

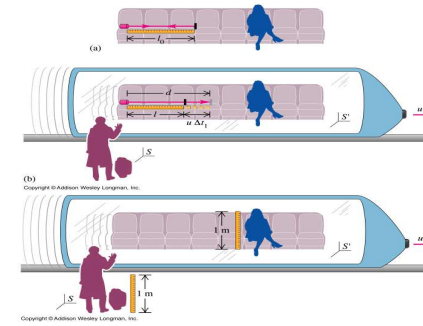
Szczególna teoria względności

Postulaty Einsteina:

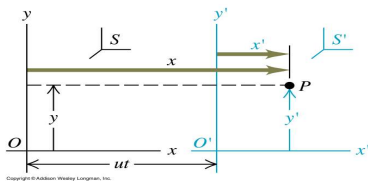
- I. Prawa fizyki są takie same we wszystkich inercjalnych układach odniesienia.
- II. Prędkość światła w próżni jest taka sama we wszystkich inercjalnych układach odniesienia.

Pomiar długości

Czy obydwaj obserwatorzy mierzą tę samą długość pręta ?



Transformacje

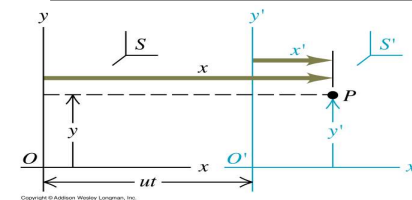


Transformacje Galileusza:

$$\begin{aligned} x' &= x - ut & x &= x' + ut \\ y' &= y & y &= y' \\ z' &= z & z &= z' \\ t' &= t & t &= t' \end{aligned}$$

$$x_2' - x_1' = x_2 - x_1 = l_0$$

Transformacje

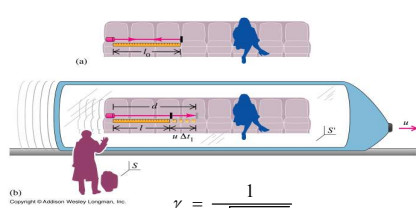


Transformacje Lorentza:

$$\begin{aligned} x' &= \gamma (x - ut) & x &= \gamma (x' + ut') \\ y' &= y & z' &= z \\ t' &= \gamma \left(t - \frac{xu}{c^2} \right) & t &= \gamma \left(t' + \frac{x'u}{c^2} \right) \end{aligned}$$

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

„Skrócenie długości”



(b)

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

$$l_0 = \frac{l}{\sqrt{1 - \left(\frac{u}{c}\right)^2}} \Rightarrow$$

$$l_0 = x_2' - x_1'$$

$$x' = \gamma(x - ut)$$

$$l_0 = \gamma(x_2 - ut) - \gamma(x_1 - ut)$$

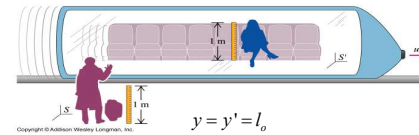
$$l_0 = \gamma(x_2 - x_1)$$

$$l_0 = \frac{(x_2 - x_1)}{\sqrt{1 - \left(\frac{u}{c}\right)^2}}$$

$$l = \sqrt{1 - \left(\frac{u}{c}\right)^2} \cdot l_0$$

„Skrócenie długości”

Długość w kierunku prostopadłym do kierunku ruchu układu



$$y = y' = l_0$$

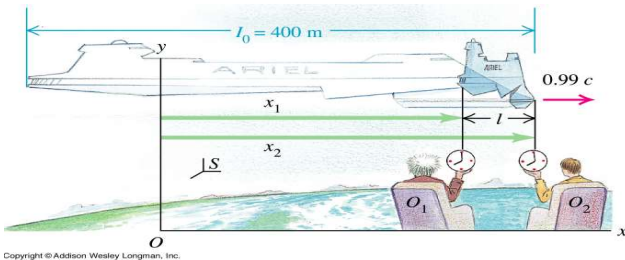
$$l_{\perp} = l'_{\perp}$$

Obserwatorzy w obydwu układach podają taką samą wartość długości

Przykład

- Załoga statku kosmicznego mierzy jego długość i otrzymuje wynik 400m. Jaką długość statku zmierzy obserwator na Ziemi, jeśli wiadomo, że prędkość statku względem Ziemi $u = 0.8c$?

$$l = l_0 \sqrt{1 - u^2 / c^2} = 400 \sqrt{1 - (0.8c / c)^2} = 400 \sqrt{1 - 0.64} = 240 \text{ m}$$



Copyright © Addison Wesley Longman, Inc.

