

DE
 PROIECTIONE GEOGRAPHICA
 DE LISLIANA
 IN MAPPA GENERALI IMPERII RVSSICI VSITATA.

Auctore

L. EVLERO.

§. I.

Cum olim deliberaretur, quam projectionis ratione in construenda mappa generali Imperii Russici esset utendum, primo quidem statim se obtulit projectio Stereographica, qua ambo Hemisphaeria terrestria, superius scilicet et inferius, repraesentari solent; quoniam hoc modo non solum omnes circuli parallali a Meridianis normaliter traicerentur, sed etiam omnes exiguae portiones ad similitudinem in superficie sphaerica exhiberentur. Atque hac projectionis ratione tum temporis etiam usus est Geographus praestantissimus et Professor Wittenbergensis *Hafius* in mappa generali huius Imperii exaranda.

§. 2. Verum in hac projectione mox duo insignia incommoda sunt observata, quae scopo proposito maxime aduersabantur. Primo enim in Meridiano medio gradus latitudinis nimis sunt inaequales, dum prope Aequatorem duplo sunt minores quam circa polos; unde hoc ingens incommodum nascebatur, ut pro regionibus circa oras huius mappae sitis scala milliarium multo maior euadat quam pro regionibus in medio mappae exhibitis, unde mappam aspicienti Prouincia verbi gratia Kamtschatka fere quaduplo maior esset apparitura, quam Prouincia eiusdem magnitudinis in medio eiusdem mappae reprae-

praesentata. In constructione autem talis mappae id ante omnia necessarium videbatur, ut regiones eiusdem magnitudinis etiam pari quantitate exprimerentur, in quocunque mappae loco fuerint collocandae.

§. 3. Alterum autem incommodum in eo deprehendebatur, quod in hac projectione Meridiani a medio versus oras progrediendo continuo magis incuruentur, atque adeo extremi per semicirculos referrentur. Ita v. gr. in Prouincia Kamtschatka omnes Meridiani forent arcus circulares satis notabiliter incuruati; unde si quis hanc portionem ex mappa generali excinderet, aut delinearet, ut chartam specialem istius Prouinciae adipisceretur, ea maxime incongrua, et legibus, quae in construendis chartis geographicis obseruari solent maximi foret contraria. Id autem potissimum erat propositum, ut ex mappa generali omnes mappae speciales sola delineatione sine vlla ulteriori reductione describi possent et formam vsu receptam obtinerent.

§. 4. Repudiata igitur hac projectionis ratione examini subiiciebatur ea ratio, qua Hemisphaeria polaria vulgo repraesentari solent; verum, quanquam hic omnes Meridiani per lineas rectas in polo concurrentes exprimuntur, quo pacto alterum incommodum euitaretur: tamen, quia in omnibus Meridianis singuli gradus latitudinis nimis sunt inter se inaequales, dum circa polos duplo sunt minores quam prope Aequatorem, etiam haec projectio reiicienda est visa; quandoquidem hoc imprimis postulabatur, ut per totam mappam vbique eadem scala milliarium locum habere et vera magnitudo singularum Prouinciarum ex aspectu chartae geographicae rite diiudicari posset.

§. 5. De alia igitur projectionis ratione erat cogitandum, quae primo omnes Meridianos per lineas rectas exhiberet, in quibus etiam omnes gradus latitudinis eandem quantitatem obtinerent; tum vero ut omnes Paralleli Meridianos ad angulos rectos traicerent. Quoniam vero hoc modo neutiquam fieri.

fieri potest, ut ubique gradus Parallelorum ad gradus Meridianorum iustam teneant rationem, quae scilicet in superficie sphaerica deprehenditur, consultum visum est, ab ista ratione potius aliquantillum aberrare, quam memoratis commodis renunciare. Hinc igitur sequens quaestio maximi momenti est nata: quomodo Meridiani cum Parallelis constitui debeant, ut a vera ratione, quam gradus longitudinis et latitudinis in Sphaera inter se tenent, per totam mappae extensionem quam minime aberraret? ita scilicet, ut errores vix percipi possent, quandoquidem talis aberratio facile condonari poterit, si modo memorata commoda obtineantur.

