

SPECIALNI TEORIE RELATIVITY

UVOD

Presentace

- historicky m'voda - Galileo, Newton, Faraday
Maxwell, Hertz
- problem e'teru
- Michelson's experiment
- neplatí "e ± v" pro svetlo

Prostor a čas

"k popisu fyzikálních dějů, strom, událostí
je třeba 4 čísel (prostorová souřadnice)

Př. "Sedíme se v parku v 19:30 ve Šupartské"
 t x, y, z

(x, y, z, t)

2 základní typy událostí:

- SOUHÍSTANÉ UDÁLOSTI - nastal na stejné místo VÚČI DÁNĚ VZTAŽNÉ SOUSTAVĚ
- SOUČASNÉ UDÁLOSTI - nastal ve stejném čas VÚČI DÁNĚ VZTAŽNÉ SOUSTAVĚ

"SPECIALNĚ" teorie relativity

↳ práce pouze v INERCIÁLNÍCH

SOUSTAVÁCH - tj. soustavy se pohybující
sobě vzájemně rovnoměrně přímočaře

v dané soustavě lze ale pozorovat i zrychlené pohyby

klasická fyzika: Galileiho princíp relativity

VE VŠECH JS PLATÍ STEJNÉ

ZÁKONY KLASICKÉ MECHANIKY.

(Tj. 2 JS NELZE ROZLIŠIT LIBOVOLNÝM
MECHANICKÝM EXPERIMENTEM a nelze
jed odlišit ROVNOMĚRNÝ PŘÍMOLINÝ POHYB
od klidu)

Za'kladny' printsipy STR

1. printsip relativity:

VE VSECH IS PLAT' SREDAE' FIZIKA'LNI' ZAKONY.

(Tj. 2 IS nerazliči'me LIBOVOLNI' EXPERIMENTEN - kazem' m'chi, vedem' el. prudu LED, m'iam' m'ymosti Cartona gila, zapalovani' olne lupou, skidam papou t'lesa na pruzi'ni, ...)

2, princíp konštantnej rýchlosti svetla

VE VŠECH IS MA' RÝCHLOSŤ SVETLA VE

VAKUUM SŤEJNOU VEĽIKOSŤ NEZÁVISLE NA

VZÁJEMNÉM POHYBU ZDROJE SVETLA A POZOROVA-

TEĽE A JE VE VŠECH SMERECH SŤEJNÁ!

Relativnost současnosti

"současnost událostí"

matematický popis bude BEZ DILATACE ČASU

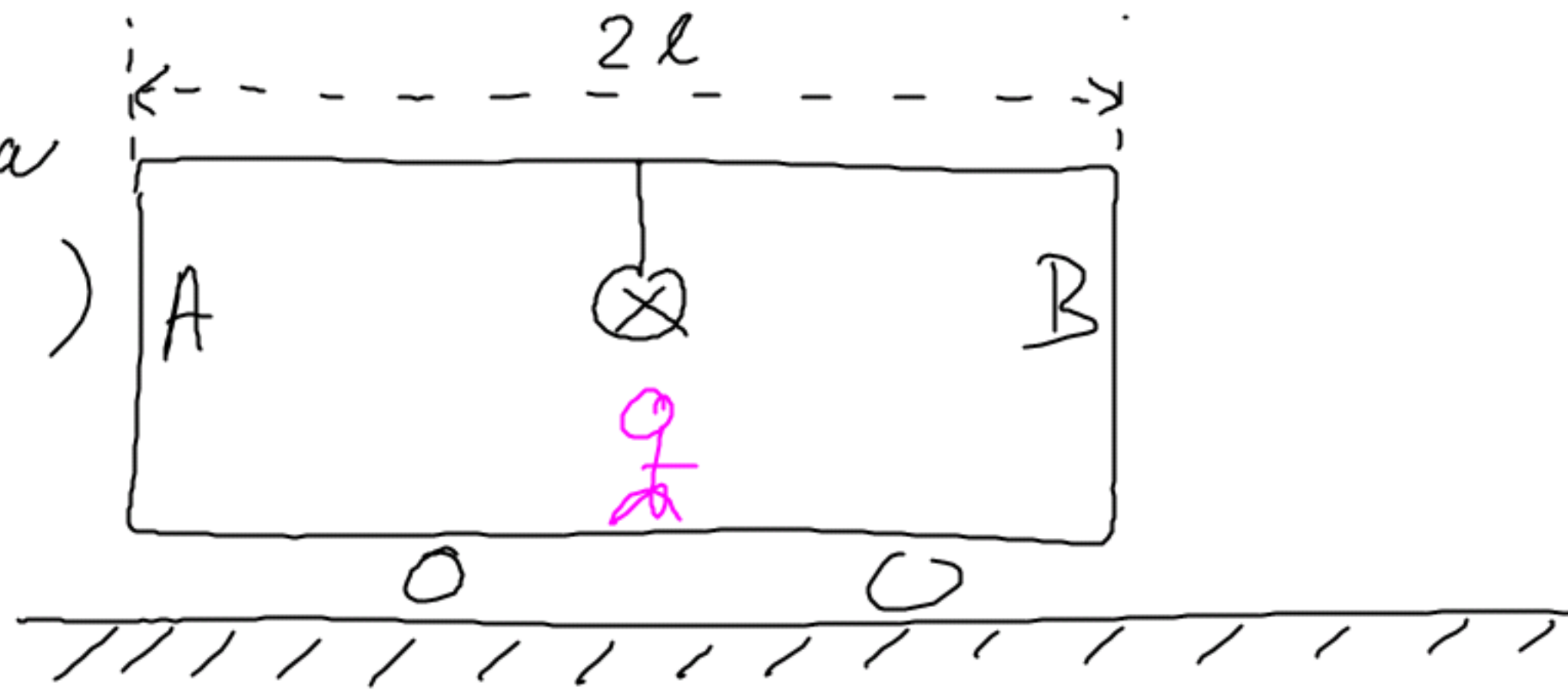
A KONTRAKCE DÉLEK

Situace: važený pedonální pozorovatel stacionární
 $\vec{v}$; $v < c \sim v \sim c$

uprostřed važením se rozšíří světlo

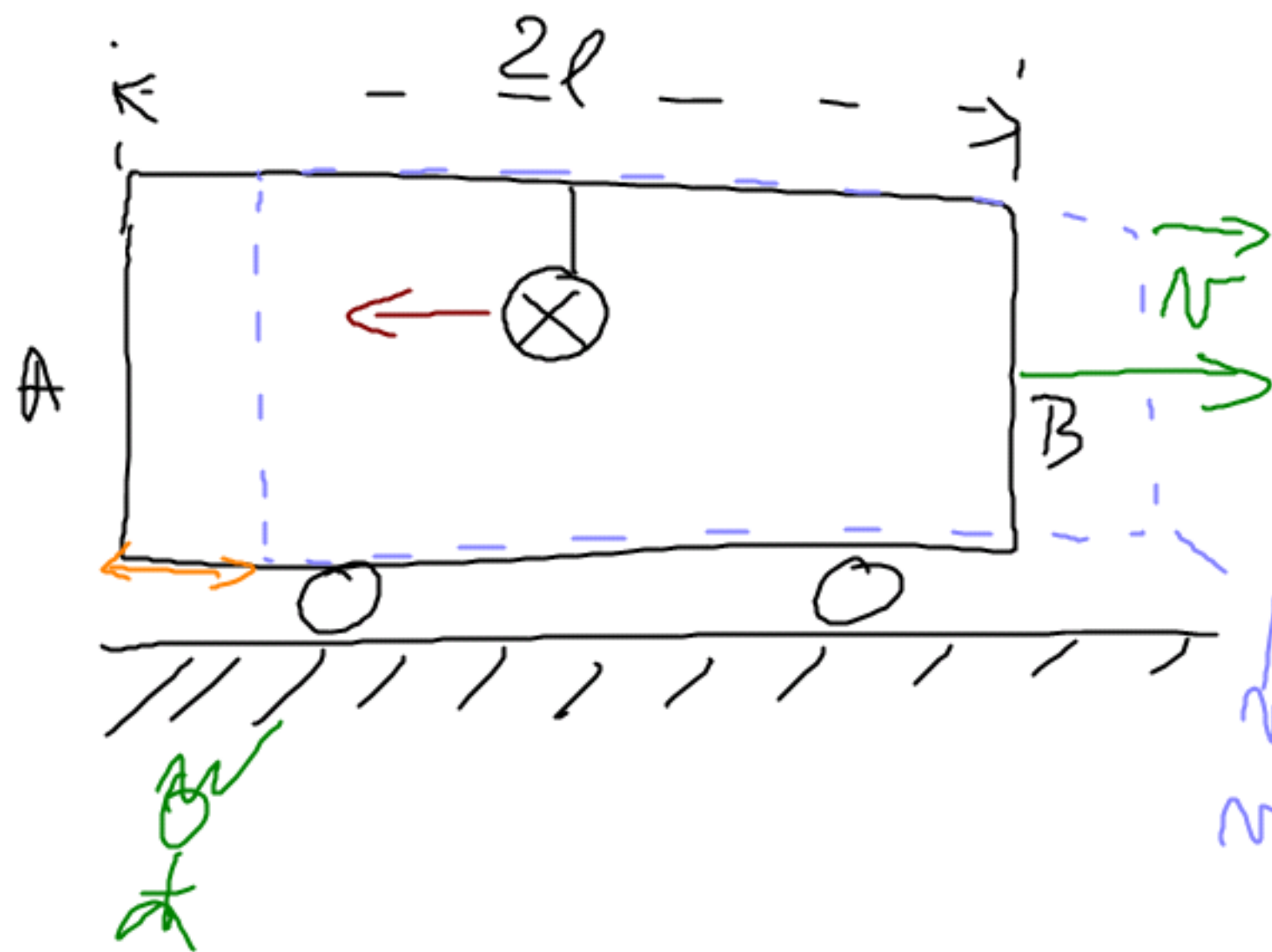
Kdy dorazí světlo na přední a zadní stěnu važením?

1) 2 hledi'sha
vagonu ()



$$\left. \begin{array}{l} \text{dopad na } \underline{A}: t_A = \frac{l}{c} \\ \text{dopad na } \underline{B}: t_B = \frac{l}{c} \end{array} \right\} \Rightarrow t_A = t_B \quad (1)$$

2) 2 gledišča porovatele mi'mo vajo'm



poloha
vajo'm
v dnu'mskih dopadu svetla na A

dopad na A: $cl_A' = l - vL_A'$

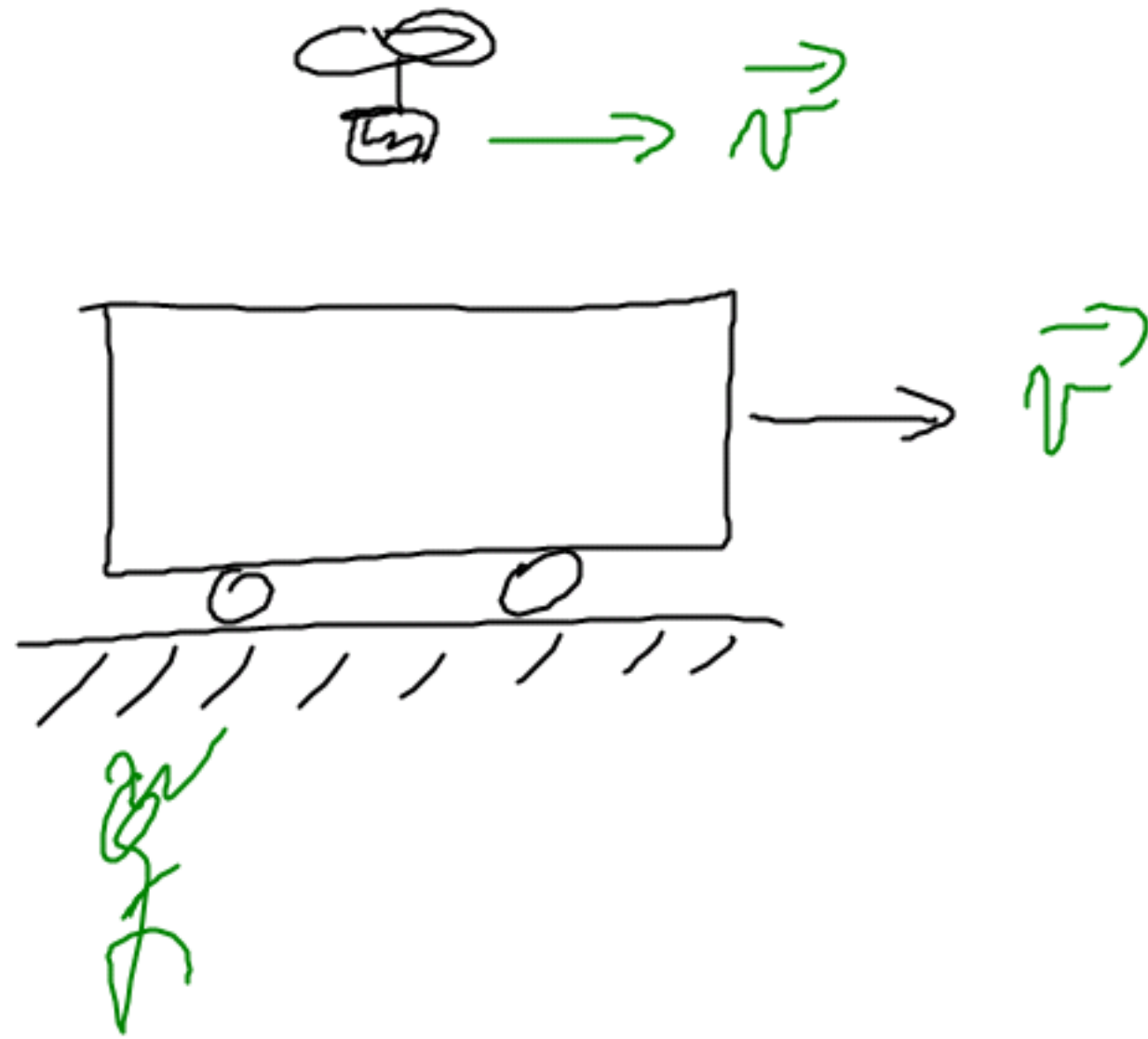
$$L_A' = \frac{l}{c+v}$$

dopad na B: $cl_B' = l + vL_B'$

$$L_B' = \frac{l}{c-v}$$

$$L_A' < L_B' \quad (2)$$

(1) $\wedge$ (2) $\Rightarrow$ Udalost' sončane' a glediška
 jednoho IS NEPUSEV' BŠT sončane'
 a glediška g'neho IS.



