



**PEDAGOGICKÁ
FAKULTA**
Masarykova univerzita

Speciální teorie relativity

Doc. RNDr. Petr Sládek, CSc.

Pedagogická fakulta
Masarykova Univerzita
Poříčí 7, 603 00 Brno



Pro potřeby přednášky zpracováno s využitím <http://www.fyzika007.cz/specialni-teorie-relativity>, a dalších materiálů např. zde uvedených

Úvodem

Klasická mechanika



Klasická mechanika - vznik v 17. století (Newton, Galileo)

- shrnutí veškerých poznatků o pohybu těles do tří Newtonových pohybových zákonů:
 - **zákon setrvačnosti**
 - **zákon síly**
 - **zákon akce a reakce**

Úvodem

Klasická mechanika X nové teorie



Na počátku 20. století se objevily dvě teorie, zcela popírající samotné základy klasické fyziky a tvořící základ fyziky moderní:

- **teorie relativity (speciální a později obecná)** – makroskopické předměty, popis chování při velmi vysokých rychlostech, chování ve velmi silných gravitačních polích,
- **kvantová teorie** – mikroskopické jevy.

Společné rysy obou teorií:

- vychází z předpokladů, které v základech popírají klasickou fyziku,
- pro jevy z běžného života (malé rychlosti, větší rozměry) dávají velmi podobné výsledky jako klasická fyzika (a proto se jednodušší klasická fyzika v těchto situacích používá pořád),
- v oblastech, kvůli kterým vznikly (velké rychlosti, mikroskopické rozměry), dávají předpovědi, které jsou v příkrém rozporu s běžnou zkušeností,
- jejich přijetí znamená „zahození“ mnohého, na co jsme zvyklí se spoléhat.

Prostor a čas v klasické mechanice



Pojmy rychlost, zrychlení, klid, přímočarý pohyb mohou být definovány pouze tehdy, když je předem daná **vztažná soustava** vzhledem k níž se pohyb tělesa vyšetřuje.

Pod vztažnou soustavou se rozumí soustava prostorových souřadnic udávajících polohu tělesa v prostoru

- dostatečně tuhé a přesné měřicí tyče

a hodiny sloužící ke stanovování časových intervalů

- periodický proces, který souhlasí s periodičností jiných procesů

Prostor a čas v klasické mechanice



Obecně známé poznatky v klasické mechanice o prostoru a času:

- polohu tělesa v prostoru určujeme vždy vzhledem k okolním tělesům (vztažné soustavě):
 - pomocí souřadnic (x, y, z v prostoru; x, y v rovině)
 - událost je děj, který nastane v určitém místě prostoru a v určitém čase
- popisujeme jí 4 souřadnicemi ($\mathbf{x}, \mathbf{y}, \mathbf{z}$ - místo; \mathbf{t} - čas konání)

Prostor a čas v klasické mechanice



Čas a prostor jsou v klasické fyzice absolutní, představují jeviště, na kterém se odehrávají fyzikální jevy, ale žádný z těchto jevů toto jeviště nijak neovlivňuje.



- Čas běží stejně rychle pro všechny pozorovatele (všechny správně běžící hodinky ukazují stejně).
- 1 metr je všude stejná vzdálenost, bez ohledu odkud se na ní díváme.
- atd.

⇒ Není problém zavést soustavu souřadnic.

Přesto všichni nevidí to samé.

Prostor a čas v klasické mechanice

V klasické mechanice o prostoru a čase platí: (pro $v \ll c$)

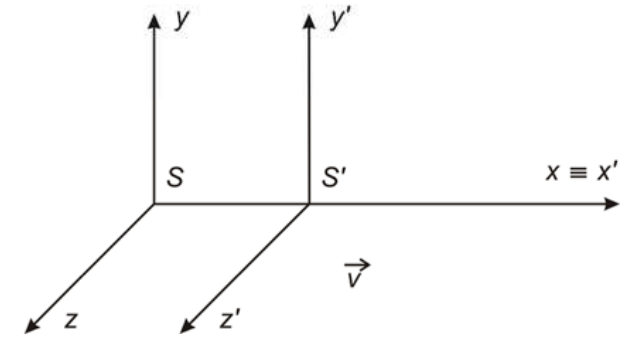
ČAS JE ABSOLUTNÍ - plyne stejně rychle ve všech vztažných soustavách

SOUČASNOST JE ABSOLUTNÍ - 2 události v různých místech současné v jedné soustavě, potom musí být současné ve všech soustavách (plyne z předchozího tvrzení)

VZDÁLENOST JE ABSOLUTNÍ - v jedné soustavě je vzdálenost dvou míst 50 km, v ostatních soustavách vzdálenost stejných míst je také 50 km

HMOTNOST TĚLESA JE STÁLÁ a nezávislá na velikosti rychlosti, kterou se pohybuje

PLATÍ KLASICKÝ PRINCIP SKLÁDÁNÍ RYCHLOSTÍ



Prostor a čas v klasické mechanice

Galileiho (mechanický) princip relativity:

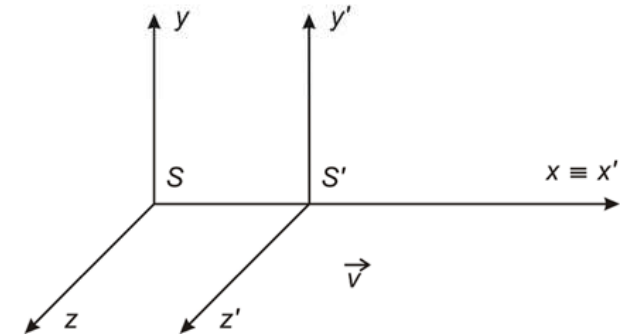
Žádným mechanickým pokusem nemůžeme rozlišit, zda je soustava v klidu nebo v pohybu.

Př. Nádraží a vlak

⇒ Na nádraží naměříme u všech mechanických pokusů stejné výsledky jako ve vlaku, který nádražím rovnoměrně projíždí (předměty budou padat kolmo dolů, kyvadla budou kývat se stejnou frekvencí, kuličky se budou srážet stejným způsobem...).

Sledujeme libovolný fyzikální pokus:

Při pohledu z libovolného místa uvidíme stejný děj, ale souřadnice se budou lišit.



