
Popis světočáry, relativistické efekty a “paradoxy”

Popis světočáry částice.

Světočára, tečný vektor. Hmotné a “nulové” částice. Světočáry volných částic.

Světočára hmotné částice.

Vlastní čas, 4-rychlosť, 4-zrychlení. Rozštěpení 4-rychlosti, 3-rychlosť.

Rozštěpení 4-zrychlení, 3-zrychlení, význam velikosti 4-zrychlení.

Hyperbolický pohyb.

Pohyb po pseudokružnici - 4-rychlosť a 4-zrychlení, vlastní čas.

Paradox dvojčat.

Závislost vlastního času na světočáře. Reálnost efektu, neekvivalence různých světočar. Euklidovská analogie. Model konstantní rychlosti. Model konstantního zrychlení. Příklad “cesty ke hvězdám”.

Kruhový pohyb.

Pohyb po kružnici - 4-rychlosť a 4-zrychlení, vlastní čas. Paradox dvojčat na příkladu mionového urychlovače.

Relativistické efekty a “paradoxy”.

Rozpad mionu v atmosféře - dilatace času v praxi. Dlouhé auto v krátké garáži.

Relativistický rytířský souboj. Urychlování vlaku.

Popis světové částice

Světová řada

- trajektorie v prostorocasu
- historie pohybujícího objekta zanedbatelné velikosti
- popsání parametrisovanou křivkou v prostorocase

$$Z(\alpha) \quad Z: \mathbb{R} \rightarrow M$$

α libovolný parameter popisující posloupnost
událostí na světové řadě \rightarrow nefyzické parametrizace

- souřadnicový počet

$$x^r(Z(\alpha)) = x^r(\alpha)$$

\hookrightarrow pak lze nemusí dojít k nedosazení



Tekoucí vektor

$$\omega = \frac{DZ}{D\alpha}$$

$$\omega^a = \frac{dx^a}{d\alpha}$$

Kvantitativní charakter světové řady

charakter světové řady určuje typ pojívaného objektu

- 1) reálné hmotné částice = částice menové hmotnosti
 \Leftrightarrow časupodobné světová řada $\Rightarrow \omega^a < 0$ vždy
- 2) nulové (světelné) částice = částice nulové hmotnosti
 \Leftrightarrow světelná světová řada $\Rightarrow \omega^a = 0$ vždy
- 3) tachyony = (neexistující) částice pohybující se rychleji než maximální signál
 \Leftrightarrow prostornypodobné světová řada $\Rightarrow \omega^a > 0$ vždy

bez interakce (typu srážky, rozpadu, spojení) nemusí částice změnit svůj charakter

hmotné částice se nemohou urovnat na rychlosť světla a stát se s nimi nulové částice

Volný pohyb

volně pohybující částice jsou popsány přímo s afinou parametrizací.
tj. tekoucí vektor je konstantní $\omega = \text{konst}$

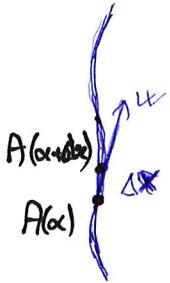
Světová hmotné částice

popisuje historii podsvětelné pohybujícího objektu

Vlastní čas

mějme světovou $\tau(\alpha)$ s těmž vektorem u
vlastní čas dvou blízkých událostí

$$\begin{aligned}\Delta\tau &= \sqrt{-\frac{1}{c^2} \Delta S^2} & \Delta S^2(A(\alpha), A(\alpha+\Delta\alpha)) \\ &= \frac{1}{c} \sqrt{-g_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta} & = g(\Delta x, \Delta x) \\ &= \frac{1}{c} \sqrt{-g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta} d\alpha & \Delta x = A(\alpha+\Delta\alpha) - A(\alpha) \\ & & = u d\alpha\end{aligned}$$



velmi malý interval $d\alpha$

$$d\tau = \frac{1}{c} \sqrt{-g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta} d\alpha$$

konečný úsek světovky

$$\Delta\tau = \int d\tau = \frac{1}{c} \int \sqrt{-g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta} d\alpha$$

Parametrisace jinou vlastního času

rovnina vlastního času τ jeho parametr světovky

$$Z(\alpha) \rightarrow Z(\tau) \quad u^\alpha = \frac{DZ}{D\alpha} \rightarrow u = \frac{DZ}{D\tau} \quad u^\tau = \frac{dx^\tau}{d\tau}$$

4-rychlosť

těžký vektor u v této parametrisaci má závislost 4-rychlosť

normalizace 4-rychlosti

$$d\tau = \frac{1}{c} \sqrt{-g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta} d\tau \quad \hookrightarrow \text{viz výše}$$

$$\Downarrow \quad g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta = -c^2$$

-kvadrát normy je konstanta (\Rightarrow vlastní čas)

-kvadrát normy je konstanta (\Rightarrow vlastní čas)

4-rychlení

Změna 4-rychlosti ve vlastním čase

$$\alpha = \frac{du}{dt} = \frac{d}{dt}(u^\alpha e_\alpha) = \frac{du^\alpha}{dt} e_\alpha$$

\Leftrightarrow vlnov. soust. konstanta!

$$\alpha^\alpha = \frac{du^\alpha}{dt} = \frac{d^2 x^\alpha}{dt^2} \quad (\text{pozv. vlnov. soustavě})$$

vztah 4-rychlosti a 4-rychlení

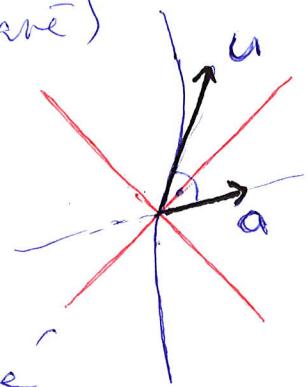
$$u^\mu u^\nu \gamma_{\mu\nu} = -c^2 \quad / \frac{d}{dt}$$

$$\alpha^\mu \alpha^\nu \gamma_{\mu\nu} = 0$$

α a u jsou prostorocasové kolineární

α - časuvydobře $\alpha^2 = -c^2 < 0$

α - prostoruvydobře $\alpha^2 > 0$



3+1 rozšíření 4-rychlosti

Každý 4-vektor má časovou vzhledem ke zvolené inerc. soust. S
na časovou a prostorovou část

světováček

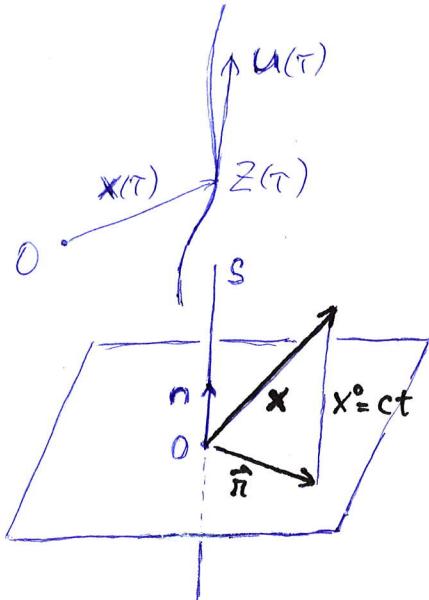
$$Z(\tau) \quad X^*(\tau) = X^0(Z(\tau))$$

