re mathematice certa ac manifesta; sed ut cernatur, quousque theoriam sequi possit praxis (a). Videbis in exemplis, quæ simplicem limbi transitum continent, rem aliquando bene procedere, nunquam male; vix enim unquam aberratio maxima ad gradum pertingit. Discrepantia hæc oritur vel a meridie

⁽a) Sumo distantiam meridiani Patavini, ac Parisiensis 38', quanta mihi ex occultationibus fixarum, eclipsique Solis 24. Junii 1778 comperta est intra unum alterumve secundum. Sumo distantiam meridiani vestri Grenovicensis ac Parisini 9'. 16": fit distantia Grenovicensis ac Patavini 47'. 16". Ut obiter dicam, cum inclita Venetiarum Urbs Patavio distet (Orientem versus, ac sub eodem sere parallelo) milliaribus sere 22 Geographicis; duo saltem minuta temporis pro longitudine ipsius esse addenda. Cassinus ac Mansredus, quibus hæc loca optime cognita erant, Venetias inter ac Patavium ponunt distantiam plusquam 2'; & ita corrigendæ sunt Tabulæ Vulgatæ Longitudinum. Addo etiam, occasione oblata, latitudinem nostram ad Speculam esse 45°. 23'. 41".

fumpto tantum ad lineam meridianam, vel a computato transitu Grenovicensi impersectionis tabularum Lunæ participe, vel ab utroque simul, ut taceam de aliquo errore, qui mihi in computando irrepere potuit, de quo spondere non ausim. Transitum porro per meridianum Grenovicensem computare sategi usque ad secunda, interpolatione adhibita, ex duabus columnis Ascensionis Recta. Ubi Fixa simul observata suit, multo propius scopus attingitur. In unico exemplo 1. Apr. observationem correspondentem habere licuit, peractam a Cl. D. Messier Parissis; vides in eo Longitudinem sere veram obtineri: & ideo optabam, ac proponebam hujusmodi observationes cum publico, statis temporibus, communicari. (a)

Sed tu ipse, Vir præstantissime, de his omnibus jure tuo judicabis. Interim vale; ac favere perge enixo cul-

tori tuo .

Dabam Patavii x11. Cal. Quint. MDCCLXXXIV.

(a) Revera longitudo ita conclusa correctiuncula quadam indigeret (invenienda per interpolationem) subducenda vel addenda, prout Retardatio diurna crescit vel decrescit: ea necessaria evadit pro locis longe remotis, puta semicirculo vel quadrante distantibus. Sed in loco vicino, ut in exemplis nostris, correctiuncula hae negligi potest.

)(VIV)(

Specimina methodi Longitudinum ex observato Lunæ transitu per Meridianum.

1783	Meric ex altit	lies Pat						Retai	rdatio (diurna.
17 Decem.	- oh.	12'.	10"	Mane	6 ^h .	53.	31"	734	41.	50"
19 -	- 0.	13.	36		7.	38.	4	-	49.	2

18. Dec. Patavii

C Limb. Semidiam	fequ. tra	nlit .		7:	5.	44 4	. 952 11
	Tubi Qua			7.	4.	40 I	
	Meridies			7.		41	Carrie Carrie
	Acceleration	Horol		6.	52.	31	
Verus tra	nf. (Patavici	vii	16	. 6.	51.	58	
Differenti Retardati		:::			1. 41.	23	
Dat diffe	rentiam M	eridiano	rum				- 47. 3

)(XV)(

19. Decem. 1783.

6	
55	
57 53	
36	
28	
34 41	#0' 20"
	34

20. Decem. 1783.

tavii C limbus sequ 8.h Semidiameter	40.	40"	
Transitus centri 8. Meridies	39.	30 36.	
Acceleratio Horologii	25.	54 37	
Deviatio tubi Quadr	25	17	
Transitus (Patavii 8. Grenovici 8.	25.	25	
Differentia	I. 49.	39	
Differentia Meridianorum			. 48