§. 6. Huic requisito celeberrimus tum temporis Astronomus et Geographus *Delisle*, cui cura talis mappae generalis primum erat demandata, ita satisfacere est annisus, ut pro duobus Parallelis notabilioribus iustam proportionem inter gradus longitudinis et latitudinis stabiliret, qui si paribus intervallis tam a Parallelo medio totius mappae quam ab extremis distarent, indicavit, aberrationem nusquam notabilem esse posse. Hic igitur quaeritur, quinam bini paralleli in hunc finem eligi debeant, ut etiam maximi errores inde oriundi fiant omnium minimi.

§. 7. Sit igitur *A B* portio Meridiani cuiusque per Imperium Russicum transeuntis, cuius terminus maxime meridionalis sit in *A*, borealis vero in *B*, ac ponatur latitudo in *A* = *a*, in *B* vero = *b*, ita ut propemodum sit $a = 40^\circ$ et $b = 70^\circ$; tum vero designet δ quantitatem unius gradus in omnibus Meridianis. Sint porro puncta *P* et *Q* ea loca, ubi gradus longitudinis ad gradus latitudinis iustam tenere debeant rationem, ac ponatur pro puncto *P* latitudo = *p*, pro loco *Q* vero latitudo = *q*. Quoniam ergo gradus cuiusque Paralleli in sphaera se habent ad gradus Meridiani, ut cosinus latitudinis ad sinum totum, pro loco *P* sumi debet gradus longitudinis $Pp = \delta \cos. p$ et pro loco *Q* unus gradus longitudinis $Qq = \delta \cos. q$.

Tab. II.
Fig. I.

quæ lineolæ Pp et Qq , etsi sunt arcus circulares, hic tanquam rectæ ad Meridianum AB normales spectari poterunt.

§. 8. Ducatur nunc per puncta p et q recta pq O Meridiano principali AB producto occurrens in O , atque hæc recta Oq referet proximum Meridianum a principali vno gradu secundum longitudinem remotum: eodemque modo ex puncto O omnes reliqui Meridiani facile educi poterunt. Pro puncto autem concursus O inueniendo fiat $Pp - Qq : P.Q = Pp : PO$; hoc est: $\delta(\cos.p - \cos.q) : q - p = \delta \cos.p : PO$, vnde fit $PO = \frac{(q-p)\cos.p}{\cos.p - \cos.q}$. Ita si sumatur $p = 5^\circ$ et $q = 6^\circ$, reperietur interuallum $PO = 45.1'$. Quoniam igitur punctum P ab Aequatore distat 5° , puncti O distantia ab Aequatore erit $95^\circ.1'$, ideoque ultra polum Terræ cadet ad distantiam $5^\circ.1'$.

§. 9. Quoniam igitur istud punctum O , ex quo omnes Meridiani educuntur, diuersum prodiit a vero polo terrestri, vnde in Sphaera omnes Meridiani egrediuntur, hinc vtique in regionibus polo proximis maxime absurda repræsentatio nasceretur. Verum quia in mappa generali Imperii Russici nulla loca ultra 70^{um} gradum latitudinis exhiberi assumuntur, dummodo pro hac latitudine error non prodeat enormis, illa aberratio facile tolerari poterit. Inuenito autem hoc puncto O , primum ex eo describatur interuallo OP circulus, cuius peripheria diuidatur in partes $= \delta \cos.p$ vniquippe gradui huius paralleli æqualibus, et rectæ ex illo puncto O per singula diuisio-num puncta ductæ dabunt omnes Meridianos in mappa du-cendos. Atque hoc modo omnes circuli ex centro O per sin-gulos gradus Meridiani descripti dabunt omnes circulos paralle-los in mappa constituendos, qui ita erunt comparati, vt pro-binis latitudinibus p et q eorum gradus longitudinis ad gradus latitudinis veram teneant rationem. Hoc igitur modo rete pro-tali mappa generali facile construetur, quo facto inscriptio omnium Prouinciarum nulla amplius laborabit difficultate.