případně

$$X(\tau) = Z(\tau) - 0$$

$$X(\tau) = X^0 n + \vec{r} = \begin{bmatrix} ct \\ \vec{r} \end{bmatrix}$$

pro 3-případně používáme
běžné \vec{r} místo X



4-rychlosť

$$u = u^0 n + \vec{u} = \begin{bmatrix} u^0 \\ \vec{u} \end{bmatrix}$$

$$u^0 = \frac{dx^0}{d\tau} = c \frac{dt}{d\tau} - \text{vztah} + \alpha \tau$$

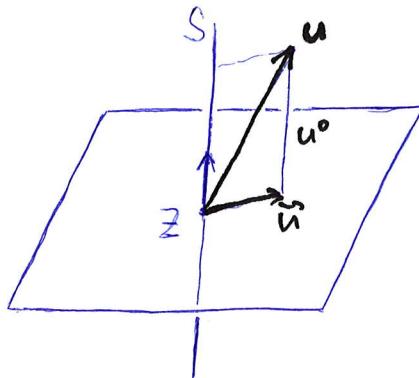
$$\vec{u} = \frac{d\vec{r}}{d\tau} \quad t.j. \quad u^k = \frac{dx^k}{d\tau}$$

jak \vec{u} souvisí s běžnou
pojmenem 3-rychlosti \vec{v}

$$\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} \quad v^k = \frac{dx^k}{dt} \quad \vec{v} = v \vec{e}_u$$

$$\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{d\tau} = \frac{\frac{d\vec{r}}{dt}}{\frac{dt}{d\tau}} = \frac{\vec{u}}{u^0/c} = \frac{c}{u^0} \vec{u}$$

$$\rightarrow \vec{u} = u^0 \frac{\vec{v}}{c} \quad t.j. \vec{u} \text{ je první 3-rychlosť } \vec{v}$$

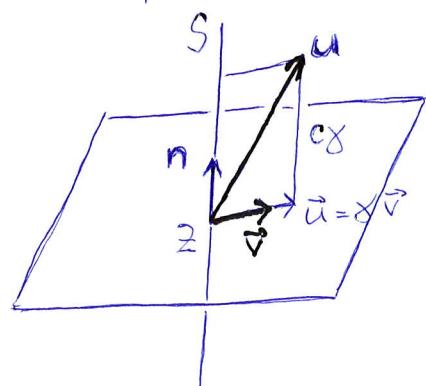


normalizace 4-rychlosti \Rightarrow

$$-c^2 = -(u^0)^2 + \vec{u}^2 = -(u^0)^2 + (u^0)^2 \frac{v^2}{c^2} = -(u^0)^2 \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)$$

$$\Rightarrow u^0 = \frac{c}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \gamma c = c \cosh \beta \quad \vec{u} = \frac{\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \gamma \vec{v} = c \sinh \beta \vec{e}_u$$

$$u = \gamma(c n + \vec{v}) = \begin{bmatrix} \gamma c \\ \gamma \vec{v} \end{bmatrix} = \gamma \begin{bmatrix} c \\ \vec{v} \end{bmatrix}$$



3+1 rozšíření 4-zrychlení

4-zrychlení

$$\alpha = \frac{du}{dt} = \alpha^0 n + \vec{\alpha} = \begin{bmatrix} \alpha^0 \\ \vec{\alpha} \end{bmatrix}$$

jedny je vztah $\vec{\alpha}$ k 3-zrychlení \vec{A}

$$\vec{A} = \frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{d^2\vec{x}}{dt^2}$$

máme

$$u = \begin{bmatrix} \gamma c \\ \vec{x} \cdot \vec{v} \end{bmatrix} \Rightarrow \alpha^0 = \frac{d}{dt} \gamma c = \frac{d}{dt} \sqrt{\frac{c}{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = -\frac{1}{2} \frac{c}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} (-2) \frac{\vec{v} \cdot \frac{dv}{dt}}{c^2} = \frac{1}{c} \gamma^3 \frac{dt}{dr} \vec{v} \cdot \frac{dv}{dt}$$

$$\downarrow \quad = \frac{1}{c} \gamma^4 \vec{v} \cdot \vec{A} \quad \Rightarrow \text{užilí} - \frac{dt}{dr} = \gamma = \frac{c}{\gamma}$$

$$\vec{\alpha} = \frac{d\vec{v}}{dt} = \gamma \frac{dt}{dr} \frac{d\vec{v}}{dt} + \frac{d\gamma}{dt} \vec{v} = \gamma^2 \vec{A} + \frac{1}{c^2} \gamma^4 (\vec{v} \cdot \vec{A}) \vec{v}$$

$$= \gamma^2 (A_{||} + \gamma^2 \frac{v^2}{c^2} A_{||}) \vec{e}_{||} + \gamma^2 \vec{A}_{\perp} = \gamma^4 A_{||} \vec{e}_{||} + \gamma^2 \vec{A}_{\perp}$$

$$\alpha = \begin{bmatrix} \frac{v}{c} \gamma^4 A_{||} \\ \gamma^4 A_{||} \\ \gamma^2 \vec{A}_{\perp} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \frac{v}{c} \gamma^4 A_{||} \\ \gamma^4 A_{||} \vec{e}_{||} + \gamma^2 \vec{A}_{\perp} \end{bmatrix} \quad \text{zde} \quad A_{||} = \vec{A} \cdot \vec{e}_{||}$$

$$\vec{A}_{\perp} = \vec{A} - A_{||} \vec{e}_{||}$$

pojď v jednom směru (1+1 dimenze)

$$A_{||} = A \quad \vec{A}_{\perp} = 0 \quad \alpha = \frac{1}{c} \gamma^4 A \begin{bmatrix} v \\ c \end{bmatrix} \quad u = \gamma \begin{bmatrix} c \\ v \end{bmatrix}$$

velikost 4-zrychlení

$$\vec{\alpha}^2 = -\frac{v^2}{c^2} \gamma^8 A_{||}^2 + \gamma^8 A_{||}^2 + \gamma^4 A_{\perp}^2 = \gamma^6 A_{||}^2 + \gamma^4 A_{\perp}^2 \Rightarrow \alpha = \gamma^2 \sqrt{\gamma^2 A_{||}^2 + A_{\perp}^2}$$

řávnost me soustavě

u, α, a nazávají me volbě S

$\vec{v}, v, \gamma, \vec{A}, A_{||}, \vec{A}_{\perp}$ nazávají me volbě soustavy S

klidové soustava tělesa S₀

$$u = c n_0 \quad \vec{v} = 0 \quad \gamma_0 = 1$$

4-zrychlení a souní ma $\alpha \Rightarrow$ nemá časovou složku

$$u = c n_0 = \begin{bmatrix} c \\ 0 \end{bmatrix} \quad \alpha = \begin{bmatrix} 0 \\ \vec{A}_0 \end{bmatrix} \quad a = A_0 = |\vec{A}_0|$$

velikost 4-zrychlení a má význam velikosti 3-zrychlení A_0
v klidové soustavě S₀

Hyperbolický pohyb

světová díra časopodobnou pseudoružnicí

normice světové

$$-c^2 t^2 + x^2 = l^2$$

světová parametrizovaná pomocí β

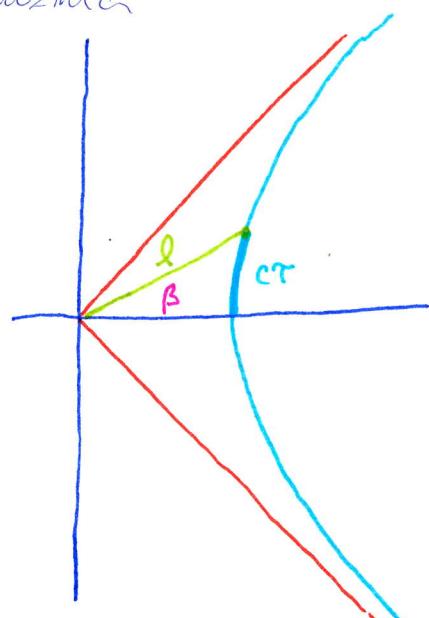
$$x^0 = ct = l \sinh \beta$$

$$x^1 = x = l \cosh \beta$$

tečný vektor

$$w^0 = \frac{dx^0}{d\beta} = l \cosh \beta$$

$$w^1 = \frac{dx^1}{d\beta} = l \sinh \beta$$



vlastní čas

$$cd\tau = \sqrt{-g_{\alpha\beta} w^\alpha w^\beta} d\beta = \sqrt{l^2 \cosh^2 \beta - l^2 \sinh^2 \beta} d\beta = l d\beta$$

