

Základní postuláty a Lorentzovy transformace

Do základů své **speciální teorie relativity** (1905) položil Albert Einstein **pouze dva** jednoduché principy (postuláty) :

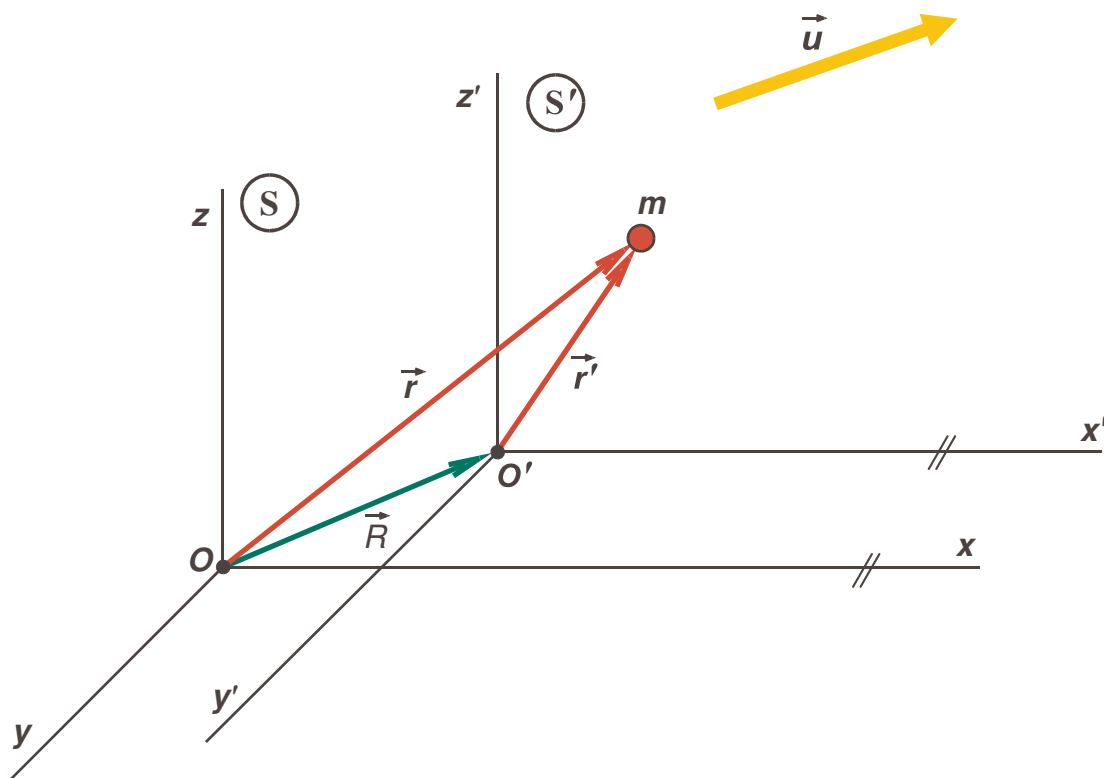
1) **Všechny fyzikální zákony mají ve všech inerciálních soustavách stejný tvar** (musí být invariantní)

2) **Rychlost světla ve vakuu je ve všech inerciálních soustavách konstantní** (bez ohledu na rychlost zdroje a pozorovatele)

Je zřejmé, že v klasické fyzice základní „elektromagnetické“ zákony - **Maxwellovy rovnice** - při přechodu z jedné **inerciální** soustavy do druhé **změní svůj tvar** (vždyť jen například ze stacionárních **nábojů** v jedné souřadné soustavě se v druhé soustavě stanou **proudy**).

Matematicky pak takový přechod mezi dvěma inerciálními soustavami popisují **Galileovy transformace**.

Je proto jasné, že **porušení prvního Einsteinova principu** způsobují **právě tyto** transformační vztahy.