)(XVI)(

1. Febr. 1784.

	m too				
		I.			
	Retardatio diurna		55		
	Differentia Meridianorum	1016	Tor.		48. 1
				1	
	28. Febr. 1784.			3	
	5 4 6 313 W				
	Grenovici 4 ^h .				
	Patavii 4.	48.	42.	t. v.	Time D
		1.	43	1312	
	Retardatio diurna	50.	19		
	Differentia Meridianorum				49. 7
		Total Barrier	_	_	100
	2. Martii 1784.				
	3. Martii 1784.				
ζPo		46.	10"		
ζ Po	Uucis transit 7h.				
ζ Po	D limb. pr 9.	37-	43		
ζ Po	Differentia	37· 51.	43 33		
ζ Po	Differentia	37· 51.	43 33 6		
ζ Po	Mora femid. D	37· 51. 1. 52'.	43 33 6 39"		
ζ Po	Mora femid. D	37· 51. 1. 52'. 51.	43 33 6 39 17		
ζ Po	Mora femid. D	37· 51. 52'. 51.	43 33 6 39 17 1,	-	
ζ Po	Differentia	37· 51. 52'. 51. -+	43 33 6 39 17 1, 18,	2	
ζ Po	Differentia	37· 51. 1. 52'. 51. -+ 51. 59·	43 33 6 39" 17 1, 18, 13,	2	
ζ Po	Mora femid. D	37· 51. 1. 52'. 51. -+ 51. 59·	43 33 6 39" 17 1, 18, 13,	2	
ζ Po	Differentia	37· 51. 1. 52'. 51. -+ 51. 59·	43 33 6 39" 17 1, 18, 13,	2	
ζ Po	Differentia	37· 51. 1. 52'. 51. -+ 51. 59. 50. 52.	43 33 6 39'' 17 1, 18, 13, 32	2	
ζ Po	Differentia	37· 51. 1. 52'. 51. 51. 59. 50. 52. 43.	43 33 6 39' 17 1, 18, 13, 32 39	2	
ζ Po	Mora femid. D. Mora femid. D. Differ. * & centri D. AR & Poll. I. Jan. 1784. 6. Variatio & Aberratio AR & Poll. 3 Mart. 6. Diftantia Y. Transitus & Pollucis. 7. Dift. D. Transitus Cent. D. Patav. 9.	37· 51. 1. 52'. 51. 51. 59. 50. 52. 43·	43 33 6 39'' 17 1, 18, 13, 32 39 11	2 8	

)(XVII)(

1. Aprilis 1783.

		36"	flam gil in
D limb. pr 9.	-	30,	THE STATE OF THE S
Distantia Regul. & limb. D	2.	54,	5
AR Reguli 1. Jan. 1784 9. 1	50.	52"	
Variatio 12			3 1910
Aberratio 14	-	2,	2
Nutatio 7 J	-		
AR Reguli I. Apr 9.h		54,	2
Distantia Y 23.	13.	5,	5
Transitus Reguli 9.	9.	59,	7
Distantia D	2.	54,	5
Transitus Limbi D Patavii 9.	12.	54,	2
	14.	I,	2
		ı'.	p"
Differentia transitus Pat. & Paris.	16.7		7
I. Ap. D trans. Grenov 9.	15.	21	Ex Reterning
31 Martii 8.	33.	17	
Retardatio diurna	42.	4	
			The state of the s
Fit differentia Merid, Pat. & Paris.	28'.	14"	
	38'.		
Paris. & Grenov	9.	16	
	9.	16	<u>.</u> 47'. 30'
Paris. & Grenov	9.	16	- 47'· 30'
Paris. & Grenov	9.	16	- 47'- 30'
Paris. & Grenov Differentia Merid. Patav. & Grenov. 23. Apr. 1784.	9.	16	<u>-</u> 47'· 3°
Paris. & Grenov	9.	41"	- 47'- 30'
Paris. & Grenov	9· 2'. 11.	41" 46	- 47'· 3°
Paris. & Grenov	9· · · · 2'· 11. 9·	16 41" 46 5	47. 30
Paris. & Grenov	9· · · · 2'· 11. 9·	41" 46	- 47' 30'
Paris. & Grenov	9· · · · 2'· 11. 9·	16 41" 46 5	- 47'- 30'
Paris. & Grenov	9. 2'. 11. 9.	41" 46 5 5	- 47' 30'
Paris. & Grenov	9. 2'. 11. 9. -	41" 46 5 5	47'- 30'
Paris. & Grenov	9. 2'. 11. 9. -	41" 46 5 5 0	- 47' 30'
Paris. & Grenov	9. 2'. 11. 9. - 9. 1.	41" 46 5 5 0 11	47'- 30'
Paris. & Grenov	9. 2'. 11. 9. - 9. 1. 10. 12.	16 41" 46 5 5 0 11 11 0	- 47'- 30'
Paris. & Grenov	9. 2'. 11. 9. - 9. 1.	41" 46 5 5 0 11	de America de de la color de l
Paris. & Grenov	9. 2'. 11. 9. - 9. 1. 10. 12.	16 41" 46 5 5 0 11 11 0	- 47' 30' - 48'. 26', 4 2. Maji.