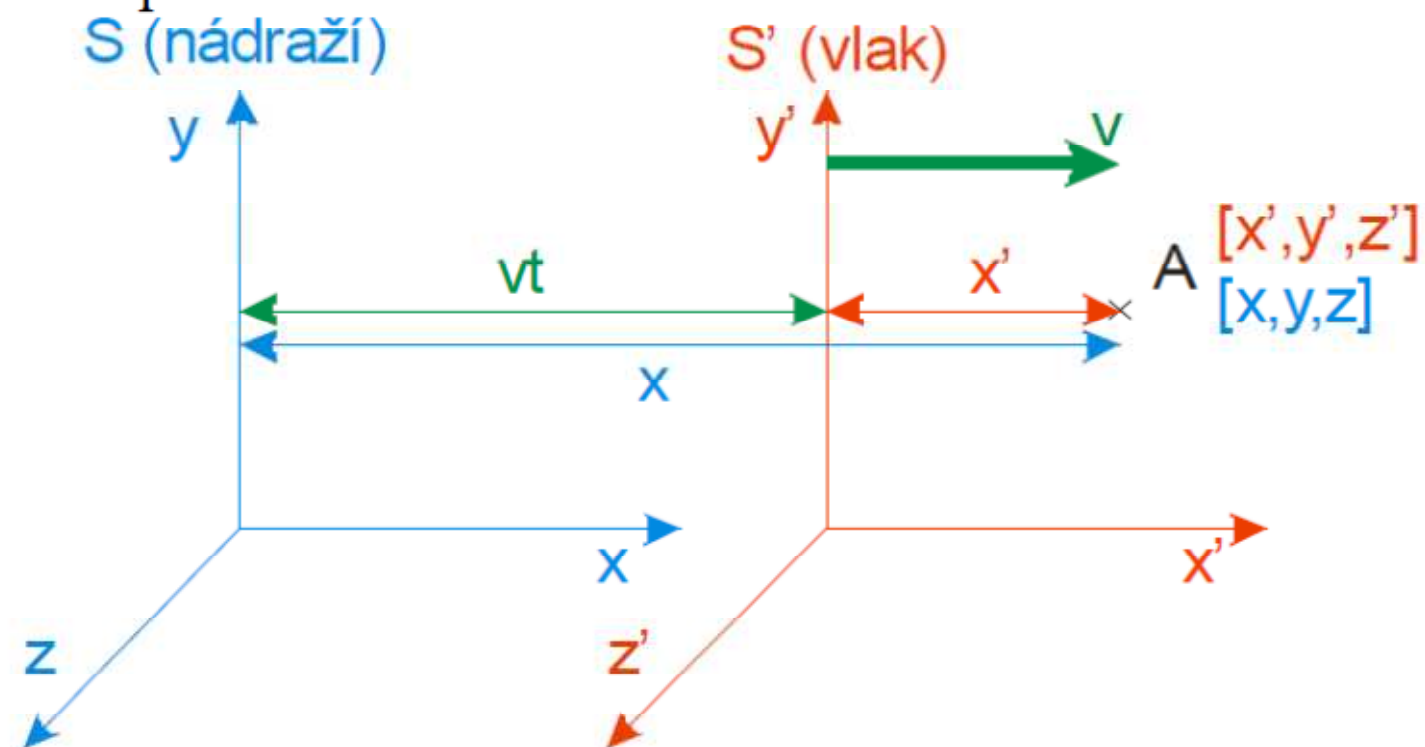
Prostor a čas v klasické mechanice

Galileiho (mechanický) princip relativity

- tvrdí, že zákony mechaniky jsou stejné pro každou inerciální vztažnou soustavu
- všechny inerciální soustavy jsou z hlediska klasické mechaniky rovnocenné
- žádným vnitřním mechanickým pokusem nelze zjistit, ujak rychle se daná soustava pohybuje.

Prostor a čas v klasické mechanice

Jak spolu souvisí souřadnice x a x' ?



Z obrázku je vidět, že platí: $x = x' + vt$.

Prostor a čas v klasické mechanice

- **GALILEIHO (speciální) TRANSFORMACE**
- udává přechod od souřadnic v jedné IVS k souřadnicím v jiné IVS
- platí pouze v klasické mechanice

$$x = x' + v \cdot t$$

$$y = y'$$

$$z = z'$$

$$t = t'$$

Shrnutí: V klasické fyzice je prostor i čas absolutní transformovatelný pomocí Galileiho transformace.

Prostor a čas v klasické mechanice

Zákony klasické mechaniky jsou invariantní (neměnné) vzhledem ke Galileiho transformaci.

Př. 2.NZ

$$\vec{F} = m \cdot \vec{a} = m \frac{d^2}{dt^2} \vec{r}$$
$$F = m \cdot a = m \frac{d^2 x}{dt^2} = m \frac{d^2(x' + vt)}{dt^2} = m \frac{d^2 x'}{dt^2} = F'$$

Invariantní vůči Galileiho transformaci jsou zákon zachování energie a zákon zachování hybnosti.

Vývoj fyziky v 19. století

Experimentální a zejména teoretické výsledky získané především v průběhu 19. století v optice ale zejména v oblasti elektřiny a magnetismu

1873 skotský fyzik James Clerk Maxwell (1831 – 1879)

rovnice elektromagnetického pole



Tyto rovnice však **nebyly invariantní** vůči Galileiho transformaci.

Počátkem 20. století - holandský fyzik A. Lorentz

rovnice elektromagnetického pole jsou invariantní vůči jisté transformaci souřadnic a času, kterou dnes nazýváme Lorentzovou transformací.

Vývoj fyziky v 19. století

Rovnice mechaniky a elektromagnetického pole by měly být invariantní vůči stejné transformaci a bylo nutné uvedený rozpor řešit.

Rovnice elektromagnetického pole \longrightarrow existence elektromagnetických vln šířících se **rychlostí světla - světlo je elektromagnetickým zářením.**

(existence byla potvrzena pokusy německého fyzika Heinrich Hertz)

Mechanické představy - „nosič“ elektromagnetického vlnění

Huygensův pojem **éteru.**



Současně s tím představa klidného a celý vesmír vyplňujícího éteru umožňovala ztotožnit éter s Newtonovým absolutním prostorem.

Fyzikům se tak zdánlivě otevřela možnost určení absolutního pohybu těles vůči nehybnému éteru optickými metodami.

Vývoj fyziky v 19. století

Úsilí fyziků koncem 19. století bylo tak soustředěno na experimentální důkaz existence éteru a podpory výběru jedné ze dvou možností:

- buď upravit Maxwellovy rovnice tak, aby byly invariantní vůči Galileově transformaci
- nebo upravit Newtonovy pohybové rovnice tak, aby respektovaly invariantnost vůči Lorenzově transformaci.

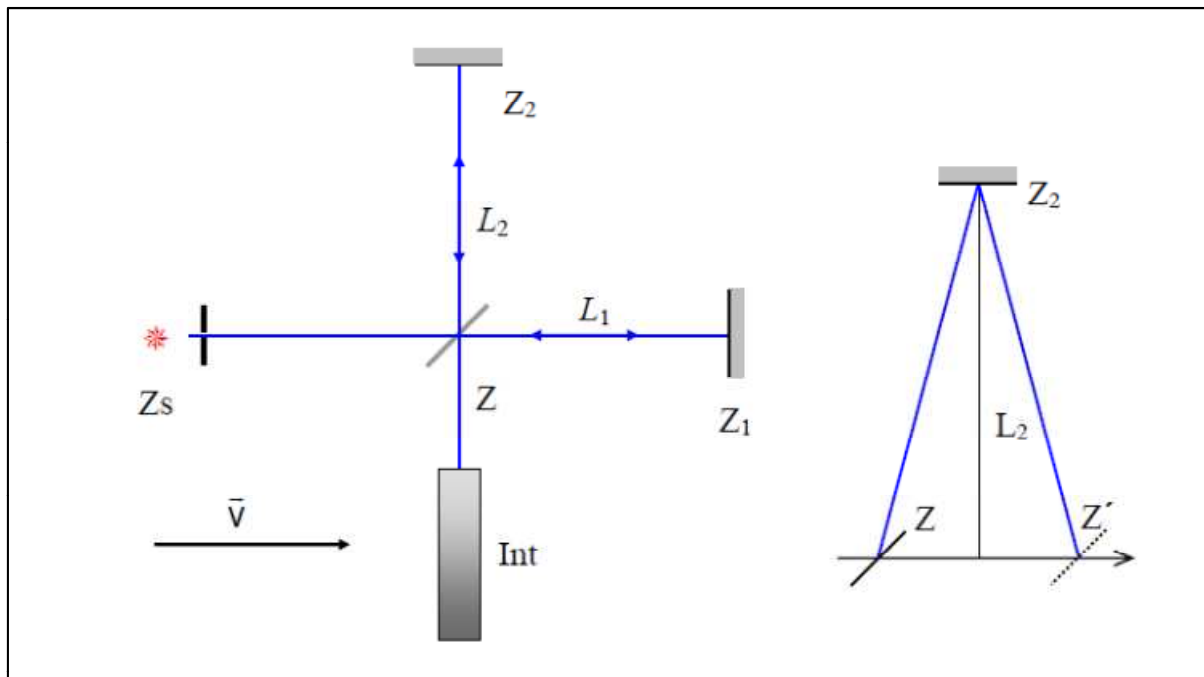
Klíčový experiment: **MICHELSON – MORLEYŮV POKUS**

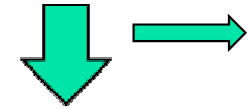
Předpoklad: *Rychlost světla šířícího se klidným éterem je závislá na rychlosti a směru pohybu pozorovatele.*

O svém pohybovém stavu vůči klidnému éteru by tedy pozorovatel mohl rozhodnout podle jím naměřené rychlosti světla. Navrhnul proto pokus, při kterém se porovnávaly časové intervaly, během nichž světlo proběhne dvě stejné dráhy různě orientované vzhledem k Zemi, pohybující se s pozorovatelem vůči klidnému éteru.