$$ct = l \beta$$

$$\beta = \frac{ct}{l} = \frac{\text{oblouk}}{\text{poloměr}} = \text{pseudorůžnice}$$

parametrisace vlastního času

$$x^0 = ct = l \sinh \frac{ct}{l}$$

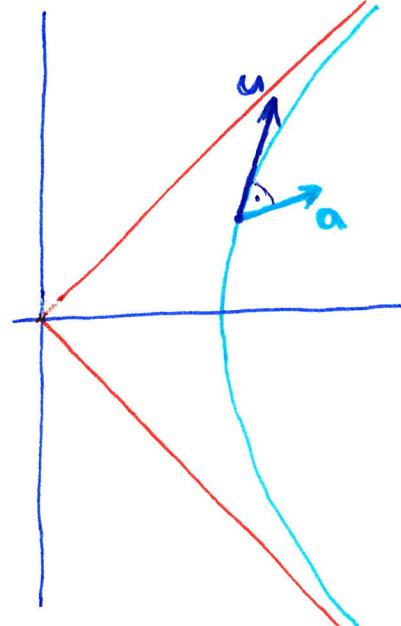
$$x^1 = x = l \cosh \frac{ct}{l}$$

4-rychlosť

$$u^0 = \frac{dx^0}{dt} = c \cosh \frac{ct}{l}$$

$$u^1 = \frac{dx^1}{dt} = c \sinh \frac{ct}{l}$$

$$u^0 u^1 \gamma_{\mu\nu} = -c^2$$



3-rychlosť

$$u = \begin{bmatrix} u^0 \\ u^1 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} c \gamma \\ \gamma v \end{bmatrix} \quad \gamma = \cosh \frac{ct}{l}$$

$$v = c \tanh \frac{ct}{l}$$

4-rychlení

$$a^0 = \frac{du^0}{dt} = \frac{c^2}{l} \sinh \frac{ct}{l} = \alpha \sinh \frac{ct}{c}$$

$$a^1 = \frac{du^1}{dt} = \frac{c^2}{l} \cosh \frac{ct}{l} = \alpha \cosh \frac{ct}{c}$$

$$\alpha = \sqrt{\alpha^2} = \sqrt{a^0 a^1 \gamma_{\mu\nu}} = \frac{c^2}{l}$$

$$a^0 a^1 \gamma_{\mu\nu} = 0$$

3-rychlení

$$a = \begin{bmatrix} a^0 \\ a^1 \end{bmatrix} = \gamma^3 A \begin{bmatrix} \gamma v \\ \gamma \end{bmatrix}$$

$$A = \gamma^3 a = \frac{c^2}{l} \cosh^{-3} \frac{ct}{l} = \alpha \cosh^{-3} \frac{ct}{c}$$

Paradox dvojčat

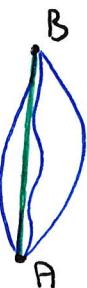
podél káže světovým říká "vlastní čas" někdy i "rytmus"
mezi fyzikální, chemický, biologický i psycholog. ještě
pomoci toho času jsou využívání Minkowského geometrie
nebo budou spíše pomocí Minkowského geometrie
ocitit sám - "člověk de lén" světovář

vlastní čas

$$\tau = \int \sqrt{w^2 - x^2 - y^2} dx = \int dx$$

různé světováři spojují dvě vzdálosti
mezi sejmi mít stejnou délku

extrémální čas se nazývá, podél průměr světovář
jedná se o maximální čas
jedná se o volného pozorovatele

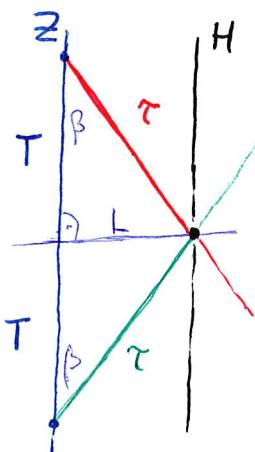


příklad lodě letící de lén a zpět
pozorovatel na Zemi

- aproximujeme volný pozorovatelem

A) pozorovatel na lodi

- pasti tam konstantní rychlosť
- cesta zpět též konst. rychlosť



1) popis z hlediska Země

dilatace času (pro cestu tam i zpět)

$$T = \tau \operatorname{ch} \beta = \frac{\tau}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

\Downarrow
čas na Zemi = $2T = \gamma$ (čas na lodi)
čas na lodi = 2τ

2) popis z hlediska lodi

jedná "tam"

$$\tau = T_* \operatorname{ch} \beta = \frac{T_*}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

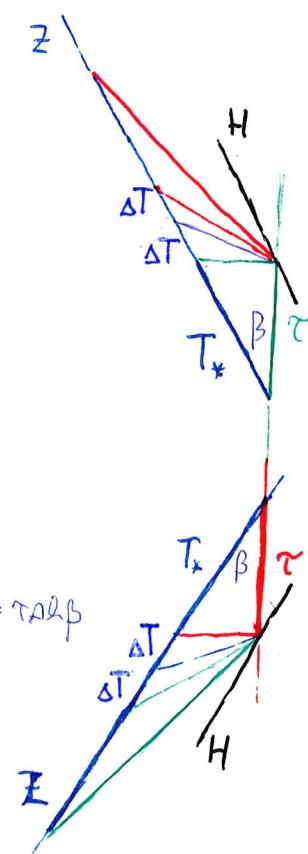
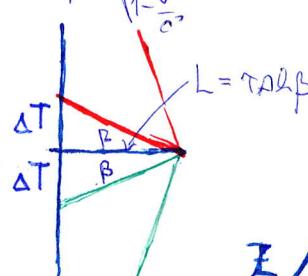
$$\Delta T = L \operatorname{th} \beta = \tau \frac{\operatorname{sh}^2 \beta}{\operatorname{ch} \beta}$$

$$\begin{aligned} \text{čas na Zemi} &= T_* + \frac{T_*}{\operatorname{ch} \beta} + \Delta T + \Delta T \\ &= \frac{2T}{\operatorname{ch} \beta} + 2T \frac{\operatorname{sh}^2 \beta}{\operatorname{ch} \beta} = 2\tau \operatorname{ch} \beta \end{aligned}$$

$$\text{čas na lodi} = 2\tau$$

jedná "zpět"

$$\tau = T_* \operatorname{ch} \beta = \frac{T_*}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$



"Co" způsobuje dilataci? resp. různé časy

- vzdálení je odlišné světového
- čas závisí na obrazu
- vliv rychlosti a zrychlení je jen srovnávání nezáleží na "množství" zrychlení, ale i na jeho orientaci

euklidovské analogie

B) pozorovatel na lodi approximovaný rovnoměrně rychlý - pohyb vzd. hyperbolický pohyb

$$c \frac{T}{2} \approx ct = l \sinh \frac{ct}{l/2} = \frac{c^2}{\alpha} \sinh \frac{ct}{c/2}$$

$$\frac{l}{2} + l \approx x = l \cosh \frac{ct}{l/2} = \frac{c^2}{\alpha} \cosh \frac{ct}{c/2}$$

$$\alpha = \frac{c^2}{l} \quad \frac{l}{2} = \frac{c^2}{\alpha} \left(\cosh \frac{ct}{c/2} - 1 \right)$$

výjednáme pomocí L v jednotkách a:

$$\alpha \approx g \Rightarrow \frac{c^2}{\alpha} = 1 \text{ m.s}^{-2} \quad \frac{c}{\alpha} = 1 \text{ m}$$

$$\bar{L} = \frac{L}{c/\alpha} \quad \text{vzdálenost ve sv.r.}$$

$$\bar{T} = \frac{T}{c/\alpha} \quad \bar{\tau} = \frac{\tau}{c/\alpha} \quad \text{čas v ročích}$$

$$\bar{T} = 2 \operatorname{arccosh} \left(\frac{\bar{L}}{2} + 1 \right) \approx 2 \log \bar{L} + \frac{4}{\bar{L}} + O\left(\frac{1}{\bar{L}^2}\right)$$

$$\bar{T} = 2 \sinh \frac{\bar{\tau}}{2} = \bar{L} \sqrt{1 + \frac{4}{\bar{L}}} \approx \bar{L} + 2 - \frac{2}{\bar{L}} + O\left(\frac{1}{\bar{L}^2}\right)$$

- čas na lodi roste logaritmicky se vzdáleností.

