



1773

De collisione corporum gyrantium

Leonhard Euler

Follow this and additional works at: <https://scholarlycommons.pacific.edu/euler-works>



Part of the [Mathematics Commons](#)

Record Created:

2018-09-25

Recommended Citation

Euler, Leonhard, "De collisione corporum gyrantium" (1773). *Euler Archive - All Works*. 434.
<https://scholarlycommons.pacific.edu/euler-works/434>

DE
COLLISIONE CORPORVM
GYRANTIVM.

Auctore

L. E V L E R O.

• Problem a I.

Si globus circa axem fixum in gyrum agatur, celeritate quacunque, in eamque impingat directe aliis globus; definire conflictum, siue motum, quo posterior globus post conflictum mouebitur, quandoquidem prior globus vi aliena perpetuo in motu suo gyratorio conseruetur.

Solutio.

Tab. IV. 1. Axis fixus circa quem prior globus gyratur, perpendicularis concipiatur ad planum tabulae, sitque eius centrum in A et radius AD = a , ducaturque directio fixa, quae sit ADE, ad quam tamquam axem elementa calculi referamus; ponamus istius globi radium AD = a et celeritatem gyroriam seu angularem = α , qua hic globus in sensum DCF in gyrum agatur, ita ut eius celeritas in punto D vel C sit = αa , ubi notandum α esse angulum uno minuto secundo absoluendum.

2. Quia

2. Quia conflictum fieri in directum assumimus, necessum est, ut centrum alterius globi in ipso plāno tabulae proferatur, ponamus autem huius globi radium $= b$, eiusque massam $= B$, ita autem sit comparatus, ut eius centrum inertiae in ipsum centrum globi incidat. Qualem autem motum hic globus ante conflictum habuerit, deinceps indicemus, quoniam in ipsa Analyſi, quatenus ex principiis Mechanicae instituitur, nihil refert, quicunque fuerit status initialis.

3. Postquam conflictus inchoauerit et etiam nunc durat elapso tempore $= t''$, teneat alter globus situm in figura repraesentatum, cuius centrum sit B ideoque ducta recta A B, contactus mutuus in punctum C incident, foretque centrorum distantia A B $= a + b$, nisi ob conflictum quaepiam impressio mutua esset producta, vnde ob hanc impressionem distantia A B aliquantillum erit minor, quare posito breuitatis gratia $a + b = c$, sit nunc distantia A B $= c - s$, vbi quidem tenendum est, hanc quantitatem s semper fore quam minimam, dum autem ambo globi per hoc spatiolum $= s$, in se mutuo quasi penetrarunt, in ipso contactu C nasceretur certa vis vltiori penetrationi reluctans, quae sit $= S$, haecque in globum B ager secundum directionem C B, quamquam autem hanc vim a priori definire non licet, tamen ea certe spectari poterit, vt functio ipsius s .

4. Ponatur nunc angulus E A B $= \Phi$, et ex B ad rectam fixam A E ducta normali B X, vo-

274 DE COLLISIONE

catisque coordinatis $A X = x$ et $B X = y$, habemus

$$x = (c - s) \cos. \Phi \text{ et } y = (c - s) \sin. \Phi$$

Vnde fit

$x \cos. \Phi + y \sin. \Phi = c - s$ atque $x \sin. \Phi - y \cos. \Phi = 0$,
 quas formulas in posterum plurimum notasse iuuabit. Constitutis his coordinatis motum centri globi
 B exprimere poterimus, quippe cuius celeritas se-
 cundum directionem $A E$ erit $= \frac{dx}{dt}$ et secundum
 directionem $X B = \frac{dy}{dt}$, quatenus autem hic globus a
 vi S in directione $C B$ vrgetur, inde nascetur vis in
 directione $A X = S. \cos. \Phi$ et in
 directione $X B = S. \sin. \Phi$.

5. Quia vero globus A in gyrum agitur in
 sensum $D C F$, simul ac alter globus eum contingere
 incepit, ipsi tam ob impressionem, quam ob frictio-
 nem inducetur etiam motus gyratorius in sensum
 $C G H$, cuius celeritas angularis praesenti momen-
 to, fit $= \frac{d\zeta}{dt}$, ita vt celeritas in puncto C futura
 sit $= \frac{d\zeta}{dt}$, quoniam hic exiguam illam diminutionem
 ob particulam s negligere licet, cuius celeritatis di-
 rectio erit recta $C \gamma$ ad $B C$ normalis. Haec scili-
 get foret celeritas puncti C , si centrum globi B
 quiesceret; verum quia ipsum centrum motum ha-
 bet ante assignatum, idem quoque insuper puncto C
 tribui debet. Quatenus autem punctum C in direc-
 tione $A X$ celeritate $= \frac{dx}{dt}$ fertur, inde in direc-
 nem $C \gamma$ resultat celeritas $= \frac{dx}{dt} \sin. \Phi$, ex altera ve-

ro celeritate $\frac{dy}{dt}$ in directione X B resultat $\frac{dy}{dt} \cos. \Phi$
ita ut vera celeritas globi B in punto C futura sit

$$\frac{bd\zeta}{dt} - \frac{dx}{dt} \sin. \Phi + \frac{dy}{dt} \cos. \Phi,$$

quum autem sit

$$x \sin. \Phi - y \cos. \Phi = 0$$

erit differentiando

$$dx \sin. \Phi - dy \cos. \Phi + d\Phi(x \cos. \Phi + y \sin. \Phi) = 0$$

vnde fit

$$dx \sin. \Phi - dy \cos. \Phi = -d\Phi(c - s),$$

quare vera celeritas illa secundum C γ obtinetur

$$= \frac{bd\zeta}{dt} + \frac{d\Phi}{dt}(c - s).$$

6. Quatenus autem punctum C in priori globo A accipitur, eius celeritas in eadem directione C γ est $a \alpha$, cui si illa celeritas esset aequalis, nullus attritus in contactu contingeret, nulla ergo vis exsureret, motus gyratorius globi B siue accelerans siue retardans. Verum quamdiu celeritas $a \alpha$ maior est celeritate

$$\frac{bd\zeta}{dt} + \frac{d\Phi}{dt}(c - s)$$

attritus orietur, quo celeritas gyratoria globi C γ accelerabitur, contra vero si

$$\frac{bd\zeta}{dt} + \frac{d\Phi}{dt}(c - s)$$

maior esset quam illa $a \alpha$, motus gyratorius globi B retardaretur, quam ob rem hi tres casus probe a se inuicem distingui conuenit.

I^{mus} Casus quo $a a > \frac{b d \zeta}{dt} + (c - s) \frac{d \Phi}{dt}$ et motus gyratorius globi B acceleratur.

II^{dus} Quo $a a = \frac{b d \zeta}{dt} + (c - s) \frac{d \Phi}{dt}$ et metus ille nullam alterationem patitur, ac

III^{tius} quo $a a < \frac{b d \zeta}{dt} + (c - s) \frac{d \Phi}{dt}$ motusque ille retardatur.

7. Haec autem vis siue accelerans siue retardans motum gyroriorum globi B ob frictionem nascitur, quam nouimus partim ab aspritie in contactu, partim vero a mutua pressione, qua ambo corpora se vrgent, pendere. Quum igitur hi duo globi se mutuo vrgeant vi $= S$, frictio commode exprimi solet formula δS , vbi δ est certa fractio ab aspritie pendens, quae plerumque aestimatur $\frac{1}{4}$ vel $\frac{1}{2}$ vel si corpora fuerint probe leuigata adhuc minor, consequenter globus B in puncto C, secundum directionem Cγ ita sollicitatur, vt haec vis pro primo casu sit $= + \delta S$, pro secundo casu $= 0$ at pro tertio casu $= - \delta S$.

8. Ne opus habeamus hos tres casus perpetuo a se inuicem distinguere, sit $b a$ breuitatis gratia $= \Sigma$ vis secundum directionem Cγ agens, ita vt sit casu primo

$$\Sigma = \delta S, \text{ casu secundo } \Sigma = 0 \text{ et casu tertio } \Sigma = -\delta S.$$

Haec autem vis Σ non solum motum gyroriorum globi B afficit, sed etiam eius motum progressuum, idque perinde, ac si in ea in ipso centro B esset applicata, inde ergo orietur vis secundum

$$A X = -\Sigma \sin \Phi$$

et

et secundum directionem

$$XB = + \Sigma \cos. \Phi$$

vnde omnes vires motum progressuum huius globi sollicitantes erunt:

$$\text{I}. \quad \text{Vis secundum directionem } AX = S \cos. \Phi - \Sigma \sin. \Phi$$

$$\text{II}^{ds}. \quad \text{secundum directionem } XB = S. \sin. \Phi + \Sigma \cos. \Phi.$$

Ex his viribus accelerantibus, posita altitudine ex qua graue delabitur uno secundo $= g$, sumtoque elemento dt constante, motus progressivus globi b determinabitur his duabus aequationibus:

$$\text{I}. \quad \frac{B. dd x}{2 g dt^2} = S. \cos. \Phi - \Sigma \sin. \Phi$$

$$\text{II}. \quad \frac{B. dd y}{2 g dt^2} = S. \sin. \Phi + \Sigma \cos. \Phi,$$

at vero pro eius motu gyratorio, si globi momentum inertiae ponatur $= Bkk$, quia momentum vis Σ est $= \Sigma b$ habebitur ista aequatio:

$$\text{III}. \quad \frac{Bkk dd z}{2 g dt^2} = \Sigma b \text{ siue } dd \zeta = \frac{2gb\Sigma dt^2}{Bkk}$$

