

## Úloha I.S ... relativistická

6 bodů; průměr 4,10; řešilo 81 studentů

- a) Kvantovou gravitaci potřebujeme jen při studiu velmi malých vzdáleností, kdy jsou gravitační síla a kvantové efekty rovnocenné. Gravitační sílu charakterizuje gravitační konstanta, kvantovou mechaniku Planckova konstanta a speciální teorii relativity rychlost světla. Najděte hodnoty těchto konstant v tabulkách a zkuste z nich vzájemným násobením a umocňováním získat veličinu s jednotkou délky. Tak získáte délkovou škálu, na které je relevantní gravitace a kvantová mechanika současně.
- b) Ukažte, že provedeme-li speciální Lorentzovu transformaci (tj. přejdeme do systém pohybujícímu se vůči původnímu rychlostí  $v$  ve směru osy  $x^1$ )

$$x_{\text{nov}}^0 = \frac{x^0 - \frac{v}{c}x^1}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}}, \quad x_{\text{nov}}^1 = \frac{-\frac{v}{c}x^0 + x^1}{\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}}, \quad x_{\text{nov}}^2 = x^2, \quad x_{\text{nov}}^3 = x^3,$$

potom se hodnota čtyřintervalu nezmění.

- c) Vzpomeňte na definici čtyřintervalu a položte  $\Delta x^3 = \Delta x^2 = 0$ . Máme pak

$$(\Delta s)^2 = -(\Delta x^0)^2 + (\Delta x^1)^2.$$

V jaké části roviny  $(\Delta x^0, \Delta x^1)$  je čtyřinterval  $(\Delta s)^2$  záporný a kde kladný? Jak vypadá křivka definovaná  $(\Delta s)^2 = 0$ ?

- a) Abyste úlohu vyřešili, stačí vědět příslušné rozměry konstant; jejich číselné hodnoty si dohledáte později! Máme gravitační konstantu  $[G] = \text{kg}^{-1} \cdot \text{m}^3 \cdot \text{s}^{-2}$ , Planckovu konstantu  $[h] = \text{kg} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{s}^{-1}$  a rychlost světla ve vakuu  $[c] = \text{m} \cdot \text{s}^{-1}$  (hranaté závorčky značí jednotky daných konstant).

Ihned si můžeme všimnout, že kilogramy figurují jenom v  $G$  a  $h$ . Proto pokud chceme kilogramy vyřadit, musí být nutně výsledek v mocninách  $[Gh] = \text{m}^5 \cdot \text{s}^{-3}$ . Pro vyřazení sekund je potřeba  $Gh$  vydělit rychlostí světla na třetí. Pro rozměr v metrech veličinu  $Gh/c^3$  odmocníme a získáváme

$$\sqrt{\frac{Gh}{c^3}} = 4,05 \cdot 10^{-35} \text{ m}.$$

V teoriích kvantové gravitace se mnohdy více hodí takzvaná Planckova délka  $\ell_P$  definovaná analogicky jako naše délka jen pomocí redukované Planckovy konstanty  $\hbar = h/2\pi$ .

- b) Chceme spočítat čtyřinterval mezi nějakými dvěma obecnými prostoročasovými body (událostmi)  $\mathbf{x}$  a  $\mathbf{y}$  v inerciálním systému souřadnic. Definujeme-li vektor  $\Delta \mathbf{x} = \mathbf{x} - \mathbf{y}$ , jeho čtyřinterval pak vypadá takto:

$$(\Delta s)^2 = -(\Delta x^0)^2 + (\Delta x^1)^2 + (\Delta x^2)^2 + (\Delta x^3)^2.$$

<sup>1</sup>Pokud byste konstanty našli v jiných jednotkách, nezapomeňte, že  $\text{J} = \text{kg} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{s}^{-2}$  a  $\text{N} = \text{kg} \cdot \text{m} \cdot \text{s}^{-2}$ .

Pokud transformujeme polohy událostí  $\mathbf{x}$  a  $\mathbf{y}$  podle předpisu v zadání, dostaneme pro jeho složky po transformaci

$$\begin{aligned}\Delta x_{\text{nov}}^0 &= \frac{\Delta x^0 - \frac{v}{c} \Delta x^1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \\ \Delta x_{\text{nov}}^1 &= \frac{\Delta x^1 - \frac{v}{c} \Delta x^0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \\ \Delta x_{\text{nov}}^2 &= \Delta x^2, \\ \Delta x_{\text{nov}}^3 &= \Delta x^3.\end{aligned}$$