Připomeňme si jejich tvar. V klasické mechanice jsme je odvodili za předpokladu, že se jedna inerciální soustava S' pohybuje vůči druhé inerciální soustavě S posuvným (translačním) pohybem **konstantní unášivou rychlostí** \vec{u} (a že v počátečním nulovém čase obě soustavy splývají) :

$$\begin{aligned}x' &= x - u_x \cdot t \\y' &= y - u_y \cdot t \\z' &= z - u_z \cdot t \\t' &= t\end{aligned}$$

Galileovy transformace

Jednoduchou derivací průvodičů jsme také našli vztah mezi rychlostmi v obou inerciálních soustavách :

$$\vec{v}' = \vec{v} - \vec{u}$$

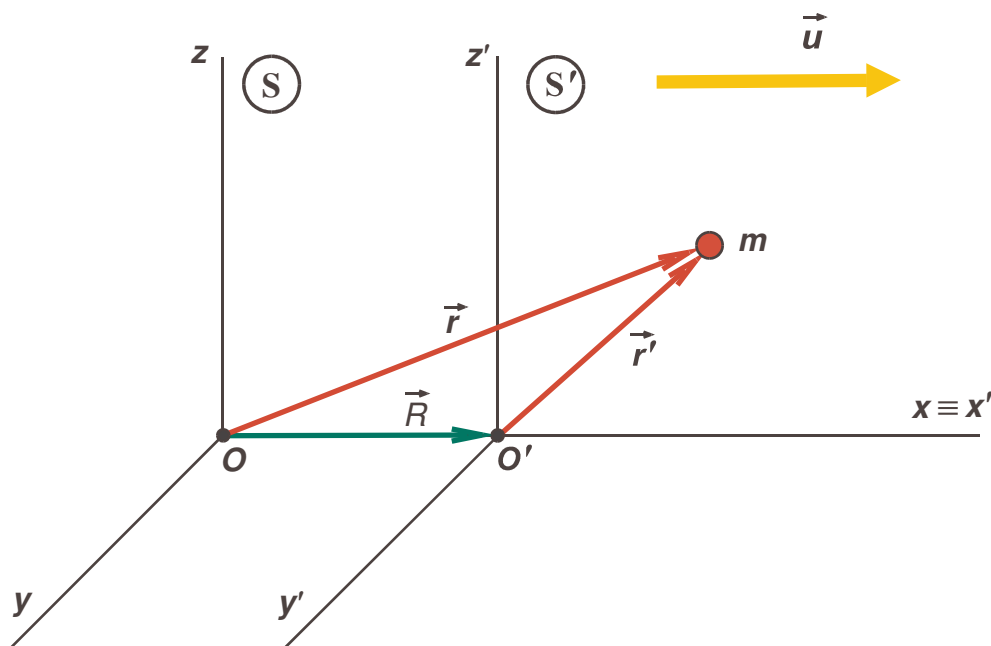
skládání rychlostí (v klasické mechanice)

Je zřejmé, že při platnosti této rovnice je **porušen i druhý Einsteinův princip** . Kdyby se totiž pohyboval světelný paprsek v soustavě S podél osy x rychlostí c , pak by v soustavě S' byla jeho rychlost jiná než rychlost světla :

$$c' = c - u \neq c$$

Tedy : **Pro splnění postulátů speciální teorie relativity budou muset přechod mezi inerciálními soustavami popisovat jiné transformační vztahy.**

Pokusíme se je nyní odvodit přímým použitím obou Einsteinových postulátů pro nejjednodušší situaci dvou inerciálních soustav - kdy unášivá rychlost je rovnoběžná se společnými x -ovými osami a zbývající osy jsou rovnoběžné (viz obr.) :



Potom budou mít klasické Galileovy transformace tvar :

$$\begin{aligned}x' &= x - u \cdot t \\y' &= y \\z' &= z \\t' &= t\end{aligned}$$

Galileovy transformace (zjednodušené)

Tyto rovnice vlastně představují matematicky nejjednodušší vztah linearit mezi proměnnými veličinami prostorových souřadnic a času, který zaručuje jednoznačné přiřazení míst a časů - tzv. událostí - v obou soustavách.

Předpokládejme, že nový vztah pro x-ové souřadnice také bude vyjadřovat lineární vztah mezi nimi, ale s jiným koeficientem :

$$x' = k \cdot (x - u \cdot t)$$

Transformační vztah je také fyzikálním zákonem , proto podle prvního Einsteinova principu musí mít obrácený transformační vztah (pro druhou soustavu) stejný tvar se stejným koeficientem (pouze s opačným znaménkem unášivé rychlosti, neboť tato rychlost je z hlediska druhé soustavy, tj. S vůči S' – také opačná) :

$$x = k \cdot (x' + u \cdot t')$$

Pro změnu rovností u souřadnic ostatních dvou os , kolmých na směr unášivé rychlosti, nebyl nalezen žádný fyzikální důvod, proto bude stále platit :

$$y' = y$$

$$z' = z$$

Časové souřadnice však rozhodně stejné nebudou . Jestliže totiž dosadíme za čárkované x z první rovnice, dostaneme :

$$x = k(k(x - u \cdot t) + u \cdot t') = k^2(x - u \cdot t) + k \cdot u \cdot t' = k^2 x - k^2 u \cdot t + k \cdot u \cdot t'$$