§. 10. Nunc ante omnia videamus, quantopere haec repraesentatio in terminis mappae extremis A et B a veritate sit recessura. Sit igitur Aa vnus gradus Paralleli pro termino A, et Bb talis gradus pro termino B, qui reuera esse deberent $\delta \cos. a$ et $\delta \cos. b$. Vt iam horum graduum quantitatem in mappa inuestigemus, quaeramus primo angulum PO ρ vni gradui respondentem, qui erit

$$\frac{p-p}{PO} = \frac{\delta(\cos. p - \cos. q)}{q-p} = \frac{\cos. p - \cos. q}{q-p} \text{ ob } \delta = 1^\circ.$$

Hinc igitur angulum breu. gr. ponamus $= \omega$, vt fit $\omega = \frac{\delta(\cos. p - \cos. q)}{q-p}$. Hinc igitur, si vt supra sumamus $p = 5^\circ$ et $q = 60^\circ$, iste angulus PO ρ fiet $\omega = 49'. 6''$. In hoc autem calculo probe obseruandum est, interuallum $q-p$ non in gradibus, sed partibus radii exprimi debere, vbi notetur, quantitatem vnus gradus esse 0,01745329. Hinc igitur patet, angulos ω , qui ad punctum O singulos gradus longitudinis referunt, aliquanto minores esse vno gradu.

§. 11. Hic autem, rem in genere spectantes, statuamus istum angulum vni gradui respondentem $= \omega$, vt fit $\omega = \frac{\delta(\cos. p - \cos. q)}{q-p}$, vbi notetur, quia hic litterae p et q in gradibus exprimuntur, interuallum $q-p$ multiplicari debere per 0,01745329, cuius loco breuitates gratia scribamus α , ita vt fit $\omega = \frac{\delta(\cos. p - \cos. q)}{\alpha(q-p)}$, vbi loco δ scribi potest 1° , siquidem angulum ω etiam in gradibus desideramus. Praeterea ponamus distantiam puncti O vltra polum $= z$ gradibus. Quoniam igitur loci P distantia a polo est $90^\circ - p$, eius distantia a puncto O erit $90^\circ - p + z$, cuius valor in partibus radii erit $\alpha(90^\circ - p + z)$. Hoc autem interuallum ante inuentum est $= PO = \frac{(q-p)\cos. p}{\cos. p - \cos. q}$, quod, quia in gradibus exprimitur, aequari debet angulo $90^\circ - p + z$, ita vt hinc fiat $z = \frac{(q-p)\cos. p}{\cos. p - \cos. q} - 90^\circ + p$.

§. 12. His positis quia distantia termini A a polo est $90^\circ - a$, erit interuallum AO $= 90^\circ - a + z$ et in partibus radii

radii $\equiv a(90^\circ - a + z)$, quod per ω multiplicatum dabit gradum A a , cuius ergo quantitas erit $\frac{\delta(90^\circ - a + z)(\cos p - \cos q)}{q - p}$, qui gradus cum reuera esse debebat $= \delta \cos a$, differentia inter hos valores monstrabit errorem huius proiectionis in ipso termino A. Eodem modo pro altero termino B in hac proiectione gradus Parallelis erit $\frac{\delta(90^\circ - b + z)(\cos p - \cos q)}{q - p}$, qui cum reuera fit $= \delta \cos b$, differentia inter hos valores ostendet errorem huius proiectionis in ipso termino B.