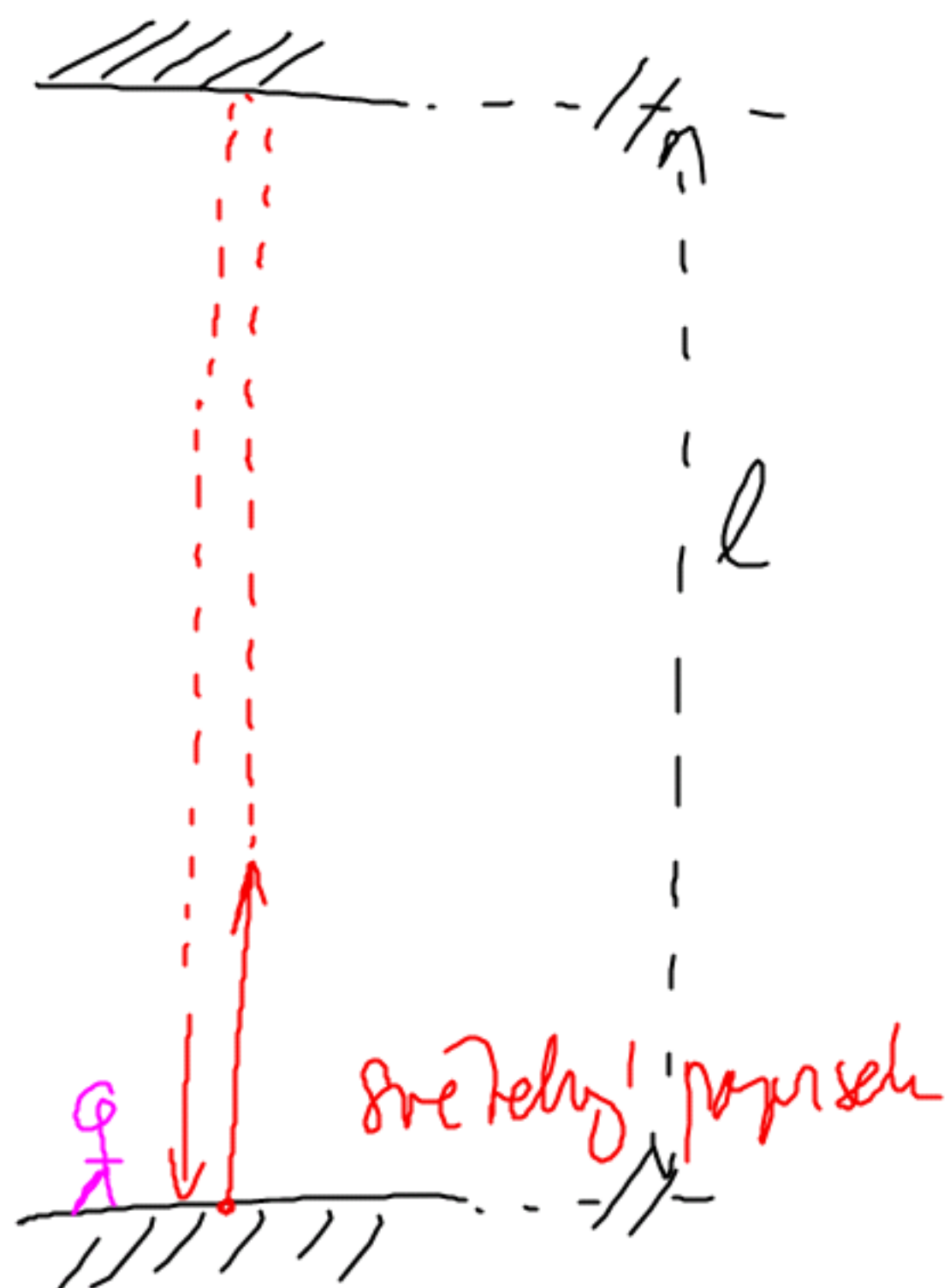
vagón a drom —
 — m'ot' sobe n' h'iden

Dilatace času

1) Svedelne' hodiny

pro měření času je nutné mít OSCILATOR
(tj. periodický děj)

Einstein hledal CO NEJEDNODUŠOŠÍ DĚJ $\Rightarrow$
myšlenková konstrukce SVĚTELNÝCH HODIN



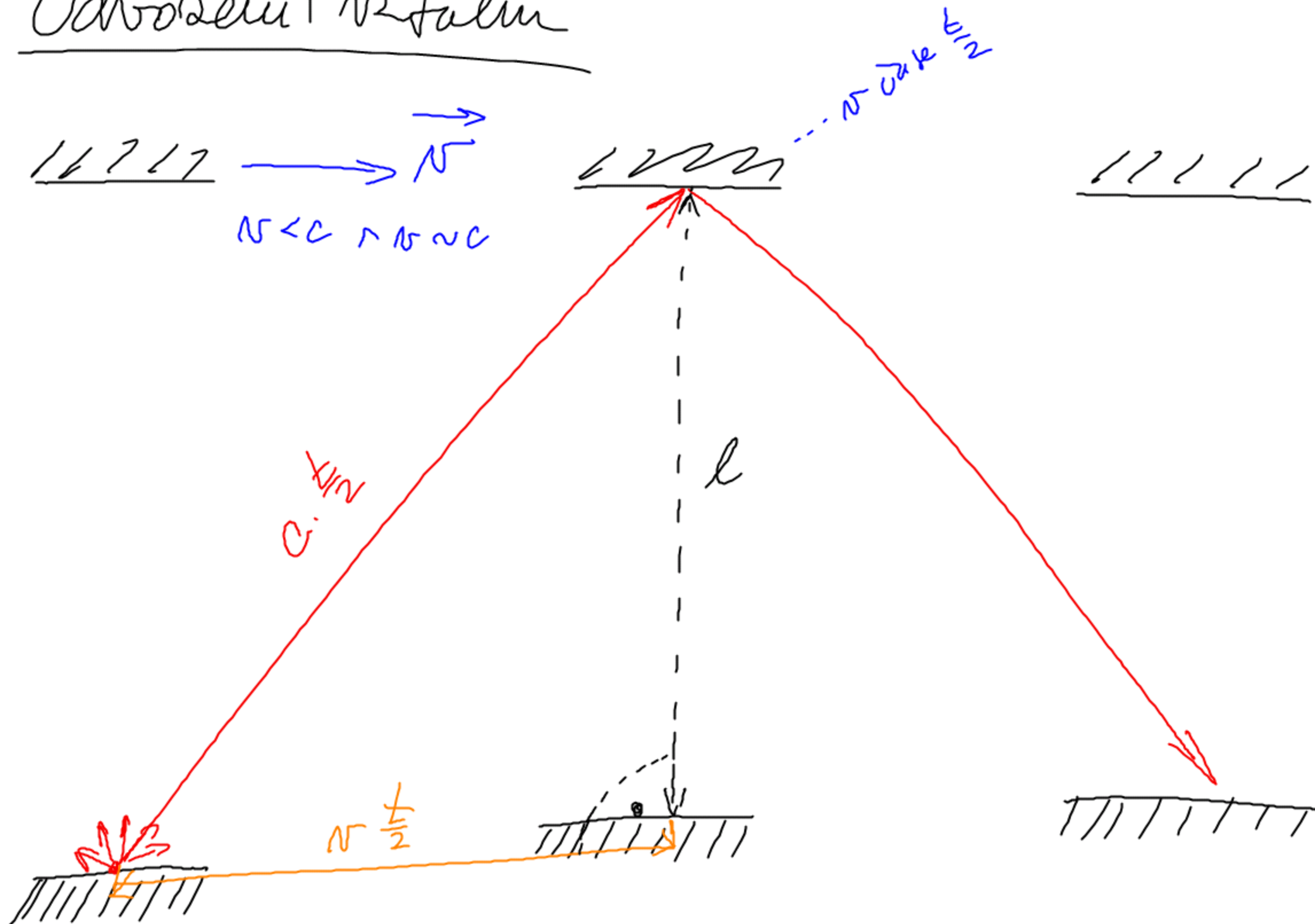
2 armadla

dobu 1 k'lnu hodu'm

$$\tau = \frac{2l}{c}$$

VLASTNÍ ČAS 

2, Odwrozenie i refleksja



... dalem kien je $\pm$

Pythagorova věta: $\left(c \frac{t}{2}\right)^2 = \left(v \frac{t}{2}\right)^2 + l^2$

$$c^2 \frac{t^2}{4} = v^2 \frac{t^2}{4} + l^2$$

$$\frac{t^2}{4} (c^2 - v^2) = l^2$$

$$t^2 = \frac{4l^2}{c^2 - v^2}$$

$$t^2 = \frac{4l^2}{c^2 \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)}$$

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

"τ

$$L = \frac{\tau}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$\underbrace{v < c}_{\text{blue wavy}} \Rightarrow \frac{v}{c} < 1 \Rightarrow \frac{v^2}{c^2} < 1 \Rightarrow \underbrace{0 < 1 - \frac{v^2}{c^2} < 1}_{\text{blue wavy}} \Rightarrow$$

$$\Rightarrow 0 < \underbrace{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}_{\text{red bracket}} < 1$$

mm $\Rightarrow$ lae v R odnoscniw

L $\Rightarrow L > \tau \Rightarrow$ „pro $\frac{v}{h}$ jden hodi'ny pomaleji'“

~~Polybryt'a' se hodyny j'chem pomalej's'.~~

chyb' m'c' komu

Hodyny, ktore' se m'c' pozorovatel'i paflyny',
j'don pomalej', nez byt'e'z hodyny, ktore' j'son
m'c' pozorovatel'i v bli'du.

3, Komentāri

• no VS literatūrā: $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$

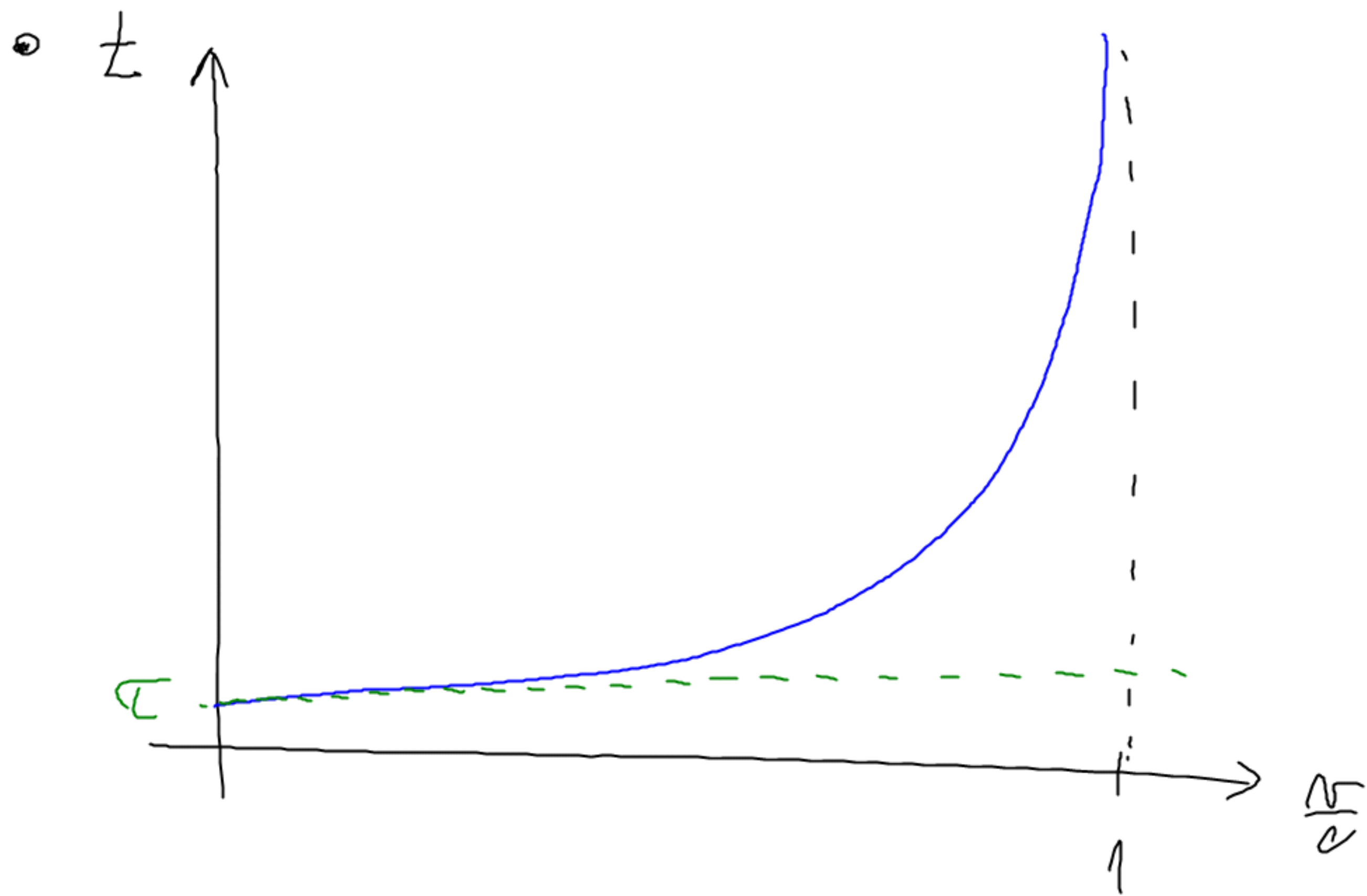
Lorenca koeficients

$$t = \tau \gamma$$

• bēzmg' ātrums: $v \sim 10^3 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$

$$\frac{v^2}{c^2} = \left(\frac{10^3}{3 \cdot 10^8} \right)^2 = \frac{1}{9} \cdot 10^{-10} \sim 10^{-11} < 1$$

STR $\rightarrow$ Newtonoška mehānika



Kontrakce de'leli

metody měření' fyzice, litera' a v'íc' pozorovateli
přesně:

- vytvořit proti směru s měřítkem
- odměřit čas průjedu fyz. kolem dané' značky
- na směru označit konec a začátek fyz. ve stejném

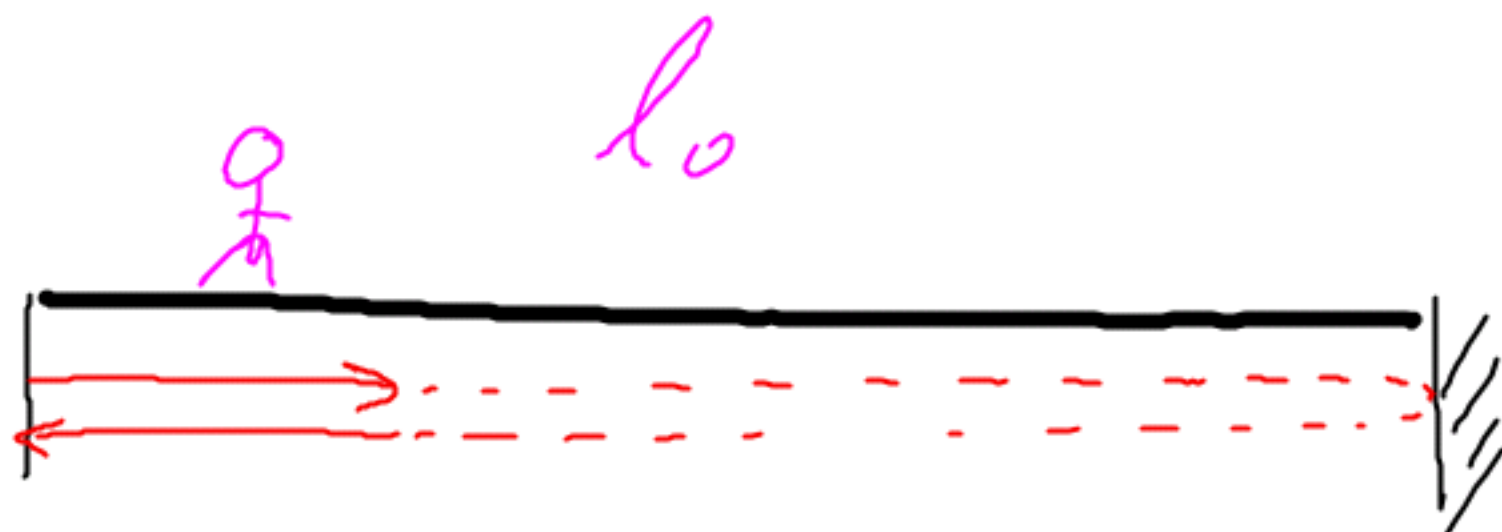
čas

⇒ měření' dolů fyz., litera' se v'íc' pozorovateli. přesně,
vzhůru a měření' čas

h'ko' se MEDIAN' del'g dyce, ne toho, jak
h'c VIDI'NE

nejjednodušší' princip měření' (použitelný' z obou
IS) : pomocí' světla a doby cestování' světla
podle' h'c

