

Transmutace potenciálů, Luneburgova a Eatonova čočka

Ekvivalence geometrické optiky a klasické mechaniky

Maupertuisův princip v klasické mechanice

$$\delta \int_C \sqrt{2m[E - V(\vec{r})]} dl = 0. \quad (1)$$

Fermatův princip v optice

$$\delta \int_C n dl = 0. \quad (2)$$

U obou značí C trajektorii a dl element trajektorie.

Z analogie Maupertuisova principu a Fermatova principu plyne, že šíření paprsku a optickém prostředí s indexem lomu $n(\vec{r})$ bude probíhat po stejných trajektoriích jako pohyb částice s energií E v potenciálu $V(\vec{r})$, jestliže

$$n(\vec{r}) = \sqrt{2[E - V(\vec{r})]} \quad \text{neboli} \quad V(\vec{r}) = E - \frac{n(\vec{r})^2}{2} \quad (3)$$

přičemž hmotnost částice jsme položili rovnu jedné.

Luneburgova čočka

Uvažujme pohyb 2D harmonického oscilátoru s potenciální energií

$$V(r) = \frac{r^2}{2}, \quad (4)$$

kde $r = \sqrt{x^2 + y^2}$. Jde o tzv. Hookův potenciál. Ztotožněme rovinu xy s Gaussovou rovinou komplexních čísel $z = x + iy$. Newtonovy pohybové rovnice $\ddot{x} = -x$, $\ddot{y} = -y$ pak lze zapsat jako

$$\frac{d^2 z}{dt^2} = -z \quad (5)$$

a obecné řešení této rovnice je lineární kombinací funkcí e^{it} , e^{-it} . Napišme řešení jako

$$z(t) = e^{i\alpha}(a \cos t + ib \sin t) \quad (6)$$

Čtvrtá integrační konstanta spočívá ve volbě počátečního okamžiku odečtu času, což by v předchozí rovnici odpovídalo nahrazení veličiny t veličinou $t - t_0$. Soubor konstant α, a, b, t_0 pak zcela určuje řešení pohybových rovnic. Konstantu t_0 ale dále položíme rovnu nule. Je-li $\alpha = 0$, pak $z(t) = a \cos t + ib \sin t$, což je rovnice elipsy s poloosami a, b a středem v počátku. Faktor $e^{i\alpha}$ lze pak chápat jako otočení elipsy kolem počátku o úhel α . Takové jsou tedy trajektorie v Hookově potenciálu.

Jak souvisí integrační konstanty α, a, b s energií částice? Platí

$$E = \frac{|\dot{z}|^2 + |z|^2}{2} = \frac{1}{2}(|-a \sin t + ib \cos t|^2 + |a \cos t + ib \sin t|^2) = \frac{a^2 + b^2}{2} \quad (7)$$

Bez újmy na obecnosti můžeme energii položit rovnu jedné, $E = 1$, protože potenciál je homogenní funkcí souřadnic¹ a změna energie je proto ekvivalentní naškálování souřadnic. Pro poloosy elips pak bude platit $a^2 + b^2 = 2$ a index lomu v ekvivalentním optickém problému dostaneme z rovnic (3) a (4) jako

$$n(r) = \sqrt{2 - r^2}. \quad (8)$$

Spočítejme nyní, pro jaká t dojde k protnutí trajektorie s jednotkovou kružnicí. Z rovnice (6) dostáváme

$$|z|^2 = |a \cos t + i\sqrt{2 - a^2} \sin t|^2 = a^2(\cos^2 t - \sin^2 t) + 2 \sin^2 t = 1 + (a^2 - 1) \cos 2t \quad (9)$$