9. Euoluamus primo duas aequationes priores, atque ex iis eliciemus has duas sequentes:

$$dd x \cos. \Phi + dd y. \sin. \Phi = \frac{2gsdt^2}{B} \text{ et}$$

$$dd y \cos. \Phi - dd x. \sin. \Phi = \frac{2\Sigma dt^2}{B}$$

quum autem sit

$$x \cos. \Phi + y \sin. \Phi = c - s \text{ et } x \sin. \Phi - y \cos. \Phi = \phi$$

erit vti iam vidimus

$$dx \cos. \Phi + dy \sin. \Phi = -ds \text{ et } dx \sin. \Phi - dy \cos. \Phi = -(c-s)d\Phi$$

M m 3

atque

atque ulterius differentiando

$$ddx \cos \Phi + ddy \sin \Phi = -dds - (c-s)d\Phi^*$$

$$ddy \cos \Phi - ddःx \sin \Phi = (c-s)dd\Phi - 2dsd\Phi$$

consequenter binae aequationes motum progressuum definitives sunt:

$$\text{I. } dds + (c-s)d\Phi^* = -\frac{2gSdt^2}{B} \text{ et}$$

$$\text{II. } (c-s)dd\Phi - 2dsd\Phi = \frac{2g\Sigma dt^2}{B}.$$

10. In his duabus aequationibus tres occurunt variabiles, t , Φ et s , siquidem S et Σ sunt functiones ipsius s , harum autem aequationum, quia sunt differentiales secundi gradus, resolutio maximas habet difficultates, nisi commode usu veniret, ut quantitatum t et Φ tantum differentialia, non vero ipsae occurant atque hanc ob causam eas ad differentialia primi gradus reuocare licet, sequenti modo. Ponatur

$$dt = \frac{ds}{\sqrt{p}} \text{ et } d\Phi = \frac{ds\sqrt{q}}{\sqrt{p}}$$

et quia dt erat constans, prior positio praebet

$$0 = 2pd ds - ds dp$$

vnde fit

$$dd s = \frac{dp ds}{2p},$$

altera vero praebet

$$dd\Phi = \frac{dd s \sqrt{q}}{p} + \frac{ds dq}{2\sqrt{p}q} - \frac{ds dp \sqrt{q}}{2p\sqrt{p}} - \frac{ds dq}{2\sqrt{pq}},$$

quibus valoribus substitutis, ambae nostrae aequationes sequentes induent formas:

$$dp + 2(c-s)q ds = -\frac{4gSdt}{B}$$

$$(c-s)\frac{dq}{q} - 4pd s = \frac{4g\Sigma ds}{B\sqrt{pq}}$$

in

in quibus adhuc insunt tres variabiles p , q et s , sive que binas priores p et q per posteriorem s definiri oportet, quo autem hoc facilius praestari possit, plurimum notasse iuuabit, quoniam s est particula admodum parua, hic loco $c - s$ scribi posse simpliciter c . Nulla autem patet via ad harum aequationum resolutionem perducens. Videtur autem hic potissimum eo spectari oportere, quod quantitas s sit quasi infinite parua, num forte hinc aliquid subsidium peti posset.

ii. Quando autem s est quantitas vehementer exigua, quemadmodum usque venit in corporibus saltantem melioriter duris; tum conflictus tam exiguo temporis punto absoluatur, ut interea angulus Φ quam minimam mutationem subeat, ita ut quantitates s et Φ quasi infinite parua eiusdem ordinis spectari debeant, tum autem in prima aequatione secundus terminus $c d \Phi^3$ ad ordinem infinite parvorum quasi secundum pertinet ideoque respectu primi termini reiici poterit, simili modo in altera aequatione secundus terminus $- 2 d s d \Phi$ continens duas dimensiones infinite paruorum evanescit praeprimo, ubi tantum unica est dimensio, hoc autem admisso nostrae aequationes differentiales secundi gradus erunt:

$$d ds = - \frac{2gSdt^2}{B} \text{ et } c dd\Phi = 2g \frac{\Sigma dt^2}{B}$$

quarum prior per ds multiplicata et integrata praebet

$$\frac{ds^2}{dt^2} = C - \frac{4g}{B} \int S ds,$$

vnde

vnde colligitur $\frac{ds}{dt} = \pm \sqrt{\frac{2g}{B} \int S ds}$

$$dt = \pm \frac{ds}{\sqrt{V(C - \frac{2g}{B} \int S ds)}}$$

iam secunda aequatio hoc modo expressa

$$\frac{c d d\Phi}{dt} = \frac{2g \Sigma dt}{B} = \pm \frac{2g \Sigma ds}{B V(C - \frac{2g}{B} \int S ds)}$$

integrale dabit

$$\frac{c d \Phi}{dt} = D \pm \frac{2g}{B} \int \frac{\Sigma ds}{V(C - \frac{2g}{B} \int S ds)}$$

quam formulam semper actu integrare licet, quia
vel $\Sigma = 0$ vel $\Sigma = \pm S$.

12. Definito igitur motu progressu globi B, simili modo eius motum gyratorium definire posserimus, tertia enim aequatio supra inuenta

$$\frac{d d \zeta}{dt} = \frac{2g b \Sigma dt}{B k k}, \text{ cuius integrale erit}$$

$$\frac{d \zeta}{dt} = E \pm \frac{2g b}{B k k} \int \frac{\Sigma ds}{V(C - \frac{2g}{B} \int S ds)},$$

quae formula denuo est integrabilis, et ex valoribus hic inuentis prioribus $\frac{ds}{dt}, \frac{d\Phi}{dt}$ celeritas motus progressui globi B definiri potest, siquidem est

$$\frac{dx}{dt} = -c \sin. \Phi \frac{d\Phi}{dt} - \frac{ds}{dt} \cos. \Phi$$

$$\text{et } \frac{dy}{dt} = \frac{d\Phi}{dt} c \cos. \Phi - \frac{ds}{dt} \sin. \Phi.$$

13. At vero pro hoc motu perfecte cognoscendo etiam ipsum angulum Φ nosse debemus, quae inuentio nulla laborat difficultate, quum sit

$$\Phi = \pm \frac{ds}{\sqrt{(C - \frac{1}{B} \int S ds)}} \left(\frac{D}{c} \pm \frac{2g}{Bc} \int \frac{\Sigma ds}{\sqrt{(C - \frac{1}{B} \int S ds)}} \right).$$

Deinde eodem modo ipsa celeritas gyratoria globi B , quae est $\pm \frac{d\zeta}{dt}$, ita reperietur expressa

$$\frac{d\zeta}{dt} = E \pm \frac{2gb}{Bkk} \int \frac{\Sigma ds}{\sqrt{(C - \frac{1}{B} \int S ds)}}.$$

14. Expressiones autem has ob geminam integratio nem nimis generales atque adeo vagas, ex statu initiali, quem merito vti datum spectamus, restringi et determinari oportet, iam autem innui- mus initio fuisse $s = 0$ et quia tum conflictus incipit et nulla adhuc impressio facta est, erat etiam $s = 0$, ita vt posito $t = 0$, fiat etiam $\zeta = 0$. Ponamus autem globi B ante conflictum motum ita fuisse comparatum, vt primus contactus contigerit in puncto D siveque initio fuerit $\Phi = 0$; deinde vero huius globi celeritatem secundum directionem $E A$ fuisse $= m$ et in directione $I D = n$, ita vt hic globus in directione $L D$ aduenierit, denique vero eidem globo ante conflictum tribuamus motum gyroriorum $= \gamma$ in eundem sensum $C G H$, hic igitur facto $t = 0$ debet esse

$$\frac{dx}{dt} = -m \quad \text{et} \quad \frac{dy}{dt} = n,$$

quia igitur initio erat $\sin \Phi = 0$ et $\cos \Phi = 1$, erat vñque

$$m = \frac{dx}{dt} \quad \text{et} \quad n = \frac{dy}{dt},$$

ita ut pro initio fieri debeat

$$\frac{ds}{dt} = m \quad \text{et} \quad \frac{c d\Phi}{dt} = n.$$

Denique pro motu gyratorio initio fieri debet $\frac{d\theta}{dt} = \gamma$.

15. Quare si primum integrale $\int S ds$ ita capiamus ut posito $s = 0$, quod initio euenit, euaneascat pro prima aequatione §. 11.

$$\frac{ds^2}{dt^2} = C - \frac{4g}{B} \int S ds,$$

fit constans $C = m^2$ ita, ut haec prima aequatio determinata sit

$$\frac{ds^2}{dt^2} = m m - \frac{4g}{B} \int S ds, \text{ hincque}$$

$$\frac{ds}{dt} = \pm \sqrt{(m m - \frac{4g}{B} \int S ds)} \quad \text{ergo} \quad dt = \frac{ds}{\sqrt{(m m - \frac{4g}{B} \int S ds)}}.$$

Pro secunda aequatione integrata, fit constans illa $D = n$ siquidem sequens integrale

$$\int \frac{\Sigma ds}{\sqrt{(m m - \frac{4g}{B} \int S ds)}}$$

euaneascat ipso initio, sive haec secunda aequatio ita se habebit

$$\frac{c d\Phi}{dt} = n + \frac{2g}{B} \int \frac{\Sigma ds}{\sqrt{(m m - \frac{4g}{B} \int S ds)}},$$

quoniam autem Σ est $\pm \delta S$ nisi $= 0$, haec formula actu integrata dat

$$\frac{c d\Phi}{dt} = n \pm \delta (m - \sqrt{(m m - \frac{4g}{B} \int S ds)})$$

hincque porro ob

$$c d\Phi = (n \pm \delta m) dt \mp \delta ds$$

conclu-

concluditur ipse angulus

$$\Phi = \frac{(n \pm \delta m)t}{\sigma} \mp \frac{\delta s}{\sigma}$$

quae expressio sponte euaneat in initio.