MICHELSON – MORLEYŮV POKUS

První pokus, při kterém se porovnávaly časové intervaly, během nichž světlo proběhne dvě stejné dráhy různě orientované vzhledem k Zemi, pohybující se s pozorovatelem vůči klidnému éteru, provedl Albert Abraham Michelson v Postupimi, opakován byl r. 1887 s Edwardem Morleym v Clevelandu.





MICHELSON – MORLEYŮV POKUS

1. paprsek

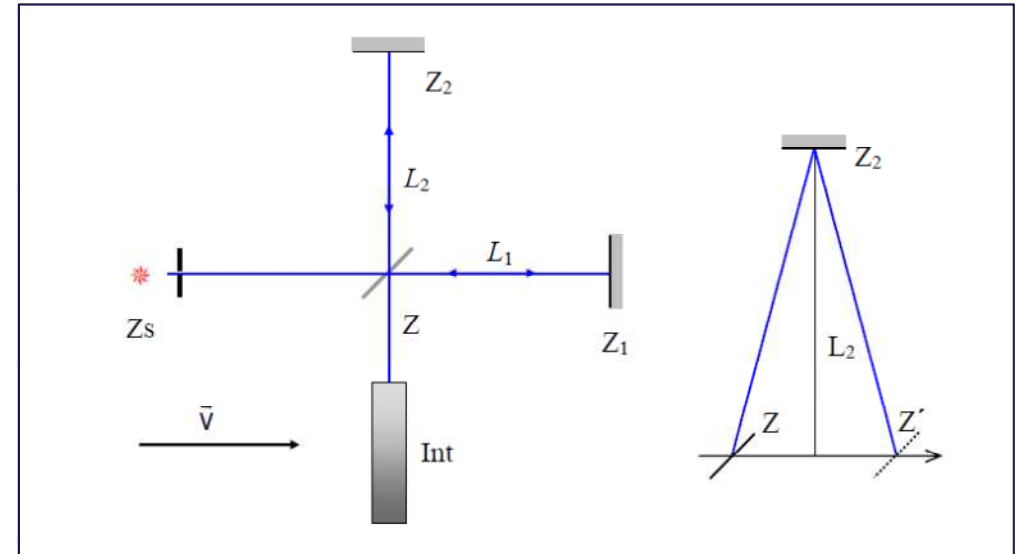
$$t_1 = \frac{L_1}{c - v_z} + \frac{L_1}{c + v_z} = \frac{2L_1}{c} \frac{1}{1 - \left(\frac{v_z}{c}\right)^2} = \frac{2L_1}{c(1 - \beta^2)}$$

2. paprsek

$$L_2^2 + \left(\frac{v_z t_2}{2}\right)^2 = \left(\frac{c t_2}{2}\right)^2 \Rightarrow t_2 = \frac{2L_2}{c \sqrt{1 - \beta^2}}$$

Časový rozdíl

$$\Delta t_1 = t_2 - t_1 = \frac{2}{c} \left(\frac{L_2}{\sqrt{1 - \beta^2}} - \frac{L_1}{1 - \beta^2} \right)$$

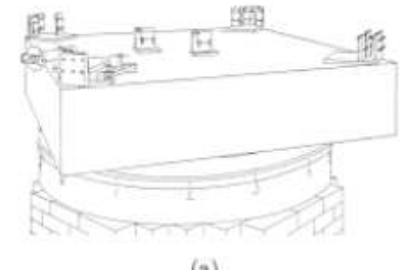


Po otočení o 90°

$$\Delta t_2 = \frac{2}{c} \left(\frac{L_2}{1 - \beta^2} - \frac{L_1}{\sqrt{1 - \beta^2}} \right)$$


Při otočení celého zařízení by tedy mělo dojít k posunutí interferenčních proužků, které odpovídá časovému rozdílu $\approx \frac{L_1 + L_2}{c} \beta^2$

K překvapení experimentátorů i napjaté fyzikální veřejnosti však ani při opakování pokusu **nedošlo k žádnému posunutí** interferenčních proužků.



Einsteinovy postuláty STR

K překvapení experimentátorů i napjaté fyzikální veřejnosti však ani při opakování pokusu **nedošlo k žádnému posunutí** interferenčních proužků.

Řešení i vysvětlení problému  Albert Einstein v r.1905.

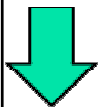
Jeho **speciální teorie relativity** byla založená na dvou základních postulátech:

I. postulát speciální teorie relativity – princip relativity

Pro formulaci všech fyzikálních zákonů jsou všechny inerciální soustavy rovnocenné.

II. postulát speciální teorie relativity – princip konstantní rychlosti světla

Světelné signály se šíří ve všech inerciálních soustavách konstantní rychlostí (pro vakuum $c = 299\,792\,458\text{ ms}^{-1}$).



Lorentzova transformace

Důsledkem Einsteinových postulátů \longrightarrow nalezení transformace souřadnicové soustavy, která má tu vlastnost, že ponechává nezměněnu rovnici kulové vlnoplochy světelné vlny vyslané z bodového zdroje.

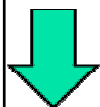
Je-li z počátku souřadnicové soustavy $x; y; z$ vyslán v okamžiku $t = 0$ světelný signál, pak v okamžiku t je jeho vlnoplocha určena rovnicí

$$(x)^2 + (y)^2 + (z)^2 = (ct)^2$$

2. Einsteinův postulát \longrightarrow v jiné inerciální soustavě $x'; y'; z'$ **musí** být rovnice téže vlnoplochy

$$(x')^2 + (y')^2 + (z')^2 = (ct')^2$$

přičemž *čas už nepokládáme za veličinu absolutní*, plynoucí ve všech inerciálních soustavách stejně a v nové soustavě jej značíme t' .





Lorentzova transformace, prostoročas

Zavedeme-li „časovou souřadnici (ct)

$$r^2 = (x)^2 + (y)^2 + (z)^2$$

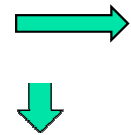


$$s^2 = (x)^2 + (y)^2 + (z)^2 - (ct)^2 = 0$$

$$s'^2 = (x')^2 + (y')^2 + (z')^2 - (ct')^2 = 0$$

- Z matematického hlediska začínáme tak pracovat s **čtyřrozměrným prostorem** se třemi prostorovými a jednou časovou souřadnicí, tzv. **prostoročasem**, jeho jednotlivé body označujeme jako **události**.
- Výraz **s** nazýváme *intervalem mezi dvěma událostmi*,
(V případě $s = 0$ mezi událostí v počátku souřadnicové soustavy v okamžiku $t = 0$ (vyslání světelného signálu) a událostí v bodě vlnoplochy v okamžiku t (příchod světelného signálu)).