a tedy $z = 1$ pro taková t , pro něž $\cos 2t = 0$, tedy

$$t_m = \left(m - \frac{1}{2}\right) \frac{\pi}{2} \quad (10)$$

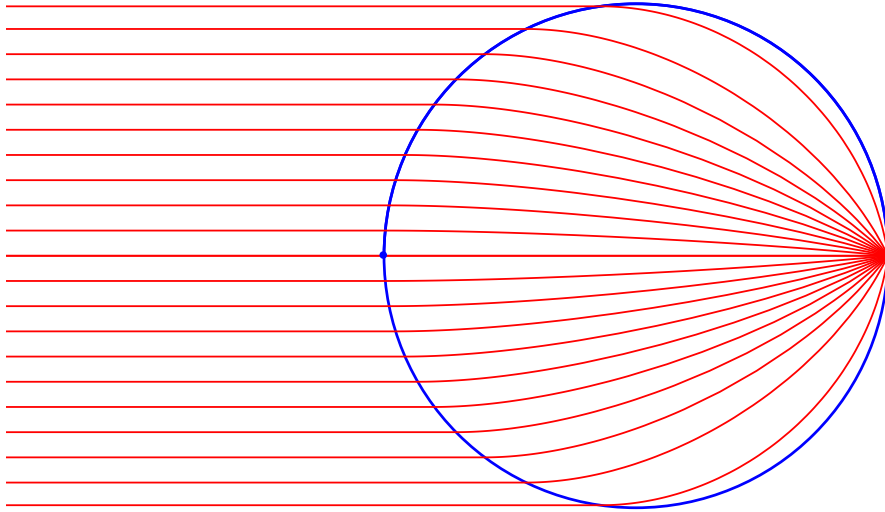
pro celočíselné m .

Označíme-li fázi komplexního čísla $a + bi$ jako γ , tj. $a + bi = \sqrt{2} e^{i\gamma}$, pak je velmi snadné z (6) ukázat, že platí

$$z(t_1) = \dot{z}(t_0) = e^{i(\alpha + \gamma)} \quad (11)$$

Uvažujme soubor paprsků protínajících jednotkovou kružnici ve stejném směru, tj. $\dot{z}(t_0) = c$, kde $|c| = 1$. Vskutku, rychlost částice na jednotkové kružnici musí být jednotková díky tomu, že energie je rovna jedné. Pak vidíme, že $z(t_1) = c$, tedy všechny paprsky se protnou v bodě $z = c$ opět na jednotkové kružnici.

Pokud bychom index lomu položili roven jedné vně jednotkové kružnice, pak uvedený index lomu soustřeďuje rovnoběžné paprsky do jediného bodu. Odpovídající zařízení se nazývá Luneburgova čočka:



Transmutace potenciálů

Mějme v rovině centrální potenciál $U(\vec{\rho})$ a jemu odpovídající rotačně symetrické rozložení indexu lomu $N(\vec{\rho})$. Rovinu $\vec{\rho}$ nazveme *virtuální prostor*.

Nyní provedeme transmutaci indexu lomu. Ztotožníme virtuální prostor, tj. rovinu $\vec{\rho}$, s komplexní rovinou w a konformně ji zobrazíme na jinou komplexní rovinu z pomocí analytické funkce

$$z = f(w) \quad (12)$$

¹Je-li funkce f homogenní funkcí souřadnic k -tého řádu, platí $f(c\vec{r}) = c^k f(\vec{r})$ pro každé $c > 0$.

Pak nazveme rovinu z fyzikálním prostorem \vec{r} . Paprsky virtuálního prostoru se zobrazí na paprsky fyzikálního prostoru funkcí f a index lomu $N(\vec{\rho})$ a potenciál $U(\vec{\rho})$ se transformují do nového indexu $n(\vec{r})$ a potenciálu $V(\vec{r})$.

Index lomu transformujeme snadno. Chceme-li, aby optická délka libovolné křivky ve virtuálním prostoru byla stejná jako optická délka jejího obrazu ve fyzikálním prostoru, musí platit

$$n(z)|dz| = N(w)|dw|, \quad (13)$$

odkud

$$n(z) = N(w) \left| \frac{dw}{dz} \right|. \quad (14)$$

Máme štěstí: protože je derivace $\frac{dw}{dz}$ nezávislá na směru (fázi) dz , je index lomu také na ní nezávislý a tedy izotropní. Je to přímý důsledek toho, že zobrazení $w \rightarrow z = f(w)$ je konformní.