Simili modo pro motu gyratorio sumto iterum

$$\Sigma = \pm \delta S$$
 habebimus primo

$$\frac{d\zeta}{dt} = \pm \frac{2\delta bg}{Bkk} \int \frac{S ds}{V(mm - \frac{4g}{B} \int S ds)} = \gamma \pm \frac{\delta b}{kk} (m - V(mm - \frac{4g}{B} \int S ds))$$

sicque omnes formulae solutionem continentia sunt
penitus determinatae, atque ex his deducimus utramque
celeritatem progressiuam

$$\frac{dx}{dt} = -n \sin \Phi \mp \delta \sin \Phi (m - V(mm - \frac{4g}{B} \int S ds)) - \cos \Phi V(mm - \frac{4g}{B} \int S ds)$$

$$= -\sin \Phi (n \pm \delta m) + V(mm - \frac{4g}{B} \int S ds) (-\cos \Phi \mp \delta \sin \Phi)$$

$$\text{et } \frac{dy}{dt} = (n \pm \delta m) \cos \Phi - (\sin \Phi \pm \delta \cos \Phi) V(mm - \frac{4g}{B} \int S ds)$$

quarum illa pro initio manifesto dat

$$\frac{dx}{dt} = -m \text{ et altera } \frac{dy}{dt} = +n.$$

16. Hoc ergo modo satis feliciter problema resoluimus, siquidem ambo corpora fuerint ita dura, ut impressio facta tanquam infinite parua spectari possit, quum autem omnes formulae, quae solutionem constituunt, inuoluant functionem S , cuius natura nobis neutiquam est cognita, quoniam tantum nouimus crescente impressione s , etiam functionem S augeri, hae formulae nobis parum lucis suppeditant ad cognitionem omnium mutationum, quae motui globi B durante conflictu inducuntur. Verum pa- rum refert omnes has mutationes accurate cognoscere,

N' n. 2 Vissle,

visse, dummodo eius motum, quem finito conflictu est habiturus, assignare valeamus; quare in hoc nobis erit elaborandum, ut id temporis momentum inuestigemus, quo conflictus penitus cessat. Hic autem finis conflictus definiri non potest, nisi constet, vtrum ambo corpora proposita sint elastica nec ne, atque hinc duo genera principalia sunt constituenda, quorum priore ambos globos omni elasticitate destitutos assumemus, altero vero utriusque perfectam elasticitatem tribuemus.

Primum genus globorum omni elasticitate carentium.

17. Quando ambo corpora nulla prorsus elasticitate sunt praedita conflictus eo usque tantum durat, quoad impressio sibi mutuo facta, seu spatium s maximum euaneat, tum enim subito vis repellens S euaneat, quoniam impressiones inductae non restituuntur atque tum globi non amplius in se mutuo agunt, cessante enim mutua actione ipse conflictus cessat. Hoc ergo genere conflictus finitur, quando valor formulae $\frac{ds}{dt}$ in nihilum abit. Quum igitur inuenierimus §. 15.

$$\frac{ds}{dt} = \sqrt{(m m - \frac{4g}{B} \int S ds)}$$

hic valor euaneat, quando fit

$$m m = \frac{4g}{B} \int S ds, \text{ siue } \int S ds = \frac{m m^2}{4g};$$

scilicet cum initio esset $s = 0$ et $S = 0$ eo usque s cum S crescat, donec fiat

$$\frac{4g}{B} \int S ds = m m,$$

atque

atque tum conflictus subito finitur. Substituamus igitur vbiique hunc valorem loco $\int S ds$, atque formulae ante inuentae sequenti modo determinabuntur
 I. $\frac{dx}{dt} = 0$; II. $\frac{d\Phi}{dt} = n \pm \delta m$; III. $\Phi = \frac{(n \pm \delta m)t}{c} \mp \frac{\delta s}{c}$
 IV. $\frac{d\xi}{dt} = \gamma \pm \frac{\delta m b}{kk}$.

18. Pro motu ergo progressivo globi B post conflictum habebimus primo eius celeritatem, secundum directionem A X siue

$$\frac{dx}{dt} = -(n \pm \delta m) \sin \Phi,$$

deinde celeritatem in directione

$$XB = \frac{dy}{dt} = (n \pm \delta m) \cos \Phi$$

atque tertio pro eius motu gyrorio celeritatem angularem

$$\frac{d\xi}{dt} = \gamma \pm \frac{\delta m b}{kk},$$

vnde intelligitur, ista motus momenta perfecte cognosci non posse, nisi pro fine conflictus innotescat tam tempus t , quam quantitas impressionis s , his enim inuentis etiam angulus Φ erit cognitus; at vero inter s et t hanç eliciimus relationem

$$dt = \frac{ds}{\sqrt{(m m - \frac{c^2}{B} \int S ds)}}$$

quocirca hic nihil certi definire licet, nisi natura functionis S fuerit perspecta.

19. Quo igitur hinc saltem aliquid colligere liceat, fingamus aliquam hypothesin a veritate non adeo abhorrentem statuamusque

$$\frac{2\pi}{B} S = \lambda \lambda s,$$

vt fiat

$$\frac{2\pi}{B} \int S ds = \lambda \lambda s \tau,$$

ideoque pro fine conflictus

$$m m = \lambda \lambda s s \text{ siue } s = \frac{m}{\lambda},$$

deinde quia fit

$$dt = \frac{ds}{\sqrt{(m m - \lambda \lambda s s)}}$$

erit integrando

$$t = \frac{1}{\lambda} \text{Ang. sin. } \frac{\lambda s}{m}$$

pro fine ergo conflictus erit

$$t = \frac{1}{\lambda} \text{Ang. sin. } 1 = \frac{\pi}{2\lambda},$$

pro hac ergo hypothesi prodit angulus

$$\Phi = \frac{(n + \delta m) \pi}{2\lambda c} \pm \frac{\delta m}{c\lambda} = \frac{n\pi}{2\lambda c} \pm \frac{\delta m(\pi - z)}{2\lambda c}$$

cognito autem hoc angulo Φ , reliqua momenta erunt

$$\frac{dx}{dt} = -(n + \delta m) \sin \Phi; \quad \frac{dy}{dt} = (n + \delta m) \cos \Phi \text{ et}$$

$$\frac{d\zeta}{dt} = \gamma \pm \frac{\delta m b}{kk}$$

vbi notetur, numerum λ esse quasi infinitum, propterea, quod $\lambda = \frac{m}{s}$ et s per hypothesin quartas infinite parua.

20. Quoniam igitur angulus Φ est quam minimus, erit

$$\sin \Phi = \Phi = \frac{(n + \delta m) \pi}{2\lambda c} \mp \frac{\delta m}{\lambda c} \text{ et } \cos \Phi = 1,$$

hinc ergo finito conflictu globi B celeritas in directione A X reperietur

$$\frac{dx}{dt}$$

$$\frac{dx}{dt} = -\frac{(n+\delta m)^2 \pi}{2 \lambda c} + \frac{\delta m(n+\delta m)}{\lambda c} = \frac{n+\delta m}{2 \lambda c} \left(-\frac{(n+\delta m) \pi}{2} + 2 \delta m \right)$$

$$= -\frac{(n+\delta m)}{2 \lambda c} (n \pi + \delta m (\pi - 2))$$

et celeritas in directione X B

$$\frac{dy}{dt} = n + \delta m,$$

tum vero celeritas angularis in sensum C G H

$$\frac{d\zeta}{dt} = \gamma \pm \frac{\delta m b}{kk}$$

vnde intelligitur, primam celeritatem secundum A X
quasi euanscere, celeritatem autem angularem, quae
ante conflictum erat γ , nunc mutari in $\gamma \pm \frac{\delta m b}{kk}$ et
globo motum secundum X B relinqu, cuius celeritas
sit $= n \pm \delta m$, vbi notandum, signum + valere,

Casu primo, quo est

$$aa > \frac{bd\zeta}{dt} + (c - s) \frac{d\Phi}{dt}; \text{ ideoque}$$

$$aa > b\gamma + \frac{\delta m b^2}{kk} + n + \delta m, \text{ ita vt si fuerit}$$

$$aa > b\gamma + \frac{\delta m b^2}{kk} + n - \delta m,$$

tum celeritas globi post conflictum in directione X B
futura sit $n + \delta m$,

Casu secundo, quo est

$$aa = b\gamma - \frac{\delta m b^2}{kk} + n$$

ista celeritas euadet $= n$.

Tertiio vero casu quo

$$aa < b\gamma - \frac{\delta m b^2}{kk} + n - \delta m$$

celeritas ista fiet $n - \delta m$.

*De altero genere globorum perfecte
elasticorum.*

21. Si ambo globi fuerint perfecte elasticci, con-
flictus non finitur, vbi impressio facta est maxima,
sed

sed quia haec ipsa impressio iterum restituitur, tum demum conflictus cessat, cum denuo evaserit $s = 0$, ita ut tam in fine quam initio conflictus habeamus $s = 0$, utroque ergo casu quoque erit $S = 0$, atque adeo etiam $\int S ds = 0$. Neque tamen hinc sequitur motum post conflictum eundem fore, qui erat ante, ubi nunc ostendemus.