a)



$$\rightleftarrows : \tau = \frac{2l_0}{c}$$



h

$$\begin{aligned} \rightarrow : ct_1 &= l + vt_1 \Rightarrow t_1 = \frac{l}{c-v} \\ \leftarrow : ct_2 &= l - vt_2 \Rightarrow t_2 = \frac{l}{c+v} \end{aligned}$$

$$t = t_1 + t_2 = \frac{l}{c-v} + \frac{l}{c+v} = \frac{c+\cancel{v} + c-\cancel{v}}{c^2 - v^2} l$$

$$t = \frac{2cl}{c^2 - v^2}$$

$$t = \frac{2cl}{c^2(1 - \frac{v^2}{c^2})}$$

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

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

t, τ — сума двох ділянок часу

$$\tau = \frac{2l_0}{c}$$

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

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

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

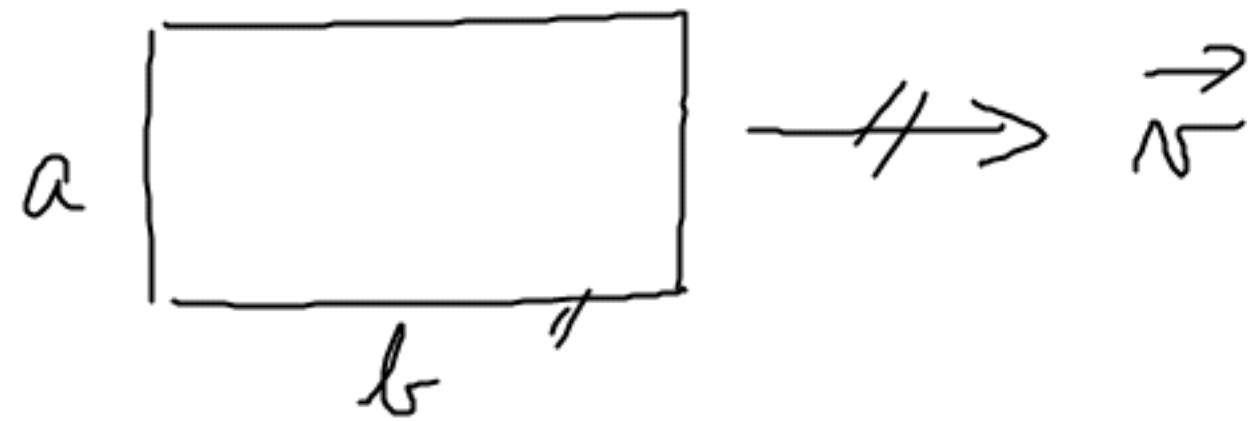
KONTRAKCE DÉLEK

$$v < c \Rightarrow \dots \Rightarrow \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \in (0; 1) \Rightarrow l < l_0$$

l - relativistická délka

De'ha h̄ce n̄ IS, vñcī' m'z̄ se h̄c̄
po'froye n̄ sm̄em s̄re' de'ly, je h̄ratō' m̄ez̄
de'ha de'z̄e h̄ce n̄ IS, vñcī' m'z̄ j̄e h̄c̄ n̄ h̄lida

Pn. Jak rychle a jakým směrem se musí
přesunout papír formátu A4, aby pozorovatel
naměřil čtverec?



$$a = 210 \text{ mm}$$

$$b = 297 \text{ mm} = a\sqrt{2}$$

$$v = ?$$

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

$$a = b \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

$$\left(\frac{a}{b}\right)^2 = 1 - \frac{v^2}{c^2}$$

$$\frac{v^2}{c^2} = 1 - \left(\frac{a}{b}\right)^2$$

$$v = c \sqrt{1 - \left(\frac{a}{b}\right)^2}$$

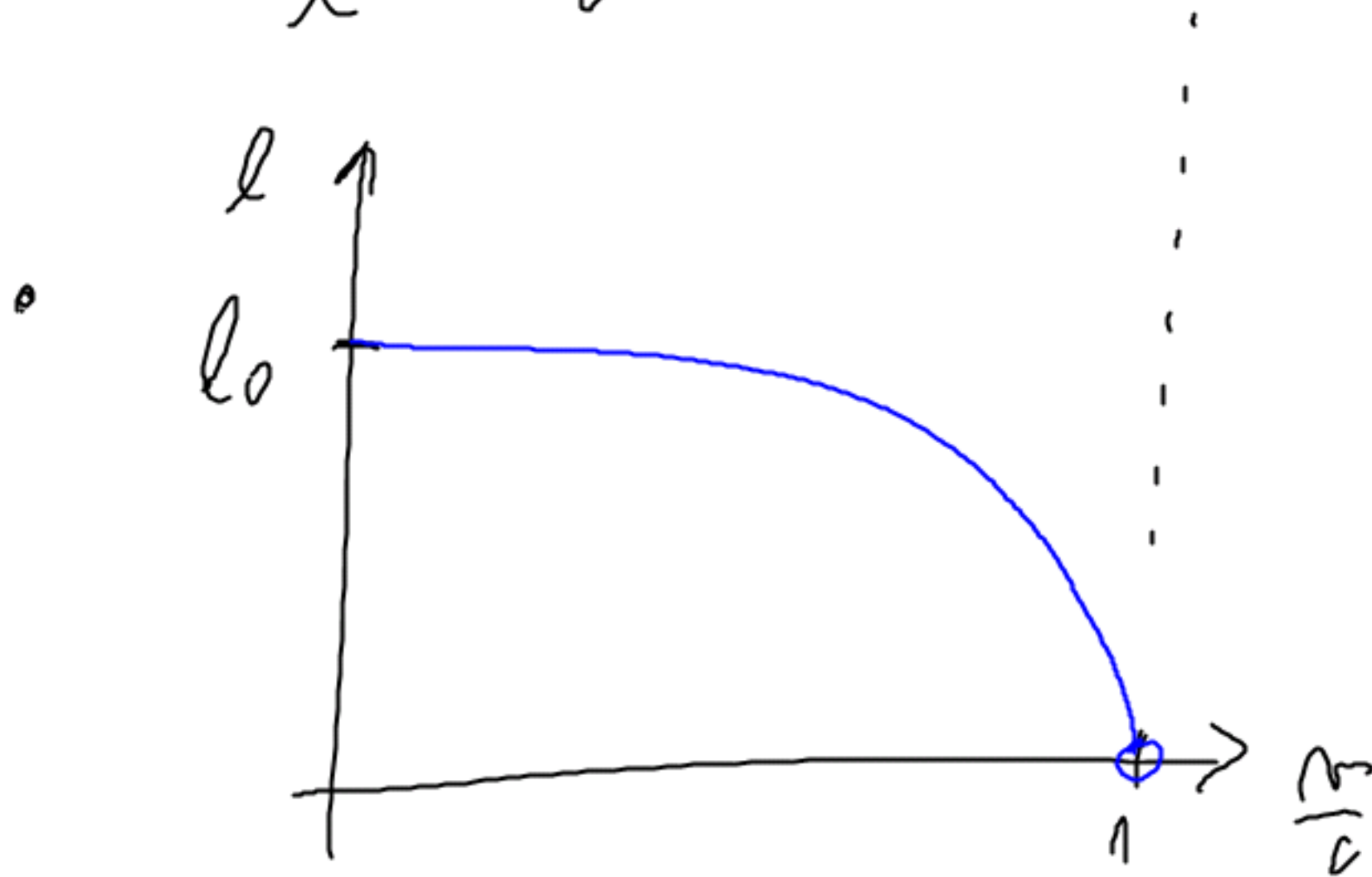
$$v = c \sqrt{1 - \frac{1}{2}} = \frac{\sqrt{2}}{2} c = \underline{\underline{0,7c}}$$

Kommentare he kontrakti delik

• $l_0 = l_f$ 

• $\left(\frac{v}{c}\right)^2 \sim 10^{-11}$ mit bisschen paßgen

$\Downarrow$
 $l = l_0$



Experimentului dubay

1) Meson

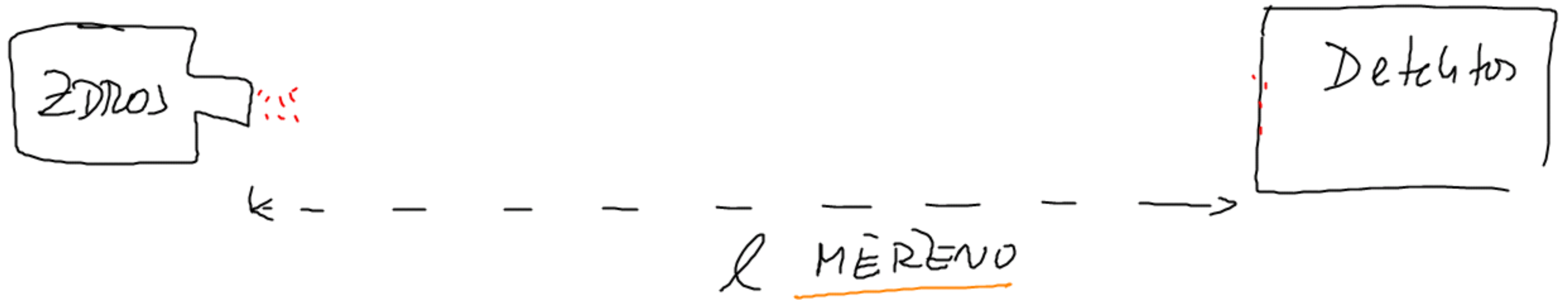
Căstice: $m_0 = 273 m_{\text{electron}}$

sfidm' doba z'vota: $\tau_0 = 2,5 \cdot 10^{-8} \text{ s}$ (măreana' v sonsta
re meson)

$v = 0,99c$ (măre' oboli')

Da z'vot mrazu' dralun: $l_0 = v \cdot \tau_0 \sim 7,5 \text{ m}$ (măre' meson)

v laboratorij se meri' daljina DECO'



$$l = n \cdot \underset{\text{'mer' laboratorij'}}{L} = n \frac{c_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \approx 53 \text{ m} \cdot \cdot \text{ SPONTANNO }$$

STR je OK

2, Miony

často vznikají v horních vrstvách atmosféry
při interakci kosmického záření s atmosférou

$$\tau_0 = 2,2 \mu s \quad (\text{2 setých } 1s)$$

$$l_0 = v \tau_0 = 3 \cdot 10^8 \cdot 2,2 \cdot 10^{-6} \text{ m} = \underline{600 \text{ m}} \Rightarrow \text{na Zemi NE,}$$

ale JE !!!

$$\text{pro vědce na Zemi: } l = v \frac{\tau_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} > l_0$$

3, CERN

a mychlovacie obecné

chci: čistiť sa pafurji s veľkou rýchlosťou =>

=> n'otmne' srazky => pri'na'voren' m'noho v'it
a n'rahu STR (i OTR)

mychlovac se postavi, m'ni'st' se dle m'noha detektoru,

mychlovac' d'nding, magnety, ... a cele' to

funguje, jak p'p'isov'e' ch'et'.

=> STR je OK

4, GPS

GPS: družice kolem Země (6×4) a na

nich atomové hodiny s korekcemi na:

- STR - $N_{\text{oběžná}} \text{ družice} \sim 10^3 \text{ m.s}^{-1}$
- OTR - pohyb polár ($\sim$ rychlostí pohyb)
- slabší gr. pole než na Zemi.

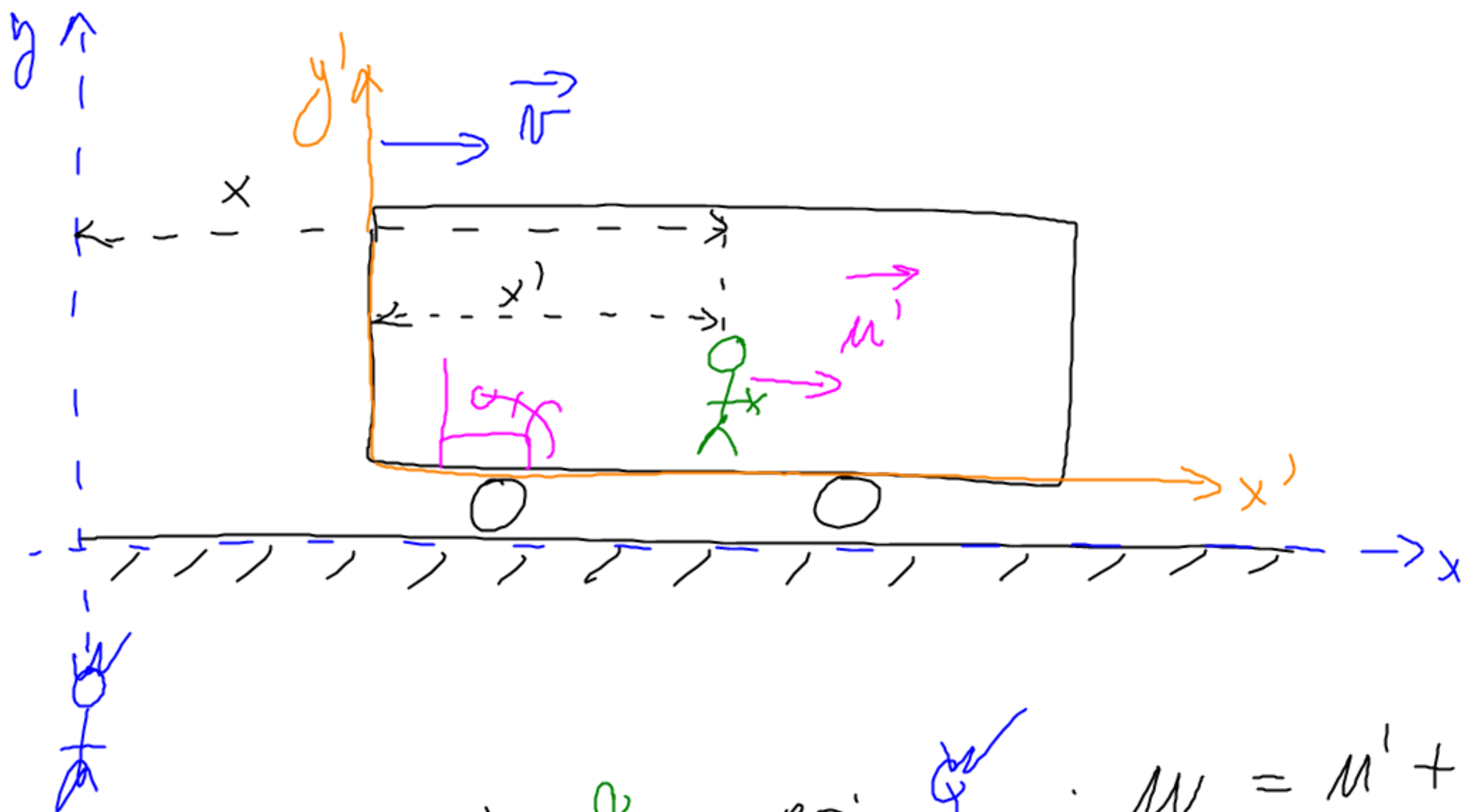
potud dle GPS dojedeme do cíle plánované
čas MUSÍ BÝT STR i OTR OK