§. 13. Primo igitur bina loca intermedia P et Q ita accipi conueniet, ut errores in ambobus terminis A et B euadant inter se aequales, vnde obtinetur ista aequatio:

$$\frac{(90^\circ - a + z)(\cos p - \cos q)}{q - p} = \cos a = \frac{(90^\circ - b + z)(\cos p - \cos q)}{q - p} - \cos b$$

quae reducitur ad hanc formam:

$$(a - b)(\cos p - \cos q) + (q - p)(\cos a - \cos b) = 0.$$

§. 14. Quo autem nostram inuestigationem faciliorem reddamus, loco quantitatum p et q in calculum introducamus interuallum z in gradibus expressum, quo punctum O ultra polum remouetur; atque insuper angulum ω , qui singulis gradibus longitudinis circa punctum O respondet, aut sub quo bini Meridiani proximi vno gradu distantes inuicem inclinantur, huncque angulum ω per gradus seu partes gradus solitas dari assumamus, quo pacto pro littera δ unitatem scribere licebit. Hoc igitur modo vnus gradus parallelis in termino A erit

$$\equiv a(90^\circ - a + z)\omega, \text{ in termino vero B} \equiv b(90^\circ - b + z)\omega.$$

Quia igitur in his locis quantitas horum graduum reuera est $\cos a$ et $\cos b$, errores inter se aequati praebebunt hanc aequationem:

$\alpha(90^\circ - a + z)\omega - \cos a - \alpha(90^\circ - b + z)\omega - \cos b$
 quae reducitur ad hanc: $\alpha(a-b)\omega - \cos a - \cos b$; unde statim
 colligimus $\omega = \frac{\cos a - \cos b}{\alpha(b-a)}$, qui valor in partibus unius gradus
 exprimetur.

§. 15. Postquam igitur errores projectionis in ambobus
 terminis A et B aequales reddidimus, eos insuper aequemus
 maximo errori qui vsquam intra interuallum AB locum habere
 potest, qui error cum incidat in medium X, cuius latitudo
 $\frac{a+b}{2}$, error in hoc loco erit $\alpha(90^\circ - \frac{a+b}{2} + z)\omega - \cos \frac{a+b}{2}$,
 qui cum vergat in partem contrariam, ponendus erit

$$\cos \frac{a+b}{2} - \alpha(90^\circ - \frac{a+b}{2} + z)\omega;$$

hic igitur error aequalis statuatur erroribus pro a et b inuentis,
 et nascentur hae duae aequationes:

$$\alpha(90^\circ - a + z)\omega - \cos a = \cos \frac{a+b}{2} - \alpha(90^\circ - \frac{a+b}{2} + z)\omega \text{ et}$$

$$\alpha(90^\circ - b + z)\omega - \cos b = \cos \frac{a+b}{2} - \alpha(90^\circ - \frac{a+b}{2} + z)\omega.$$

§. 16. At vero aequalitas errorum in terminis A et B
 iam nobis suppeditauit hanc aequationem: $\omega = \frac{\cos a - \cos b}{\alpha(b-a)}$, qui
 valor in alterutra praecedentium aequationum substitutus sup-
 peditabit hanc aequationem:

$$\frac{(180^\circ - \frac{1}{2}a - \frac{1}{2}b + 2z)(\cos a - \cos b)}{b-a} = \cos a + \cos \frac{a+b}{2}$$

quae reducitur ad hanc formam:

$$180^\circ - \frac{1}{2}a - \frac{1}{2}b + 2z = \frac{b-a}{\cos \frac{1}{2}a - \cos \frac{1}{2}b} (\cos a + \cos \frac{a+b}{2})$$

ex qua aequatione distantiam z facile definire licebit.