22. Quoniam enim inuenimus:

$$\frac{ds^2}{dt^2} = (mm - \frac{\epsilon g}{B} \int S ds),$$

hincque

$$\frac{ds}{dt} = \sqrt{(mm - \frac{\epsilon g}{B} \int S ds)},$$

ex hac forma perspicuum est post initium conflictus quamdiu impressio augetur, siue formula $\frac{ds}{dt}$ positum obtinet valorem, tum formulae huic radicali signum + tribui debere; at quando iam fit restitutio, siue impressio s iterum diminuitur, tum ob $\frac{ds}{dt}$ negativum, formulam illam radicalem quoque negative capi oportebit, ideoque quum in fine conflictus fiat

$$\int S ds = 0, \text{ tum erit } \frac{ds}{dt} = -m.$$

Quum igitur post conflictum in nostris formalis supra inuentis expressio

$$\sqrt{(mm - \frac{\epsilon g}{B} \int S ds)}$$

ubique fiat $= -m$, illae formulae sequenti modo se habebunt:

$$\frac{d\Phi}{dt} = n \pm 2\delta m; \quad \Phi = \frac{(n \pm 2\delta m)t}{\epsilon}; \quad \frac{d\gamma}{dt} = \gamma \pm \frac{2\delta m b}{kk};$$

ex

ex quibus colligimus ambas celeritates post conflictum

$$\frac{dx}{dt} = m \cos \Phi - (n + 2\delta m) \sin \Phi \text{ et}$$

$$\frac{dy}{dt} = m \sin \Phi + (n + 2\delta m) \cos \Phi.$$

23. Quia autem corpora admodum dura assumimus, etiam totum tempus conflictus & pro evanescere haberi poterit, ex quo simul angulus Φ evanescet, ita vt sit

$$\sin \Phi = 0 \text{ et } \cos \Phi = 1,$$

quo circa post conflictum celeritas globi B secundum directionem

$$A X \text{ erit } \frac{dx}{dt} = m,$$

celeritas vero secundum

$$A B \frac{dy}{dt} = n + 2\delta m,$$

tum vero celeritas gyroriorum in sensum

$$C G H \frac{d\gamma}{dt} = \gamma \pm \frac{2\delta m b}{kk},$$

vbi ratione celeritatis $\frac{dy}{dt}$ notari oportet, signorum ambiguorum superius valere, si fuerit

$$aa > \frac{b d \gamma}{dt} + n + 2\delta m > b \gamma + \frac{2\delta m b^2}{kk} + n + 2\delta m$$

inferius vero, quando fuerit

$$aa < \frac{b d \gamma}{dt} + n - 2\delta m < b \gamma - \frac{2\delta m b^2}{kk} + n - 2\delta m$$

at vero casu quo.

$$aa = \frac{d\gamma}{dt} + n = b \gamma + n,$$

tum celeritas illa $\frac{dy}{dt}$ erit $= n$.

24. Caeterum probe hic est animaduertendum , solutionem hanc locum habere non posse , nisi ambo corpora fuerint maxime dura , ita vt tam ipsa impressio s , quam angulus Φ pro quantitatibus euanescentibus haberi queant , vnde nisi tanta duries in utroque corpore insit , mirari non debemus , si hae determinationes e veritate recesserint. Quod autem hoc problema tantis difficultatibus fuerit in volutum , causa sine dubio in hoc est sita , quod globum A , vi quadam aliena perpetuo in eodem motus statu conseruari supposuimus , ad quod quum vis admodum irregularis requiratur , mirum non est hanc ipsam irregularitatem in nostram solutionem esse ingressam , vnde sequentis Problematis solutionem faciliorem sperare poterimus.

Problema II.

Si duo corpora sphaerica super plano horizontali vtcunque mota , atque insuper motu gyratione circa axem verticalem praedita , in se mutuo incurvant , inuestigare motus mutationem , quam haec corpora durante conflictu , sibi mutuo inducent.

Solutio.

25. Moueantur igitur centra utriusque globi in eodem plano tabulae et motus gyrorius utriusque fiat circa axem ad hoc planum normalem , hoc enim modo eueniet , vt dum in se mutuo impingunt contactus semper in eodem piano fiat , et per mutuam

mutuam actionem neque motus de hoc plano detur-
betur, neque positio axium varietur.

26. Post conflictus initium elapso tempore Tab. IV.
 $\equiv t^{\prime \prime}$, reperiantur centra utriusque globi in punctis Fig. 2.
M et N, ponaturque massa prioris $\equiv M$ eius radius
 $\equiv a$ et momentum inertiae respectu axis gyrationis
 $\equiv \alpha M a a$; alterius vero globi massa sit $\equiv N$, ra-
dius $\equiv b$ et momentum inertiae $\equiv \beta N b b$, ubi
notandum, si ambo globi ex materia homogenea con-
stant, fore $\alpha = \beta = \frac{2}{3}$. Posita porro summa radio-
rum $a + b = c$, nunc interuallum centrorum M N
ob impressiones sibi mutuo inductas aliquanto minus
erit quam c , ponatur igitur distantia M N $\equiv c - s$,
sitque vis, qua iam se mutuo vrgent, $\equiv S$, quam vti
functionem ipsiv. s spectare licet, quae evanescat
facto $s = 0$, hac igitur vi S globus M sollicitabitur in
direccióne TM alter vero globus in direccióne TN
existente T punto contactus, per quod ducta sit recta
 t T θ , tangens communis ad rectam MN normalis.

27. Sumta jam recta fixa AB loco axis, ad
quam ex centris M et N demittantur perpendicularia
MP et NQ vocenturque coordinatae

$AP = x$; $PM = y$ et $AQ = x'$ et $QN = y'$,
tum vero ponatur angulus, quo recta MN ad istum
axem inclinatur $\equiv \Phi$ eritque manifesto

$$x' = x + (c - s) \cos. \Phi \text{ et } y' = y + (c - s) \sin. \Phi.$$

28. His positis pro temporis momento propo-
fito t motus progressivus globi M ita erit compara-

tus, vt eius celeritas secundum A P futura sit $\frac{ds}{dt}$
et secundum P M $= \frac{dy}{dt}$; alterius vero globi N celeritas secundum A Q $= \frac{dx'}{dt}$ et secundum Q N $= \frac{dy'}{dt}$;
vbi obseruandum est fore

$$dx' = dx - ds \cos \Phi - (c-s) d\Phi \sin \Phi \text{ et}$$

$$dy' = dy - ds \sin \Phi + (c-s) d\Phi \cos \Phi \text{ vnde fit}$$

$$dx' \cos \Phi + dy' \sin \Phi = dx \cos \Phi + dy \sin \Phi - ds \text{ et}$$

$$dx' \sin \Phi - dy' \cos \Phi = dx \sin \Phi - dy \cos \Phi - (c-s) d\Phi.$$

Pro motu autem gyratorio et eodem temporis momento gyretur globus M ita, vt eius punctum T moueatur secundum directionem Tz celeritate angulari $\frac{d\zeta}{dt}$, alterius vero globi punctum T secundum eandem directionem Tz celeritate angulari $\frac{d\eta}{dt}$; vnde sequitur, si utriusque globi centrum quiesceret, veram celeritatem puncti T quatenus ad globum M pertinet fore $= M T \cdot \frac{d\zeta}{dt}$, quatenus autem idem T pertinet ad alterum globum N, eius celeritatem fore $= N T \cdot \frac{d\eta}{dt}$; verum quia semper impressionem s, vt valde exiguum spectare licet, hic tuto ponere poterimus M T $= a$ et N T $= b$.

29. Quoniam vero etiam centra globorum mouentur, eorum motus insuper ad istos motus puncti T accedet. Hinc autem per resolutionem eam tantum partem adiiciamus, quae etiam secundum directionem Tz sit directa, dum altera pars incidit in directionem M N, et in impressionem fa-

ctam

Etiam redundat. Hinc autem pro globo M vera celeritas puncti T secundum directionem T; erit

$$= \frac{a d \xi}{dt} - \frac{d x}{dt} \sin. \Phi + \frac{d y}{dt} \cos. \Phi.$$

In altero vero globo N vera celeritas puncti T, secundum directionem T; erit

$$= \frac{b d \eta}{dt} - \frac{d x}{dt} \sin. \Phi + \frac{d y}{dt} \cos. \Phi = \frac{b d \eta}{dt} - \frac{d x}{dt} \sin. \Phi + \frac{d y}{dt} \cos. \Phi + \frac{(c-s) d \Phi}{dt}.$$

30. Hanc vtramque autem celeritatem ideo definire necesse est, ut iudicare possimus, vtrum in ipso contactu attritus hincque frictio eneniat nec ne? perspicuum autem est, si ambae illae celeritates inter se fuerint aequales, nullum plane dari attritum, neque propterea ob hanc caussam motum globorum affici. Hic ergo casus locum habet, quando fuerit

$$\frac{a d \xi}{dt} = \frac{b d \eta}{dt} + (c-s) \frac{d \Phi}{dt}$$

$$\text{vel } \frac{a d \xi}{dt} - \frac{b d \eta}{dt} = (c-s) \frac{d \Phi}{dt},$$

quem casum *primum* constituamus. *Secundus* autem casus locum habeat, quando celeritas prior maior est posteriore, quod evenit si fuerit

$$\frac{a d \xi}{dt} - \frac{b d \eta}{dt} > (c-s) \frac{d \Phi}{dt},$$

hoc casu, quia celeritas globi M maior est quam globi N, huius punctum T abripietur ideoque accelerabitur secundum directionem T; contra vero ob reactionem motus gyrorius prioris M retardabitur. *Tertius* vero casus statuatur, si fuerit

$$\frac{a d \xi}{dt} - \frac{b d \eta}{dt} < (c-s) \frac{d \Phi}{dt},$$

O o 3

atque

atque hoc casu motus gyratorius prioris globi M accelerabitur, alterius vero retardabitur.

31. Constat autem frictionem semper proportionalem esse ad pressioni mutuae, quae hic est ipsa vis $= S$, vnde ponamus frictionem inde natam $= \delta S$, atque casu secundo globus M praeter vim ante memoratam, etiam sollicitabitur secundum directionem $t \theta$ vi $= \delta S$, alterum vero globum N praeterea sustinere etiam vim $= \delta S$ secundum directionem $T t$. Calculum autem tantum ad hunc casum secundum accommodabimus, quoniam is facillime ad casum tertium transferri poterit, sumendo tantum litteram δ negatiue; quin etiam pro primo valebit sumto $\delta = 0$.