Interval může být zaveden pro libovolné události, jež nemusí být nutně spojeny světelným signálem $s_{AB}^2 = (x_B - x_A)^2 + (y_B - y_A)^2 + (z_B - z_A)^2 - c^2(t_A - t_B)^2$



Lorentzova transformace, prostoročas

Pro dvě blízké události.

$$ds^2 = dx^2 + dy^2 + dz^2 - c^2 dt^2$$

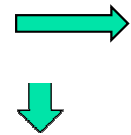
(pseudoeukleidovská metrika – záporné znaménko u časové souřadnice)

$$s_{AB}^2 = (x_B - x_A)^2 + (y_B - y_A)^2 + (z_B - z_A)^2 - c^2(t_B - t_A)^2 = l_{AB}^2 - c^2 t_{AB}^2$$

Protože $(s_{AB})^2 = (s_{AB}')^2$ (viz dále) pak $l_{AB}^2 - c^2 t_{AB}^2 = l_{AB}'^2 - c^2 t_{AB}'^2$

*Existuje inerciální vztažná soustava, v níž budou obě události **soumísné**?*

- Z podmínky $l_{AB} = 0$ pak dostáváme $(s_{AB})^2 = -c^2 t_{AB}^2 < 0$:
- Interval mezi takovými událostmi nazýváme *interval časové povahy (časupodobné)*. Interval spojený se světočarami částic jsou vždy časupodobné ($v < c$), neboť částice v daném intervalu urazí vždy menší vzdálenost než světlo.
- U časupodobných intervalů se pozorovatelé ve všech inerciálních soustavách shodnou na jejich pořadí v čase, tj. např. událost *A* nastala před událostí *B* ve všech soustavách.



Lorentzova transformace, prostoročas

Existuje inerciální vztažná soustava, v níž budou obě události **současné**?

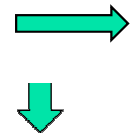
Z podmínky $t_{AB} = 0$ pak dostáváme $(s_{AB})^2 = l_{AB}^2 > 0$:

- Intervaly mezi takovými událostmi nazýváme *intervaly prostorové povahy* (**prostorupodobné**).
- Pro takové události jsou pojmy „dříve“, „současné“ a „později“ relativní..

I v případě, že $l_{AB} \neq 0$ i $t_{AB} \neq 0$, může být splněna podmínka $s_{AB}^2 = l_{AB}^2 - c^2 t_{AB}^2 = 0$

Tj. $l_{AB} = ct_{AB}$

Vidíme, že vzdálenost mezi událostmi u takového intervalu odpovídá šíření světelného signálu, proto takové intervaly nazýváme intervaly **svět lupodobné** (nulové).



Lorentzova transformace, prostoročas

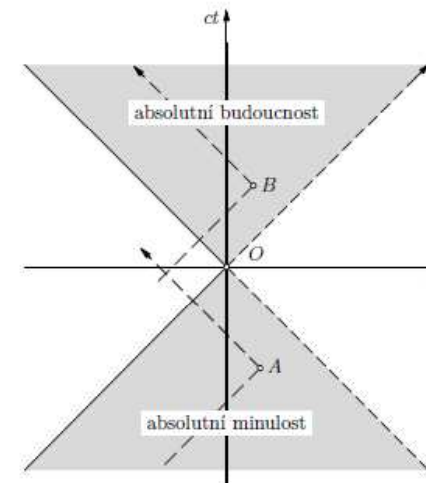
Kauzální struktura prostoročasu:

- Přímkami odpovídající pohybům částic procházejících počátkem a pohybujících se přímočaře musejí ležet ve Vybarvených oblastech. Pro kteroukoliv událost z této oblasti a událost v počátku *bude platit* $c^2t^2 - l^2 < 0$, tj. intervaly mezi těmito událostmi jsou časové povahy.

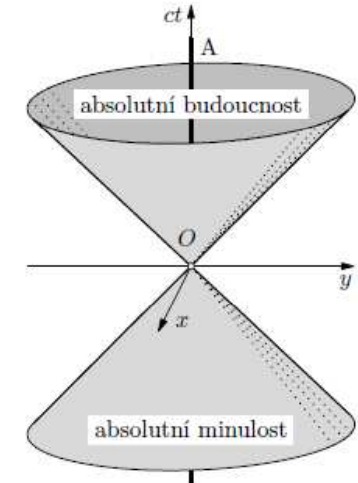
Dá se proto najít soustava, v níž kterákoliv událost z této oblasti proběhne v tomtéž místě prostoru jako

událost v počátku, ale nedá se najít soustava, v níž by obě události byly současné. Pro oblast nad vodorovnou osou je $t > 0$, takže události z vyplněné oblasti nad osou proběhnou ve všech soustavách *po* události v počátku; tato oblast je proto oblastí **absolutní budoucnosti** vzhledem k události v počátku (i když zde používáme termín „absolutní“, vztahuje se tento pojem k určité události a nemá tedy význam absolutního budoucího času ve smyslu newtonovské fyziky). Podobně události z vyplněné oblasti pod osou představují **absolutní minulost** vzhledem k události v počátku.

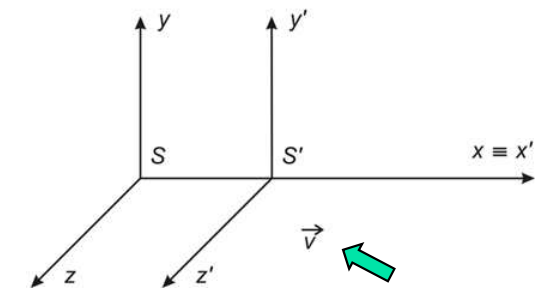
Podobnou úvahou zjistíme, že události z nevyplněné oblasti mají tu vlastnost, že interval mezi kteroukoliv z nich a událostí v počátku je **prostoropodobný** (bez příčinné souvislosti).



(a) Absolutní minulost a budoucnost



(b) Světelný kužel



Lorentzova transformace, prostoročas

■ Transformace souřadnic mezi inerciálními soustavami S a S' musí splňovat následující podmínky:

- x', y', z', t' musí být lineárními funkcemi x, y, z, t , protože podle principu relativity těleso pohybující se rovnoměrně přímočaře v soustavě S se bude pohybovat rovnoměrně přímočaře i vůči soustavě S'
- Pro velikosti intervalů mezi dvěma událostmi pak musí platit:

$$s'^2 = k \cdot s^2$$

Kde koeficient úměrnosti k musí vyhovovat následujícím

$$k \neq k(x, y, z, t)$$

homogenita prostoru a času

$$k \neq k(\vec{v})$$

isotropie (nezávislost na směru)

ale může být $k = k(|\vec{v}|)$

principiálně není omezena



Požadavky na transformaci intervalu mezi dvěma událostmi s

$$s'^2 = k(|\vec{v}|) \cdot s^2$$

opačná $s^2 = k(|-\vec{v}|) \cdot s'^2$

Pokud aplikujeme ještě jednou:

$$s^2 = k(|\vec{v}|) \cdot k(|-\vec{v}|) \cdot s'^2$$

Protože $k(|\vec{v}|) = k(|-\vec{v}|)$, pak $k^2(|\vec{v}|) = 1$ $k(|\vec{v}|) = \pm 1$

jediná možnost $k(|\vec{v}|) = +1$, pro zachování identické transformace při $v = 0$.

