

**STW**

## Zasady względności

## **SPECIAL RELATIVITY**

w układzie inercyjnym (poruszający się jednostajnie i prostoliniowo)  
przyspieszenie stykowe, dośrodkowe i Coriolisa są równe zero.

$$\vec{a} = \vec{a}'$$

- transformacje współrzędnych w układach inercyjnych

$$\vec{r} = \vec{r}' + \vec{r}_0 = \vec{r}' + \vec{v}_u t \quad \text{lub} \quad \vec{r}' = \vec{r} - \vec{v}_u t$$

są transformacjami **Galileusza (1564-1642)**

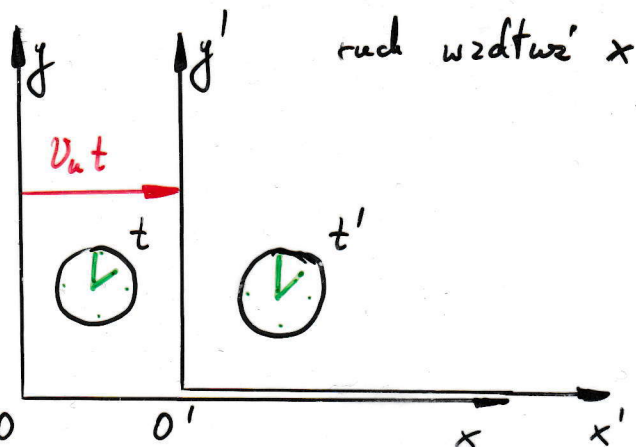
- transformacje prędkości (prawo dodawania)

$$\vec{v} = \vec{v}' + \vec{v}_u$$

- transformacja przyspieszenia

$$\vec{a}' = \vec{a}$$

przyspieszenie jest inwariantem  
(niezmiennikiem) transformacji Galileo



- niezmienniczość sił

$$\vec{F} = \vec{F}'$$

(przy założeniu niezmienniczości masy)

$$m' = m$$

- niezmienniczość pędu i momentu pędu

$$\vec{p} = \vec{p}_0 = \text{const}$$

$$\vec{L} = \vec{L}_0 = \text{const}$$

oraz energii

$$E_k + E_p = E_0 = \text{const}$$

**>> Wszystkie układy inercyjne są mechanicznie równoważne <<**

zasada względności Galileusza

- dodawanie wielkich prędkości ! problem
- rozpad mezonów  $\pi_0 \rightarrow \gamma$

2.

$$\pi_0 \xrightarrow{v_u = 299718 \frac{\text{km}}{\text{s}}} c' = 299793 \frac{\text{km}}{\text{s}}$$

$$c = v_u + c' = 599511 \frac{\text{km}}{\text{s}}$$

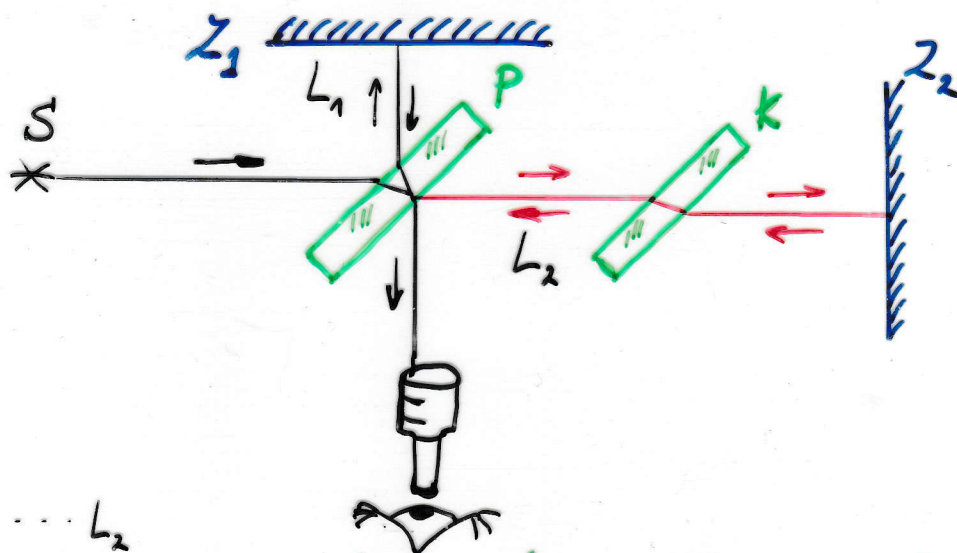
doświadczenie

$$c = c' + v_u = 299790 \pm 40 \frac{\text{km}}{\text{s}}$$

wg transformacji Galileusza prędkość światła powinna być 2 razy większa niż obserwowana !