§. 17. Applicemus nunc haec ad casum mappae Imperii Russi-
 ci, ubi sit $a = 40^\circ$ et $b = 70^\circ$, hincque $\frac{a+b}{2} = 55^\circ$. Hinc igitur
 primo

primo pro angulo ω nanciscemur hanc aequationem:

$$\omega = \frac{\cos. 40^\circ - \cos. 70^\circ}{30 \alpha} = \frac{0,4240243}{0,5235987}$$

vnde reperitur $\omega = 48'. 44''$. Inuento igitur hoc valore prior aequatio, substitutis loco a et b valoribus, fit

$$\alpha (85^\circ + 2z) \omega = \cos. 40^\circ + \cos. 55^\circ = 1,33962$$

erat autem $\alpha \omega = \frac{0,42402}{30} = 0,0141$, ficque habebimus

$$85^\circ + 2z = \frac{1,33962}{0,0141} = 95^\circ. 0' \text{ ideoque } z = 5^\circ.$$

§. 18. Sapposuimus hic errorem maximum circa medium interualli AB incidere; cum autem ab hoc loco discrepare possit, quaeramus hoc ipsum punctum X, ubi error fit maximus. Denotet igitur x latitudinem huius loci, et quia error ibi erit $\alpha (90^\circ - x + z) \omega - \cos. x$, eius differentiale nihilo aequemus. Hic autem cauendum est, ne pro $d. \cos. x$ more consueto scribatur $-d x \sin. x$; propterea quod hic x in gradibus exprimi assumitur, dum differentiale ipsius arcus, qui est αx per $\sin. x$ multiplicari debet. Cum igitur fit

$$d. \cos. x = -\alpha d x \sin. x,$$

differentiale nostrae formulae dabit

$$-\alpha \omega d x + \alpha d x \sin. x = 0 \text{ vnde fit } \sin. x = \omega$$

vbi ω est fractio supra inuenta $= \frac{\cos. a - \cos. b}{\alpha (b - a)}$, cuius valor nostro casu est $\frac{0,4240243}{0,5235987} = \sin. x$, vnde fit $x = 54^\circ. 4'$, qui ergo locus vix differt a puncto medio interualli A B.

§. 19. Hoc iam valore pro x inuento error in isto loco erit $\alpha (90^\circ - x + z) \omega - \cos. x$, cuius negatiuum errori in terminis A et B aequale positum dabit hanc aequationem:

$$\alpha (180 - a - x + 2z) \omega = \cos. a + \cos. x$$

ex qua valor ipsius z definiri debet, scilicet: quia est $x = 54^\circ. 4'$, aequatio erit $85^\circ. 14' + 2z = \frac{\cos. a + \cos. 54^\circ. 4'}{\alpha \omega} = 95^\circ. 56'$, ideoque $2z = 10^\circ$ et $z = 5^\circ$ existente $\omega = 0,8098270$ in gradibus, siue $\omega = 48'. 44''$.

§. 20. Videamus igitur quantus iste error maximus in locis A, B et X fit futurus. Computemus hunc in finem errorem in A, qui cum sit $a \omega (90^\circ - a + \varepsilon) - \cos. a = 55 a \omega - 0,7660444$ ob $a \omega = 0,01410$ euadet $0,00946$, scilicet, cum gradus Paralleli in latitudine A esse deberet $= 0,76604$, is in hac projectione est aliquanto maior: scilicet $0,77550$; et quoniam iste error in partibus vnus gradus Meridiani exprimitur, 15 miliaria tali gradui tribuendo, iste error valebit $0,14190$, hoc est circiter septimam partem vnus miliaris, siue vnam Verstam Ruthenicam. Iste igitur error in termino B seu latitudine 70° ubi vnus gradus Paralleli est $0,34202$, parti tantum trigesima octauae aequatur, qui in ista regione facile tolerari potest.