- Pro velikosti intervalů mezi dvěma událostmi pak musí platit:
 $(x')^2 + (y')^2 + (z')^2 - (ct')^2 = s'^2 = s^2 = (x)^2 + (y)^2 + (z)^2 - (ct)^2$

Lorentzova transformace, prostoročas

■ Požadavky na transformaci intervalu mezi dvěma událostmi s, s' :

$$s'^2 = k(|\vec{v}|) \cdot s^2$$

opačná $s^2 = k(|-\vec{v}|) \cdot s'^2$

Pokud aplikujeme ještě jednou:

$$s'^2 = k(|\vec{v}|) \cdot k(|-\vec{v}|) \cdot s'^2$$

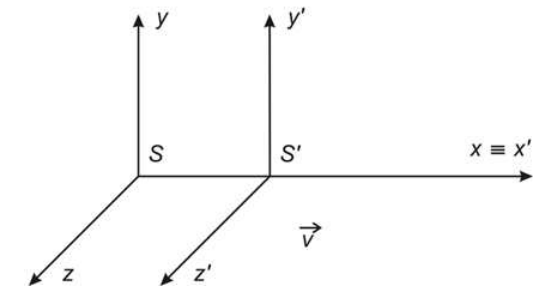
Protože $k(|\vec{v}|) = k(|-\vec{v}|)$, pak $k^2(|\vec{v}|) = 1 \implies k(|\vec{v}|) = \pm 1$

jediná možnost $k(|\vec{v}|) = +1$, pro zachování identické transformace při $v = 0$.



- Pro velikosti intervalů mezi dvěma událostmi pak musí platit:

$$(x')^2 + (y')^2 + (z')^2 - (ct')^2 = s'^2 = s^2 = (x)^2 + (y)^2 + (z)^2 - (ct)^2$$



Lorentzova transformace

Volíme-li $\vec{v} \parallel x$

Pak z linearity x', y', z', t' na x, y, z, t

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$x' = Ax + Bt$$

$$t' = Px + Qt$$

kde A, B, P, Q jsou koeficienty lineární závislosti, platící při libovolné poloze a čase a splňující $(x')^2 + (y')^2 + (z')^2 - (ct')^2 = s'^2 = s^2 = (x)^2 + (y)^2 + (z)^2 - (ct)^2$

Po dosazení: $(Ax + Bt)^2 + (y)^2 + (z)^2 - (c(Px + Qt))^2 = (x)^2 + (y)^2 + (z)^2 - (ct)^2$

Platí pro libovolné x, t (dostáváme 3 rovnice)

$$(1) x^2: \quad A^2 - c^2P^2 = 1$$

$$(2) t^2: \quad B^2 - c^2Q^2 = -c^2$$

$$(3) xt: \quad 2AB - 2c^2PQ = 0$$

$$(4) \text{ Navíc pro počátek } O' \text{ platí: } x'_{O'} = 0 \quad Ax + Bt \quad -\frac{B}{A} = \frac{x}{t} = v \quad -B = Av$$



Pro dosažení: $(Ax + Bt)^2 + (y)^2 + (z)^2 - (c(Px + Qt))^2 = (x')^2 + (y')^2 + (z')^2 - (ct)^2$

Platí pro libovolné x, t (dostáváme 3 rovnice)

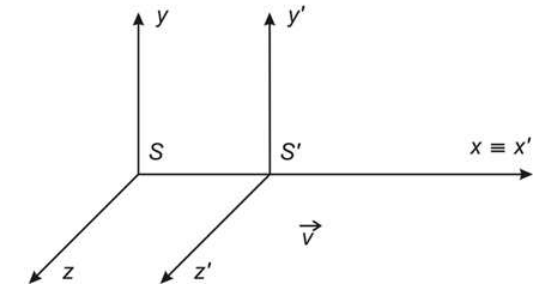
(1) $x^2: A^2 - c^2P^2 = 1$

(2) $t^2: B^2 - c^2Q^2 = -c^2$

(3) $xt: 2AB - 2c^2PQ = 0$

(4) Navíc pro počátek O' platí: $x'_{O'} = 0 Ax + Bt \quad -\frac{B}{A} = \frac{x}{t} = v \quad -B = Av$

Vztažná soustava S' se pohybuje ve směru $+x$ rychlostí v vůči soustavě S .



Lorentzova transformace

Handwritten derivation of Lorentz transformation coefficients:

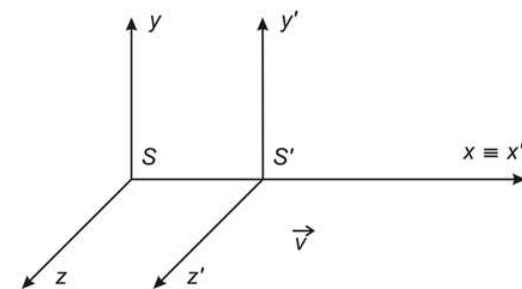
(1) $A^2 - c^2P^2 = 1$
 (2) $B^2 - c^2Q^2 = -c^2$
 (3) $AB - c^2PQ = 0$
 (4) $-B = Av$

(4) dosadíme do (2):
 $A^2v^2 - c^2Q^2 = -c^2$ (přečteno)
 (1) vyjádříme v^2 (přečteno)
 $A^2v^2 - c^2Q^2 = -c^2$
 $-c^2Pv^2 + c^2Q^2 = v^2 + c^2$
 $-c^2Pv^2 + c^2 \frac{(v + c^2Pv)^2}{(-c^2P)} = v^2 + c^2$
 $-P^2v^2 + \frac{v^2 + 2c^2Pv^2 + c^4P^2v^2}{c^4P^2} = \frac{v^2 + c^2}{c^2}$
 $\frac{-P^2c^4 + v^2 + 2c^2Pv^2 + c^4P^2v^2}{c^4P^2} = \frac{v^2 + c^2}{c^2}$
 $\frac{v^2}{c^2P^2} + \frac{2c^2P^2v^2}{c^4P^2} = v^2 + c^2$
 $\frac{v^2}{c^2} \frac{1}{P^2} = c^2 - v^2$
 $P^2 = \frac{v^2}{c^2 - v^2} = \frac{v^2}{c^2(1 - \frac{v^2}{c^2})}$

(4) dosadíme do (3):
 $-A^2v - c^2PQ = 0$ (přečteno)
 (1) vyjádříme v (přečteno)
 $A^2v - c^2PQ = v$
 $-c^2Pv - c^2PQ = v$
 $Q = \frac{v + c^2Pv}{-c^2P}$
 $Q = \frac{1 + c^2P}{-c^2P} \frac{v}{c^2(1 - \frac{v^2}{c^2})}$
 $Q = \frac{1 + \frac{v}{c^2}P}{-1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{c^2 + vP}{c^2 - v^2} = \frac{1}{1 - \frac{v^2}{c^2}}$
 $Q = -\frac{1}{1 - \frac{v^2}{c^2}}$
 $P = \frac{v}{c\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$
 $P = \frac{v}{c^2 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$

Q do (1)
 $A^2v^2 - c^2 \left(\frac{1}{1 - \frac{v^2}{c^2}} \right)^2 = -c^2$
 $A^2v^2 = \frac{c^2}{c^2 - v^2} - c^2 = \frac{c^4 - c^2(c^2 - v^2)}{c^2 - v^2}$

$A = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$ $B = -Av = -\frac{v}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$



Lorentzova transformace

Po výpočtu

$$A = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad B = -\frac{v}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad P = \frac{v}{c^2 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad Q = -\frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