Lorentzova transformace

1) Galileiho transformace

- platí v Newtonově mechanice
- umožňují přecházet mezi 2 soustavami
(přičemž jde o jednoduchou vláhu)
- umí transformovat souřadnice $(x, y, z, t) \leftrightarrow$
 $\leftrightarrow (x', y', z', t')$ a veličnosti rychlosti
- ONEZEM': SPECIALNÍ PŘÍPAD - v $t=0$:
$$\begin{aligned} x' &= x \\ y' &= y \\ z' &= z \end{aligned}$$

 $\vec{v} \perp \vec{a}$



velikost rychlosti u v S' : $u = u' + v$

souřadnice : $x = x' + vt$; $t = t'$

inverzní transformace : $x' = x - vt$, $t' = t$, $u' = u - v$

2, Lorentzova transformace

Wanné 1. odraťky pod napsím 1, plati nše

$v < c \wedge v \sim c$

$$x = \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$x' = \frac{x - vt}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$\Leftrightarrow$

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

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

Odrozemi' vzťah pro $\underline{t}$:

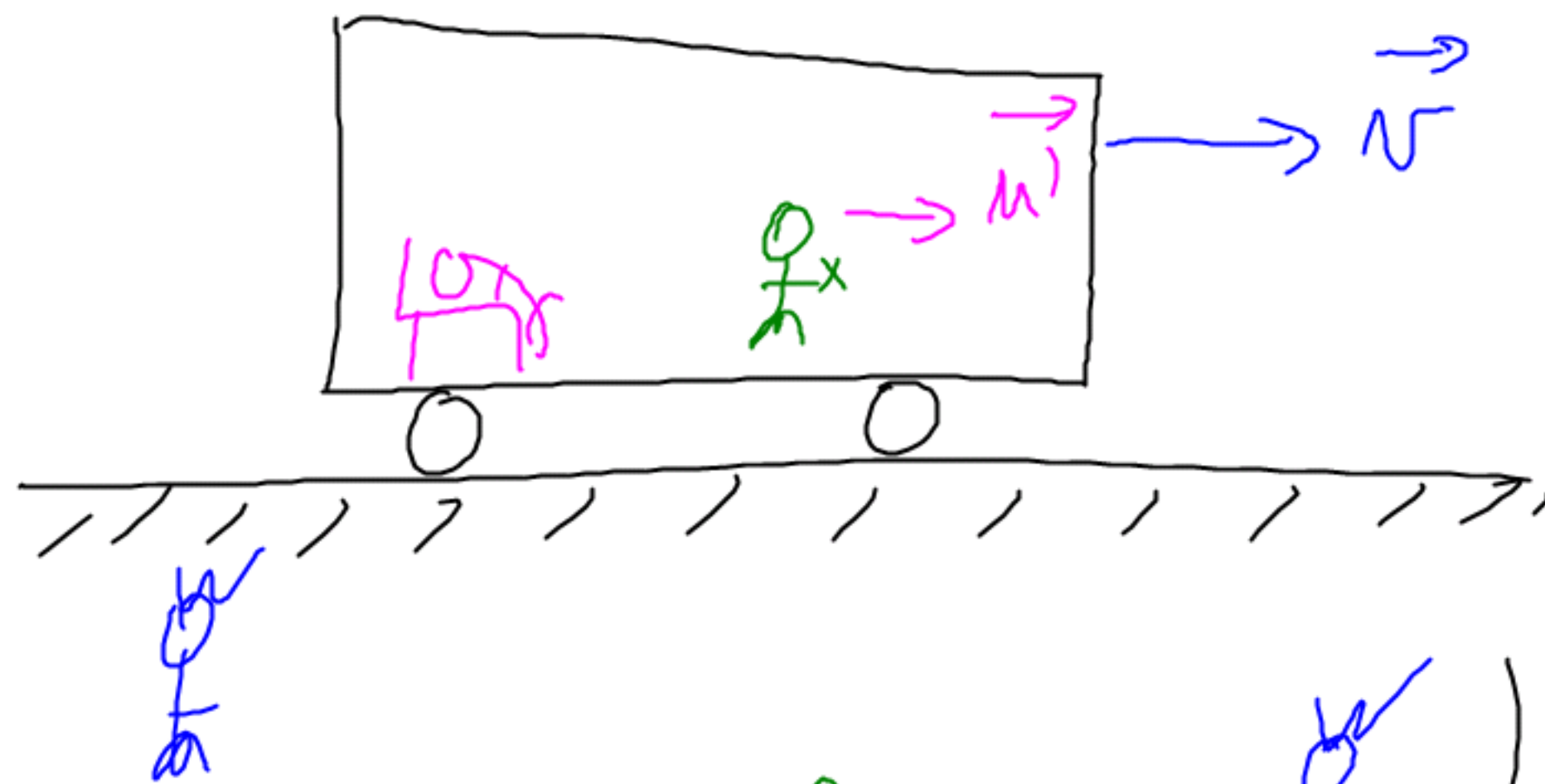
- svetelný' typický OIA' se podél osy $\underline{x}$
(resp $\underline{x}'$)
- 2. princip: $c = \text{konst.} \forall I/S$

$\underline{t} = \frac{x}{c}$ čas, za který musí světlo dráhu $\underline{x}$

$$\underline{t} = \frac{x' + vt'}{c \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{\frac{x'}{c} + \frac{vt'}{c}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{t' + \frac{v}{c} \underbrace{t' c}_{= x'}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} =$$
$$= \frac{t' + \frac{vx'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

3, Shla'da'm'ny chlosh'

o namci STR - pomoci Lorentzovy trans-
formace



$u = ?$ (h. ychlost $\vec{u}_x$ vici $\vec{u}$)

$u', u = \text{konst.}$

$$\mu = \frac{x}{t} = \frac{\frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}}{\frac{t' + \frac{v}{c^2}x'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}} = \frac{\cancel{t'} \left(\frac{x'}{\cancel{t'}} + v \right)}{\cancel{t'} \left(1 + \frac{v}{c^2} \frac{x'}{\cancel{t'}} \right)}$$

= μ'
" μ'

$$\mu = \frac{\mu' + v}{1 + \frac{v\mu'}{c^2}}$$

a pohledu vzájemně:

$$\mu' = \frac{\mu - v}{1 - \frac{v\mu}{c^2}}$$

4) Speciālistā šķaidienu mehānikā

STR $\xrightarrow{c \rightarrow \infty}$ Newtona mehānika

$\square$ c ir MĀC BĒZMĀ RYCHLOSĒM

EXTREMĒ VEĻKA'

(via konstante un dilatācija ātrums: $v \sim 10^3 \text{ m.s}^{-1}$)

$\square \Leftrightarrow \frac{v}{c} \rightarrow 0$

$$x = \lim_{c \rightarrow \infty} \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{x' + vt'}{\sqrt{1 - 0^2}} = x' + vt'$$

Galilei's transf.

$$m = \lim_{c \rightarrow \infty} \frac{m' + \frac{mv}{c^2}}{1 + \frac{m'v}{c^2}} = \frac{m' + v}{1 + 0} = m' + v$$

Princip kausalit

princip, který spolu se STR zahrnuje
nadředitelnost

princip kausalit: nejdrive je přičina, pak následek

Př. myšlenka → zabití
sex → dítě

marxismus → smrt

⋮

X

"Zítřka vrátím a
opratím se už jemu"

"Back to the future"
I. II. III.

kdy se soustava mohla vnímat jako
přesunutá nad středem rychlosti,
nastane (dle Lorentzovy transformace)
přechodem časového sledu

DYNAMIKA STR

Relativistická hmotnost

- lze odvodit ze ZZE , ZZH pro srážky se relativistickými částicemi
- ověřeno a aplikováno v rychlovodičích částic

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

m_0 - klidová hmotnost

m - relativistická —"

$$v < c \Rightarrow \dots \Rightarrow \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} < 1 \Rightarrow m > m_0$$

Relativistická hybnost

$$p = m v = \frac{m_0 v}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

platí pro m' analogie ZZH jako pro klasickou hybnost
CELKOVÁ RELATIVISTICKÁ KIBNOST SOUSTAVY
TELES SE V IZOLOVANÉ SOUSTAVĚ ZACHOVÁVA.

aplikace: srážky částic a vyžloutnutí

Vzťah medzi energiou a hmotnosťou

klasická mechanika: $E_k = \frac{1}{2}mv^2$
 $E_k = mgh$
 $\vdots$

} "vzorec"
(načítanie energie)

STR: hlboká súvislosť medzi energiou a hmotnosťou;
KAŽDEJ ZMENĚ HMOTNOSTI ODPOVÍDA ZMENÁ
ENERGIE A NAOPAK KAŽDEJ ZMENĚ ENERGIE
ODPOVÍDA ZMENÁ HMOTNOSTI

Př. ohřev 1 l vody o 80°C : $\sim 300 \text{ kJ}$
a přitom se zmenší hmotnost ohřevane-
vody !!! (neměřitelně, ale zmenší)

ZÁSADEM VĚDAM V MIKROSVĚTĚ - např. Hirošima
a Nagasaki, JĚ Temelín, ...

$$\underline{\Delta E = \Delta m \cdot c^2}$$

$$\underline{E_0 = m_0 c^2}$$

$$\underline{E = mc^2 = \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}}$$

$$\underline{E_k = E - E_0}$$

ΔE - зміна енергії,
якщо змінився
масовий еквівалент
 Δm

E_0 - відпочиваюча енергія
 E - релятивістична енергія
 E_k - кінетична енергія

Jaka energia je ukyta ve 100 g čokoládě?

$$m_0 = 100 \text{ g} = 0,1 \text{ kg}$$

$$E_0 = ?$$

$$E_0 = m_0 c^2 = 0,1 \cdot (3 \cdot 10^8)^2 \text{ J} = 0,1 \cdot 9 \cdot 10^{16} \text{ J}$$

$$E_0 = 10^{16} \text{ J}$$

$$1 \text{ Čch spotřebuje za rok} \dots 10 \text{ GJ} = 10^{10} \text{ J}$$

$\Rightarrow$ 1 čokoládě je energie pro všechny
Prášky na 1 rok

ale na čokoládě je energie

$$\sim 2000 \text{ kJ} = 2 \cdot 10^6 \text{ J}$$

$\Rightarrow$ dokážeme 2 kmoly vyprodukovat velkou molarou částí energie

$$1 \text{ eV} = 1,6 \cdot 10^{-19} \text{ J}$$

odhad:

CHEMIE ... $\sim 10 \text{ keV} = 1,6 \cdot 10^{-15} \text{ J}$ na částici

$$1 \text{ mol částic} \dots = 1,6 \cdot 10^{-15} \cdot 6 \cdot 10^{23} \text{ J} = 10^9 \text{ J}$$

JADERNÁ FYZIKA ... $\sim 100 \text{ MeV} = 10^5 \text{ keV}$

$$1 \text{ mol částic} \dots = 10^{14} \text{ J}$$

Přechod od STR ke klasické mechanice

pro E_k

a) Matematické vztahy

Pro $|\epsilon| \ll 1$ platí:

$$1) \sqrt{1 - \epsilon^2} = 1 - \frac{\epsilon^2}{2}$$

$$\text{Děle: } \left(1 - \frac{\epsilon^2}{2}\right)^2 = 1 - 2 \cdot 1 \cdot \frac{\epsilon^2}{2} + \frac{\epsilon^4}{4} \doteq 1 - \epsilon^2$$

$$2) \frac{1}{1 \pm \epsilon} \cdot \frac{1 \mp \epsilon}{1 \mp \epsilon} = \frac{1 \mp \epsilon}{1 - \epsilon^2} \doteq 1 \mp \epsilon$$

b) Wzrost pro E_k

$$E_k = E - E_0 = mc^2 - m_0c^2 =$$

$$= \frac{m_0c^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - m_0c^2 = m_0c^2 \left(\frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - 1 \right) \stackrel{1)}{=} 0$$

$$\stackrel{1)}{=} m_0c^2 \left(\frac{1}{1 - \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2}} - 1 \right) \stackrel{2)}{=} m_0c^2 \left(\cancel{1} + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} - \cancel{1} \right) =$$

$$= \cancel{m_0c^2} \cdot \frac{1}{2} \frac{v^2}{\cancel{c^2}} = \frac{1}{2} m_0 v^2 \quad \textcircled{\text{!}}$$

i ede STR koresponduje s klasičnom mehanikom

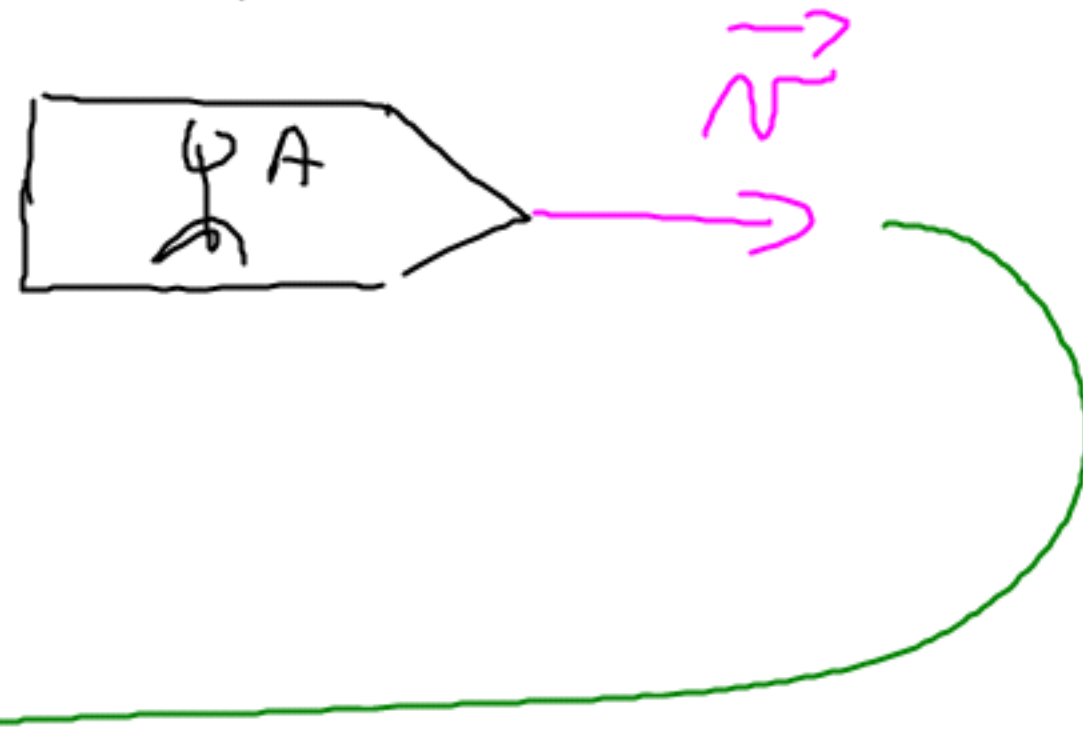
DODATKY

1, Paradoxy STR

nem' na nich nic paradoxního, zvládnutého,
dívneho, jen je armateno', se které 'sonstau'
je vysočlivat

a) Paradox dvojčat

dvojčata A, B ; A - do rakety, B - na Zemi



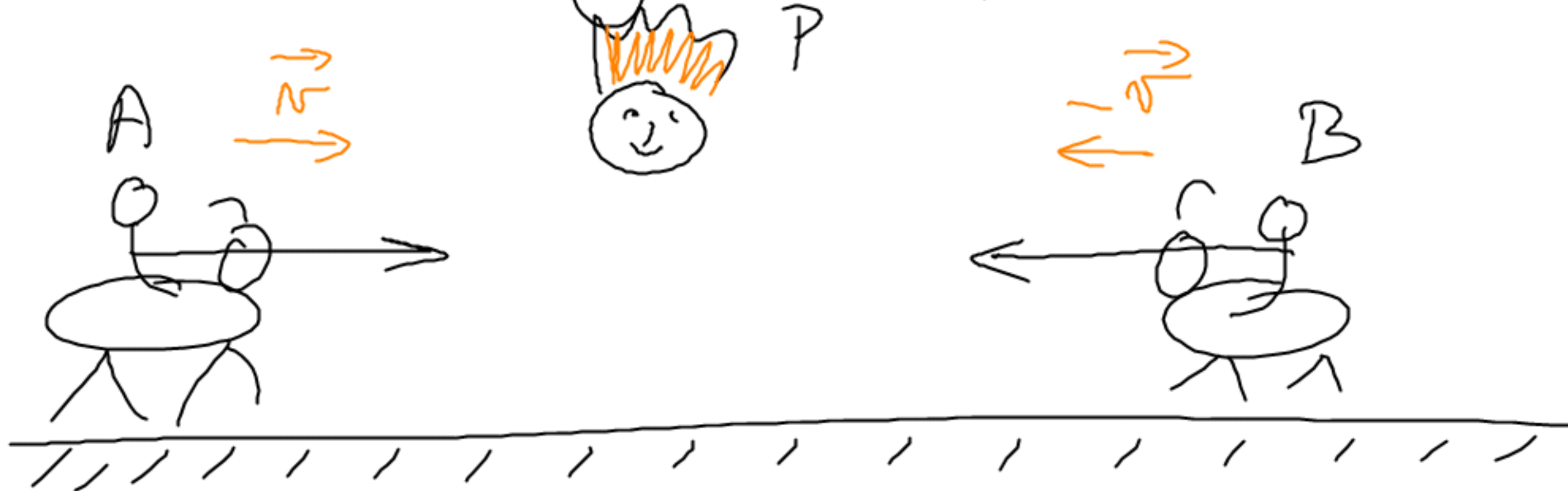
nemí / S $\Rightarrow$ nelze
pomocí STR

B: „A se m^ožná mně poslouží, takže mně čas plyne pomaleji.“
— „ —

A: „B — „ —

Jak budou m^ožná sobě státi? po návratu A na Zemi?
malod^ožná bude A

g Relativistich' ydini'



Jak dopadne sonbrj?