32. Nunc demum accelerationes utriusque motus definire poterimus, quum enim globus M a duabus viribus sollicitetur altera $= S$ in directione $T M$, altera vero δS in directione $T \theta$, ex his deducetur pro directione $A P$ vis $= -S \cos. \Phi + \delta S \sin. \Phi$ et pro directione $P M$ vis $= -S \sin. \Phi - \delta S \cos. \Phi$.

Pro altero vero globo elicimus

$$\text{vis sec. } A Q = +S \cos. \Phi - \delta S \sin. \Phi \text{ et}$$

$$\text{vis sec. } Q N = +S \sin. \Phi + \delta S \cos. \Phi$$

quae vires ad motum progressuum referuntur, promotu vero gyroriori globi M vis $T \theta = \delta S$ praebet momentum retardans $\delta a S$, globi vero N vis $T t = \delta S$ praebet momentum accelerans $\delta b S$.

33. His viribus inuentis, pro motu progressivo globi M has duas adipiscimur aequationes:

$$\text{I. } \frac{M d d x}{z g d t^2} = -S \cos. \Phi + \delta S \sin. \Phi;$$

$$\text{II. } \frac{M d d y}{z g d t^2} = -S \sin. \Phi - \delta S \cos. \Phi$$

pro motu progressivo autem globi N has:

$$\text{III. } \frac{N d d x'}{z g d t^2} = S \cos. \Phi - \delta S \sin. \Phi;$$

$$\text{IV. } \frac{N d d y'}{z g d t^2} = S \sin. \Phi - \delta S \cos. \Phi;$$

denique pro motu gyratorio globorum M et N nascimur adhuc has duas aequationes:

$$\text{V. } \frac{\alpha u a a d d \zeta}{z g d t^2} = -\delta a S; \quad \text{VI. } \frac{\beta N b b d d \eta}{z g d t^2} = +\delta b S.$$

Has aequationes inspicient statim patet primam et tertiam iunctim sumtam dare:

$$M d d x + N d d x' = 0;$$

similique modo secundam et quartam coniunctim dare

$$M d d y + N d d y' = 0,$$

atque hinc statim deducimus integrando:

$$M dx + N dx' = A dt; \quad \text{et} \quad M dy + N dy' = B dt$$

vbi A et B sunt constantes per integrationem ingressae, quas adeo ulterius integrantes, consequimur

$$Mx + Nx' = At + \mathfrak{U}; \quad \text{et} \quad My + Ny' = Bt + \mathfrak{V}$$

quibus formulis promotio uniformis centri inertiae communis, vel etiam conseruatio quantitatis motus indicatur. Eodem autem modo aequatio quinta et sexta iunctim praebent:

αMa

$$\alpha M a d d \zeta + \beta N b d d \eta = 0$$

ideoque

$$\alpha M a \frac{d\zeta}{dt} + \beta N b \frac{d\eta}{dt} = \text{Const.},$$

vnde intelligitur, duar motus gyroriorum unius globi vel augetur vel minuitur, tum motum gyroriorum alterius vice versa vel diminui vel augeri.

34. Si hos valores pro x et x' inuentos, in formulis supra datis (§. 27.) substituamus, reperiemus.

$$x = \frac{A t + U - N(c-s) \cos \Phi}{M+N}; \quad x' = \frac{A t + U + N(c-s) \cos \Phi}{M+N}$$

et $y = \frac{B t + V - N(c-s) \sin \Phi}{M+N}; \quad y' = \frac{B t + V + N(c-s) \sin \Phi}{M+N}$

ex his colligimus differentiando

$$dx = \frac{A dt + N ds \cos \Phi + N(c-s) d\Phi \sin \Phi}{M+N}$$

$$\text{et } dy = \frac{B dt + N ds \sin \Phi - N(c-s) d\Phi \cos \Phi}{M+N}$$

denuoque differentiando

$$ddx = \frac{N dd s \cos \Phi - 2 N ds d\Phi \sin \Phi + N(c-s) d^2 \Phi \sin \Phi + N(c-s) d\Phi^2 \cos \Phi}{M+N}$$

$$ddy = \frac{-N dd s \sin \Phi + 2 N ds d\Phi \cos \Phi - N(c-s) d^2 \Phi \cos \Phi + N(c-s) d\Phi^2 \sin \Phi}{M+N}$$

inuentis autem x et y sponte patent x' et y' .

35. Ex his ultimis formulis secundi gradus, elicimus binas sequentes concinniores

$$ddx \cos \Phi + ddy \sin \Phi = \frac{N dd s + N(c-s) d^2 \Phi}{M+N} \quad \text{et}$$

$$ddx \sin \Phi - ddy \cos \Phi = \frac{-N ds d\Phi + N(c-s) d^2 \Phi}{M+N}$$

vero ex formulis principalibus i et ii. §. 32.

adipi-

adipiscimur

$$\frac{M(d d x \cos. \Phi + d d y \sin. \Phi)}{2 g d t^2} = -S$$

$$\text{et } \frac{M(d d x \sin. \Phi - d d y \cos. \Phi)}{2 g d t^2} = +\delta S,$$

atque hinc duas sequentes aequationes finales

$$d ds + (c - s) d \Phi = - \frac{2g(M+N)s dt^2}{M - N} \text{ et}$$

$$(c - s) dd \Phi - 2 ds d \Phi = + \frac{2g \delta (M + N)s dt^2}{M \cdot N},$$

ex quibus binas variables s et Φ ad quodvis tempus definiri oportet, siue quod perinde est, quantitates t et Φ per variabilem s , cuius functio est S , exprimantur. Ponamus autem breuitatis gratia

$$\frac{2g(M+N)s}{M \cdot N} = \Sigma vt \text{ habeamus:}$$

$$d ds + (c - s) d \Phi = - \Sigma dt^2; \text{ et } (c - s) dd \Phi - 2 ds d \Phi = + \delta \Sigma dt^2$$

hae ergo aequationes omnino similes sunt iis, ad quas praecedens problema perduximus, ideoque eas etiam ad differentialia primi gradus tantum reducere liceret, vt supra fecimus §. 10., quoniam autem haec reductio nihil plane subsidii ad nostrum institutum adfert, aliud remedium nobis relinqu non videtur, nisi vt hic etiam ambos globos valde duros statuamus, vt quantitates s et Φ tuto tamquam minimas spectare eaque membra, in quibus eae ad plures quam unam dimensionem ascendunt, reiicere queamus, quemadmodum etiam in superiori problemate fecimus. Hoc autem modo nostra tractatio non adeo limitari est censenda, quoniam omnia, quae adhuc de collisione corporum sunt prolata, eidem

Tom. XVII. Nou. Comm. Pp hypo-

hypothesi innituntur, quod corpora collidentia sint durissima.

36. Sint igitur ambo nostri globi durissimi et quia ambas quantitates s et Φ tamquam euanescentes spectare licet, siquidem axis A B ita ducatur, ut in initio conflictus per amborum globorum centra transeat, ita ut positio axis A B non amplius sit arbitraria; nostrae duae aequationes sequentes formas induent

$$d ds = - \sum dt^2 \text{ et } c dd\Phi = \delta \sum dt^2$$

quarum illa vti supra integrata præbet

$$\frac{ds^2}{dt^2} = D - 2 \int \sum ds \text{ hincque } \frac{ds}{dt} = \sqrt{(D - 2 \int \sum t^2)}$$

$$\text{et } dt = \frac{ds}{\sqrt{(D - 2 \int \sum ds)}},$$

quam valorem si in altera aequatione substituamus, prodibit haec aequatio

$$\frac{c dd\Phi}{dt} = \delta \sum dt = \frac{\delta \sum ds}{\sqrt{(D - 2 \int \sum ds)}}$$

cuius integrale est

$$\frac{c d\Phi}{dt} = E - \delta \sqrt{(D - 2 \int \sum ds)}.$$

Atque simili modo pro motu gyratorio ob

$$\frac{dd\zeta}{dt} = - \frac{\delta N \sum dt}{\alpha a(M+N)} = - \frac{\delta N \sum ds}{\alpha a(M+N) \sqrt{(D - 2 \int \sum ds)}}$$

$$\text{et } \frac{dd\eta}{dt} = + \frac{\delta M \sum dt}{\beta b(M+N)} = \frac{\delta M \sum ds}{\beta b(M+N) \sqrt{(D - 2 \int \sum ds)}}$$

per integrationem obtinetur

$$\frac{d\zeta}{dt} = F + \frac{\delta N}{\alpha a(M+N)} \sqrt{(D - 2 \int \sum ds)} \text{ et}$$

$$\frac{d\eta}{dt} = G - \frac{\delta M}{\beta b(M+N)} \sqrt{(D - 2 \int \sum ds)}.$$

37. Quo omnes istas constantes integratione ingressas rite definiamus, contemplemur statum initiale, quo erat $t = 0$ hincque etiam $s = 0$, atque adeo $\int \sum d s = 0$ et pro globo M sumamus eius celeritatem fuisse secundum $A P = p$ et secundum $P M = m$, eiusque celeritatem angularem in sensum $T t = \mu$, pro altero globo N fuisse celeritatem in directione $A Q = q$ et in directione $Q N = n$, celeritatem vero angularem in $T t = \nu$, ita ut initio fuerit

$$\frac{d x}{d t} = p; \frac{d y}{d t} = m; \text{ et } \frac{d^2 z}{d t^2} = \mu,$$

tum vero etiam

$$\frac{d x'}{d t} = q; \frac{d y'}{d t} = n; \text{ et } \frac{d \eta}{d t} = \nu.$$