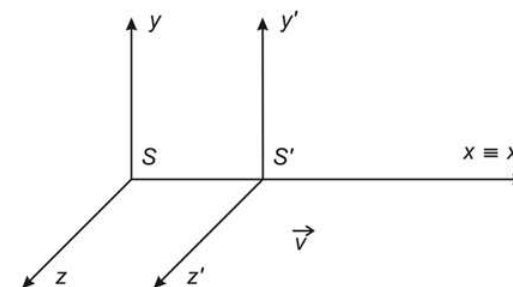
Lorentzovy transformace:

$$\begin{aligned} x' &= \frac{x - vt}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} & t' &= \frac{t - \frac{vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \\ y' &= y & z' &= z \end{aligned}$$

$$\beta = \frac{v}{c}, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

$$\begin{aligned} t &= \gamma \left(t' + \frac{v}{c^2} x' \right) = \frac{t' + \frac{v}{c^2} x'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \\ x &= \gamma (x' + vt') = \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \\ y &= y', \\ z &= z'. \end{aligned}$$

Obrácená transformace S' do S – změna znaménka u v



Důsledky Lorentzovy transformace

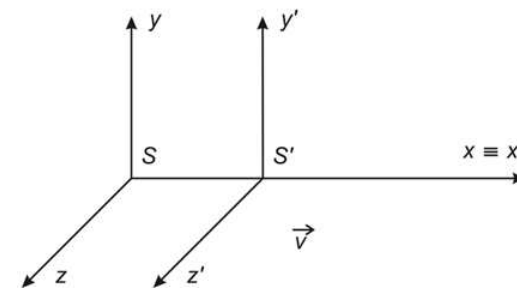
Relativita současnosti a souměrnosti

- Zatímco **relativnost souměrnosti** – tj. skutečnost, že když v jedné soustavě nastanou události na stejném místě, v jiné soustavě na místech různých – zažíváme denně v dopravních prostředcích,
- **relativnost současnosti** patří základním důsledkům Lorentzových transformací

Uvažujme dvě **současné** události A a B , které v soustavě S nastanou v místech x_A, x_B v časech $t_A = t_B = 0$.

$$\Delta t' = t'_B - t'_A = \gamma \left[t_B - t_A - \frac{v}{c^2} (x_B - x_A) \right] = \gamma \left(\underbrace{\Delta t}_{=0} - \frac{v}{c^2} \Delta x \right) = -\gamma \frac{v}{c^2} \Delta x.$$

- Vidíme, že pokud budou události A a B v soustavě S **nesouměrné**, tj. $\Delta x \neq 0$, bude také $\Delta t' \neq 0$ neboli události v soustavě S' **nebudou současné**.



Důsledky Lorentzovy transformace

Relativita současnosti a souměrnosti

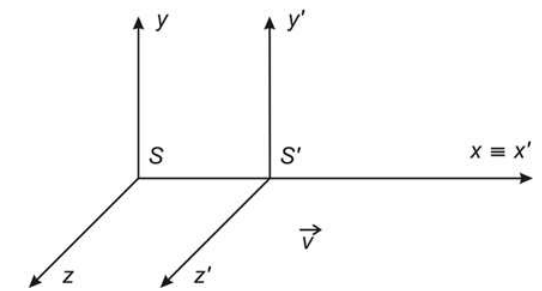
https://youtu.be/aZI0klbG4o4?list=PLLOs9FbkODkl8T_5sFJ6-uqU61EHJErci

Fyzika JaM ... Speciální teorie relativity - Relativnost současnosti
 Stisknutím Esc ukončíte režim na celou obrazovku.

x, y, z, t
 S
 S' $l_2 = l_1$
 t_1 t_2
 SOUČASNĚ
 NESOUČASNĚ

S
 S' $l_1 \neq l_2$
 t_1 t_2
 NESOUČASNĚ

Posunutím zobrazíte více



Důsledky Lorentzovy transformace

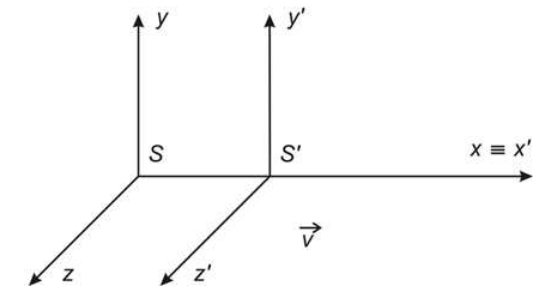
Dilatace času

Uvažujme dvě souměstné události A a B v soustavě S v časech t_A a t_B v místech o souřadnicích $x_A = x_B$, které v soustavě S' nastanou v časech t'_A a t'_B v místech o souřadnicích x'_A, x'_B . Např. zapálení a zhasnutí zápalky.

$$t'_A = \frac{t_A - \frac{vx_A}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad t'_B = \frac{t_B - \frac{vx_B}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$\Delta t' = t'_A - t'_B = \tau' = \frac{t_A - \frac{vx_A}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - \frac{t_B - \frac{vx_B}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{t_A - t_B}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{\Delta t}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{\tau}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

V klidové soustavě (vůči níž se těleso nepohybuje) je časovému intervalu přisouzen index τ .



Důsledky Lorentzovy transformace

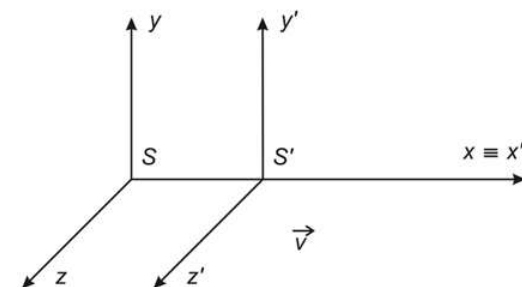
Dilatace času

https://youtu.be/Md28i1mqRUQ?list=PLLOs9FbkODki8T_5sFJ6-ugU61EHJErci

Fyzika JaM :: Speciální teorie relativity :: Dilatace času

$\Delta L = \frac{2l}{c}$
 "RAKETOVÝ" ČAS
 $(c \frac{\Delta t}{2})^2 = l^2 + (\frac{v \Delta t}{2})^2$
 $c^2 \frac{(\Delta t)^2}{4} = l^2 + \frac{v^2 (\Delta t)^2}{4}$
 $c^2 (\Delta t)^2 - v^2 (\Delta t)^2 = 4l^2$
 $(c^2 - v^2) (\Delta t)^2 = 4l^2$
 $\Delta t^2 = \frac{4l^2}{c^2 - v^2}$
 $\Delta t^2 = \frac{4l^2}{c^2 (1 - \frac{v^2}{c^2})}$
 $\Delta t = \frac{2l}{c \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$
 $\Delta t = \frac{\Delta \tau}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$

5:15 / 5:17 Posunutím zobrazíte více



Důsledky Lorentzovy transformace

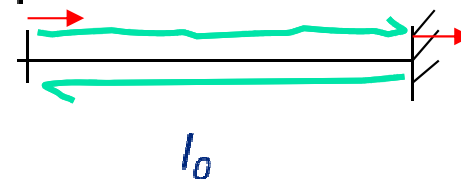
Kontrakce délek

Měření délky pohybující se tyče závisí na změření vzdálenosti koncových bodů x_1, x_2 současně. Změříme-li délku tyče v soustavě S současně, pak v S' vůbec nemusí být současně změřeny x_1' a x_2' .

Jak změříme?

Změříme délku tyče vyslaným paprskem, který se na druhé straně odrazí od zrcadla a doletí zpět. Známe rychlost světla ve vakuu c , změříme-li čas, dopočítáme délku.

Nechť v S' je tyč délky l_0 v klidu.