A: "B se mŕi mne ybe $\Rightarrow$ kop' B je brato' $\Rightarrow$ moje kop' na B dosa'ne a meš mne B pi'chne, ja' nikn."

B: tot'e pro A

P: "oba se mŕi mne paflyz' stejne ybe $\Rightarrow$ ob'e kop' m'e' m stejna' $\Rightarrow$ pi'chm'on se m'va' jem."

Pravdu ma' P

mesi' do'ghem kopi' brnem' druhecho yte're

a „sac'temum toho“ prumum ydumum nylgne

g'istj cas $\Rightarrow$ pi'chaj'a' neshilne sareagorat na
n'toh druhecho

9) Sily' zavora'n

zavora'n se snaz' chyt' auto, jehož hli'dová'
délka je větší než měřena mezi zavorami,
mezi záhy

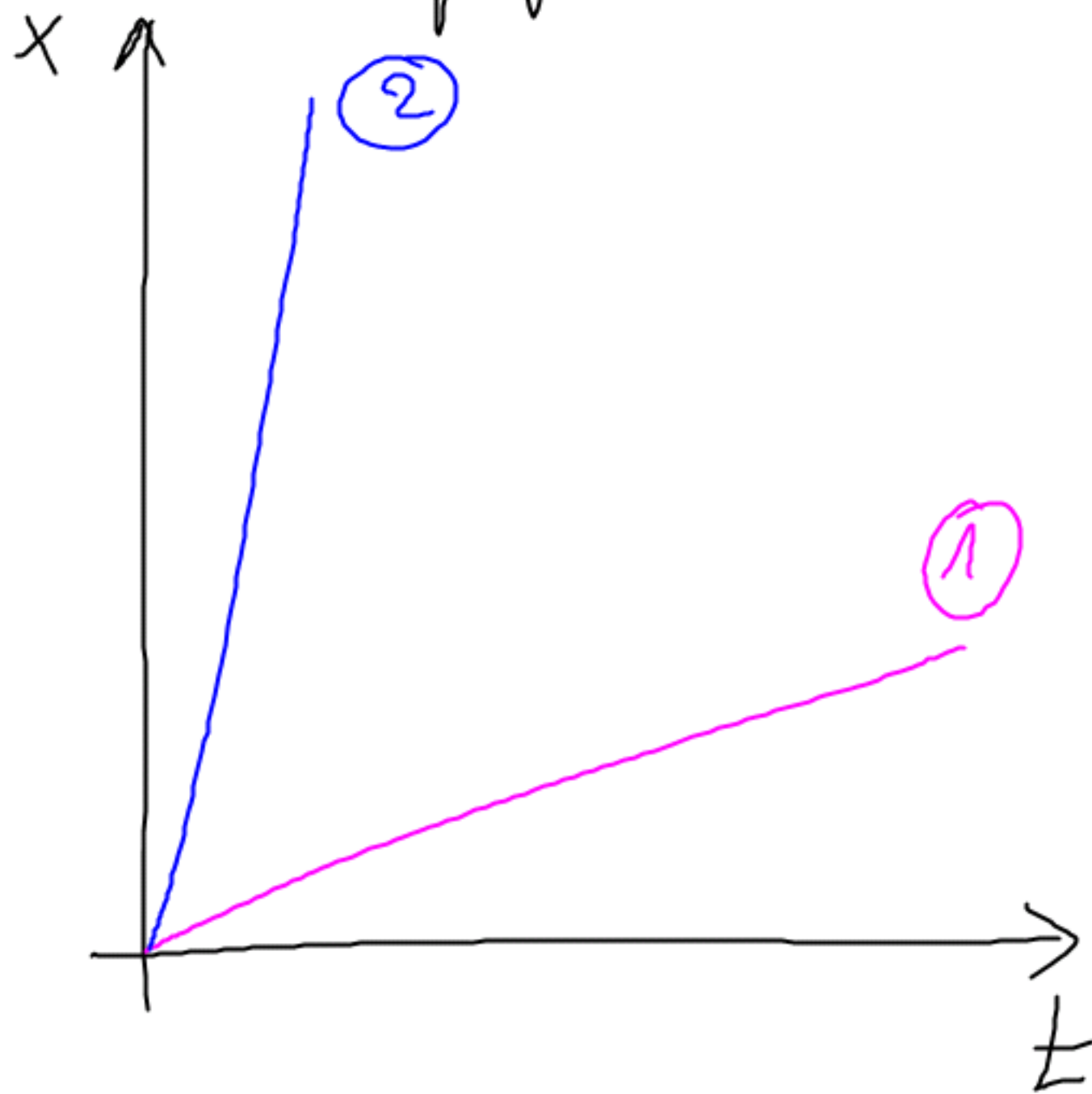
Z: Auto se pofluye $\Rightarrow$ namířím ho kratší $\Rightarrow$ do
měřeny se vejde

A: Měra se pofluye $\Rightarrow$ je větší $\Rightarrow$ nevejde se.

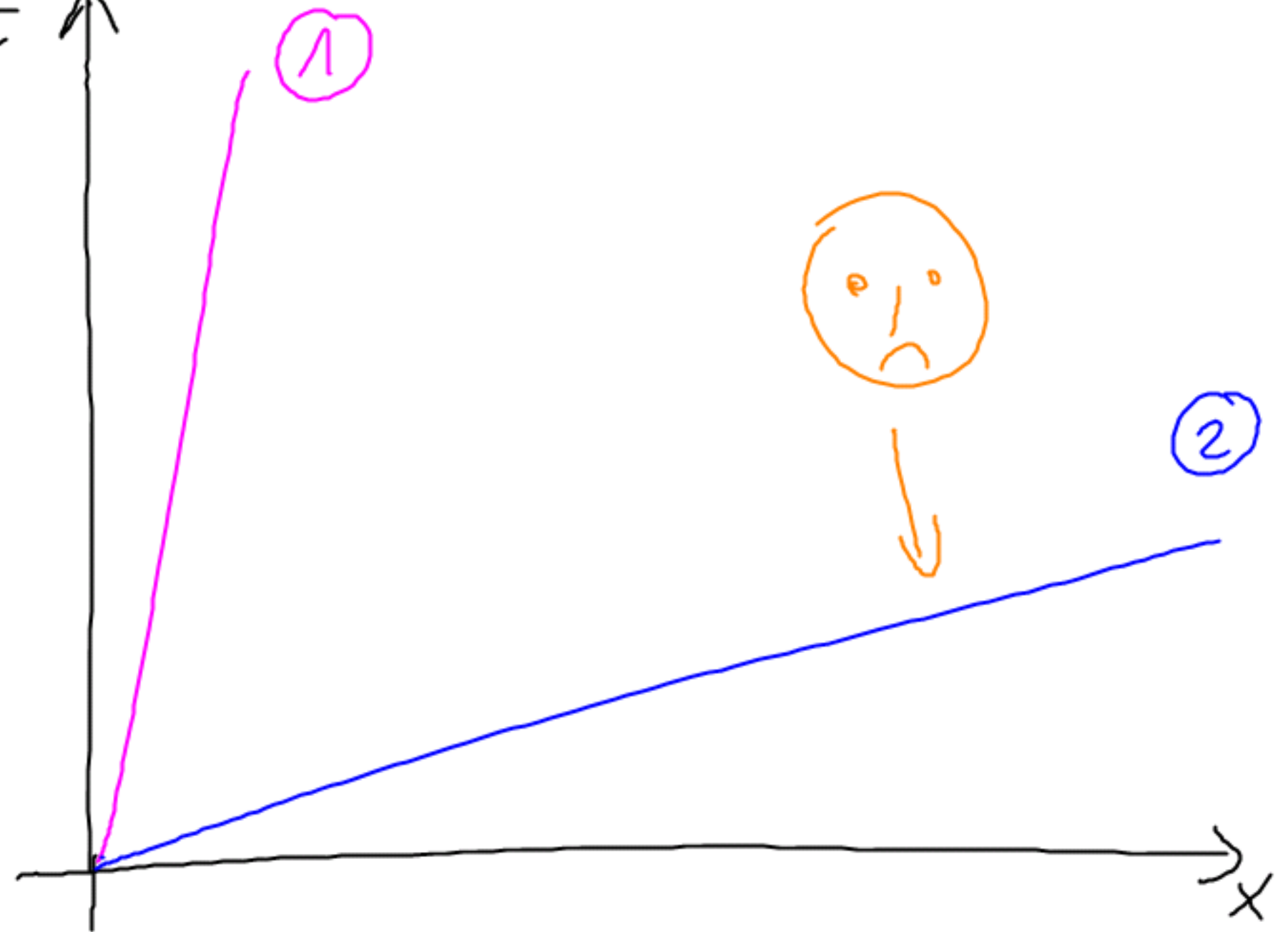
A se nevejde; ani při deformaci, která by měla nějakou
dobrou probíhat

