

Časopis pro pěstování matematiky a fysiky

František Josef Studnička
O přitažnosti

Časopis pro pěstování matematiky a fysiky, Vol. 3 (1874), No. 5, 213--220

Persistent URL: <http://dml.cz/dmlcz/123241>

Terms of use:

© Union of Czech Mathematicians and Physicists, 1874

Institute of Mathematics of the Academy of Sciences of the Czech Republic provides access to digitized documents strictly for personal use. Each copy of any part of this document must contain these *Terms of use*.



This paper has been digitized, optimized for electronic delivery and stamped with digital signature within the project *DML-CZ: The Czech Digital Mathematics Library* <http://project.dml.cz>

Dle toho lze i jiné relace transcendenty ψ ustanoviti a tedy i součet řad a tudíž i tvary integrálů logaritmických. *) *Hill***) pojednává o transcendentě $\lambda(x)$, kterou *Landen* podal a *Legendre* †) dokázal a která souvisí s funkcí ψ_2 rovnicí

$$\lambda(x) = -\psi_2(1-x).$$

Jako pro elliptické integrály a pro funkci gamma sestrojil tabulky *Legendre* ve svém „*Traité de fonctions elliptiques*“, *Kramp* ve své „*Analyse des réfractions astronomiques*“ pro transcendentu $\int_x^\infty e^{-t^2} dt$ a *Soldner* pro svůj integrální logarismus, podobně sestavil *Hill* pro transcendentu $\lambda(x)$ hodnoty.

O přitažnosti.

(Napsal Dr. F. J. Studnička.)

K nejdůležitějším zjevům přírodním patří zajisté úkazy, jichž příčinu představuje síla přitažná, *přitažnost* neb *atrakce*; jestli síla tato duší všehomíra, řídící všechny pohyby těles světových tak správně a bezpečně, že na tisíce let nazpět i ku předu můžeme fáse těchto pohybů zcela určitě počítati a udávati. Od té doby, co se poznala příčina těchto zjevů, co byly vyzpytovány zákony, jimiž se tato síla řídí, od té doby počíná se rozvíjeti fysická astronomie, od té doby ujímá a rozšiřuje se fysikální názor světa.

*) Integrály funce $l[1 \pm \varphi(x)]$ ve spojení s funkcí algebraickou x v mezích $0 \dots 1$, nazval *Legendre* ve svém „*Traité de fonct. ellipt.*“ *Eulerovými*. — Tvary těchto integrálů měly by se nyní nazývati *transcendenty Eulero-Legendrovými* neboť *Legendrem* obdržely patřičného významu. — Též tak zvané *funkce cylindrické* neměly by se nazývati pouze *Besselovými*, poněvadž *Fourier* je vynalezl a *Bessel* rozšířil a tudíž měly by slouiti právem *Fouriero-Besselovými*.

***) Crelle Journal, Bd. 3.

†) Exercices de calc. int.

Již někteří řečtí učenci jako *Anaxagoras*, *Diogenes z Apollonie*, *Plato*, *Joannes Philoponos* a j. v. měli dosti jasný pojem o všeobecné přitažnosti; již *Koprník* vyslovil zcela zřejmě „gravitatem non aliud esse quam appetentiam quamdam naturalem partibus inditam . . . ut in unitam integritatemque suam sese conferant in formam globi coeuntes“; ba již *Kepler* vysvětloval touto silou odliv a příliv moře a tužil i závislost její působivosti na čtverci vzdálenosti, v čemž *Robert Hooke* s ním souhlasil: avšak teprv *Newton* vyměřil pojem tento přesně, vyjádřiv přitažnost p , jakouž působí bod m na hmotný bod m' ve vzdálenosti d postavený, vzorcem

$$p = k \frac{mm'}{d^2}, \quad (1)$$

kdež značí k míru přitažnosti; neb jako délku nelze než délkou měřiti, možná přitažnost měřiti jen přitažností, při čemž zvolena za jedničku přitažnost mezi dvěma body hmotou 1 opatřenými a ve vzdálenosti 1 od sebe položenými, což ze vzorce (1) patrně, učiníme-li $m = m' = 1$, $d = 1$.

A tímto jednoduchým výměrem stala se přitažnost matematickému badání přístupnou, tímto výměrem matematickým stala se z astronomie fysické mechanika nebes. Jako vypočítá se snadno, mnoho-li úroků vynese kapitál v určité době při určitém úročení, podobně vypočítá se nyní snadno, kde se octne v jistém čase hmotný bod, vrhne-li se určitým směrem do prostoru ovládaného jistým středem přitažnosti.