§. 21. Pro construenda igitur mappa Imperii Russici aptissime punctum O in Meridiano medio BA ultra polum ad distantiam 5 graduum constituitur ex quo deinceps per singulos gradus latitudinis Meridiani AB facile describentur, in quibus gradus longitudinis ita designari debent, vt singulis circa punctum O conueniat angulus $48^\circ, 45''$; vnde cum interualum OA fit $= 55^\circ$, in parallelo per terminum A ducto vnus gradus longitudinis erit $= 55. a \omega = 0,77550$, siue talis gradus se habebit ad gradum Meridiani vt $0,77550 : 1$ vnde haec diuisio satis expedite absolui poterit.

§. 22. Quoniam in hac projectione omnes Meridiani per lineas rectas exhibentur, etiam alii circuli maximi, quos in mappa concipere licet, non multum a lineis rectis discrepabunt. Aequator quidem foret circulus centro O radio $= 95^\circ$ descriptus, in quo singuli gradus futuri essent $95. a \omega = 1,33950$, qui tamen gradibus Meridiani aequales esse debebant; quoniam autem Aequator in nostra mappa non occurrit, iste error projectioni nihil nocet. Videamus igitur, quantum circuli maximi in ipsa mappa ducendi a lineis rectis sint discrepaturi.

§. 23.

Tab. II.
Fig. 2.

§. 23. Quo ista inuestigatio facilius institui possit, producatnr noster Meridianus medius AB tam sursum vsque in O quam deorsum vsque ad Aequatorem in E, ita vt sit EA = 40°, AB = 30° et BO = 25°; polus autem sit in II, existente IO = 5° circulus autem centro O per E ductus referat Aequatorem, et si eo in nostra mappa non indigemus, in quo capiatur arcus EF 90 graduum quales modo definiuimus eritque angulus EOF = 90°, ω = 72°, 53', existente interuallo OF = 95°. Erit igitur hoc punctum F communis polus omnium circulorum maximorum, qui ad nostrum Meridianum AG normaliter duci possunt.

§. 24. Quod si ergo intra interuallum accipiamus punctum quodcunque z, per quod circulus maximus ad Meridianum AB normalis duci debeat, is vtique in z ad AB erit perpendicularis et per punctum F transibit. Vera autem eius figura curua erit maxime transcendens, interim tamen vix sensibilibiter discrepabit ab arcu circulari, qui per puncta Z et F normaliter ad rectam AB ducetur, qui sit arcus ZF, ad cuius curuaturam inueniendam, ex F ad rectam OE ducatur perpendiculum eritque

$$OG = 95^\circ \cos. 72^\circ, 53' = 27,96024 \text{ et}$$

$$FG = 95^\circ \sin. 72^\circ, 53' = 90,79221.$$

Hinc igitur patet ipsam rectam FG referre quadrantem circuli maximi ad Meridianum AB normalem, qui cum prope modum nonaginta gradus Meridiani contineat, a veritate vix aberrabit. At vero, si per terminum A talis circulus maximus ad BA normalis ducatur, eius arcus AF aliquanto maior erit quam recta FG; interim tamen error facile tolerari poterit. Radius enim talis circuli foret 165°, 9477 qui iam tantus est, vt eius curuatura in mappa vix perceptibilis euadat

enadat, ideoque omnes circuli maximi in projectione ducendi vix a lineis rectis sint discrepaturi.

§ 25. Quae hic de circulis maximis ad Meridianum medium A B normalibus sunt dicta, pari modo valent de omnibus circulis maximis, qui alios Meridianos normaliter traiciunt; unde etiam hoc insigne commodum istius projectionis obtinetur, vt lineae rectae a quouis loco ad alium quemuis locum ductae respondeant satis exacte circulis maximis in ipsa superficie sphaerica ducendis, ac propterea distantiae quorumuis locorum in hac projectione ope circini sine notabili errore determinari queant; quamobrem ob istas egregias proprietates haec ratio projectionis pro mappa generali Imperii Russici merito omnibus aliis longe est praeferrenda, etiam si, summo rigore examinata, a veritate haud mediocriter recedat.