2, Prostorčasove' di'agramy

klasika' fizika

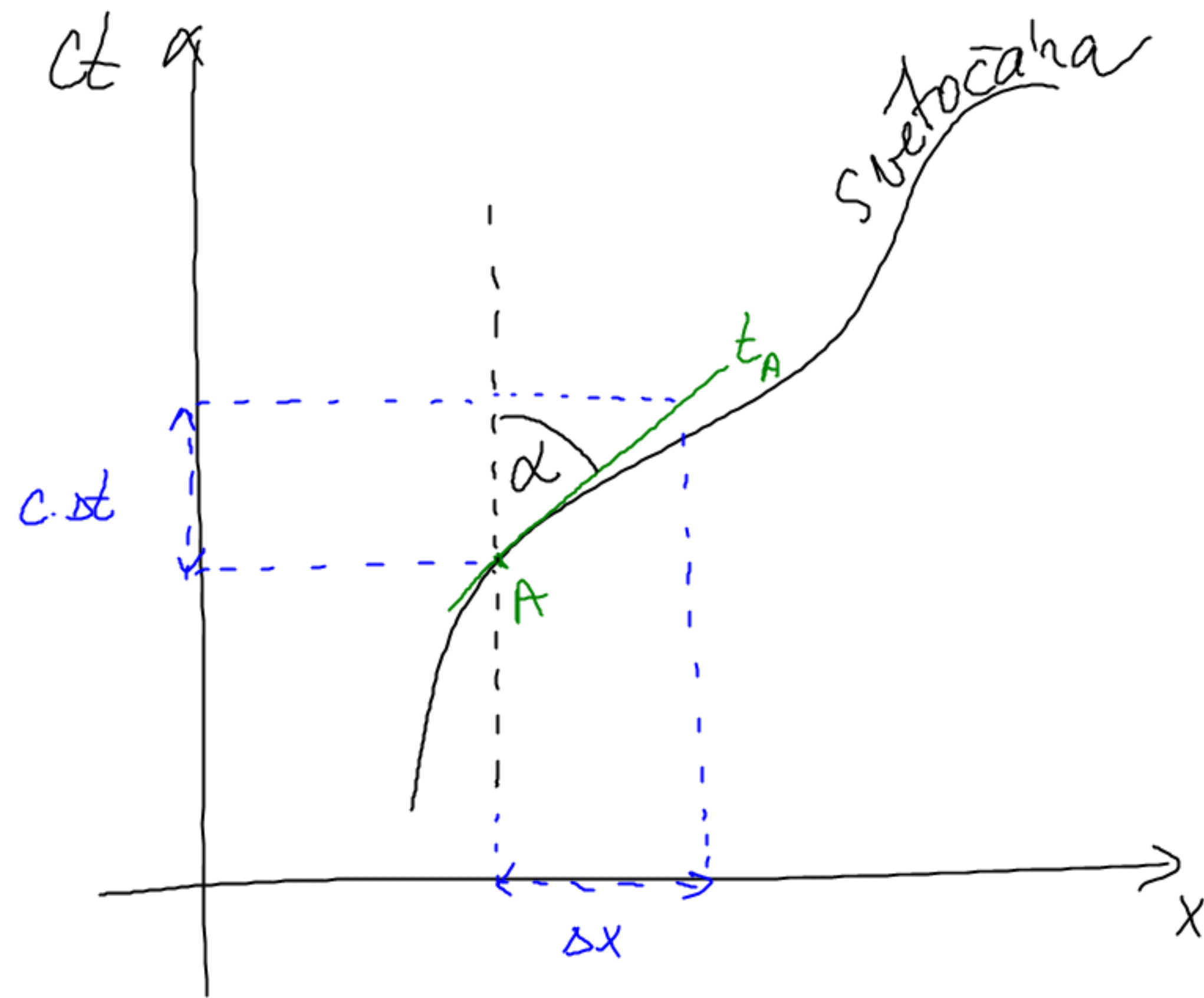


STR



• $[ct] = [x]$

• pomerem': $v < c$

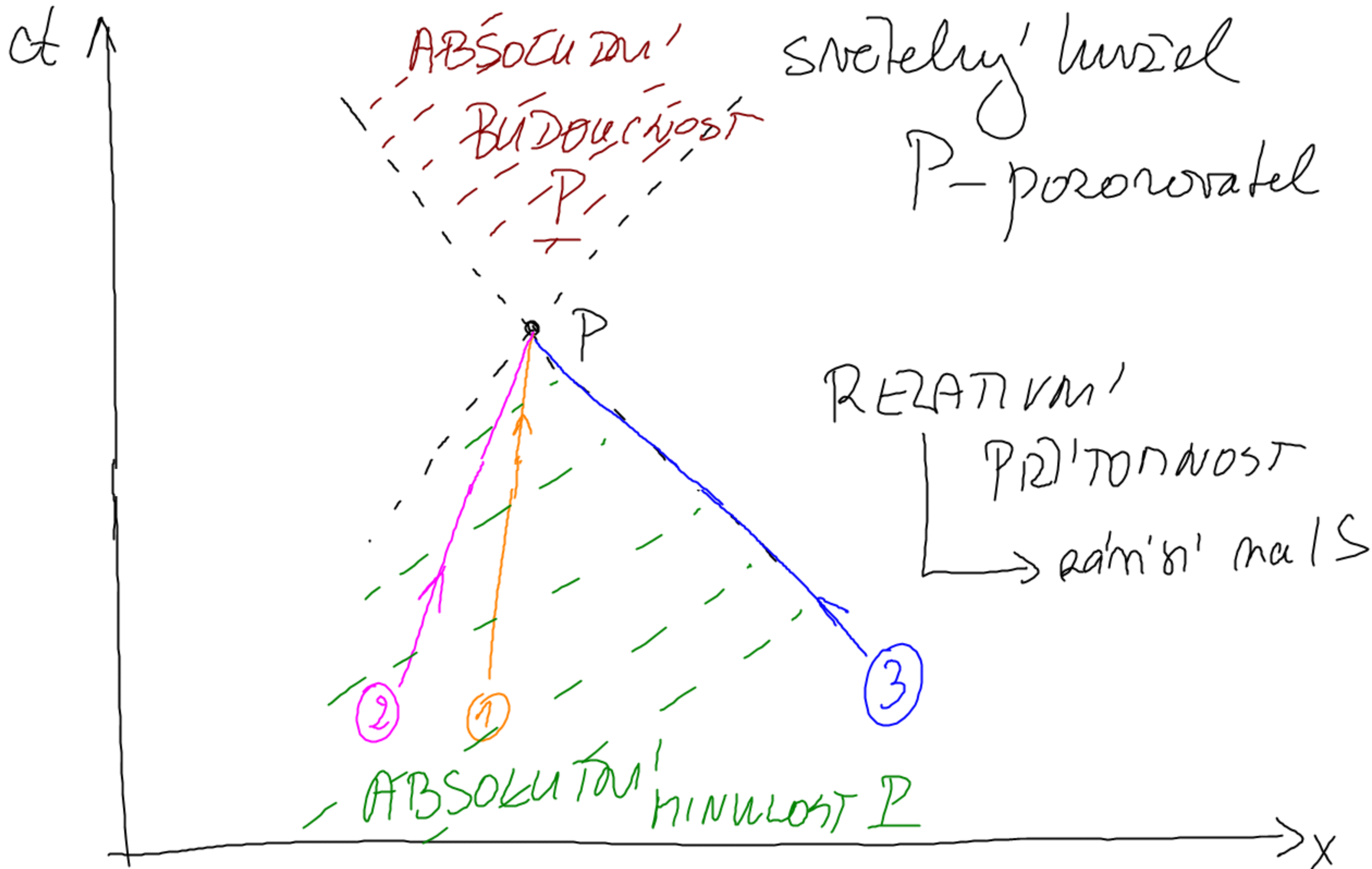


t_A - težina v bazi A

$$\operatorname{tg} \alpha = \frac{\Delta x}{c \cdot \Delta t} = \frac{v}{c}$$

omejena': $v < c \Rightarrow \frac{v}{c} < 1$

$\Rightarrow \operatorname{tg} \alpha < 1 \wedge \operatorname{tg} \alpha$
je rostonica' $\Rightarrow \alpha < 45^\circ$



① smek lesoncu' k P

② raketa bli'zu' se k P

③ svetlo ledu' k P z druge' strany meš smek a
raketa

ZAVER:

se STR normalne osobu' akusost,
proto miže nekomu pri padat di'na,
ač gla od roku 1905 potvrzua radon
experimenti !!!

FYZIKA MIKROSVEŤA

ÚVOD

Mikrosvet

- NEM' ZHENSĚNIA MAKROSVEŤA
- PLATÍ ZDE FYZIKA'LŇ ZÁKONŮ, KDE NEJASÍ V MAKROSVEŤE ANALOGII (opět bez q kmitů)
- FUNGUSI "LIMITNÍ PŘECHODY" DO MAKROSVEŤA
- DŮLEŽITÁ KONSTANTA (jako $\leq n$ STR) JE $\underline{h}$ (Planckova konstanta)

Vývoj poznání na strukturní mikroskopa

řecká škola ATOMISTÉ

- Démokritos a Abdein
- Leukippos a Miletos

"atom" - nejmenší částice hmoty

John DALTON (1766 - 1844) - chemický atomismus,
látky se slučují v předem daných poměrech

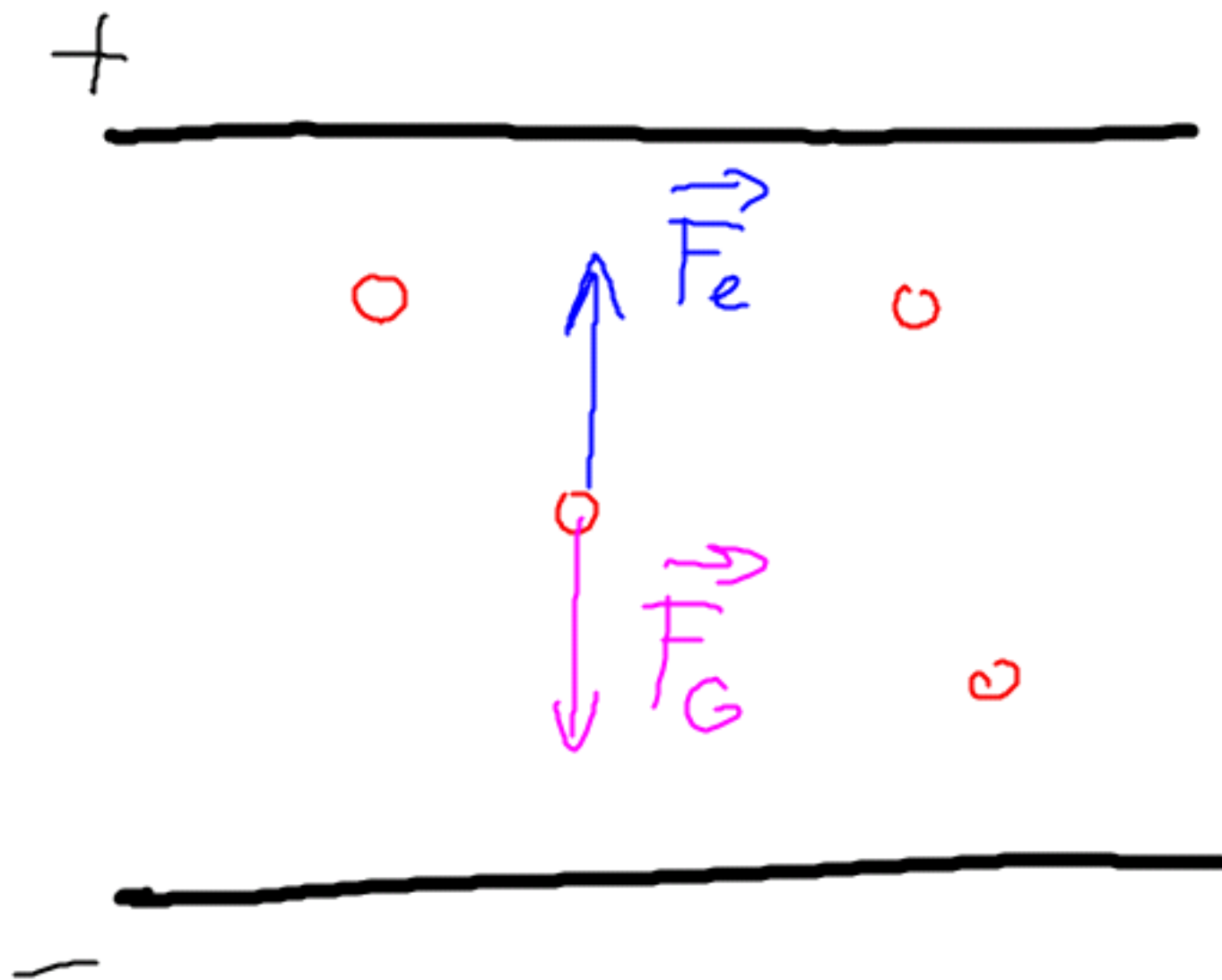
1859 - Julius Plücker - obojer katodny'ch
pamy (pri sm'zhenii'm flaku); bre
ge orli'mit el. i'mg. polem

1895 - H.C. RENTGEN - "pamy X", rentgeno-
ve' radium'

1897 - J.J. Thomson (1856-1940) - hipote'za
o existenci' elektronu ("mosi' el. mal'bye")

1910 - R. A. MILLIKAN (1868 - 1953)

- duļķas existence e^-
- promēitens' $\frac{Q_e}{m_e}$
- maļņoj ģe KVANTONA'N
 - maļņoj ģe vīdy celošselužl'm ma'sobkem elementa'ml'ho maļņoj'e
 - $\forall Q : Q = k e ; k \in \mathbb{Z}$
 $e = 1,6 \cdot 10^{-19} \text{ C}$
 - ēeska' mēma ģe kvantona'ma $1, - k e$



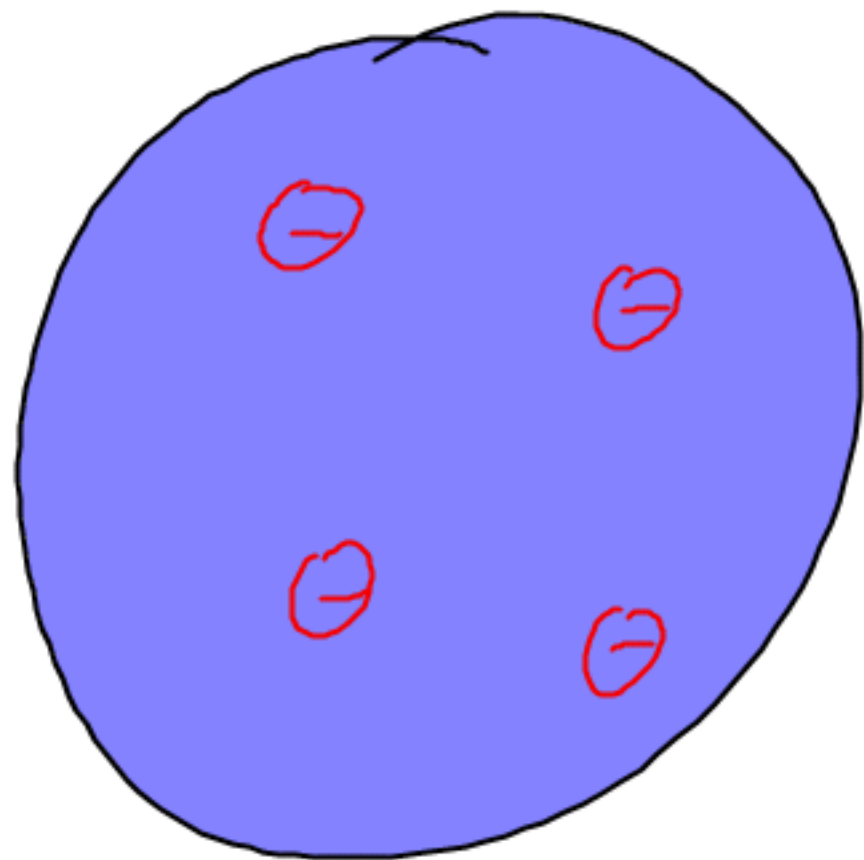
o kapričty slepe
nabítki!
ZAPORNE

norma'lna síl (tg: o q_e v h'ldu) $\Rightarrow$ vzniká $\frac{q_e}{m_e}$

Modely atomu

vhodné (tak jako jiné modely - modely)
bod, tuhé těleso, ...) pro předstorn, simulaci,
popis dějů, ...

Thomsonův (pudinkový) model



atom



kladné nabité hmota



e^- ; tak, aby atom byl
• el. neutrální
• stabilní

Obyer atomove'ho ja'dra

1911-1913 - E. RUTHERFORD

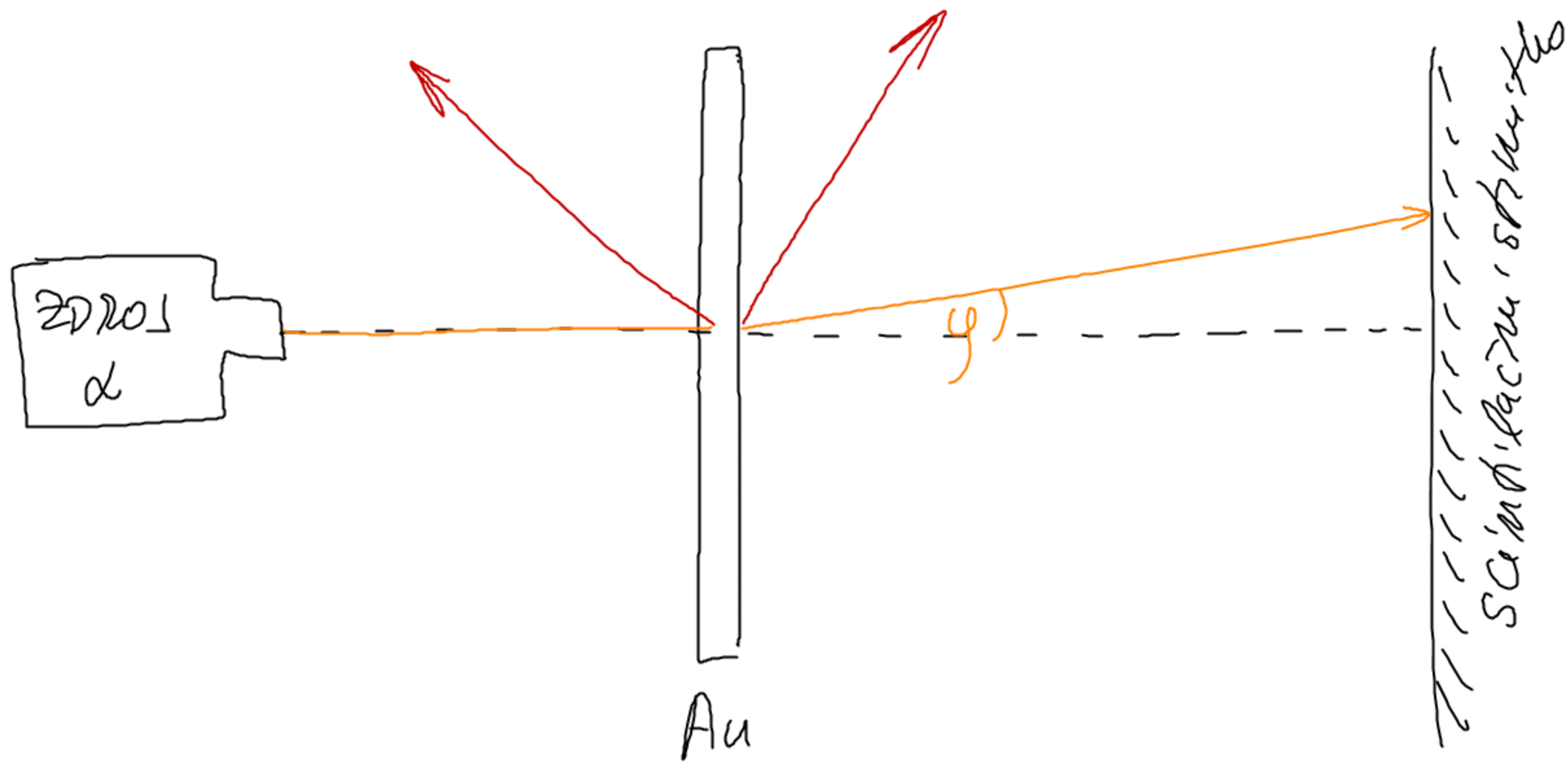
H. GEIGER

E. MARSDEN

prinos experimentu:

- obyer atomove'ho ja'dra
- metoda aluminu' aljehtu' mi'nosveta
(melke rozsvoborat, ze mndne' je nechest
srazit a ze svetlo, kteru' namet'ila, mrit
vladnost; viz dopravn' metoda)

□ - m'j'oc' spojeme' se ZZE , ZZH , ZZe ne'boje, ...