- pro získání "efektivní" rychlosti světla je při $a=g$ potřeba 1r

cíl	vzdálenost L	srovnáv tan τ	čas na lodi tan τ	čas na lodi dilat. 2τ	čas na zemi tan τ , $2T$
Alfa Centauri	4.36	3.18	3.65	7.30	12.07
jádro Galaxie	24800	12401	20.237	40.475	49604
Pluto	45AU	1.00034			$\Delta \approx 6 \text{ min}$

Kruhový pohyb

svítočné = směrka v posloupnosti

$$x^0 \equiv ct = ct$$

$$x^1 \equiv x = R \cos(\omega t)$$

$$x^2 \equiv y = R \sin(\omega t)$$

parametrickoumo

konzolnicoum

časem t

3-rychlosť

$$v^1 = \frac{dx^1}{dt} = -R\omega \sin(\omega t)$$

$$v^2 = \frac{dx^2}{dt} = R\omega \cos(\omega t)$$

$$v = R\omega \cdot \text{konst.}$$

4-rychlosť

$$u^0 = C\gamma$$

$$u^1 = \gamma v^1 = -R\omega \gamma \sin(\omega t)$$

$$u^2 = \gamma v^2 = R\omega \gamma \cos(\omega t)$$

$$u^2 = -C^2 \Rightarrow \gamma^2 (-C^2 + v^2) = -C^2 \Rightarrow \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{C^2}}} \cdot \text{konst.}$$

$$\gamma = \frac{dt}{d\tau} \Rightarrow \tau = \frac{t}{\gamma} \quad t = \gamma \tau$$

4-zrychlenia

$$a^0 = \frac{du^0}{d\tau} = 0$$

$$a^1 = \frac{du^1}{d\tau} = -R\omega^2 \gamma^2 \cos(\omega t) = \gamma^2 \vec{A}^1$$

$$a^2 = \frac{du^2}{d\tau} = -R\omega^2 \gamma^2 \sin(\omega t) = \gamma^2 \vec{A}^2$$

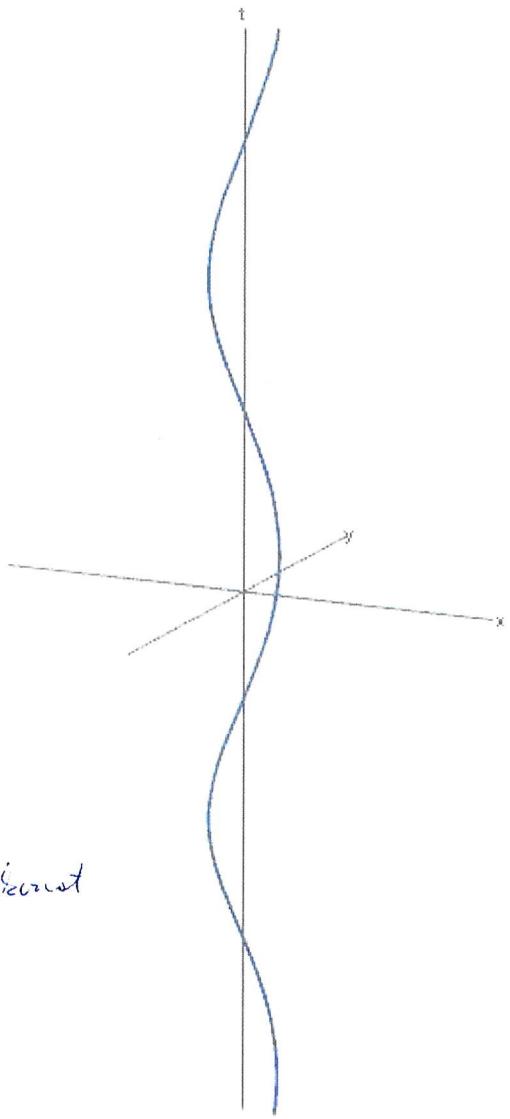
$$a = R\omega^2 \gamma^2 = \frac{v^2 \gamma^2}{R} = \frac{C^2}{R} \sin^2 \beta = \frac{C^2}{R} (\gamma^2 - 1) \Rightarrow R = \frac{C^2}{a} (\gamma^2 - 1)$$

$$\vec{a} \perp \vec{v} \Rightarrow \vec{a} = \gamma^2 \vec{A}$$

Kruhový pohyb pri daném zrychlení a z g $\frac{C^2}{a} \approx 1 \text{ m} \cdot \text{rad}$ $\frac{C}{a} = 1 \text{ rad}$

$$R = \frac{C^2}{a} (\gamma^2 - 1) \quad \frac{C}{a} = \sqrt{1 - \frac{1}{\gamma^2}} \quad T_1 = \frac{2\pi}{\omega} = \frac{2\pi R}{v} = 2\pi \frac{C}{a} \gamma \sqrt{\gamma^2 - 1} \quad \tau_1 = \frac{T_1}{\gamma} = 2\pi \frac{C}{a} \sqrt{\gamma^2 - 1}$$

x	$\frac{v}{c}$	R	T_1	τ_1
2	0.866	3 m.r.	16.3π	21.75π
3.16	0.917	9 m.r.	18.8π	59.4π
10	0.995	99 m.r.	62.5π	625π



Mionový zásobník v CERN (muon storage)

Bailey et al. Nucl. Phys. B 150 (1979) 1

mionový zásobník = kruhový uvažovací obřející miony na kruhové dráze

$$\pi = 7 \text{ m} \quad \text{mag. pole } B = 1.47 \text{ T}$$

$$v = 0.9994c \quad \gamma = 29.3$$

$$\alpha = 1.1 \cdot 10^{13} \text{ m s}^{-2} = 1.1 \cdot 10^{18} \text{ g}$$

$$\text{doba oběhu v čase laboratoře } T_1 = 147 \text{ ms} \approx 6,68\% \tau_* \approx 2,28\% T_*$$

$$\text{doba oběhu v čase mionu } T_1 = 5.01 \text{ ms} \approx 2,28\% \tau_*$$

$$\text{měřené střední doba života v čase laboratoře } T_\pi = 64.4 \text{ } \mu\text{s}$$

$$\text{měřené střední doba života v čase mionu } \tau_* = 2.198 \text{ } \mu\text{s}$$

do zásobníku stříleno délka mionů

ty krouží zásobníkem a rozpadají se na elektrony

elektrony jsou zachyceny a 10^{17}

\rightarrow možnost mít dobré životy

měření probíhá v lab. čase $\sim 100-300 \mu\text{s}$ po vstřeleném mionu

(odstranění pozitivních "šílen" detektorů)

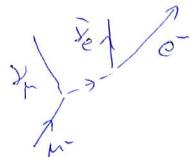
- bez dilatace by v tomto čase v uvažovaci již miony mely