Pro přepočítání potenciálů použijeme (3) a dostaneme

$$V(z) = E - \left| \frac{dw}{dz} \right|^2 [\varepsilon - U(w)]. \quad (15)$$

Zde ε a E značí po řadě energie částice ve virtuálním a fyzikálním prostoru.

Důležitý je případ, kdy jsou oba potenciály U, V centrální, což odpovídá rotačně symetrickému rozložení indexů lomu. Přírozená funkce, která centrální potenciál převede opět na centrální, je mocnina, protože pak $|dw/dz|$ nezávisí na fázi w ani na fázi z :

$$z = w^k, \quad (16)$$

kde $k \in \mathbb{R}$. Tehdy $w = z^{1/k}$, $|dw/dz| = z^{1/k-1}/|k|$ a

$$n(r) = \frac{N(\rho(r))r^{1/k-1}}{|k|} \quad (17)$$

a

$$V(r) = E - \frac{r^{2(1-k)/k}}{k^2} (\varepsilon - U(r^{1/k})) \quad (18)$$

Hodnota E může být zvolena libovolně, při její změně se změní celý potenciál $V(r)$, takže kinetická energie – jediná relevantní veličina – zůstane v každém bodě zstejná.

- *Transmutace Hookova potenciálu v Newtonův*

Transmutujeme Hookův potenciál $U(\rho) = \alpha\rho^2$ pomocí (17) s $k = 2$. Z rovnice (18) pak dostaneme

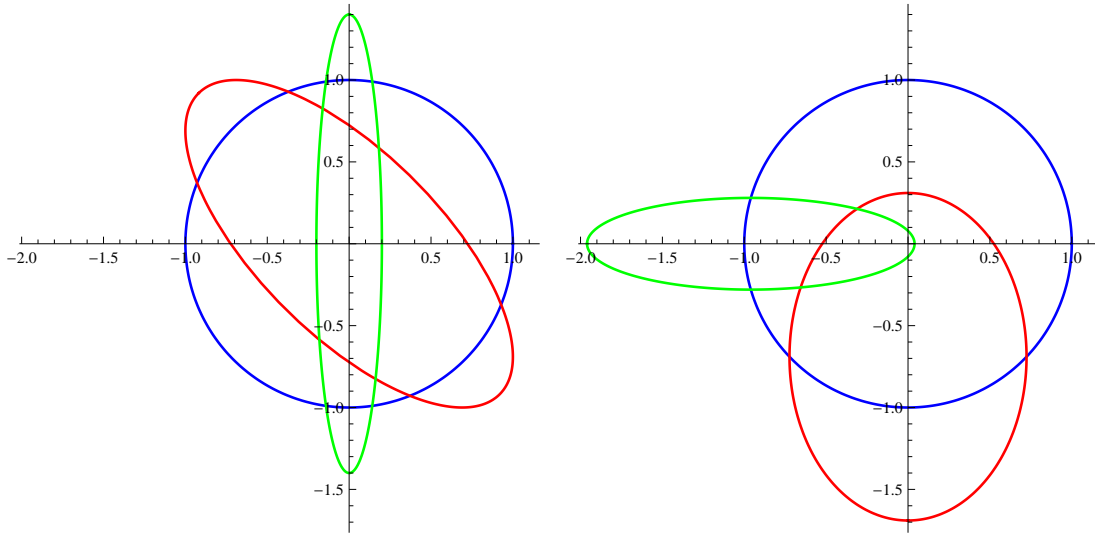
$$V(r) = E + \frac{\alpha}{4} - \frac{\varepsilon}{4r} \quad (19)$$

Může nastat několik případů:

(i) Pro $\alpha > 0, \varepsilon > 0$ položíme $E = -\alpha/4$ a dostaneme $V(r) = -\varepsilon/(4r)$, tedy přitažlivý Newtonův potenciál se zápornou energií. Tomu odpovídá pohyb po elipse, viz obr. 1.