Je tedy vidět, že rozdíl polohových vektorů se transformuje stejně jako vektory samotné. Transformační vztahy dosadíme do nového čtyřintervalu a upravujeme:

$$\begin{aligned}(\Delta s_{\text{nov}})^2 &= -(\Delta x_{\text{nov}}^0)^2 + (\Delta x_{\text{nov}}^1)^2 + (\Delta x_{\text{nov}}^2)^2 + (\Delta x_{\text{nov}}^3)^2 \\ &= \frac{1}{1 - \frac{v^2}{c^2}} \left[ -\left(\Delta x^0 - \frac{v}{c} \Delta x^1\right)^2 + \left(\Delta x^1 - \frac{v}{c} \Delta x^0\right)^2 \right] + (\Delta x^2)^2 + (\Delta x^3)^2 \\ &= \frac{1}{1 - \frac{v^2}{c^2}} \left[ -(\Delta x^0)^2 + \frac{v^2}{c^2} (\Delta x^0)^2 + (\Delta x^1)^2 - \frac{v^2}{c^2} (\Delta x^1)^2 \right] + (\Delta x_{\text{nov}}^2)^2 + (\Delta x_{\text{nov}}^3)^2 \\ &= -(\Delta x^0)^2 + (\Delta x^1)^2 + (\Delta x^2)^2 + (\Delta x^3)^2\end{aligned}$$

kde jsme po dosazení rozepsali mocniny v hranatých závorkách, odečetli odpovídající členy a vytkli a pokrátili  $1 - v^2/c^2$ . Získali jsme tedy požadovanou invarianci čtyřintervalu při speciální Lorentzově transformaci

$$(\Delta s_{\text{nov}})^2 = (\Delta s)^2.$$

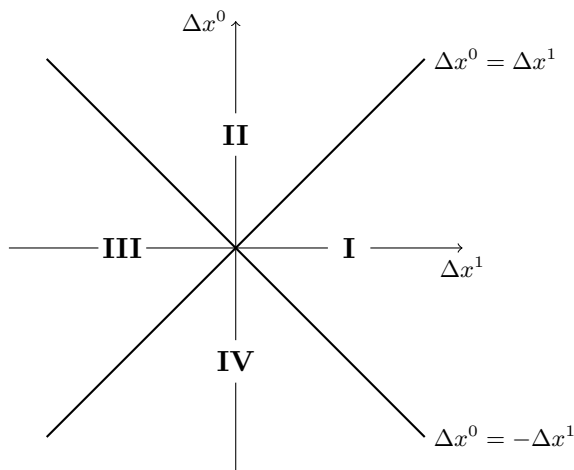
- c) Začneme nejdřív položením  $(\Delta s)^2 = 0$ . Pak můžeme zkoumat znaménko na různých stranách křivky

$$0 = -(\Delta x^0)^2 + (\Delta x^1)^2 \quad \Rightarrow \quad \Delta x^0 = \pm \Delta x^1,$$

což definuje jednu přímku se směrnici 1 a druhou  $-1$  v rovině  $(\Delta x^1, \Delta x^0)$ , jako je vidět na obrázku 1. Tyto dvě přímky značí události propojené s počátkem částicemi cestujícími rychlostí světla.

Zpátky k příkladu, na obrázku 1 jsou vyznačené oblasti I, II, III a IV. Je jasné, že v nich bude znaménko  $(\Delta s)^2$  konstantní, protože neprochází nulou (to prochází jenom na nakreslených přímkách). V daných oblastech snadno zjistíme, že platí

$$\begin{aligned}\text{I} : & (\Delta x^1)^2 > (\Delta x^0)^2, \\ \text{II} : & (\Delta x^1)^2 < (\Delta x^0)^2, \\ \text{III} : & (\Delta x^1)^2 > (\Delta x^0)^2, \\ \text{IV} : & (\Delta x^1)^2 < (\Delta x^0)^2.\end{aligned}$$



Obr. 1: Graf roviny  $(\Delta x^1, \Delta x^0)$  s vyznačeným řešením  $(\Delta s)^2 = 0$ .

Vzhledem k definici čtyřintervalu je jasné, že v oblastech I a III ( $|\Delta x^0| < |\Delta x^1|$ ) bude čtyřinterval kladný. Vektorům posunutí mezi událostmi, pro které je čtyřinterval kladný, se říká *prostorupodobné*, protože se mezi danými událostmi nelze dostat menší než světelnou rychlostí, a tudíž pro nikoho nepředstavují dvě události na jeho vlastní časové ose.

Naopak v oblastech II a IV ( $|\Delta x^0| > |\Delta x^1|$ ) je čtyřinterval určitě záporný. Těmto vektorům mezi událostmi se říká *časupodobné*, protože dané události lze v principu spojit cestováním podsvětelnou rychlostí, a tudíž to mohou být události pozorované jedním pozorovatelem na jeho časové ose.

**Vojtěch Witzany**  
witzanyv@fykos.cz

**Miroslav Rapčák**  
miro@fykos.cz

Fyzikální korespondenční seminář je organizován studenty MFF UK. Je zastřešen Oddělením pro vnější vztahy a propagaci MFF UK a podporován Ústavem teoretické fyziky MFF UK, jeho zaměstnanci a Jednotou českých matematiků a fyziků.

Toto dílo je šířeno pod licencí Creative Commons Attribution-Share Alike 3.0 Unported. Pro zobrazení kopie této licence, navštivte <http://creativecommons.org/licenses/by-sa/3.0/>.