Měření mionu v atmosféře

mion μ^-

leptan náboje -1, sl. hmotnost $105,7 \text{ MeV}/c^2 \approx 207 \text{ elektron} \approx 188 \cdot 10^{-30} \text{ kg}$
 Není - kosmické záření v atmosféře proton+jádro \rightarrow ion \rightarrow mion
 rozpad - díky slabé interakci $\mu^- \rightarrow e^- + 2 \text{ neutrino}$
 střední doba života $\tau_x = 2,197 \mu\text{s}$

$$N(\tau) = N(0) \exp(-\frac{\tau}{\tau_x})$$



typická rychlosť $> 95\% c$ - bez STR by bylo vzdálenost metrů - mělo!

experiment

Mt. Washington

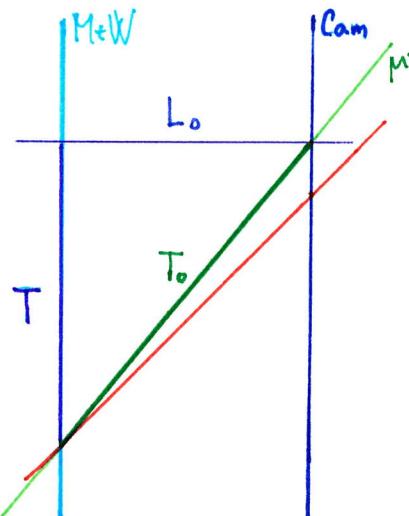
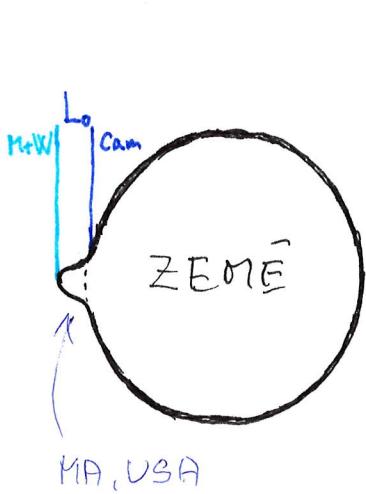
↑
1907 m
Cambridge

Frish - Smith Am. J. Phys. 31 (1963) 342

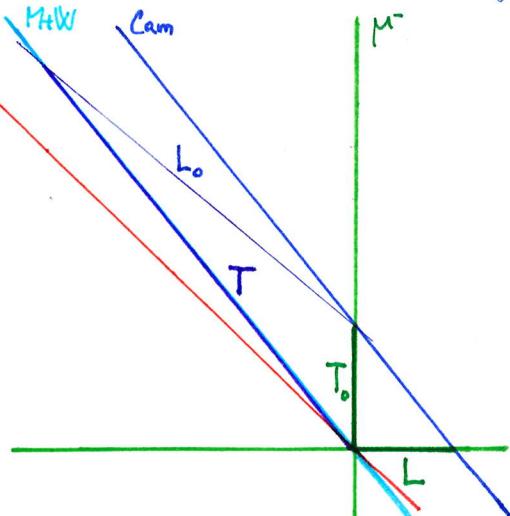
	550 mionů/lh	$v \approx 0.9952c$	$\gamma = 10.2$
= 563 - 13*)			
	dytry průměr $v \approx 0.9929c$	$\gamma = 8.4$	
= 408 - 11*)			
	387 mionů/lh	$v \approx 0.9891c$	$\gamma = 6.8$

*) průměr detekce kosmického záření

z počtu částic, vzdálenosti a τ_x vyplývá $\gamma = 8.88 \pm 0.8$ - shoda s klasickými



sonstava Země



sonstava mionu

$$v = 0.9929c \quad \gamma = 8.4 \quad L_0 = 1907 \text{ m} \Rightarrow T = \frac{L_0}{v} = 6.4 \mu\text{s}$$

$$N_0 = 550$$

$$\text{bez STR: } N = N_0 \exp(-\frac{T}{\tau_x}) = 5.4\% N_0 \approx 30$$

$$\text{STR sonstava Země} \quad T_0 = \frac{T}{\gamma} = 0.76 \mu\text{s}$$

$$N = N_0 \exp(-\frac{T_0}{\tau_x}) = 71\% N_0 \approx 389 \leftarrow \text{v souladu s měřením 387}$$

$$\text{STR sonstava mionu} \quad L = \frac{L_0}{\gamma} = 226.8 \text{ m} \quad T_0 = \frac{L}{v} = 0.76 \mu\text{s}$$

$$c = 299 792 458 \text{ m/s}$$

Relativistické efekty a paradoxy

Jíž probíhají:

Paradox dujčiat

- závislost vln. času na světovém řádu, dilatace času

Mionový rezonančník

- závislost vln. času na světovém řádu

Rozpad mionů v atmosféře

- dilatace času resp. kontrakce délky

přidáváme:

Dlouhé auta v krátké garáži

- kontrakce délky a současnost

Urychlování vlaku

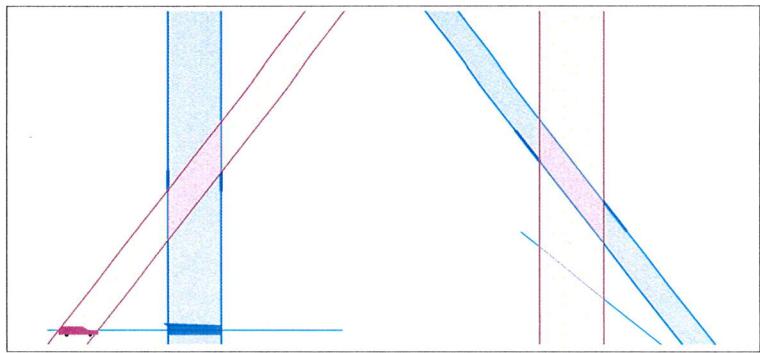
- kontrakce délky, deformace těles, současnost

Relativistický rytmusy souborů

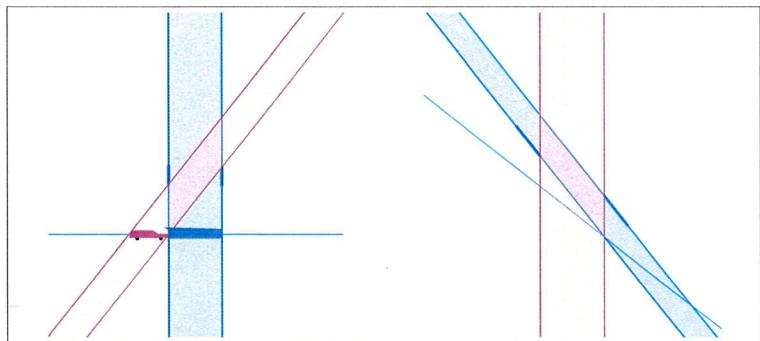
- současnost, kontrakce délky

Dlouhé auto v krátké garáži

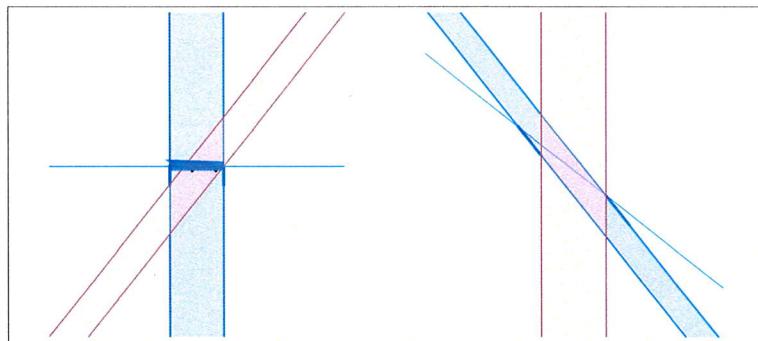
pohled z hlediska soustavy garaže



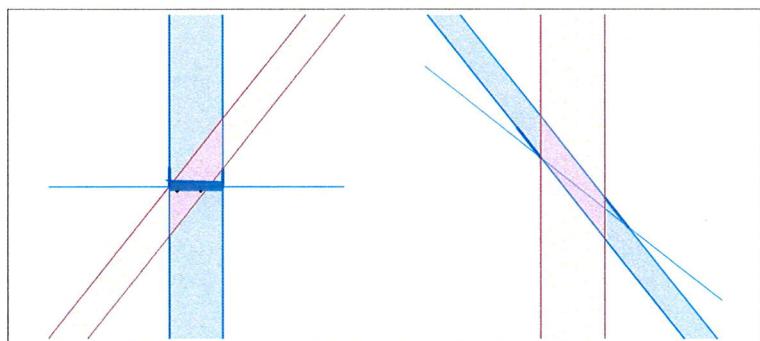
1. Auto již přijíždí! Je relativisticky zkrácené a mělo by se do garáže vejít.