Poněvadž síla tato jest tak důležitou pro poznání přírody vůbec a některých velikolepých zjevů zvlášť, nutno jí věnovati při vyučování fysikálním i na středních školách pozornost co možná největší; neb co jiného má pro celý život utkvěti v paměti studujícího nežli poznání všech důležitějších zjevů přírodních?

Ptáme-li se však, mnoho-li se v knihách pro střední školy sepsaných o tomto předmětu vykládá, zní odpověď velmi smutně; obsahujet na př. rozšířená fysika, již *Pisko* pro vyšší gymnasia a reálné školy sepsal a *Klika* přeložil, o tomto předmětu jenom 29 řádek (pag. 75.), kteréž nejsou ani tak stilisovány, aby z nich žák mohl nabýti jasného ponětí o jednom jen zákonu, ba kteréž mu i nepravé závěrky podávají.

Nelze sice upříti, že bez vyšší matematiky nedá se vyniknouti dokonale do theorie atrakce a že tedy není možná na středních školách ji všeobecně vykládati; nelze však též upříti, že některé zákony a to právě ty nejdůležitější bez větších vědomostí, nežli jaké mají žáci našich středních škol, možná dosti jasně a jednoduše vyvinouti.

Již *Baumgartner*, *Ettingshausen* a *Kuncek* snažili se bez upotřebení vyšší matematiky provésti mnoho důkazů fysikálních a po nich u nás — zahraničné spisy nemáme tu na zřeteli, poněvadž nebyly do škol uvedeny — pokoušeli se i jiní, aby touto cestou přišli k cíli; někde se podařil pokus velmi dobře, jinde jen špatně, což ale nezáviselo vždy na předmětu, o němž se jednalo, nýbrž na způsobu, jakým se s ním nakládalo.*) Zejména co se tkne důkazu zákona fundamentálního z nauky o přitažnosti, jež *Newton* první provedl v klassickém spisu svém „*Philosophiae naturalis principia mathematica*“ (Prop. LXXIII. cor. 2), nelze nazvati dosavadní provedení šťastným; jest příliš dlouhé a umělé, což po *Kunckovi* uznali všichni tím, že ho vynechali ve spisech školních a nahradili krátkým rozumováním, kteréž na př. u *Kliky* resp. *Piska* dosti nešťastně dopadlo; jen *Lang* ve své důkladné, ač suchopárně psané knize „*Einleitung in die theoretische Physik*“ se ho ještě (pag. 92) přidržel.

Podlé způsobu, jakým se u nás školní knihy sepisují a do škol zavádějí, nelze očekávati, že se nám dostane brzy důkladnější školní fysiky, zejména pro vyšší třídy středních škol, pročež upozorňujeme tuto aspoň čtenáře těchto listů na velmi jednoduché a při tom přesné důkazy, jaké o některých poučkách sem připadajících vedeny jsou ve spisu *Thomsona* a *Taita*, o němž jsme v předešlém sešitu podali zprávu; snad si jich povšimne a jich i použije budoucí spisovatel české fysiky!

Jednáť se tu o přitažnost kulové plochy hmotné na bod hmotný kde koli položený. Aby tu zákony příslušné jednoduchými prostředky odůvodnil, vykládá spisovatel napřed některé geometrické výměry a poučky těm, kdož by jich snad neznali, a sice tyto:

*) Srovnej: „O duchu mathematickém.“ Časop. pro pěstov. math. a fys. R. II. pag. 64.

1. Pohybuje-li se přímka v prostoru podél dané křivky nějaké tak, že stále prochází daným bodem, jest stopa její v prostoru *plochou kuželovou* neb krátce *kuželem*; daný bod tento jest pak *vrcholem* kužele.

2. Je-li křivka, podlé níž se přímka pohybuje, jednoduše uzavřenou, povstává kužel *úplný*, kterýž se patrně skládá ze dvou ploch proti sobě ležících a vrcholem spojených. Protne-li tedy takovýto kužel plochou kulovou, jejíž střed leží v jeho vrcholi, obdržíme co průsek dvě shodné křivky uzavřené; ploské obsahy takovýchto křivek rozličnými koulemi vykrojených mají se k sobě jako čtverce poloměru příslušných koulí.

3. Poměr ploského obsahu takové kuželem nějakým na kouli vykrojené plochy p k čtverci příslušného poloměru r jmenuje se tu *úhlem kuželovým* (Kegelecke); jest tedy

$$\omega = \frac{p}{r^2}; \quad (2)$$

dvě protilehlé úplné kuželové plochy mají tudíž společný úhel kuželový ω .