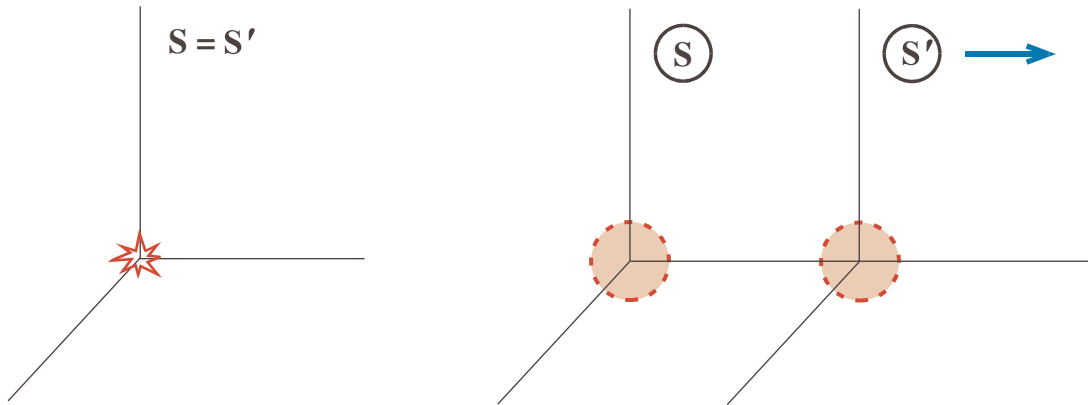
Vzniklá rovnice umožňuje vytvořit zjevně netriviální převodní vztah mezi časy v obou soustavách :

$$t' = k \cdot t + \left(\frac{1 - k^2}{k \cdot u} \right) \cdot x$$

V následujícím kroku použijeme druhý Einsteinův postulát o neměnné rychlosti světla. Využijeme také již dříve uvedený předpoklad, že obě soustavy jsou totožné na počátku odečtů obou časů , tj. pro :

$$t = t' = 0$$

Nechť v tomto čase nula v místě jejich společných počátků zableskne výbojka a v obou soustavách je pak **měřena rychlost světla**, které se podle druhého principu musí šířit vždy stejnou rychlostí - a stejnou ve všech směrech - proto v každé soustavě bude pozorována stejná "**světelná koule**" - tj. kulová vlnoplocha elektromagnetického vlnění (viz. obr.).



Když tedy bude v soustavě S změřen v nějakém čase **poloměr** této kulové vlnoplochy - což je vlastně **dráha světla** za tento čas na libovolném paprsku, vycházejícím z počátku, například i na ose x - pak musí platit :

$$x = c \cdot t$$

Protože v soustavě S' je rychlost světla stejná, musí pro čárkované souřadnice platit analogicky :

$$x' = c \cdot t'$$

Do této rovnice dosadíme z předchozích vztahů :

$$k(x - u \cdot t) = c \cdot (k \cdot t + (\frac{1-k^2}{k \cdot u}) \cdot x)$$

Upravíme pro výpočet x -ové souřadnice :

$$x \cdot (k - \frac{1-k^2}{k \cdot u} \cdot c) = c \cdot k \cdot t + u \cdot k \cdot t$$

A dostaneme :

$$x = \frac{c \cdot k \cdot t + u \cdot k \cdot t}{\left(k - \frac{1-k^2}{k \cdot u} \cdot c\right)} = c \cdot t \cdot \frac{k + \frac{u \cdot k}{c}}{\left(k - \frac{1-k^2}{k \cdot u} \cdot c\right)}$$

Porovnání získané rovnice se vztahem pro poloměr světelné koule v soustavě S nám dá podmínku pro velikost zlomku :

$$\frac{k + \frac{u \cdot k}{c}}{\left(k - \frac{1-k^2}{k \cdot u} \cdot c\right)} = 1$$