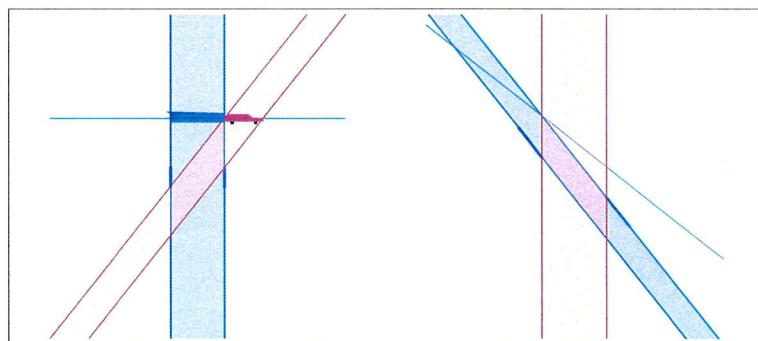
2. Auto vjíždí do předních vrat garáže.



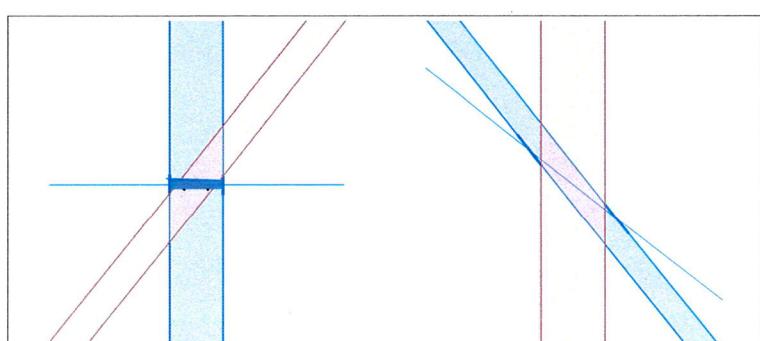
5. Předeek auta dojel k zadním vratům. Musíme otevřít.



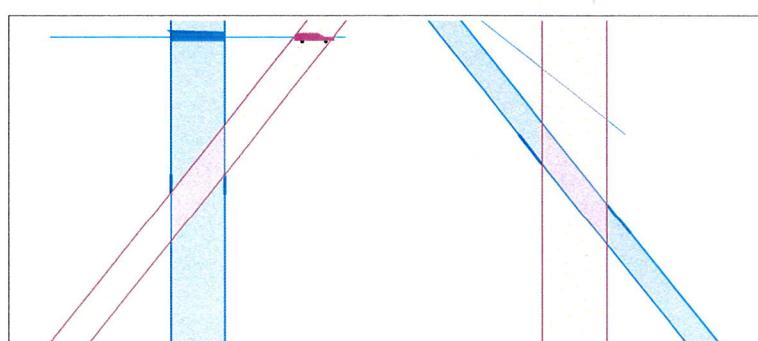
3. Už je v garáži celé. Zavíráme vrata.



6. Auto vyjelo celé z garáže.



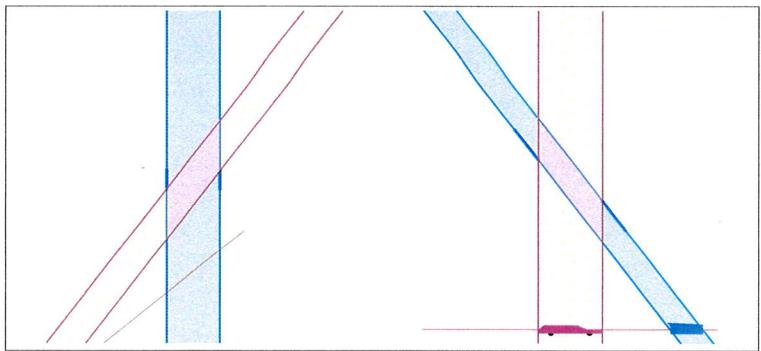
4. A kdo tvrdil, že se tam nevejde?



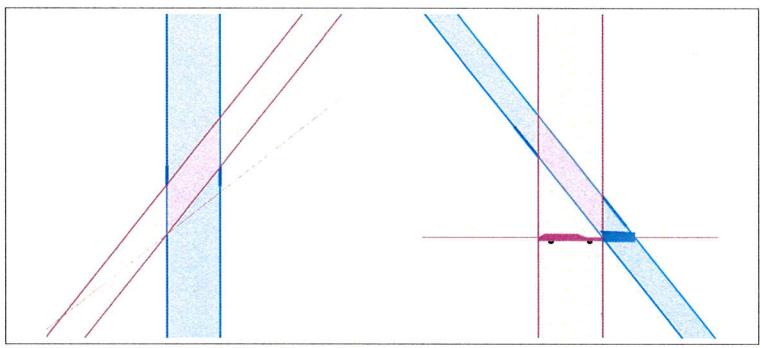
7. Konec představení, auto mizí za garáží.

Dlouhé auto v krátké garáži

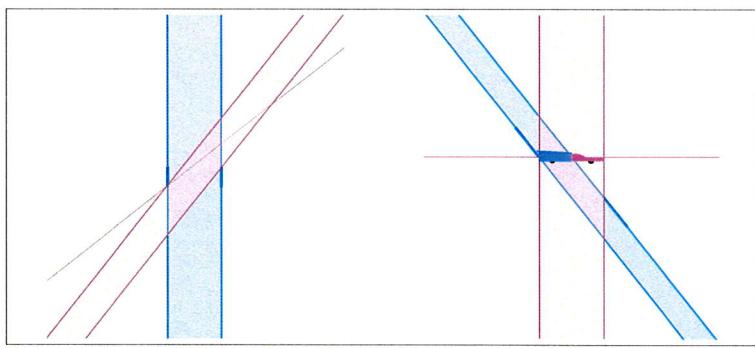
pohled z hlediska soustavy auta



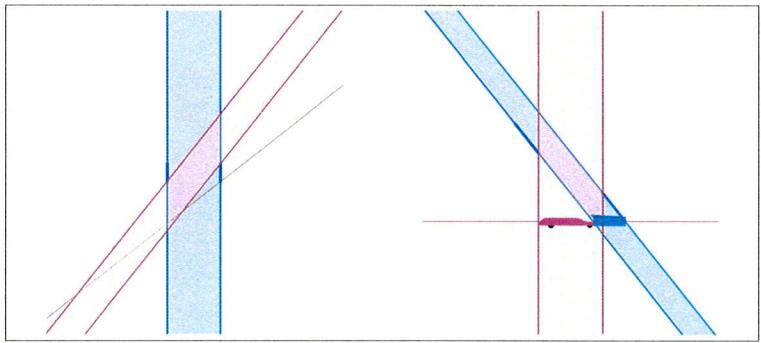
1. Sedíme v autě a uvědomujeme si, že garáž se relativisticky zkráti.