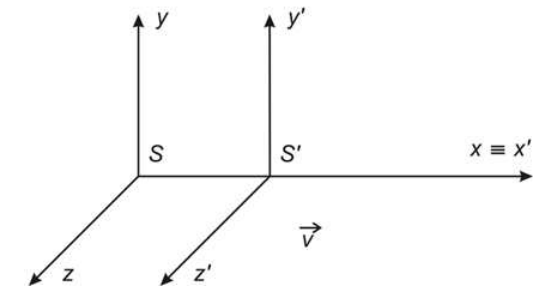
Doba **tam i zpět** stejná $\tau' = \tau_0 = 2 \frac{l_0}{c}$ $l' = l_0 = x_2' - x_1'$

Pozorovatel v soustavě S:

Doba **tam** t_1 $ct_1 = vt_1 + l$ (konec x_2 se vzdaluje)

Doba **zpět** t_2 $ct_2 = vt_2 - l$ (začátek x_1 se přibližuje)

$$l \quad l \quad 2lc$$



Důsledky Lorentzovy transformace

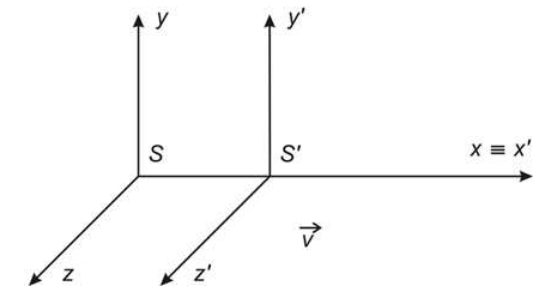
Kontrakce délek

Platí (dilatace času) $\tau' = \frac{\tau}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$

$$\Rightarrow \tau' = \tau_0 = 2 \frac{l_0}{c} = \frac{\tau}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{\frac{2lc}{c^2 - v^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

Odtud pro kontrakci délek

$$l = l_0 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$



Důsledky Lorentzovy transformace

Kontrakce délek

https://youtu.be/ZCGR8oibgNI?list=PLLOs9FbkODki8T_5sFJ6-ugU61EHJErci

Fyzika JaM :: Speciální teorie relativity :: Kontrakce délek

$$\Delta T = \frac{2l_0}{c}$$

$$\Delta t = \frac{l}{c-v} + \frac{l}{c+v}$$

$$\Delta t = \frac{l(c+v) + l(c-v)}{c^2 - v^2}$$

$$\Delta t = \frac{lc + lv + lc - lv}{c^2 - v^2}$$

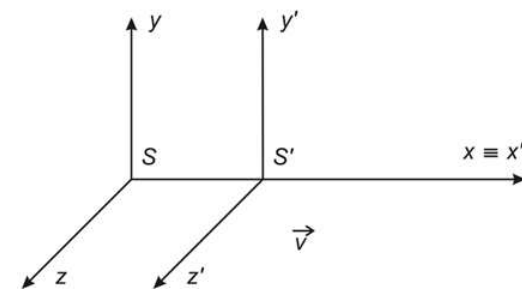
$$\Delta t = \frac{2lc}{c^2 - v^2} = \frac{\Delta T}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$\frac{\Delta T}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{2ld}{c^2(1 - \frac{v^2}{c^2})}$$

$$\frac{\frac{2l_0}{c}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{2l}{c(1 - \frac{v^2}{c^2})}$$

$$l = l_0 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

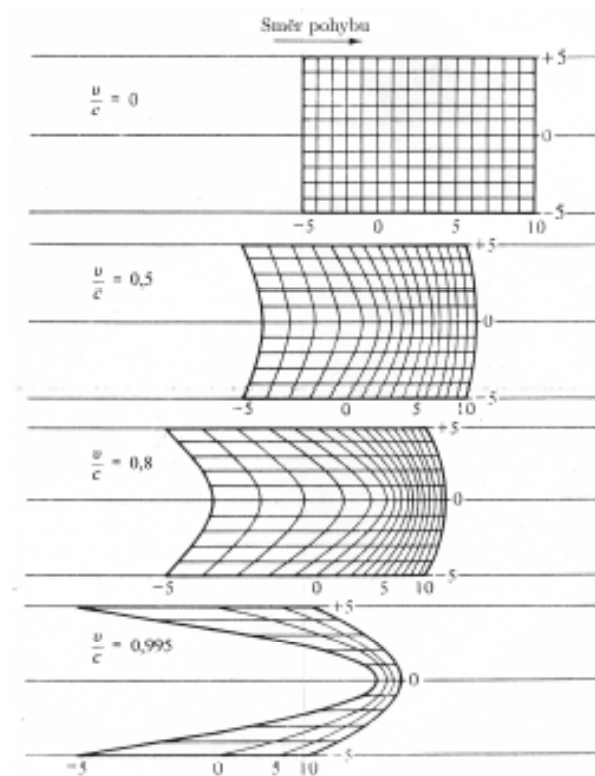
① $c\Delta t_1 = l + v\Delta t_1$
 ② $c\Delta t_2 = l - v\Delta t_2$
 $c\Delta t_1 - v\Delta t_1 = l$
 $c\Delta t_2 + v\Delta t_2 = l$
 $\Delta t_1 = \frac{l}{c-v}$ $\Delta t_2 = \frac{l}{c+v}$

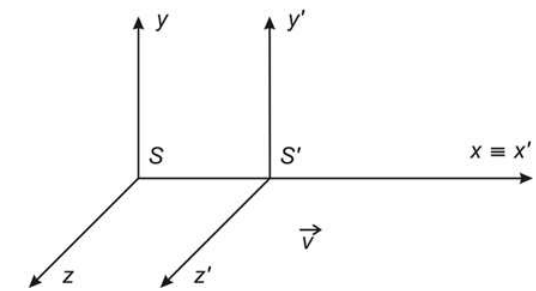


Důsledky Lorentzovy transformace

Objem

$$V = a \cdot b \cdot c = a_0 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \cdot b \cdot c = V_0 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$





Důsledky Lorentzovy transformace

Skládání rychlostí

Rychlost je definována:

$$u_x = \frac{dx}{dt}$$

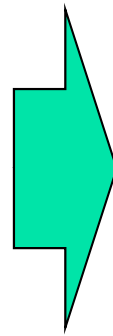
$$u'_x = \frac{dx'}{dt'}$$

$$u_y = \frac{dy}{dt}$$

$$u'_y = \frac{dy'}{dt'} + LT$$

$$u_z = \frac{dz}{dt}$$

$$u'_z = \frac{dz'}{dt'}$$



$$u'_x = \frac{u_x - v}{1 - \frac{v}{c^2} u_x}$$

$$u'_y = \frac{u_y \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 - \frac{v}{c^2} u_x}$$

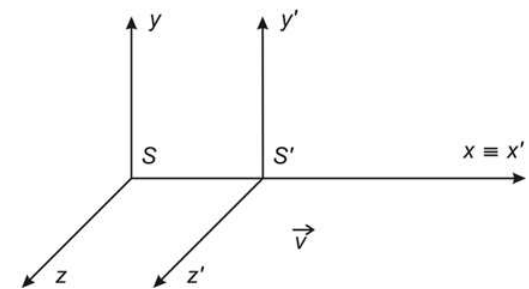
$$u'_z = \frac{u_z \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 - \frac{v}{c^2} u_x}$$

$$u_x = \frac{u'_x + v}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x}$$

$$u_y = \frac{u'_y \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x}$$

$$u_z = \frac{u'_z \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x}$$

I když je $dy = dy'$ a $dz = dz'$, díky LT pro čas $dt \neq dt'$ se změny projeví i pro y -ové a z -ové složky rychlosti.