- doświadczenie Michelsona - Morleya (1852-1931) (Nagroda Nobla 1907)
- sprawdzenie wpływu ruchu źródła światła na  $c$

światło monochromat.



$$t_{\parallel} = \frac{L}{c+v_u} + \frac{L}{c-v_u} = \frac{2Lc}{c^2-v_u^2} = \frac{2L}{c(1-\frac{v_u^2}{c^2})}$$

$$t_{\perp} = \frac{2L}{\sqrt{c^2-v_u^2}} = \frac{2L}{c\sqrt{1-\frac{v_u^2}{c^2}}}$$

$$\Delta t \approx \frac{L v_u^2}{c^3}$$

$$c \Delta t = n \lambda = \frac{L v_u^2}{c^2}$$

$$n = \frac{L}{\lambda} \frac{v_u^2}{c^2}$$

(przesunięcie prążków interferenc.)

$\lambda$  = czerwone światło,  $L = 11\text{m}$  powinno

dać  $n = 0.2$ ; dokładność przynajmniej 40 razy lepsza

nie obserwuje się przesunięcia

→ WYNIK NEGATYWNY ⇒  $c$  stała w różnych układach



# Zasada względności Einsteina (1879-1955)

3.

We wszystkich układach inercjalnych prawa fizyki mają taką samą postać i zjawiska fizyczne przebiegają jednakowo (nie ma zjawiska, które rozróżniłoby układy)

Wszystkie układy inercjalne są równoważne.

- konsekwencje dośw. M-M

prędkość fal EM nie zależy od ruchu układu odniesienia  
 $\Rightarrow$  nie podlega transformacji Galileusza

## Transformacje relatywistyczne

- prędkość światła jest niezmiennikiem transformacji

- skrócenie Fitzgeralda-Lorentza

$$t_{\parallel} = \frac{2L}{c(1 - \frac{v_u^2}{c^2})} \quad t_{\perp} = \frac{2L}{c\sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}$$

takie  $L_{\perp}$  i  $L_{\parallel}$   
by  $t_{\perp} = t_{\parallel}$

$$L_{\parallel} = L_{\perp} \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}} \Rightarrow L(v_u) = L \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}$$

równoległe do ruchu ugięty skracają się (doświadczenie)

- dylatacja czasu

$$t_{\parallel} = \frac{L_{\parallel}}{c} = \frac{L_{\perp} \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}{c} = t_{\perp} \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}$$

układ nieruchomy

układ ruchomy

$$t(v_u) = t \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}$$

w układzie ruchomym czas płynie wolniej!

czas życia mionów  $\mu$  (leptony)

$$\tau = 2.2 \times 10^{-6} \text{ s}$$

$$L = 0.999c\tau = 659 \text{ m}$$

obserwowane na Ziemi

produkcja  $\mu$   
 $v_u = 0.999c$

$L = 10 \text{ km}$

$$t \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}} \approx 1.5 \times 10^6 \text{ s}$$