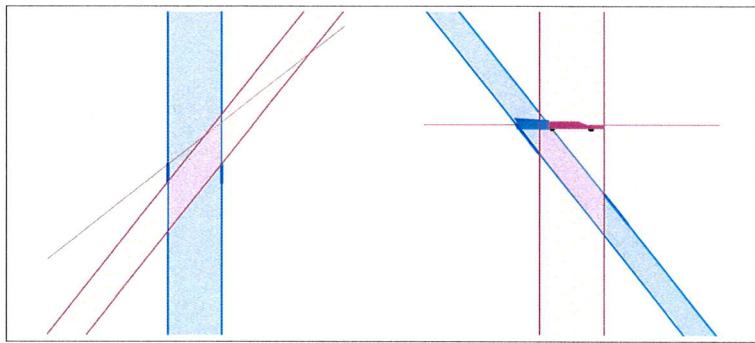
2. Vjíždíme do garáže. Je krátká! Auto se do ní přeci nemůže vejít!



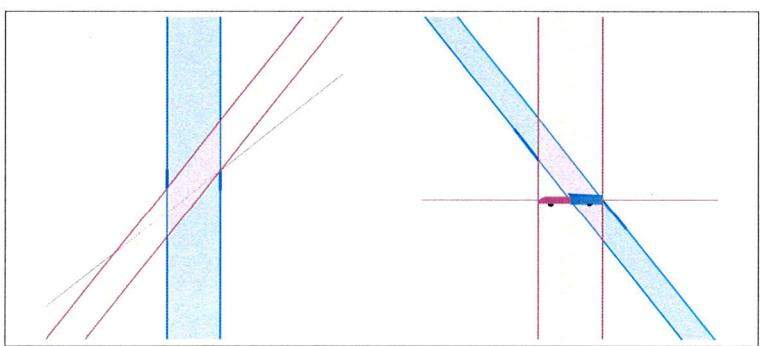
6. Jen co přední vrata garáže minula zadek auta, zavřela se. Proč??!



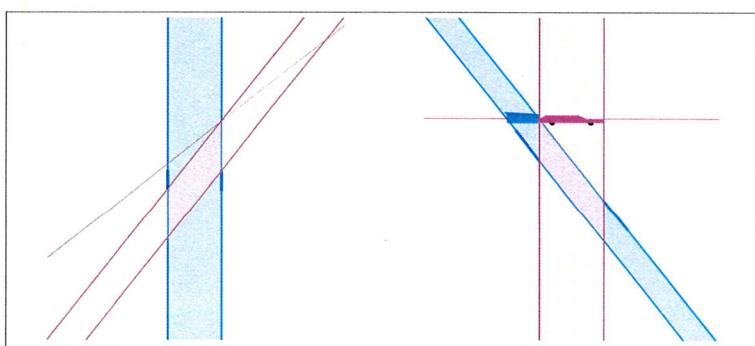
3. Navíc se, proboha, zavírá zadní vrata.



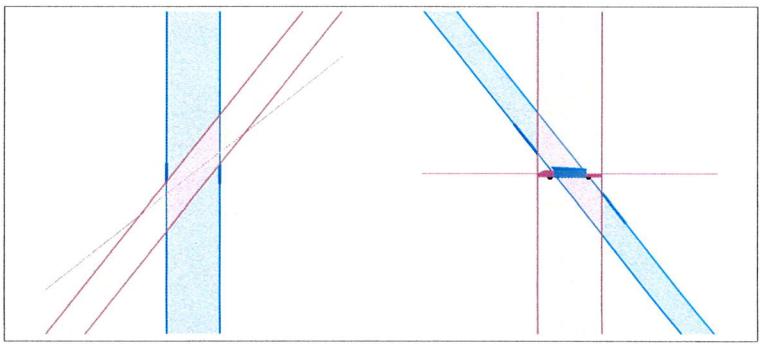
7. A teď se znova otevřela. He?



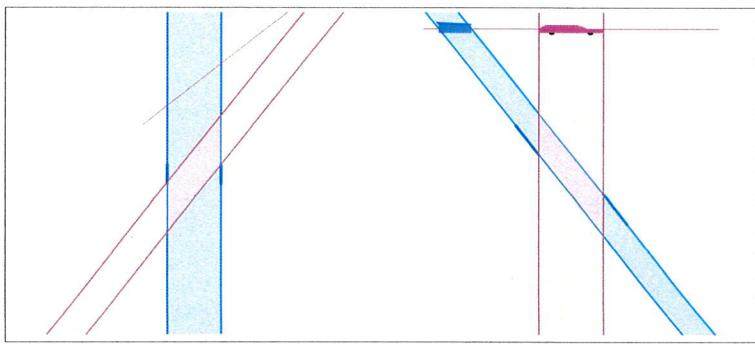
4. Uf! V okamžiku, kdy jsme se přiblížili k zadním vratům, vrata se otevřela.



8. Garáž je konečně za námi. Vyjeli jsme zadními vraty.



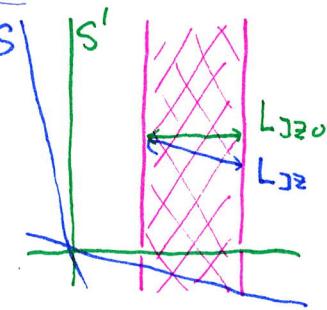
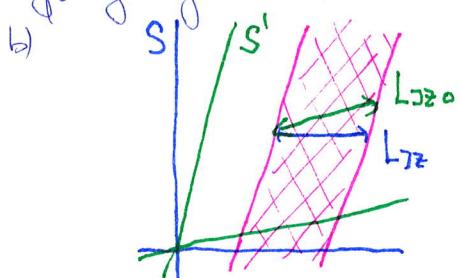
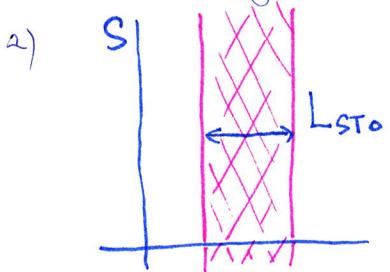
5. Tak, jsme uprostřed garáže. Tohle rozhodně nelze nazvat, že jsme schovali auto v garáži.



9. Je po všem, garáž mizí v zadním zrcátku.

Urychlování vlaku

velikost stojícího a jelybujícího těles



májme těleso (mají vagon vlaku)

a) v klidu v soustavě S (laboratorní soust., soust. měření)

b) jelybující se vůči S , tj. v klidu v soustavě S'

pod výrobenem, že se jedná o "stejné" těleso většinou minimálně, že těleso ve své klidové soustavě vypadá počít stejně tj. má "stejné" rozměry způsobené "stejným" uspořádáním komponent s vazeb mezi nimi

Rjednodušeně: $L_{STO} = L_{JZ0}$, kde

L_{STO} je rozměr tělesa v klidové soustavě (S) v případě a)

L_{JZ0} je rozměr tělesa v klidové soustavě (S') v případě b)

Pak ale méněm jelybující stav tělesa, musíme uvažovat různé působit a může při tom dojít i k deformaci tělesa. V takovém případě může nastat

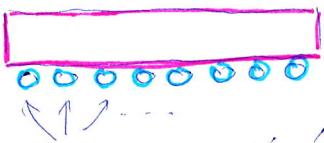
$$L_{JZ0} \neq L_{STO}$$

přípome dva přirozené modely urychlení vagonu vedoucí k I) $L_{JZ0} + L_{STO}$ a II) $L_{JZ0} = L_{STO}$

I) vychlování nagočmu synchroně v soustavě mědráží

- vychlování různých částí nagočmu lze probíhat stejně synchroně v čase mědráží

- tj. ve stejný čas mědráží se budou všechny mýtiny vychlňat stejně



stejné vychlování všechny
synchroně v soustavě mědráží

resp.



začleněné motory společně sledně
v soustavě mědráží

postročasový diagram:

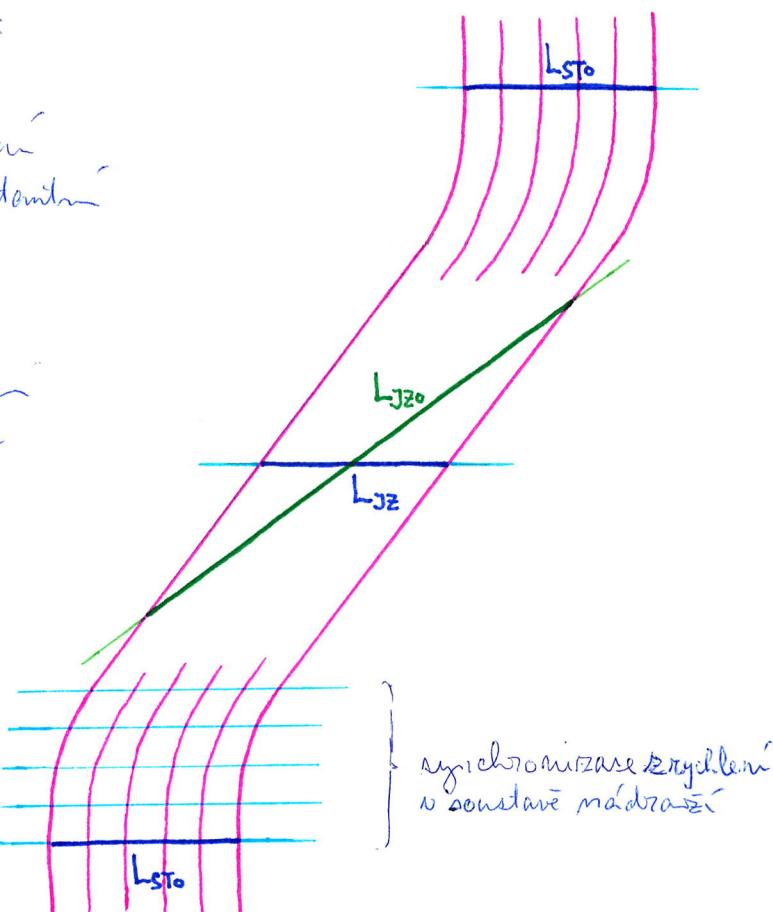
díky synchronizaci vychlénění
všechny mědráží se vobízejí konstantním
délkou v soustavě mědráží

$$L_{JZ} = L_{STO}$$

díky kontakci délka musí
být shodová délka nagočmu
za jízdy delší.

$$L_{JZ0} = \gamma L_{JZ}$$

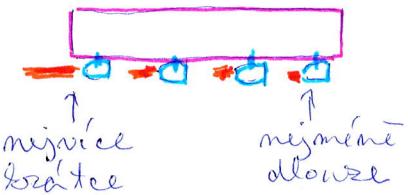
nagočmu se při vychlénění
musí skutečně zdeformovat
protože za jízdy jsou
jeho shidové rozměry
jiné



Předpokládajme, že cestující se při vychlénění nezdeformuje
tj. za jízdy mají ve své shidové soustavě běžné rozměry
⇒ po rozjezdu budou mít ve nagočmu více místa

II) vychlování při zachování sítidové délky

- vychlování různých částí vagónu bude probíhat tak, aby se zachovala sítidová délka vognu
- tali motoru bude však konstantní, ale posouvat se podél vagónu a bude trvat různé časy
- části vagónu budou sledovat souř. časy Rindlerovy soust.



díky synchronizaci zrychlení
v Rindlerově soustavě se udržuje
konstantní sítidová délka vagónu

$$\Rightarrow L_{\text{JZ}} = L_{\text{STO}}$$

díky kontrakti délky je délka
vagónu všechny nádraží brzdcí

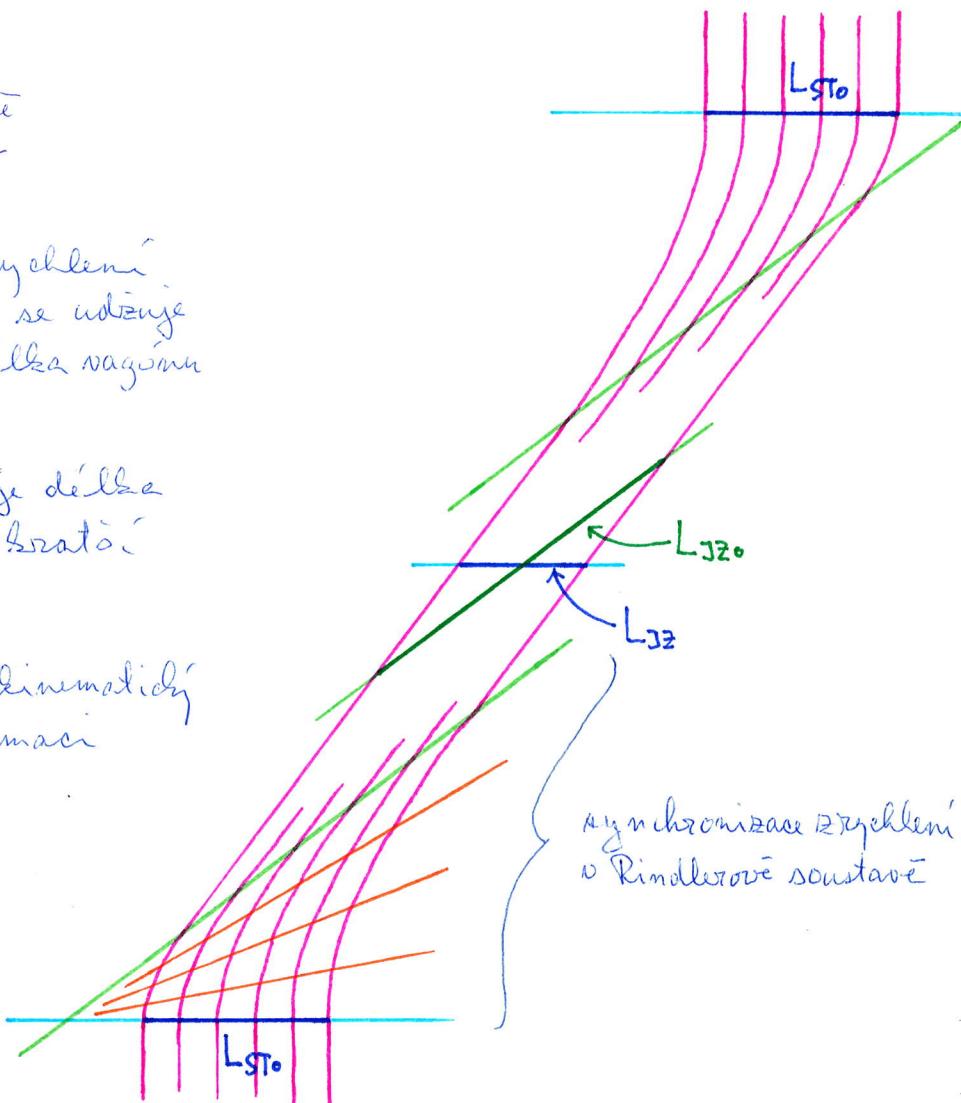
$$L_{\text{JZ}} = \frac{1}{\gamma} L_{\text{STO}}$$

to je rovnaké "zádávání" kinematiky
je všechny skutečné deformace
vagónu nadochází

začátek vagónu musí
zrychlovat déle
(vlastního času) ale
menším zrychlením

koniec vagónu musí
zrychlovat brzdcí
vlastní čas ale
větším zrychlením

cestující se též neformují, tj. za jízdy budou mít
ve vagónu stejně místa jako v sítidu na nádraží



Rytinėsios souboj