Důsledky Lorentzovy transformace

Skládání rychlostí -

$$u'_x = \frac{u_x - v}{1 - \frac{v}{c^2} u_x} \quad \longrightarrow \quad \text{Bude-li } u_x = c \text{ pak } u'_x = c, \text{ tj. bude-li se bod}$$

pohybovat vzhledem k S' rychlostí světla c , bude se i vzhledem k soustavě S pohybovat rychlostí c , zcela nezávisle na rychlosti v .

přechod LT \rightarrow GT

Pro $v \ll c$ nám pro vychází $u_x = u'_x + v$ x. Nicméně pro velké hodnoty u'_x budeme mít odchylky pro u_x i pro u_y a u_z .

Přechod k GT se děje pomocí limitního přechodu pro $c \rightarrow \infty$ pak

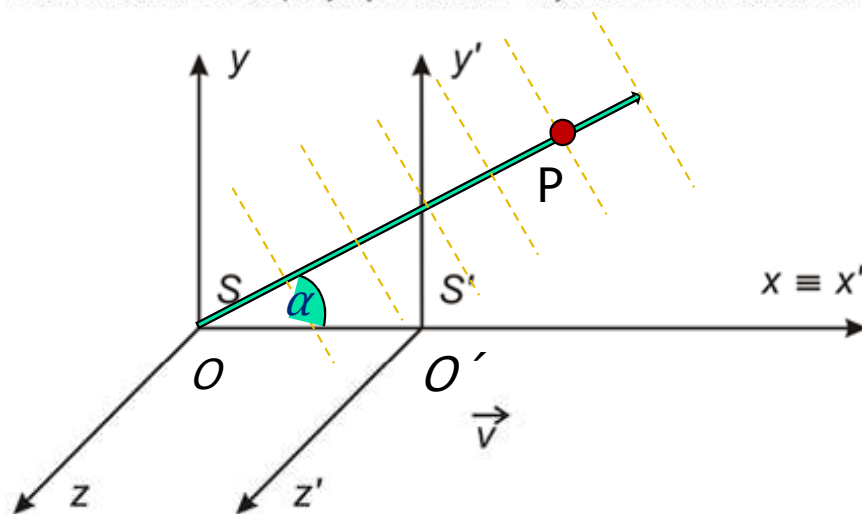
$$u_x = u'_x + v \quad u_y = u'_y \quad u_z = u'_z$$

- $u_x = \frac{u'_x + v}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x}$
- $u_y = \frac{u'_y \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x}$
- $u_z = \frac{u'_z \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c^2} u'_x}$

Důsledky Lorentzovy transformace

Dopplerův jev -

Vztažná soustava S' se pohybuje ve směru $+x$ rychlostí v vůči soustavě S .



V soustavě S z bodu O vyšleme vlnu o rychlosti w a frekvenci ν pod úhlem α
 Z bodu O dorazí do bodu P za čas šleme vlnu o rychlosti

$$t_0 = \frac{\overline{OP}}{w} = \frac{x \cdot \cos \alpha + y \cdot \sin \alpha}{w}$$

Důsledky Lorentzovy transformace

Vztažná soustava S' se pohybuje ve směru $+x$ rychlostí v vůči soustavě S .

Dopplerův jev -

Počet vln bodem P za čas t

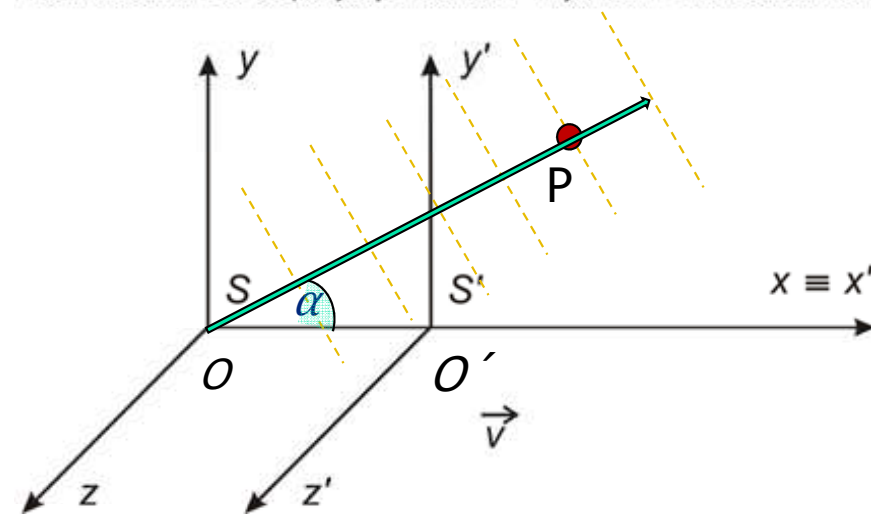
$$v(t - t_0) = v\left(t - \frac{x \cdot \cos\alpha + y \sin\alpha}{w}\right)$$

Počet prošlých vln je invariantní, tj.

$$v(t - t_0) = v'(t' - t_0')$$

Tedy

$$v\left(t - \frac{x \cdot \cos\alpha + y \sin\alpha}{w}\right) = v'\left(t' - \frac{x' \cdot \cos\alpha' + y' \sin\alpha'}{w}\right)$$



+LT \rightarrow

$$v' = v \frac{1 - \frac{v \cos\alpha}{c}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

Pro elmag. vlny ve vakuu je $w=c$.

Důsledky Lorentzovy transformace

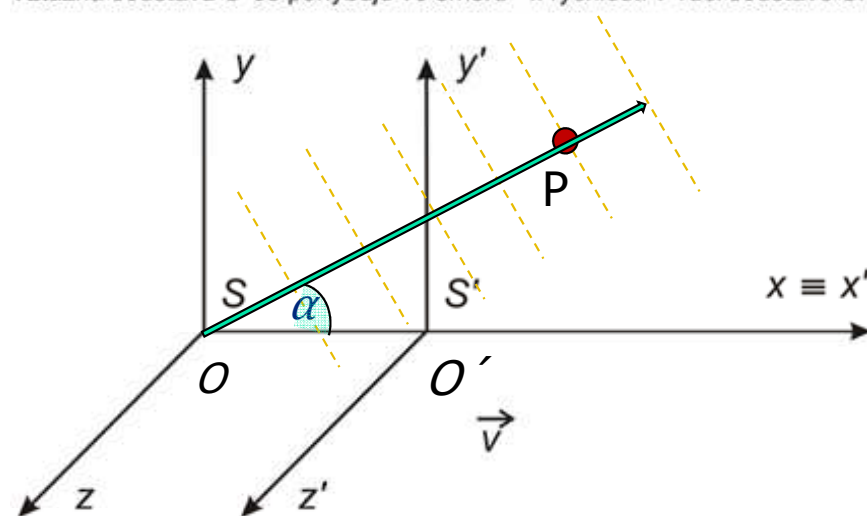
Vztažná soustava S' se pohybuje ve směru $+x$ rychlostí v vůči soustavě S .

Dopplerův jev -

Pozorovatel je v klidu vůči soustavě S ,
měří ν .

Zdroj je v klidu vůči soustavě S' ,
vysílá $\nu' = \nu_0$.

$$\text{Pak } \nu = \nu_0 \frac{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 - \frac{v \cos \alpha}{c}}$$



Podélný Dopplerův je $\alpha = 0$

$$\nu = \nu_0 \frac{\sqrt{1 + \frac{v}{c}}}{\sqrt{1 - \frac{v}{c}}} \quad \lambda = \lambda_0 \frac{\sqrt{1 - \frac{v}{c}}}{\sqrt{1 + \frac{v}{c}}}$$

Příčný Dopplerův je $\alpha = 90^\circ$

$$\nu = \nu_0 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

→ v Newtonovské fyzice neexistuje