38. Si hos valores pro statu initiali in superioribus aequationibus substituamus: ex §. 33. erit ob cos. $\Phi = 1$ et sin. $\Phi = 0$

$$\frac{d x}{d t} = p = \frac{A}{M+N} + \frac{N}{M+N} \cdot \frac{d s}{d t} \text{ et } \frac{d y}{d t} = m = \frac{B}{M+N} - \frac{N}{M+N} \cdot \frac{c d \Phi}{d t}$$

$$\text{deinde ex §. 23. } \frac{d x'}{d t} = q = \frac{d x}{d t} - \frac{d s}{d t} = p - \frac{d s}{d t} \text{ et}$$

$$\frac{d y'}{d t} = n = \frac{d y}{d t} + \frac{c d \Phi}{d t} = m + \frac{c d \Phi}{d t}$$

vnde immediate colligimus pro initio

$$\frac{d s}{d t} = p - q \text{ et } \frac{c d \Phi}{d t} = n - m;$$

hincque porro

$$A = M p + N q \text{ et } B = M m + N n,$$

reliquae vero constantes hinc ita determinabuntur:

$$P p 2 \qquad D =$$

$$D = (p - q)^2; \quad E = n - m + \delta(p - q); \quad F = \mu - \frac{\delta N(p - q)}{\alpha a(M + N)}$$

et $G = v + \frac{\delta M(p - q)}{\beta b(M + N)}.$

39. Definitis his constantibus durante ipso conflictu ad tempus t colligamus aequationes inuentas et habebimus :

$$\frac{ds}{dt} = V((p - q)^2 - 2 \int \sum ds); \quad \frac{d\Phi}{dt} = n - m + \delta(p - q) - \delta V((p - q)^2 - 2 \int \sum ds).$$

$$\frac{dx}{dt} = \mu - \frac{\delta N}{\alpha a(M + N)} ((p - q) - V((p - q)^2 - 2 \int \sum ds)), \text{ et.}$$

$$\frac{dy}{dt} = v + \frac{\delta M}{\beta b(M + N)} (p - q - V((p - q)^2 - 2 \int \sum ds))$$

vnde deducuntur ipsae celeritates progressivae

$$\frac{dx}{dt} = \frac{M p + N q}{M + N} + \frac{N}{M + N} V((p - q)^2 - 2 \int \sum ds) \quad \text{pro globo M}$$

$$\frac{dy}{dt} = s - \frac{\delta N}{M + N} (p - q - V((p - q)^2 - 2 \int \sum ds)) \quad \text{pro globo N.}$$

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{M p + N q}{M + N} - \frac{M}{M + N} V((p - q)^2 - 2 \int \sum ds) \quad \text{pro globo N.}$$

$$\frac{dy'}{dt} = n + \frac{\delta M}{M + N} (p - q - V((p - q)^2 - 2 \int \sum ds)) \quad \text{pro globo M.}$$

Applicatio ad corpora omnis elateris expertia.

40. Si ambo globi omni elasticitate careant, iam supra obseruauimus, conflictum terminari, ubi impressio facta est maxima seu $\frac{ds}{dt} = 0$, quare infine conflictus erit $2 \int \sum ds = (p - q)^2$, ideoque pro hoc momento habebimus praeter $\frac{ds}{dt} = 0$

$$\frac{d\Phi}{dt} = n - m + V(p - q)$$

deinde vero celeritates progressivas post conflictum.

Pro

Pro globo M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{mp + nq}{m+n}; \text{ et } \frac{dy}{dt} = m - \frac{\delta N(p-q)}{m+n}$$

Pro globo N vero

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{mp + nq}{m+n}; \text{ et } \frac{dy'}{dt} = n + \frac{\delta N(p-q)}{m+n}$$

celeritates autem gyratorias in sensum T t vtrinque

$$\text{pro globo M, } \frac{ds}{dt} = \mu - \frac{\delta N(p-q)}{\alpha a(m+n)},$$

$$\text{pro globo N, } \frac{dn}{dt} = \nu + \frac{\delta N(p-q)}{\beta b(m+n)}.$$

41. Antequam autem hinc villas conclusiones Primus deducere liceat , diligenter dispiciendum est , sub qui- Casus. busnam conditionibus quilibet casum supra constitutorum locum habeat ; quod iudicium seorsim tam pro initio conflictus , quam pro fine institui debet . Ex allatis autem ibi criteriis , patet *primum* casum quo $\delta = 0$ pro initio conflictus locum esse habitum , si fuerit

$$a\mu - b\nu = n - m$$

pro fine autem conflictus si fuerit

$$a\mu - b\nu = n - m,$$

quae duae conditiones quum inter se conueniant , patet , *primum* casum per totum conflictum valere , si modo initio valuerit . Pro hoc ergo *primo* casu si fuerit

$$a\mu - b\nu = n - m,$$

post conflictum singula motus elementa ita se habebunt :

$$\frac{dx}{dt} = \frac{Mp + Nq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = m; \quad \text{et} \quad \frac{d\zeta}{dt} = \mu$$

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{Mp + Nq}{M+N}; \quad \frac{dy'}{dt} = n; \quad \text{et} \quad \frac{d\eta}{dt} = \nu.$$

Vnde intelligitur post conflictum vtrumque globum secundum directionem axis A B eadem celeritate progressi, at secundum directionem ad A B normalem, vtrumque globum eam celeritatem, quam ante habebat, conseruare; quia etiam vterque pristinum motum gyratorium retinebit.

II. Casus. 42. Secundus autem casus, quo δ habet valorem positivum, pro conflictus initio locum habebit, si fuerit

$$a\mu - b\nu > n - m,$$

at vero pro fine conflictus si fuerit

$$a\mu - b\nu - \frac{\delta N(p-q)}{\alpha(M+N)} - \frac{\delta M(p-q)}{\beta(M+N)} > n - m + \delta(p-q) \text{ seu}$$

$$a\mu - b\nu > n - m + \delta(p-q) \left(1 + \frac{\alpha M + \beta N}{\alpha \beta (M+N)} \right) > n - m$$

$$+ \frac{\delta(p-q)(\alpha/\beta + 1)M + \beta(\alpha + 1)N}{\alpha \beta (M+N)}$$

quare dummodo posterior conditio locum habeat, casus secundus per totum conflictum vigebit, motusque post conflictum sequenti modo se habebit:

Si conditio

$$a\mu - b\nu > n - m + \frac{\delta(p-q)(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha \beta (M+N)}$$

erit pro globo M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{Mp + Nq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = m - \frac{\delta N(p-q)}{M+N}; \quad \frac{d\zeta}{dt} = \mu - \frac{\delta N(p-q)}{\alpha \alpha (M+N)}$$

at pro globo N

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{Mp + Nq}{M+N}; \quad \frac{dy'}{dt} = n + \frac{\delta M(p-q)}{M+N}; \quad \frac{d\eta}{dt} = \nu + \frac{\delta M(p-q)}{\beta \beta (M+N)}$$

43. Ut porro casus tertius, quo δ sumi debet negatiue, locum habeat, pro initio conflictus haec conditio requiritur :

$$a\mu - b\nu < n - m, \text{ pro fine vero conflictus haec}$$

$$a\mu - b\nu < n - m - \frac{\delta(p - q)(\alpha(\beta + 1)M + \beta(\alpha + 1)N)}{\alpha\beta(M + N)}$$

quae posterior conditio priorem iam inuoluit, vnde casus tertius per totum conflictum vigebit, si fuerit

$$a\mu - b\nu < n - m - \frac{\delta(p - q)(\alpha(\beta + 1)M + \beta(\alpha + 1)N)}{\alpha\beta(M + N)}$$

tum autem post conflictum erit pro globo M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{M(p + Nq)}{M + N}; \quad \frac{dy}{dt} = m + \frac{\delta N(p - q)}{M + N}; \quad \frac{d\zeta}{dt} = \mu + \frac{\delta N(p - q)}{\alpha\beta(M + N)}$$

et pro altero globo N

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{M(p + Nq)}{M + N}; \quad \frac{dy'}{dt} = n - \frac{\delta M(p - q)}{M + N} \text{ et } \frac{d\eta}{dt} = \nu - \frac{\delta M(p - q)}{\alpha\beta(M + N)}$$

44. His autem tribus casibus solutio problematis neutiquam exhauditur, supersunt enim adhuc duo casus maxime memorabiles, alter quo

$$a\mu - b\nu = n - m + k,$$

alter vero quo

$$a\mu - b\nu = n - m - k \text{ existente}$$

$$k < \frac{\delta(p - q)(\alpha(\beta + 1)M + \beta(\alpha + 1)N)}{\alpha\beta(M + N)}$$

ita tamen, vt sit $k > 0$, priori enim casu in ipso conflictus initio δ habebit valorem posituum, sed durante conflictu frictio subito cessabit, ita vt deinceps vsque ad finem conflictus statui debeat $\delta = 0$, id quod etiam de altero casu est intelligendum, hoc tantum discrimine, quod ab initio δ habeat valorem negatiuum. Quemadmodum igitur his casibus

vtrius-

utriusque globi motus post conflictum se sit habitus, quaevis tamen parum est ardua, quia in intervallum conflictus in duas partes dividit debet, quae continuitatis lege destituantur, sequenti autem modo hos casus prorsus singulares expedire poterimus.