Z ní pak postupně dostáváme :

$$k + \frac{u \cdot k}{c} = k - \frac{1-k^2}{k \cdot u} \cdot c \quad / - k$$

$$\frac{u \cdot k}{c} = -\frac{1-k^2}{k \cdot u} \cdot c \quad / \cdot k u c$$

$$k^2 u^2 = -(1-k^2) \cdot c^2 = k^2 \cdot c^2 - c^2$$

A vypočítáme neznámý koeficient :

$$k^2 = \frac{c^2}{c^2 - u^2} = \frac{1}{1 - \frac{u^2}{c^2}}$$

Po odmocnění :

$$k = \sqrt{\frac{1}{1 - \frac{u^2}{c^2}}} = \sqrt{\frac{1}{1 - u^2/c^2}}$$

Po dosazení tohoto výsledku do předchozích rovnic pro x' a t' dostaneme transformační vztahy mezi inerciálními soustavami ve speciální teorii relativity :

$$\begin{aligned} x' &= \frac{x - u \cdot t}{\sqrt{1 - u^2/c^2}} \\ y' &= y \\ z' &= z \\ t' &= \frac{t - u \cdot x/c^2}{\sqrt{1 - u^2/c^2}} \end{aligned}$$

Lorentzovy transformace

Jak jsme již uvážili, transformační vztahy pro obrácený převod souřadnic musí být formálně úplně stejné, liší se pouze znaménkem unášivé rychlosti :

$$\begin{aligned}x &= \frac{x' + u \cdot t'}{\sqrt{1 - u^2/c^2}} \\y &= y' \\z &= z' \\t &= \frac{t' + u \cdot x'/c^2}{\sqrt{1 - u^2/c^2}}\end{aligned}$$

Lorentzovy transformace inverzní

Tyto transformační vztahy byly prvně objeveny Kramerem (v poněkud odlišném tvaru) v 80. letech 19. století při rozboru vlnové rovnice, pak je odvodil Holland (1900), když zkoumal podmínky invariance Maxwellových rovnic v inerciálních systémech a intenzivně je používal Lorentz při rozvíjení své elektronové teorie elektromagnetických jevů v pohybujících se tělesech (1904) a také Poincare (1906).

Lorentz (Hendrik Antoon) však z těchto transformačních vztahů nevyvodil žádné zásadní závěry, snažil se je vysvětlit v rámci klasické fyziky. Za jedinou správnou inerciální soustavu, s jedině správnými souřadnicemi, považoval stále klidový absolutní prostor, ve kterém platí základní tvar Maxwellových rovnic. V ostatních inerciálních soustavách, které se pohybují vůči absolutnímu prostoru, jsou pak souřadnice nesprávné, zkrácením měřítek a zpomalováním hodin (které matematicky plynou z transformačních vztahů).

Zásadní krok vpřed udělal až Albert Einstein, když zavrhnul výlučnost absolutního prostoru a času a pokládal všechny inerciální soustavy za rovnocenné pro (nejen) elektromagnetické zákony a souřadnice v těchto soustavách považoval za objektivní a správné.

Vzájemná souvislost prostorových a časových souřadnic a jejich závislost na pohybovém stavu souřadného systému - pak pro Einsteina znamenala zcela nové pojetí prostoru a času, které samozřejmě ovlivnilo zásadním způsobem fyzikální obraz celého našeho světa.

Dříve než se budeme obdivovat úžasným relativistickým efektům, seznámíme se s základními používanými pojmy teorie relativity a všimneme si několika přímých důsledků Lorentzových transformací :

Soustava souřadnic je samozřejmě především matematický pojem, který jsme poznali nejprve v analytické geometrii jako (takřka) nehmotný systém narýsovaných přímek a měřítek.

Všechny fyzikální veličiny počínaje délkou, časem, atd. jsou však veličinami měřitelnými, tj. musíme o nich vždy uvažovat v souvislosti s realizací jejich změření.

Fyzikální soustava souřadnic je tedy zřejmě nějaká mechanická soustava **měřících tyčí** jistě **nezanedbatelné hmotnosti**, protože bude asi obsahovat mnoho dalších konstrukčních prvků jako různé vzpěry a příčky, které musí zajistit, aby se měřicí tyče neprohýbaly a aby svíraly předepsané úhly.

Dále musí souřadnicová soustava obsahovat přesné **hodiny** pro měření času, jak dále uvidíme, ne pouze jedny. Nesmíme zapomenout na zajištění pracovních a životních podmínek pro přítomnost nějakého **aktivního činitele** (optimálně asi člověka), který provádí vlastní měření – tzv. **pozorovatel**.