)(IIIVX)(

2. Maji.

r. me transit 34°	
D limb. pr	
D Centrum 10. 9. 7, 5	
Dist. a *	1988
AR T Mex Tabb. De-la Lande ipsa die, abberratione elidente	T 0 A
variationem, in tempore 12. 43. 7, 4 Dist. Y	
Transitus * 10. 1. 7, 4 dist. D	
Transitus D Patavii 10. 1. 40, 9 Grenovici 15. 3. 2	
Differentia trans	45'- 29"

2. Junii .

Lunæ transitus observatus a nobis suit, nec non subsequens transitus Antaris; sed ille perturbatius: cum enim Lunam expectantes colloqueremur, ipse ac socius meus Doctor Chiminellus, qui super scala ad tubum sedebat, erecto oculo, vidit Lunam ultimum filum prope contingere. Festinanter itaque numerare cœpi ad Horologium cui astabam; cumque segmenti quoque illuminati extrema ac medium capere vellemus; omnia consusus peracta sunt, ut dimidii, vel integri, vel sesquisecundi dubium superesse possit, se quidem addendi: cum enim de mora metueretur, fortasse citius edictus est transitus. Antaris transitus bene captus videtur: interim observatio ita scripta jacet in albo.

· · · · Stemin classicali

T !! 0. T !! h	- 01	- 6"		.1.	CI
2. Junii 1784 D limb. pr II.h	The second second		5	ult.	III.
	57-	1000	-	-	
Distantia limbi Da * · · · · · Subtr. Semidiameter · · · ·	19.	3,	7		
		D-DOC III)		
Distantia centri D	17.	49		1000	
AR Antaris 1. Jan. 1784 11.h	16'.			danta	
		46	l el	idente	
CONTRACTOR OF THE PARTY OF THE	45.				
Transitus Antaris 11.	30.				
Præcessio centri Lunæ		49		and a	
Transitus D Patavii		37	,		
Computatus Grenovici 11.	14.	32,			
Differentia transitus D	I.	55,	6		
Transitus computatus die 1. Jun. 10.	17.	13,	4		
Retardatio diurna	57	19',	2	BALL	
Dat differentiam Meridianorum	173	101 8	9 0	47'.	42
	(Alleja)	Ret 1			
10. Jun. 1784.					119
- 11 1 6					
	27:	15."	t.	v.	
Semidiameter	I.	7	_		
(centrum 6.	- 2010	8			
Anticip. & accel. Hor	27.	42			
Transitus (Patavii 5.	58.	26			
Grenovici 5.	59.	56,	1		
Differentia	I.	30,	I		
Retardatio diurna	48.	14",	5		
Dat differentiam Meridianorum				44. 4	9", 4
P 6					

P. S.

Hæc erant; cum mihi hac ipsa de 20. Jun. supervenit Epistola D. a Cagnoli. Est hic valde cultus civis Veronensis, qui jam annos aliquot Lutetiæ moratur, Astronomiæ studiis sese exercens, sacem ei præserente Cel. D. a De la Lande, jamque sibi privatam speculam bonis instrumentis instruxit, ac solerter observat. Hic mihi superiorem observationem 2. Apr. suppeditaverat: idem præsatis litteris communicat transitus

tam limbi Lunz, quam Antaris (eadem nocte 2. Junii) Lutetiz observatos, & a seipso, & a socio D. ni De-la Lande, & in Regio Observatorio.

In hoc distantia limbi D ac * comperta fuit 17' 24", 8
a nobis . . 19. 3, 5

Differentia 1. 38, 7

Ex eadem Retardatione diurna 57. 19', 2, daret differentiam meridianorum Parisiensis ac Patavini 41' 2', nimis & a vera, & ab ea quæ conclusa a nobis erat per calculum, abeuntem, sit enim disse-

rentia Meridd. Gren. & Pat. 50'. 18".

Verum quia, ut monuimus, observatio nostra consusus peracta suit, transitui Lunz tuto addi potest sesquisecundum; & a transitu stella demi (ob accelerationem Horologii), aliqua decima; tum error mitigatur, & ad limites valde tolerabiles redigitur. Ut relinquatur totus, nequaquam tamen surgit ad gradum; quod pro longinquis locis abunde sufficit.

Animadverto ad extremum, sumi a nobis observationem unicam: quod si tempus patiatur, observationes altero tertio quarto die iterari eodem in loco, jam de ipsius longitudine exigua supererit dubitatio: ut si ex undecim superioribus observationibus eliciatur media longitudo Patavini Meridiani ac Grenovicensis, reperitur 47. 45", 4,

The last to the second of the second

Semi-Lameter Laure w . . .

quæ fane parum discrepat a vera.