45. Durante igitur conflictu id temporis punctum investigari debet, quo frictio primum evanescere incipit, id quod evenit ubi fit

$$\frac{a d \xi}{dt} - \frac{b d \eta}{dt} = \frac{c d \varphi}{dt}$$

ex formulis autem §. 38. intentis, haec conditio praebet

$$a\mu - b\nu = \frac{\delta(\alpha M + \beta N)}{\alpha\beta(M+N)} (p - q - \sqrt{((p-q)^2 - 2\int \sum ds)}) \\ = n - m + \delta(p - q - \sqrt{((p-q)^2 - 2\int \sum ds)})$$

sive

$$a\mu - b\nu = n - m + \frac{\delta(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)(p - q - \sqrt{((p-q)^2 - 2\int \sum ds)})}{\alpha\beta(M+N)}$$

ponamus hic breuitatis gratia

$$\frac{\delta(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha\beta(M+N)} = \Delta$$

vt fiat

$$a\mu - b\nu = n - m + \Delta(p - q - \sqrt{((p-q)^2 - 2\int \sum ds)})$$

et quia per hypothesin est

$$a\mu - b\nu = n - m + k,$$

hinc habebithus

$$k = \Delta(p - q - \sqrt{((p-q)^2 - 2\int \sum ds)}),$$

quare pro hoc momento temporis colligimus

$$p - q - \sqrt{((p-q)^2 - 2\int \sum ds)} = \frac{k}{\Delta} \text{ ideoque}$$

$$\sqrt{((p-q)^2 - 2\int \sum ds)} = p - q - \frac{k}{\Delta}.$$

46. Pro hoc iam temporis memento inuestigemus utriusque globi motum, et habebimus, pro motu globi M

$$\frac{d\alpha}{dt} = \frac{Mp + Nq}{M+N} + \frac{N(p-q)}{M+N} - \frac{kN}{\Delta(M+N)}$$

$$\frac{dy}{dt} = m - \frac{\delta k N}{\Delta(M+N)}; \quad \frac{ds}{dt} = \mu - \frac{\delta k N}{\alpha\beta\Delta(M+N)}$$

pro motu globi N

$$\frac{dx}{dt} = \frac{Mp + Nq}{M+N} - \frac{m}{M+N} (p-q - \frac{k}{\Delta})$$

$$\frac{dy'}{dt} = n + \frac{\delta k M}{\Delta(M+N)}; \quad \frac{dn}{dt} = \nu + \frac{\delta k M}{\beta\delta\Delta(M+N)}$$

$$\frac{ds}{dt} = p - q - \frac{k}{\Delta} \text{ et}$$

$$\frac{d\Phi}{dt} = n - m + \frac{\delta k}{\Delta}.$$

47. Hae ergo celeritates modo inuentae locum habent in fine prioris partis collisionis, ideoque tamquam celeritates initiales pro parte collisionis posteriori sunt spectandae, hanc igitur partem inuestigaturi, resumamus formulas integrales primum inuentas, in quibus adhuc constantes indeterminatae, A, B, C etc. insunt, easque nunc ita definiamus, ut pro initio huius temporis, quo est

$$\sqrt{(p-q)^2 - 2\int \sum ds} = p - q - \frac{k}{\Delta},$$

celeritates eae ipsae prodeant, quas modo inuenimus, vbi notari oportet, pro hac temporis parte sumi debere $\delta = 0$, hae autem formulae nunc ita se habebunt

$$\frac{ds}{dt} = p - q - \frac{k}{\Delta}; \quad \frac{d\Phi}{dt} = E \text{ hincque}$$

istae constantes ita determinantur

Tom. XVII. Nou. Comm.

Qq

E = *

$$E = n - m + \frac{\delta k}{\Delta}; A = M p + N q;$$

$$B = M m + N n; F = \mu - \frac{\delta k N}{\alpha a \Delta (M + N)}$$

$$G = \nu + \frac{\delta k M}{\beta b \Delta (M + N)}.$$

48. Nunc demum ad finem partis posterioris temporis progredi licet, pro quo quum sit

$$2 \int \sum d s = (p - q)^2, \text{ siue}$$

$$\sqrt{(p - q)^2 - 2 \int \sum d s} = 0,$$

eaedem formulae generales ad hunc statum accommodatae pro fine conflictus dabunt:

$$\frac{ds}{dt} = 0; \frac{d\Phi}{dt} = n - m + \frac{\delta k}{\Delta}$$

et pro globo priori M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{M p + N q}{M + N}; \frac{dy}{dt} = m - \frac{\delta k N}{\Delta (M + N)}; \frac{d\zeta}{dt} = \mu - \frac{\delta k N}{\alpha a \Delta (M + N)}$$

et pro globo N

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{M p + N q}{M + N}; \frac{dy'}{dt} = n + \frac{\delta k M}{\Delta (M + N)}; \frac{d\eta}{dt} = \nu + \frac{\delta k M}{\beta b \Delta (M + N)}.$$

Quae formulae si fuerit $k = 0$, congruunt cum casu primo; at si fiat $k = \Delta (p - q)$, eae cum casu secundo cenuenient, prorsus yti natura rei postulat.

49. At si fuerit $a \mu - b \nu = n - m - k$ ratiocinium simili modo institui deberet, verum facile intelligitur inde pro fine conflictus sequentes formulas esse prodituras.

pro globo M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{M p + N q}{M + N}; \frac{dy}{dt} = m + \frac{\delta k N}{\Delta (M + N)}; \frac{d\zeta}{dt} = \mu + \frac{\delta k N}{\alpha a \Delta (M + N)}$$

et pro globo N

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{M p + N q}{M + N}; \frac{dy'}{dt} = n - \frac{\delta k M}{\Delta (M + N)}; \frac{d\eta}{dt} = \nu - \frac{\delta k M}{\beta b \Delta (M + N)}$$

vbi

vbi iterum notasse iuuabit, hunc casum in primum recidere, si $k = 0$, in tertium vero si $k = \Delta(p - q)$. Sicque tota haec determinatio quinque casibus comprehendendi debet.

Applicatio ad corpora elastica.

50. Quando ambo globi sunt perfecte elastici; conflictus ante non finitur, quam impressio facta iterum ad nihilum redigatur, ita ut in fine conflictus denuo fiat $s = 0$ atque etiam $\int \sum ds = 0$. Verum formula radicalis

$$\frac{ds}{dt} = \nu ((p - q)^2 - 2 \int \sum ds)$$

quam diu impressio augetur, posituum fortitur valorem, negatiuum vero, dum restitutio absolvitur, siquidem priori casu $\frac{ds}{dt}$ posituum, altero vero negatiuum induit valorem. Quocirca in fine conflictus erit haec formula radicalis $= -(p - q)$.

51. Quodsi ergo hunc valorem vbique substituamus, pro fine conflictus habebimus primo

$$\frac{ds}{dt} = -(p - q) \text{ et } \frac{d\Phi}{dt} = n - m + 2\delta(p - q)$$

deinde pro globo M reperiemus

$$\frac{dx}{dt} = \frac{Mp + Nq}{M + N} - \frac{N(p - q)}{M + N}; \quad \frac{dy}{dt} = m - \frac{2\delta N(p - q)}{M + N}$$

$$\frac{d\xi}{dt} = \mu - \frac{2\delta N(p - q)}{\alpha a(M + N)}$$

et pro globo N

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{Mp + Nq}{M + N} + \frac{M(p - q)}{M + N}; \quad \frac{dy'}{dt} = n + \frac{2\delta M(p - q)}{M + N}$$

$$\frac{d\eta}{dt} = \nu + \frac{2\delta M(p - q)}{\beta b(M + N)}.$$

52. Hic autem imprimis ratione litterae δ animaduerendum est, eam habere valorem positivum, quamdiu fuerit

$$\frac{a d \zeta}{d s} - \frac{b d \eta}{d t} > \frac{c d \Phi}{d t}$$

sive substitutis valoribus

$$a\mu - b\nu - \frac{\delta(\alpha M + \beta N)}{\alpha\beta(M + N)}(p - q - V((p - q)^2 - 2\int \sum ds)) \\ > n - m + \delta(p - q - V((p - q)^2 - 2\int \sum ds)), \text{ sive} \\ a\mu - b\nu > n - m + \frac{\delta(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha\beta(M + N)}(p - q - V((p - q)^2 - 2\int \sum ds))$$

vnde iam intelligitur litteram δ negatiue capi debe-re, quando fuerit

$$a\mu - b\nu < n - m - \frac{\delta(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha\beta(M + N)}(p - q - V((p - q)^2 - 2\int \sum ds))$$

at vero quando fit

$$a\mu - b\nu = n - m,$$

tum litteram δ in nihilum abire. Vnde vt ante tres casus resulant, quorum *primus* sit vbi δ = 0, *secundus* vbi δ habet valorem positivum, *tertius* ve-ro vbi negativum.

53. Incipiamus a casu primo, quo δ = 0 atque is in initio conflictus locum habebit, quoties fuerit

$$a\mu - b\nu = n - m,$$

in fine vero conflictus quando etiam fuerit

$$a\mu - b\nu = n - m$$

ex quo intelligitur, si hic casus in initio conflictus locum habeat, tum eum per totum conflictum esse duraturum; quare hinc sequentes determinationes deducimus: Si

Si fuerit $a\mu - b\nu = n - m$ erit

pro globo M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{(M-N)p + zNq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = m; \quad \frac{d\zeta}{dt} = \mu.$$

pro globo vero N

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{zMp + (N-M)q}{M+N}; \quad \frac{dy'}{dt} = n; \quad \frac{d\eta}{dt} = \nu.$$

54. Consideremus nunc casum secundum, quo δ est positivum, atque vt is iam initio conflictus eueniat oportet esse

$$a\mu - b\nu > n - m,$$

verum vt etiam in fine locum habeat, debet esse

$$a\mu - b\nu > n - m + \frac{z\delta(p-q)(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha\beta(M+N)};$$

vnde quum semper sit $p > q$; conditio posterior priorem in se continet, ideoque casus secundus per totum conflictum subsistit, vnde hae sequuntur determinaciones:

$$\text{Si fuerit } a\mu - b\nu > n - m + \frac{z\delta(p-q)(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha\beta(M+N)}$$

tum erit pro globo M;

$$\frac{dx}{dt} = \frac{(M-N)p + zNq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = m - \frac{z\delta N(p-q)}{M+N} \text{ et}$$

$$\frac{d\zeta}{dt} = \mu - \frac{z\delta N(p-q)}{\alpha\beta(M+N)}$$

et pro altero globo N

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{(N-M)q + zMp}{M+N}; \quad \frac{dy'}{dt} = n + \frac{z\delta M(p-q)}{M+N}; \quad \frac{d\eta}{dt} = \nu + \frac{z\delta M(p-q)}{\beta\delta(M+N)}$$