4. Součet všech kolem daného bodu ležících úhlů kuželových jest tudíž 4π ; neb ze vzorce (2) jde

$$\Sigma \omega = \frac{\Sigma p}{r^2} = \frac{4\pi r^2}{r^2} = 4\pi, \quad (3)$$

jelikož Σp značí povrch koule. A poněvadž úplnému kuželi odpovídají dva shodné výkrojky, bude součet kuželových úhlů všech úplných kuželů 2π .

5. Vedeme-li vrcholem úplného kužele rovinu tak, že jej protne, obdržíme co průsek dvě přímky; a jestli úhel, jež tyto přímky při jakémkoli položení roviny uzavírají, nesmírně neb nekonečně malý, sluje kužel ten *elementárním*.

6. Koule, jejíž střed leží na vrcholi elementárního kužele, protíná jeho plochu v *pravém úhlu* neb *orthogonálně*; totéž platí i o libovolné ploše, dotýká-li se koule tu, kde protíná kužel. Každý jiný řez jest *šikmý*; úhel pak, jež uzavírá řez orthogonální s řezem šikmým, měří *šikmost* tohoto řezu.

7. Ploský obsah pravouhlého řezu p kužele elementárního možná považovati za průmět řezu šikmého q , z čehož jde

$$p = q \cos \alpha,$$

značí-li tu α šikmost; a použijeme-li vzorce (2), bude konečně

$$q = \frac{\omega r^2}{\cos \alpha}, \quad (4)$$

což značí, že *ploský obsah řezu šikmého tu obdržíme, násobíme-li kuželový úhel čtvercem příslušného poloměru koule a dělíme-li kosinusem šikmosti.*

Znajíce tyto geometrické věty, můžeme přikročiti k vyšetření dvou hlavních zákonů o přitažnosti platících.

I.

Abychom určili přitažnost kulové plochy stejnoměrně hmotou pokryté na hmotný bod uvnitř plochy se nacházející, považujme bod ten P (obr. 26.) za vrchol elementárního kužele, kterým vykrojeny na kouli plošky průřezu AB a $A'B'$, jež krátce nazveme q a q' . Šikmý tento řez kužele vyjádříme pomocí vzorce (4)

$$q = \omega \frac{\overline{PA}^2}{\cos \alpha}, \quad q' = \omega \frac{\overline{PA'}^2}{\cos \alpha},$$

kdež $\alpha = \sphericalangle PAC = PA'C$ co kuželový úhel vrcholu P a řezu q ; i bude přitažnost plošky q a q' na bod P , označíme-li ji krátce p a p' , podle vzorce (1)

$$p = \frac{k \rho q}{\overline{PA}^2} = k \rho \frac{\omega}{\cos \alpha},$$

$$p' = \frac{k \rho q'}{\overline{PA'}^2} = k \rho \frac{\omega}{\cos \alpha},$$

kdež ρ jest hmota na jednotku plochy připadající, z čehož pak jde na jevo, že

$$p = p';$$

a jelikož obě síly stejné jsouce mají tu směr protivný, bude výslednice 0.

Co platí o tomto elementárním kuželi, platí o každém jiném, majícím vrchol v bodu P , z čehož poznáváme, že *přitažnost hmotné kulové plochy na hmotný bod uvnitř se nacházející jest 0.*

Totéž platí o duté kouli, skládající se z vrstev stejnoměrných hutností, leží-li bod uvnitř dutiny.

II.

Abychom určili přitažnost kulové plochy stejnoměrně hmotou pokryté na hmotný bod mimo plochu ležící, spojíme bod ten P (obr. 27.) se středem koule C , při čemž protne přímka CP kouli v bodu D ; na to vyhledejme na přímce CP čtvrtý bod O tak, aby

$$CO : CD = CD : CP, \quad (5)$$

a považujeme bod O za vrchol elementárního kužele, kterým vykrojeny na kouli plošky průřezu AB a $A'B'$, jež opět nazveme q a q' , takže

$$q = \omega \frac{\overline{OA}^2}{\cos \alpha}, \quad q' = \omega \frac{\overline{OA'}^2}{\cos \alpha}.$$

Přitažnost plošky q a q' na bod P bude tedy, použijeme-li dřívějšího označení,

$$p = \frac{kq q}{AP^2} = \frac{kq \omega}{\cos \alpha} \left(\frac{OA}{AP} \right)^2,$$

$$p' = \frac{kq q'}{A'P^2} = \frac{kq \omega}{\cos \alpha} \left(\frac{OA'}{A'P} \right)^2;$$

ze srovnalosti (5) jde však na jevo, že

$$\triangle COA \sim \triangle CAP, \quad \triangle COA' \sim \triangle CA'P,$$

jest tedy, značí-li a poloměr koule a d vzdálenost CP ,
 $\sphericalangle APC = \sphericalangle A'PC = \alpha$ a