Fyzikálně tedy musíme **soustavu souřadnic** chápat jako (dosti) **hmotné těleso**, většinou tvořící nedílný celek s nějakým jiným tělesem, které chceme sledovat (představte si její realizaci na Zemi, ve vlaku, v letadle, na oblíbené raketě ...).

V souřadné soustavě (nepříklad S) změřené **prostorové souřadnice** x, y, z a **čas** t pak vypovídají o tom, že na určitém místě a v určitém čase se něco stalo - je to tzv. **událost** v soustavě S . Všechny čtyři souřadnice jsou principiálně stejně důležité, proto se většinou formálně matematicky spojují do čtyřrozměrného **časoprostoru** (x, y, z, t) .

Uvažme ještě jednu okolnost při stanovení (změření) nějaké události v soustavě S : Jak prostorové souřadnice, tak i čas musejí být opravdu **změřeny v této soustavě**, tj. pozorovatel musí odečíst **souřadnice na jejich měřících tyčích** a také **čas na hodinách** soustavy.

Co to je ale za hodiny? Můžeme si například představit, že si pozorovatel **přinese s sebou** na místo sledované události svoje hodinky a **tam** na nich odečte čas, jak vlastně všichni **běžně v životě děláme**?

V teorii relativity to ale nelze udělat!

Podle poslední rovnice Lorentzových transformací totiž **časový údaj závisí na unášivé rychlosti** soustavy. Kdyby tedy pozorovatel **přenášel** své hodiny nenulovou rychlostí po soustavě S , už by to **nebyly** hodiny této soustavy - patřily by do soustavy jiné.

Vlastní hodiny každé souřadné soustavy (tedy i každého tělesa), které mají měřit její **vlastní čas**, musí být proto **stále v klidu** vůči této soustavě - musí být **stále na stejném místě** této soustavy.

V teorii relativity často sledujeme **několik událostí** v **různých místech** zvolené soustavy a přitom určujeme jejich časy – tedy podle předchozích úvah **v místě každé události** potřebujeme mít předem připravené **vlastní hodiny**.

V každé soustavě souřadnic musí tedy existovat **ne jedny** hodiny, ale celý **soubor vlastních hodin**, **vhodně rozmístěných** v místech očekávaných událostí, **stejně rychle jdoucích** a samozřejmě vzájemně **synchronizovaných**.

Příprava takového souboru se předpokládá dvěma možnými způsoby :

- a) Všechny vhodné hodiny (jdoucí stejně rychle) můžeme shromáždit na jednom místě soustavy, synchronizovat je (seřadit na stejný údaj) a nekonečně pomalu je posunout na potřebná místa. To je jistě teoreticky vynikající, ale pro skutečnou realizaci bychom určitě použili druhý způsob :
- b) Nebo vhodné hodiny napřed rozmístíme na potřebná místa a potom je synchronizujeme s nějakými klidovými hodinami soustavy (aspoň jedny jistě v soustavě musejí být) - s využitím konstantní rychlosti světla (tj. elektromagnetického signálu) a změřené délky jeho dráhy.

Všimněme si dále, že z Lorentzových transformací přímo plyne (aby měl zlomek smysl) zásadní podmínka pro unášivou rychlost souřadné soustavy:

$$u \leq c$$

Každá soustava je ale hmotné těleso a naopak každé těleso může být souřadnou soustavou, proto tuto nerovnost považujeme za základní podmínku na rychlost tělesa ve speciální teorii relativity :

rychlost světla ve vakuu je mezní rychlostí pohybu hmotných těles

Ze tvaru Lorentzových transformací je také ihned vidět jejich vynikající vlastnost - že pro nízké rychlosti (ve srovnání s rychlostí světla) přecházejí na klasické Galileovy transformace :

$$\begin{aligned} x' &= \frac{x - u \cdot t}{\sqrt{1 - u^2/c^2}} \xrightarrow{u \ll c} x - u \cdot t \\ t' &= \frac{t - u \cdot x/c^2}{\sqrt{1 - u^2/c^2}} \xrightarrow{u \ll c} t \end{aligned}$$

Pro takové nízké rychlosti tedy v běžném životě a v běžných technických aplikacích můžeme dále používat klasickou Newtonovu mechaniku, jejíhož příjemného souladu s našimi intuitivními představami o okolním světě si pak už jistě budeme velmi vážit.