55. Casus denique tertius tam in initio, quam in fine adhuc vigebit, quando fuerit

$$a\mu - b\nu < n - m - \frac{z\delta(p-q)(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha\beta(M+N)}$$

ac tum in superioribus formulis δ negatiue capi debet,
vnde sequentes determinationes adipiscimur:

$$\text{Si fuerit } a\mu - b\nu < n - m - \frac{\delta(p-q)(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha\beta(M+N)}$$

post conflictum erit pro globo M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{(M-N)p + 2Nq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = m + \frac{2\delta N(p-q)}{M+N}; \quad \frac{d\zeta}{dt} = \mu + \frac{2\delta N(p-q)}{\alpha\alpha(M+N)}$$

et pro globo N

$$\frac{d\alpha'}{dt} = \frac{(N-M)q + 2Mp}{M+N}; \quad \frac{d\gamma'}{dt} = n - \frac{2\delta M(p-q)}{M+N}; \quad \frac{d\eta}{dt} = \nu - \frac{2\delta M(p-q)}{\beta\beta(M+N)}$$

56. Ut nunc etiam in casus hinc exclusos inquiramus, qui contingunt quando fuerit:

$$a\mu - b\nu = n - m \pm k,$$

dum scilicet k inter limites o et

$$\frac{\delta(p-q)(\alpha(\beta+1)M + \beta(\alpha+1)N)}{\alpha\beta(M+N)}$$

continetur; ante omnia formulas integrales supra inventas in genere sumtas, neque ad certum statum initiale accommodatas ob oculos ponamus:

$$\text{ob } \frac{ds}{dt} = V(D - 2\int \sum ds).$$

$$\frac{dx}{dt} = \frac{A}{M+N} + \frac{N}{M+N} \cdot V(D - 2\int \sum ds); \quad \frac{dy}{dt} = \frac{B}{M+N} - \frac{N}{M+N} (E - \delta V(D - 2\int \sum ds))$$

$$\frac{d\zeta}{dt} = F + \frac{\delta N}{\alpha\alpha(M+N)} V(D - 2\int \sum ds)$$

$$\frac{d\alpha'}{dt} = \frac{A}{M+N} + \frac{M}{M+N} \cdot V(D - 2\int \sum ds); \quad \frac{d\gamma'}{dt} = \frac{B}{M+N} + \frac{M}{M+N} (E - \delta V(D - 2\int \sum ds))$$

$$\frac{d\eta}{dt} = G - \frac{\delta M}{\beta\beta(M+N)} V(D - 2\int \sum ds).$$

57. Quodsi hae formulae ad statum nostrum initialem referantur, quo est

$$\frac{dx}{dt} = p, \frac{dy}{dt} = m, \frac{dz}{dt} = \mu \text{ et } \frac{d\alpha'}{dt} = q, \frac{dy'}{dt} = n \text{ et } \frac{d\eta}{dt} = \nu,$$

constantes nostrae sequenti modo determinabuntur :

$$A = M p + N q; \sqrt{D} = p - q; B = M m + N n;$$

$$E = n - m + \delta(p - q); F = \mu - \frac{\delta N(p - q)}{\alpha \alpha(M + N)}; G = \nu + \frac{\delta M(p - q)}{\beta \beta(M + N)}$$

qui sunt ipsi valores iam ante inuenti.

His ita praeparatis aggrediamur casum, quo

$$a \mu - b \nu = n - m + k, \text{ existente}$$

$$k < 2 \frac{\delta(p - q)(\alpha(\beta + 1)M + \beta(\alpha + 1)N)}{\alpha \beta(M + N)},$$

atque iam vidimus in ipso initio casum secundum $\delta > 0$ valere, dehinc vero tantum ad certum quendam terminum continuari, quem reperiemus pro hoc loco, posito ut ante breuitatis gratia

$$\frac{\delta(\alpha(\beta + 1)M + \beta(\alpha + 1)N)}{\alpha \beta(M + N)} = \Delta;$$

$$p - q - \sqrt{((p - q)^2 - 2 \int \sum ds)} = \frac{k}{\Delta} \text{ et}$$

$$\sqrt{((p - q)^2 - 2 \int \sum ds)} = p - q - \frac{k}{\Delta};$$

vnde pro hoc momento valor $\int \sum ds$ determinatur, nobis autem sufficit valorem formulae huius radicallis nosse. Atque hinc pro hoc termino habebimus istas determinationes :

$$\frac{dx}{dt} = \frac{M p + N q}{M + N} + \frac{N}{M + N}(p - q - \frac{k}{\Delta})$$

$$\frac{dy}{dt} = m - \frac{\delta k N}{\Delta(M + N)}; \frac{dz}{dt} = \mu - \frac{\delta k N}{\alpha \alpha \Delta(M + N)};$$

$$\frac{d\alpha'}{dt} = \frac{M p + N q}{M + N} - \frac{M}{M + N}(p - q - \frac{k}{\Delta})$$

$$\frac{dy'}{dt} = n + \frac{\delta k M}{\Delta(M + N)}; \frac{d\eta}{dt} = \nu + \frac{\delta k M}{\beta \beta \Delta(M + N)}$$

scilicet

342 DE COLLISIONE

scilicet quoniam totum conflictus tempus in duas partes diuidi debet, hae celeritates locum habent in fine partis prioris, quae ergo eadem locum quoque habebunt in initio secundae partis, ubi erit $\delta = 0$.

58. Nunc motum per secundam partem investigemus, pro qua celeritates modo inuentae statum initialem constituunt, quam ob causam nunc vti debemus formulis generalibus §. 55. allatis, quoniam autem pro initio huius partis est

$$V(D - 2 \int \sum ds) = p - q - \frac{k}{\Delta},$$

hoc valore posito ipsae illae celeritates prodire debent, unde nascuntur sequentes aequationes

$$\text{I. } \frac{d x}{d t} = \frac{M p + N q}{M + N} + \frac{N}{M + N} \left(p - q - \frac{k}{\Delta} \right) = \frac{A}{M + N} + \frac{N}{M + N} \left(p - q - \frac{k}{\Delta} \right)$$

$$\text{II. } \frac{d x'}{d t} = \frac{M p + N q}{M + N} - \frac{M}{M + N} \left(p - q - \frac{k}{\Delta} \right) = \frac{A}{M + N} - \frac{M}{M + N} \left(p - q - \frac{k}{\Delta} \right)$$

$$\text{III. } \frac{d y}{d t} = m - \frac{\delta k N}{\Delta(M + N)} = \frac{B}{M + N} - \frac{N E}{M + N}$$

$$\text{IV. } \frac{d y'}{d t} = n + \frac{\delta k M}{\Delta(M + N)} = \frac{B}{M + N} + \frac{M E}{M + N}$$

$$\text{V. } \frac{d \xi}{d t} = \mu - \frac{\delta k N}{\alpha \beta \Delta(M + N)} = F; \quad \text{VI. } \frac{d \eta}{d t} = \nu + \frac{\delta k M}{\beta \beta \Delta(M + N)} = G$$

ex priore et secunda sequitur

$$A = M p + N q,$$

quia D manet vt ante $= (p - q)^2$, deinde ex tertia et quarta

$$B = M m + N n \quad \text{et} \quad E = n - m + \frac{\delta k}{\Delta}$$

at ex quinta et sexta litterae F et G immediate dantur

$$F = \mu - \frac{\delta k N}{\alpha \beta \Delta(M + N)}; \quad G = \nu + \frac{\delta k M}{\beta \beta \Delta(M + N)}$$

59. Quodsi hos valores constantium introducamus, formulae §. 55. generales exhibebunt motum corporum per partem posteriorem temporis, ubi $\delta = 0$. Atque hinc pro fine huius partis adeoque totius conflictus statui debet

$$\mathcal{V} (D - 2 \int \Sigma d s) = -(p - q),$$

vnde consequimur sequentes determinationes:

Si fuerit $a\mu - b\nu = n - m + k$ existente

$$k < 2\Delta(p - q)$$

tum post conflictum erit pro globo M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{(M-N)p + zNq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = m - \frac{\delta k N}{\Delta(M+N)}$$

$$\frac{d\zeta}{dt} = \mu - \frac{\delta k N}{\alpha a \Delta(M+N)}$$

at pro globo N

$$\frac{dx}{dt} = \frac{(N-M)p + zMq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = n + \frac{\delta k M}{\Delta(M+N)}; \quad \frac{d\eta}{dt} = \nu + \frac{\delta k M}{\beta b \Delta(M+N)}$$

60. Hinc iam sponte casus adhuc residuus resolvitur in hunc modum:

Si fuerit $a\mu - b\nu = n - m - k$, existente

$$k < 2\Delta(p - q)$$

post conflictum erit pro globo M

$$\frac{dx}{dt} = \frac{(M-N)p + zNq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = m + \frac{\delta k N}{\Delta(M+N)}; \quad \frac{d\zeta}{dt} = \mu + \frac{\delta k N}{\alpha a \Delta(M+N)}$$

et pro altero globo N

$$\frac{dx}{dt} = \frac{(N-M)p + zMq}{M+N}; \quad \frac{dy}{dt} = n - \frac{\delta k M}{\Delta(M+N)}; \quad \frac{d\eta}{dt} = \nu - \frac{\delta k M}{\beta b \Delta(M+N)}$$

314 DE COLLISIONE CORPOR. GYRANTIVM.

vbi manifestum est, si fuerit $k = 0$, ambos hos casus ad casum primum reuocari, at si fuerit

$$k = 2 \Delta (p - q),$$

tum casus penultimus reuoluitur ad casum secundum, ultimus autem ad casum tertium, ita vt nusquam saltus occurrat.

DE