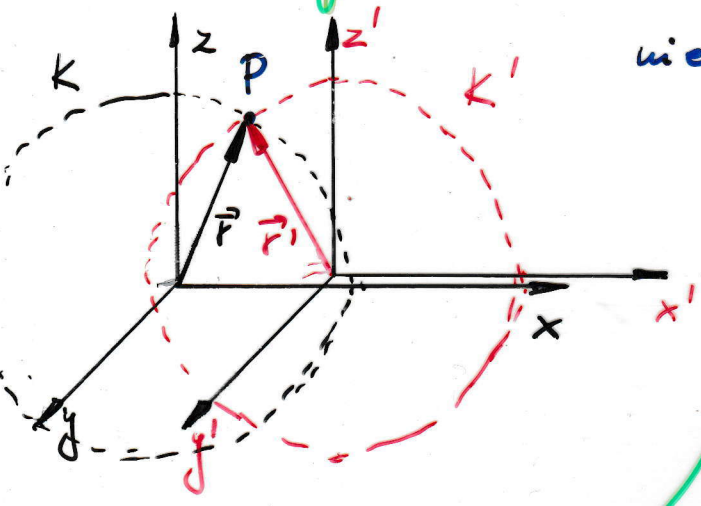
$$L \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}} \approx 0.44 \text{ km}$$

Ziemia

# Transformacje Lorentza (1853 - 1928)

(1902 - nagroda Nobla za badania wpływu  $\vec{B}$  na światło)

niezmienność  $c$ !



$$\vec{r}(x, y, z)$$

$$\vec{r}'(x - v_u t, y, z)$$

$$x' = \frac{x - v_u t}{\sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}$$

odpowiada skróceniu F-L

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$t' = \frac{t - \frac{v_u}{c^2} x}{\sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}$$

odpowiada dylatacji czasu

## t. Lorentza

(z punktu widzenia obserwatora nieruchomego)

## t. Galileusza

- relatywistyczne prawo dodawania prędkości

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

bo

$$dx = \frac{dx' + v_u dt'}{\sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}, \quad dy = dy', \quad dz = dz', \quad dt = \frac{dt' + \frac{v_u}{c^2} dx'}{\sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}$$

$$v_x = \frac{dx}{dt} = \dots = \frac{v_x' + v_u}{1 + \frac{v_u}{c^2} v_x'}$$

$$v_y = \frac{dy}{dt} = \dots = \frac{v_y' \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}{1 + \frac{v_u}{c^2} v_y'}$$

$$v_z = \frac{dz}{dt} = \dots = \frac{v_z' \sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}{1 + \frac{v_u}{c^2} v_z'}$$

$$v = \sqrt{v_x^2 + v_y^2 + v_z^2}$$

$$v_u = c$$

$$v' = c$$

$$v = 2c \quad \text{t. Gal.}$$

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

t. Lor.

przy spieszaniu

$$a_x = \frac{dv_x}{dt} = a_x' \left( \frac{\sqrt{1 - \frac{v_u^2}{c^2}}}{1 + \frac{v_u}{c^2} v_x'} \right)^3$$



# Interwał czasoprzestrzenny

5.

- zmiana koncepcji czasu i przestrzeni  
 $t$  jako 4-ta współrzędna

$Q(x, y, z, t)$  - zdarzenie: położenie + czas

- punkt w czasoprzestrzeni  $\rightarrow$  punkt świata
- miara odległości między punktami  $(A, B)$  w przestrzeni jest przedziałem przestrzennym

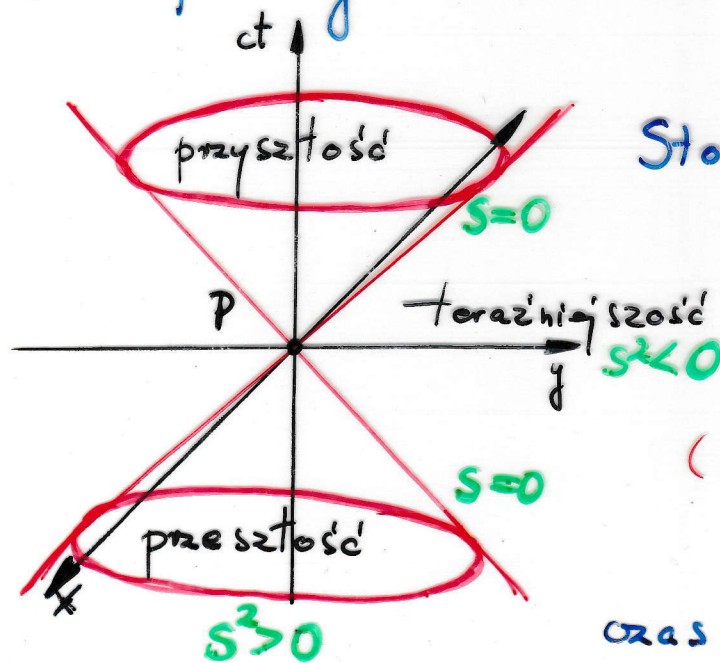
$$r_{AB} = \sqrt{(x_A - x_B)^2 + (y_A - y_B)^2 + (z_A - z_B)^2}$$