Au desička kleniv monoatomárního kovu; dle Thomsona
obsahuje $e^- \dots m_e$

$\alpha = {}^4_2\text{He}$, 2 protony a 2 neutrony
informace, které Rutherford neměl, ale
anal m_α a Q_α

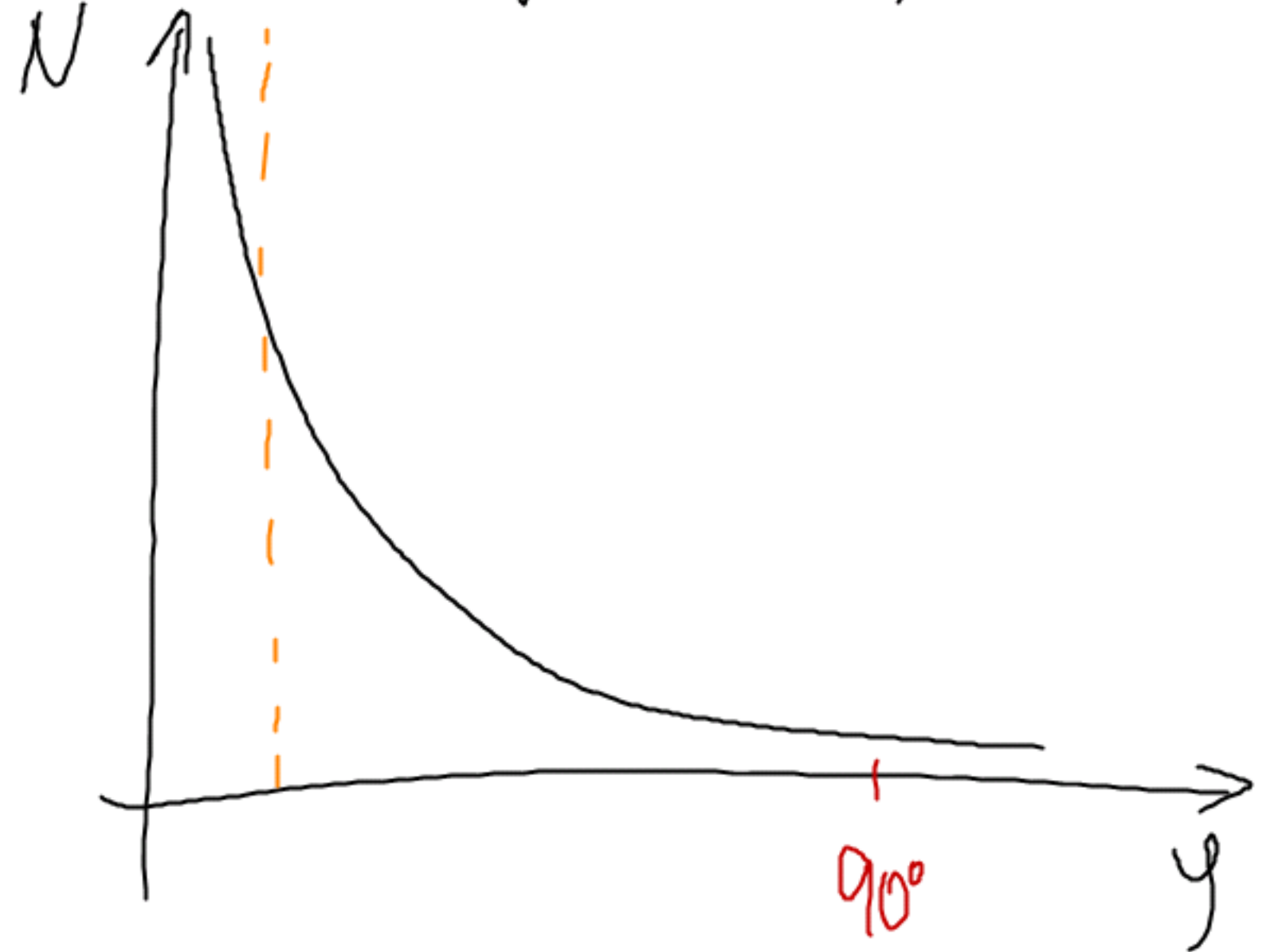
$$m_p \approx m_n \wedge m_p \sim 2000 m_e \Rightarrow \underline{m_\alpha \sim 8000 m_e}$$

předpoklad: α se po průletu Au dostane odchylně
minimálně od původního směru; měření
ale ukázalo něco jiného

Statistika $\Rightarrow$ exp' $\propto$, ktere' se odra'zuj' pod
uhlem v'etom me' 90° , ale je jich malo

$\Rightarrow$ n atomu je "n'ew", co je:

- t'ezhe' ($\Leftarrow$ odra'z' to t'ezhe' a c'a'sh'ce)
- male' ($\Leftarrow$ odra'suj' c'a'sh'c je malo)



parametry ja'dra:

- KLADNE UABITAE

- $m_{\text{JA'DRO}} \sim 0,95 m_{\text{ATOM}}$

- $r_{\text{JA'DRA}} \sim 10^{\boxed{-15}} \text{ m}$ (pro teža' 10^{-14} m)

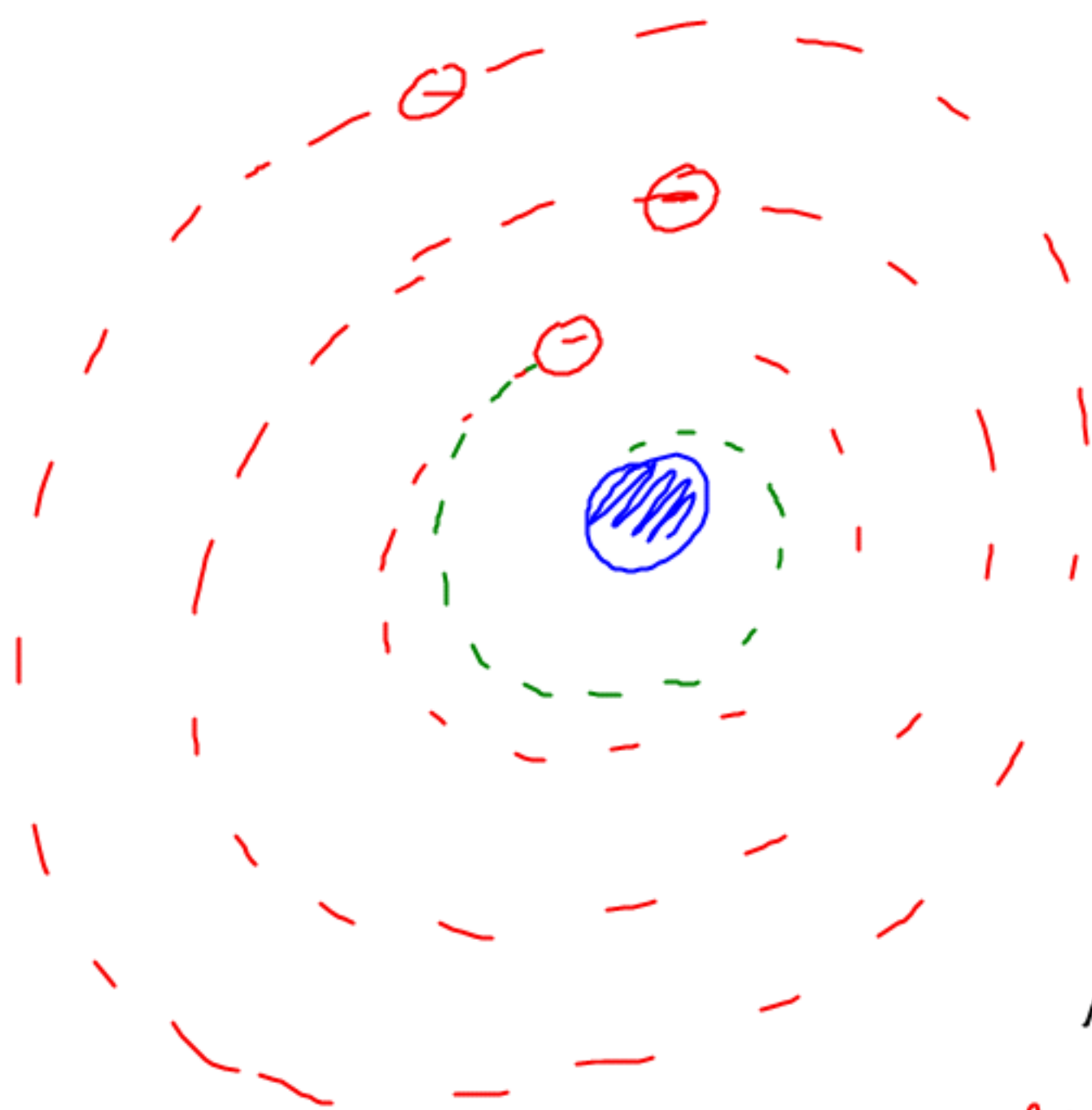
($r_{\text{ATOM}} \sim 10^{\boxed{-10}} \text{ m}$)

 5 pa'dii

model: ja'dro $\sim$ komorn' miter' $\sim 1 \text{ cm}$
atom $\sim 10^5 \text{ cm} = 1 \text{ km}$

nový model atomu (1. JADERNÝ)

Rutherfordův (planetární) model



● jádro ($\sim$ Slunce)

⊖ e^- ($\sim$ planety)

tento model je

NESTABILNÍ

mobilní částice při pádu po
ke $ZAJEMU \Rightarrow \ominus$ padá na jádro

Složeni' ja'dra

- protony ... protonove' číslo Z
 - neutrony ... neutronove' číslo N
- } NUKLEONY

X ... chem. prvěk; chem. vlastnosti - ELEKTRO-
NOV' OBAL

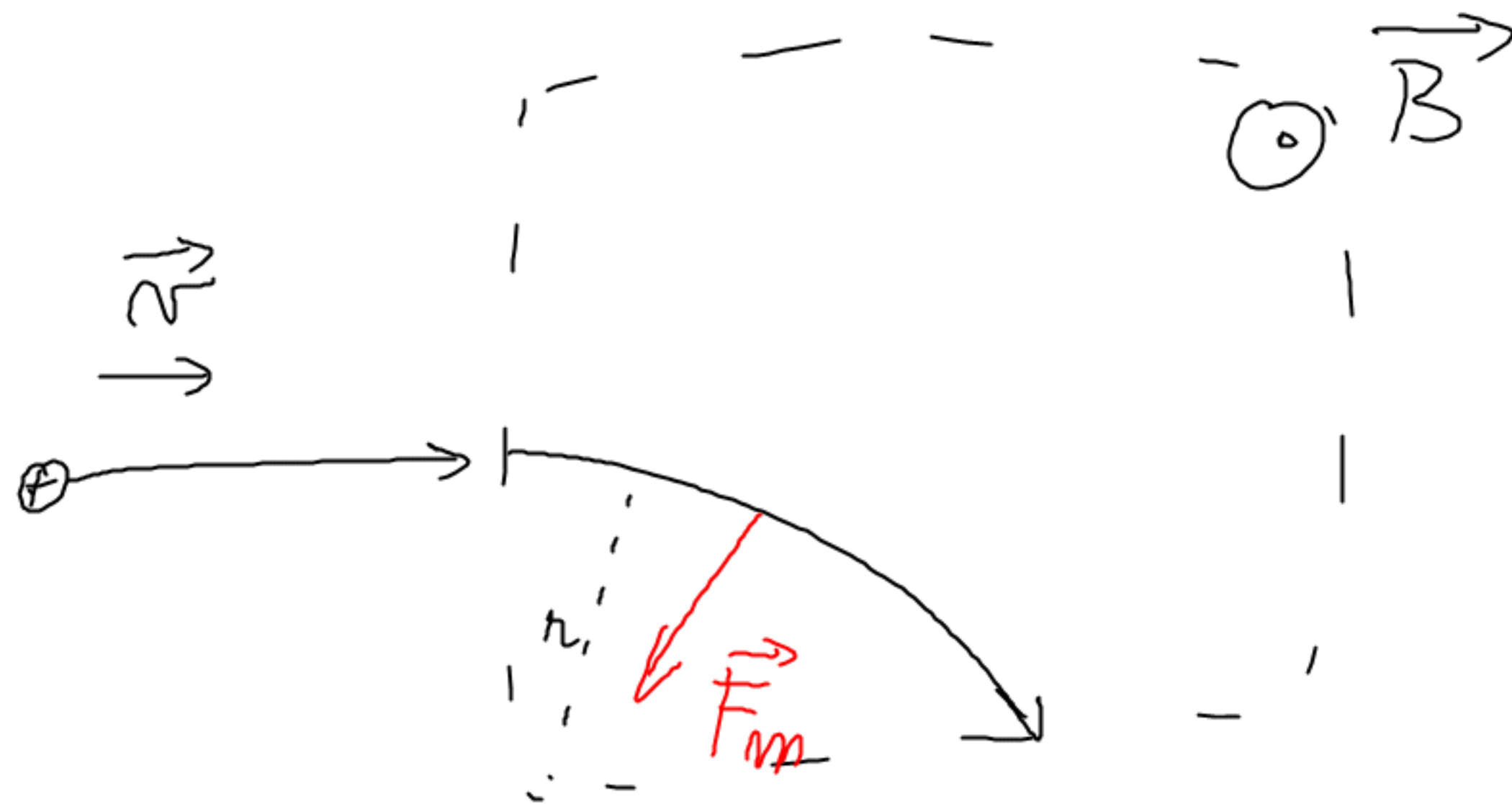
$${}^Z+N_Z X = {}^A_Z X$$

A - hmotnostn' číslo

↳ ja'dro danj'ch vlastnosti: *na'boj*
(NUKLID) *hmotnost*

chemie ... 2

fyzika ... A; n mg. foli.