(ii) Nechť $\alpha = 0, \varepsilon > 0$. To odpovídá konstantnímu potenciálu $U(\rho) = 0$, tedy volnému pohybu ve virtuálním prostoru. Položíme $E = 0$ a dostaneme $V(r) = -\varepsilon/(4r)$, tedy opět přitažlivý Newtonův potenciál. Energie ve fyzikálním prostoru je ale nyní nulová a pohyb parabolický – viz obr. 2.

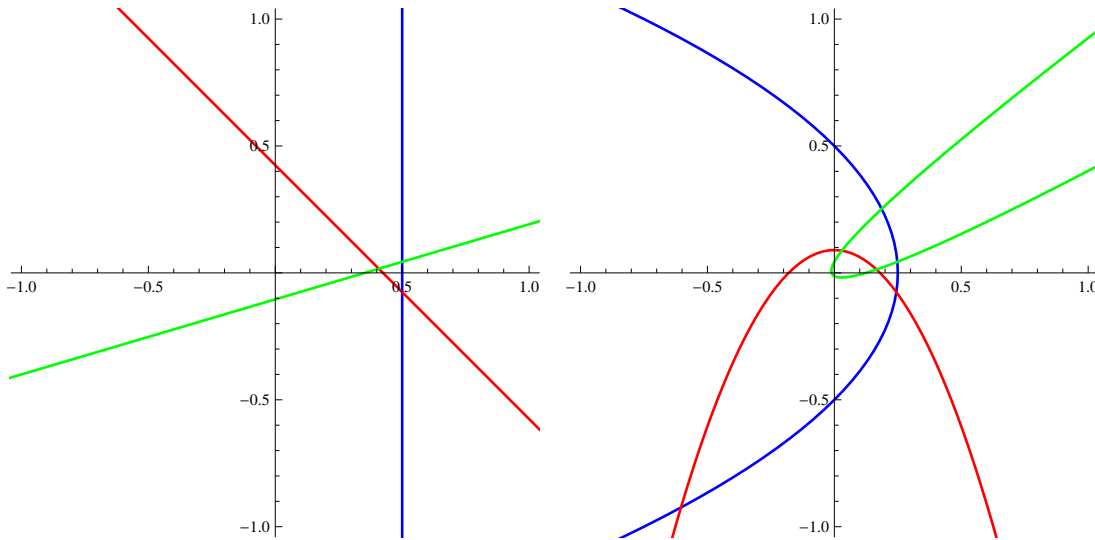
(iii) Nechť $\alpha < 0, \varepsilon > 0$. Ve virtuálním prostoru máme nyní odpudivý harmonický potenciál. Položíme $E = |\alpha|/4$ a znovu dostaneme stejný přitažlivý Newtonův potenciál $V(r) = -\varepsilon/(4r)$, tentokrát ale s kladnou energií, čemuž odpovídá pohyb po hyperbole.



Obrázek 1: Transmutace Hookových elips v Keplerovy elipsy

(iv) Nechť $\alpha < 0, \varepsilon < 0$. Potenciál ve virtuálním prostoru je stejný jak předtím. Položíme $E = |\alpha|/4$ a dostáváme odpuzivý Coulombův potenciál $V(r) = |\varepsilon|/(4r)$. Ve fyzikálním prostoru máme hyperbolický pohyb, centrum potenciálu je ale u opačné větve hyperboly, než po které nastává pohyb.

(v) Nechť $\alpha < 0, \varepsilon = 0$. Potenciál ve virtuálním prostoru je stejný jako předtím. Položíme $E = |\alpha|/4$ a dostaneme překvapivě $V(r) = 0$ a trajektorie jsou přímky.



Obrázek 2: Transmutace konstantního potenciálu v Keplerův potenciál s nulovou energií, kde trajektorie jsou paraboly.