$$\frac{OA}{AP} = \frac{CA}{CP} = \frac{a}{d} = \frac{CA'}{CP} = \frac{OA'}{A'P},$$

z čehož patrně, dosadíme-li tyto hodnoty do vzorců předcházejících, že i tu

$$p = p'.$$

Rozložíme-li pak síly p a p' na složky směrem CP a kolmo na tento směr působící, totiž p na PQ a QR a p' na PQ a QR' , poznáme, že QR a QR' co stejné opačným směrem působící síly se ruší, PQ a PQ se však co síly stejného směru sečítají; výslednice bude tedy

$$v = 2p \cos \alpha$$

aneb použijeme-li předešlých rovnic

$$v = 2kq \omega \frac{a^2}{d^2}.$$

Vedeme-li tedy bodem O všechny možné elementární kužele, vyčerpáme tím celou plochu kulovou, $\Sigma \omega$ tu bude podle předešlého 2π , Σv pak přitažností celé kulové plochy V , takže z posledního vzorce povstane

$$\Sigma v = V = 4k \pi \rho \frac{a^2}{d^2}$$

aneb povážíme-li, že tu jest $4\pi \rho a^2 = M$,

$$V = k \frac{M}{d^2}, \quad (6)$$

kdež M značí hmotu celé plochy kulové.

Ze vzorce (6) jde na jevo, že *přitažnost hmotné plochy kulové na hmotný bod mimo ni postavený jest tak veliká jako kdyby celá hmota této koule byla v jediný bod sestředěna a do středu koule postavena.*

A poněvadž hmotnou kouli, při níž stejnoměrná hutnost jednotlivých vrstev se řídí vzdáleností jejich od středu, možná považovati za soubor hmotných kulových ploch, bude i přitažnost na bod mimo kouli postavený tak velká, jako kdyby celá hmota koule byla v jediný bod sestředěna a do středu koule postavena.

III.

Abychom určili přitažnost kulové plochy stejnoměrně hmotou pokryté na velmi malou plošku neb *prvek* plošný σ v poloze P (obr. 28.) na kouli se nacházející, považujme P za vrchol elementárního kužele, který vykrojí na kouli plošku q průřezu AB , k níž patří kuželový úhel ω ; plocha tohoto řezu bude podle vzorce (4)

$$q = \omega \frac{PA^2}{\cos \alpha}.$$

Poněvadž plošce σ odpovídá hmota $\rho \sigma$, bude přitažnost p plošky q na plošku σ podle vzorce (1)

$$p = k \frac{\rho q \rho \sigma}{PA^2} = k \frac{\rho^2 \sigma \omega}{\cos \alpha}$$

a složka směrem CP působící bude tedy

$$v = k \rho^2 \sigma \omega.$$

Vedeme-li ku kouli bodem P tečnou rovinu, budou elementární kužele vesměs na jedné straně její ležeti, $\Sigma \omega$ bude tudíž

2π , tak že přitažnost celé koule na plošku σ podle toho jest

$$V = 2\pi k \rho^2 \sigma. \quad (7)$$

Kdybychom ve vzorci (6) položili $d = a$, obdrželi bychom

$$V_a = 4\pi k \rho \text{ a tudíž } V = \frac{1}{2} V_a \rho \sigma, \quad (8)$$

z čehož jde na jevo, že *přitažnost kulové plochy stejnoměrně hmotou pokryté na prvek jejího povrchu jest o polovičku menší nežli přitažnost na bod nekonečně blízko nad povrchem ležící, v němž soustředěna jest hmota prvku jmenovaného.*

Střed hmotné kulové plochy i koule z vrstev stejnoměrných hutností se skládající jest tudíž *středem přitažnosti* a koule tudíž tělesem *centrobarickým*.

O dalších výsledcích z těchto zákonů plynoucích netřeba tuto se zmiňovati.

Barometrické měření výšky.

(Podává dr. Fr. Hejzlar.)

Účelem těchto řádků jest vyvinouti jednoduše a zároveň přesně vzorec, jenž k barometrickému měření výšky obyčejně slouží a v knihách školních také s více méně jasným výkladem se uvádí.

Pokládajíce všechny vrstvy vzduchové za stejně oteplené a opírajíce se o zákon, že expanse vzduchu do výše geometricky ubývá, jestliže výše této arithmeticky přibývá, nabudeme známým způsobem pro *absolutní* ¹⁾ výšku H výrazu

$$H = \frac{h}{\log k} (\log B_r - \log B_u),$$

v němž značí h výšku vodorovné vrstvy vzduchové, B_r výšku

¹⁾ Výška nějaké vrstvy vzduchové nad jinou slove *relativní*, nad hladinou mořskou *absolutní*.