$$m = A \cdot m_u$$

$$m_u = 1,66 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$$

(hmotnostná konštanta)

$$F_m = F_d$$

$$B q r = m \frac{v^2}{r} \Rightarrow m = \dots$$

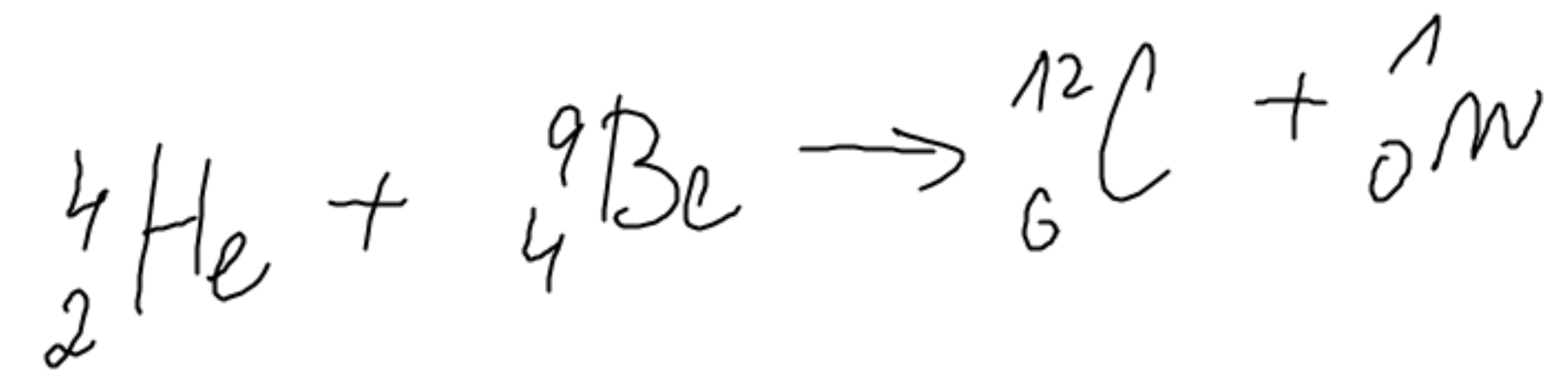
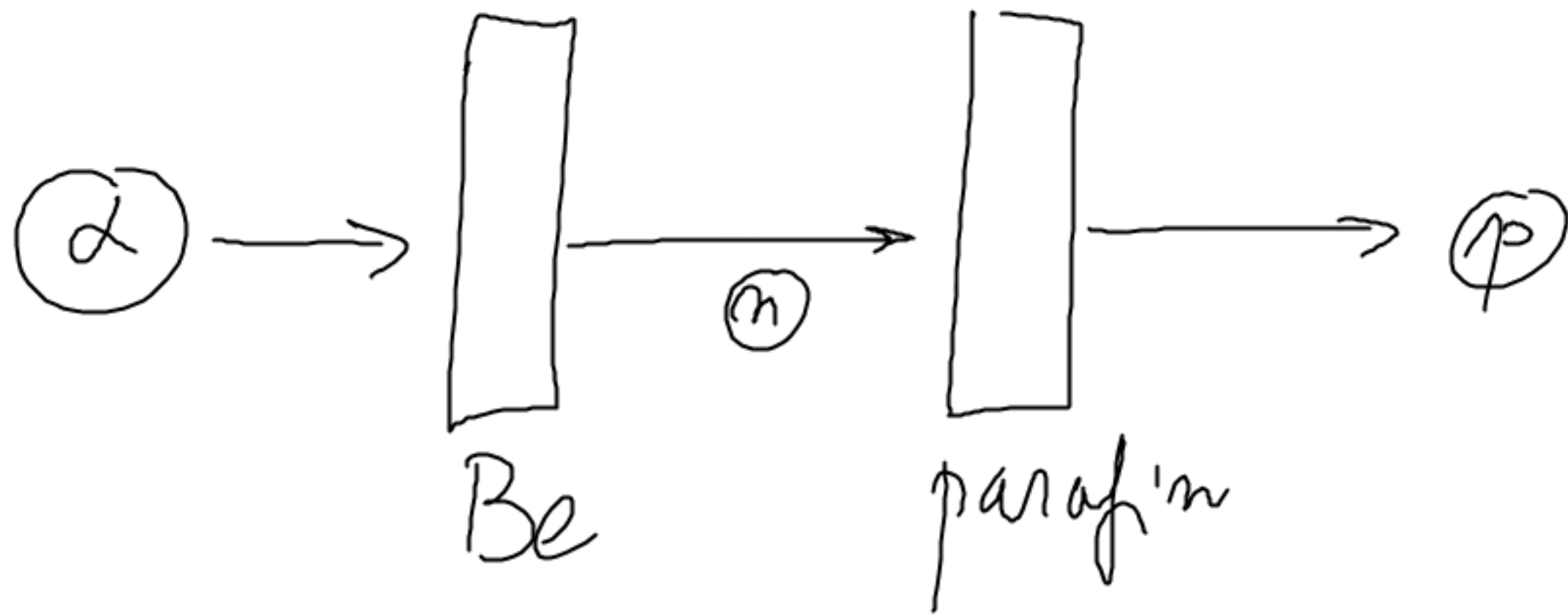
1ZOTOP4 - mulichy le'hoz' proku
(shejne' mi'sto PSP)

Z - shejne',
A - niema'

1ZOBAR4 - mulichy shejne' lno'no'sh' ni'ay'ch
chem. proku

Z - ni'ama',
A - shejma'

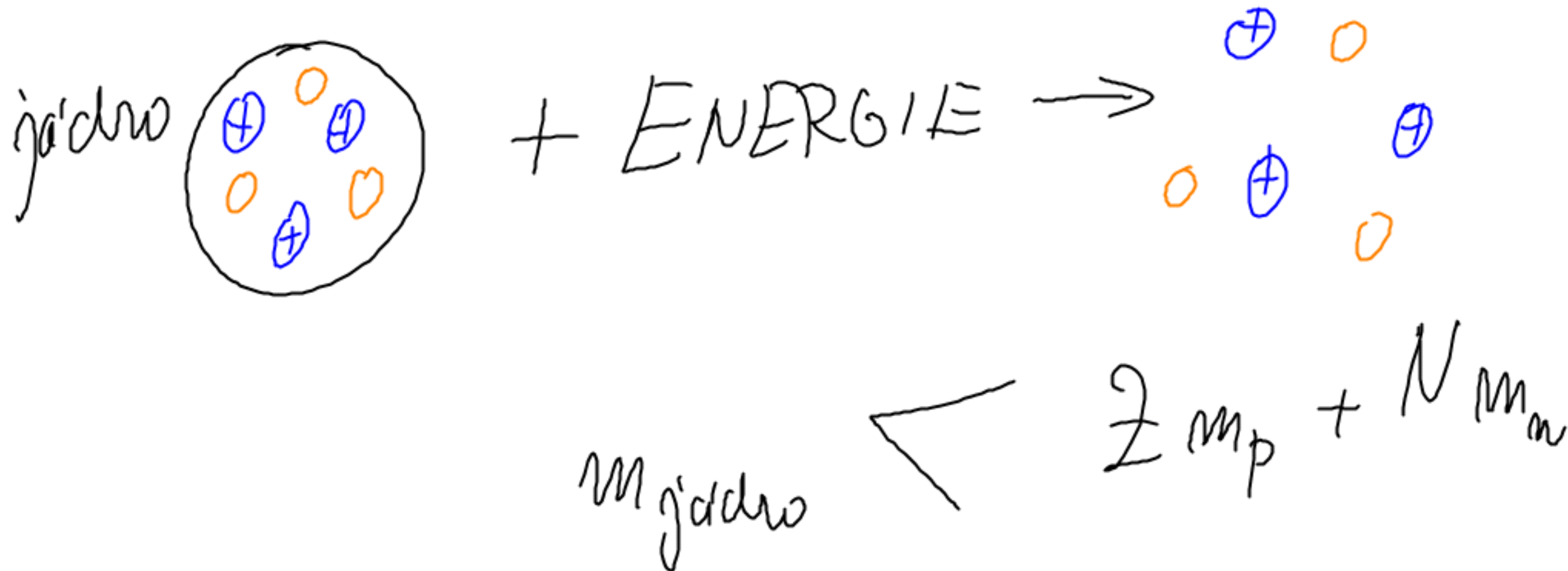
1932 - James Chadwick
objev neutronu



Kvazibondní energie

příklad: k „rozbíjení“ je třeba dodat energii (vykonat práci)

obecně: pro rozložení daného systému na podsystemy je třeba dodat energii



vyzrétlene': ameron (dodaním) energie &
amerila hmotnosť

$$m_{\text{jádra}} + \Delta m = Zm_p + Nm_n$$

$$\boxed{\Delta m} = Zm_p + Nm_n - m_{\text{jádra}} =$$
$$= \boxed{\frac{\Delta E}{c^2}}$$

dodaním energie & systém napadne $\Rightarrow$ dodaná energia
stála na pomerní vzhľadom $\Rightarrow \Delta E = E_{\text{vazba}}$

TOTO PLATÍ PRO STABILNÍ SYSTÉM

NESTABILNÍ SYSTÉM (radioaktivní jádro) -

- $E_{\text{AZEBNA}} < 0$: energii navíc
dodat k udržení systému pohromadě

bezpečné jednotky energie: eV a ma'sobky

př. E_0 elektronu $\sim 0,5 \text{ MeV}$

„hmotnost elektronu je $0,5 \text{ MeV}$ “

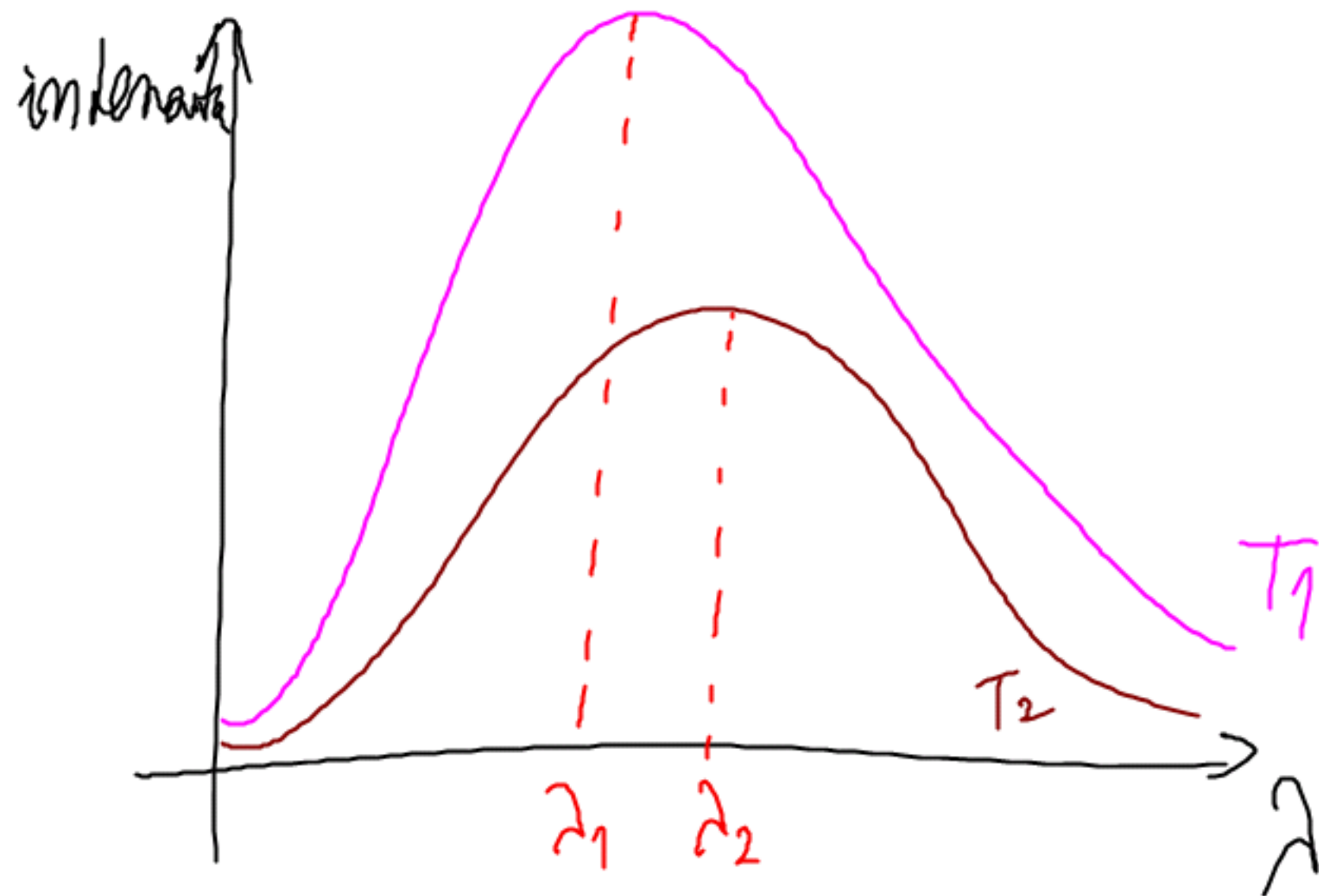
SM - hmotnostní mířky, deficit

no maxi: dal'rum o realce, khere' UVOLNUSI'
ENERGII (EXOENERGETIKE' REAKCE)

KVANTOVA' FYZIKA

Za'rem' absoludne' čierneho telesa

toto za'rem' je prome'reno, ale nedav'i'lo se
je' popisat matematicky



$$T_1 > T_2$$

Wien: $T \cdot \lambda_m = \text{const}$

príbež vidieť medzi
možnosťou zmeny
V CELEH INTERVALL
VLN. DĚLEK

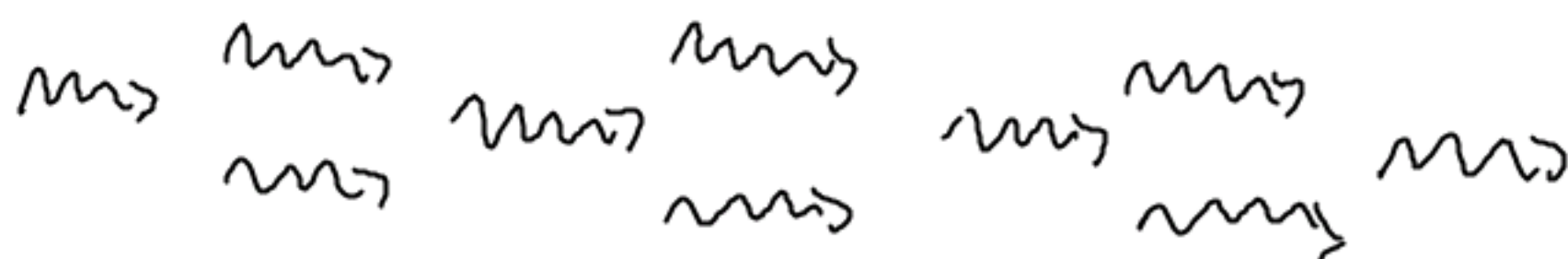
Planckova kvantová hypotéza

historický náhled, od 1900 probírámo, že je OK

předpoklad: elmg. záření se neotáhá s pyjitě, ale
v tav. KVANTECH (FOTONY)

elmg. světlo

 elmg. vlna

 tok FOTONŮ

1 KVANTUM: frekvence ... f
energie ... E

$$\boxed{E = hf} \quad (E = h\nu)$$

h - Planckova konstanta, $h = 6,63 \cdot 10^{-34} \text{ J}\cdot\text{s}$

méně často užívaná: $\hbar = \frac{h}{2\pi} \approx 10^{-34} \text{ J}\cdot\text{s}$

Jaka je energija fotona vidljivega svetla?

$$\lambda = 600 \text{ nm} = 6 \cdot 10^{-7} \text{ m}$$

$$E = ?$$

$$E = hf = h \frac{c}{\lambda} = \cancel{6,63} \cdot 10^{-34} \cdot \frac{3 \cdot 10^8}{\cancel{6} \cdot 10^{-7}} \text{ J} = 3 \cdot 10^{-19} \text{ J}$$

$$\underline{\underline{= 2 \text{ eV}}}$$

$$1 \text{ eV} = 1,6 \cdot 10^{-19} \text{ J}$$

v praksi: excitacijska energija Si, Ge v polovodnikih
(slika zakazuje točko pri 1,1 eV)