- miara odległości czasoprzecznej jest interwał czasoprzeczny

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

Interwał czasoprzeczny jest niezmiennikiem transformacji Lorentza

$$s'_{AB} = s_{AB}$$



Stożek Minkowskiego

$$c^2 t^2 - x^2 = 0$$

$$x = \pm ct$$

zdarzenia oryginalne  
(wewnątrz stożka)

czas własny

$$dt_0 = \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} dt$$

w układzie poruszającym się odstęp czasu między zdarzeniami jest najkrótszy. (paradoks bliźniąt)

# Relatywistyczne prawa ruchu

6.

## • pęd + relatywistyczny

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

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

można też interpretować: masa się nie zmienia tylko pęd rośnie z prędkością.

## • relatywistyczny moment pędu

$$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} = \vec{r} \times \frac{m \vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

## • energia kinetyczna

$$E_k = m_0 c^2 \left( \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - 1 \right)$$

$$E_{\text{całk}} = m_0 c^2 + E_k$$

energia spoczynkowa

$$\frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \approx 1 + \frac{v^2}{2c^2} \quad \text{przy } v \ll c$$

## • równoważność masy i energii

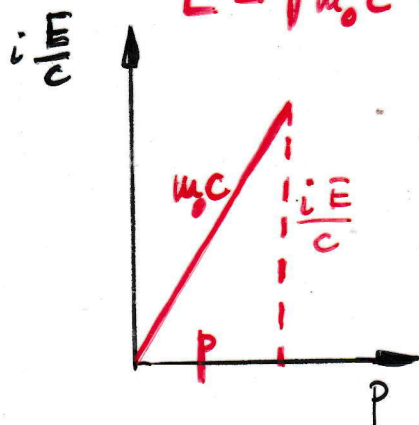
$$E = mc^2$$

$$m = 1 \text{ g} \Rightarrow E = 9 \cdot 10^{13} \text{ J} !!!$$

## • czterowektor energii-pędu

$$E = \sqrt{m_0^2 c^4 + p^2 c^2} \Rightarrow E^2 - p^2 c^2 = m_0^2 c^4 = \text{const}$$

$$E^2 - p^2 c^2 = E'^2 - p'^2 c^2$$



$$p^\mu = (p^0, p^1, p^2, p^3)$$

$$p^\mu = \text{const}$$

$$p^0 = \frac{E}{c}$$

$$p^1 = p_x \dots$$

W dynamice relatywistycznej z zasady zachowania pędu wynika zachowanie energii.



# Ogólna teoria względności (General Relativity)

Einstein (1915)

## zasada równoważności

przyspieszenie układu odniesienia (przynajmniej lokalnie) jest równoważne występowaniu odpowiedniego pola grawitacyjnego.

- $m_g = m_b$  ← masa bezwzględna (opór ruchu)  
masa grawitacyjna (waga)

## struktura matematyczna równań Einsteina

geometria nieeuklidesowa → Riemanna (znanego przypadku geometria kuli)

## uogólnienie I zasady dynamiki Newtona

zasoprestrzeni ma w każdym punkcie krzywizny lokalnej → ciała poruszają się po liniach geodezyjnych, czyli w danej geometrii najkrótszych.  
(w geometrii Euklidesa → geodezyjne są prostymi)

## lokalną krzywiznę czasoprzestrzeni wyraża rozkład mas w przestrzeni

## zjawiska potwierdzające słuszność GR:

- zakrzywienie promieni świetlnych w silnym polu grawitacyjnym,
- zmiana rejestrowanej częstotliwości w efekcie Mössbauera przy kierunku zgodnym z  $\vec{g}$  oraz przeciwnym,
- przesuwanie perihelium Merkurego (widzalne mis z mech. klasycznej)