Równoczesność zdarzeń

Dwa zdarzenia zachodzą w układzie S' w tym samym punkcie $x' = a$ i w tej samej chwili t'

$$t = \gamma \left(t' + \frac{x' u}{c^2} \right)$$

$$t_2 - t_1 = \gamma \left(t' + \frac{x' u}{c^2} \right) - \gamma \left(t' + \frac{x' u}{c^2} \right)$$

$$t_2 - t_1 = \gamma \left(t' + \frac{x' u}{c^2} - t' - \frac{x' u}{c^2} \right) = 0$$

Zdarzenia jednoczesne, zachodzące w tym samym punkcie w jednym inercyjnym u.w. są równoczesnymi w każdym innym układzie inercyjnym.

Czas pomiędzy dwoma zdarzeniami

Zdarzenia zachodzą w tym samym punkcie $x' = a$ układu poruszającego się (S') ale w różnych chwilach, t'_1 oraz t'_2

$$t = \gamma \left(t' + \frac{x' u}{c^2} \right)$$

W układzie spoczywającym $t_2 - t_1 = \gamma \left(t'_2 + \frac{x'_2 u}{c^2} \right) - \gamma \left(t'_1 + \frac{x'_1 u}{c^2} \right)$

$$t_2 - t_1 = \gamma \left(t'_2 + \frac{a u}{c^2} - t'_1 - \frac{a u}{c^2} \right) = \gamma (t'_2 - t'_1)$$

$$\Delta t = \frac{\Delta t_0}{\sqrt{1 - (u/c)^2}} \quad \leftarrow \text{czas własny}$$

Obserwator w układzie spoczywającym stwierdzi, że zdarzenie trwało **dlużej**.

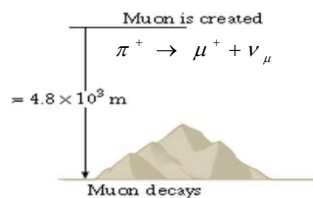
Czas pomiędzy dwoma zdarzeniami

Przykład

- Statek kosmiczny wysyła impulsy świetlne trwające wg astronautów na statku 2×10^{-6} s (*układ poruszający się*). Jak długo trwają te impulsy wg obserwatora na Ziemi (*układ spoczywający*), jeżeli statek porusza się względem Ziemi z prędkością $v = 0.6c$?

$$\Delta t = \frac{\Delta t_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} = \frac{2 \times 10^{-6} \text{ s}}{\sqrt{1 - \frac{0.36 c^2}{c^2}}} = 2.5 \times 10^{-6} \text{ s}$$

Czas życia mionów

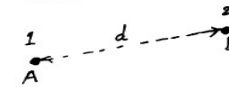


- Miony powstają w górnych warstwach atmosfery w wyniku rozpadu pionów
 - Miony poruszają się z prędkościami **bliskimi** prędkości światła
 - Ich czas życia w „spoczynku” $\tau = 2.2 \times 10^{-6} \text{ s}$
 - W takim czasie powinny przebyć odległość nie większą niż **600m** zanim ulegną rozpadowi
- $$\mu^+ \rightarrow e^+ + \bar{\nu}_e + \nu_\mu$$

- Tymczasem względem Ziemi przebywają one odległość rzędu **4.8km**

$$\Delta t = \frac{\Delta t_0}{\sqrt{1 - (u/c)^2}}$$

Zdarzenia niezależne



Zdarzenie A w chwili t_1
Zdarzenie B w chwili t_2 } $\Delta t = t_2 - t_1$

Światło potrzebuje czasu $\tau = \frac{d}{c}$ aby przebyć drogę d .

Zdarzenie niezależne gdy

$$\tau > \Delta t \Rightarrow d > c \cdot \Delta t$$

Transformacja prędkości

Założmy, że pewna cząstka porusza się z prędkością u wzdłuż osi Ox . Powiążmy z tą cząstką nowy u.w.

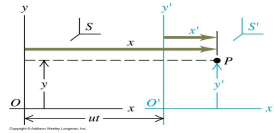
$$x' = \gamma (x - ut) \quad t' = \gamma \left(t - \frac{xu}{c^2} \right)$$

$$\Delta x' = \gamma (\Delta x - u \Delta t) \quad \Delta t' = \gamma \left(\Delta t - u \frac{\Delta x}{c^2} \right)$$

$$v_{x'} = \frac{\Delta x'}{\Delta t'} = \frac{\gamma (\Delta x - u \Delta t)}{\gamma (\Delta t - u \frac{\Delta x}{c^2})} = \frac{\frac{\Delta x}{\Delta t} - u}{1 - \frac{u}{c^2} \frac{\Delta x}{\Delta t}} = \frac{v_x - u}{1 - \frac{u}{c^2} v_x}$$

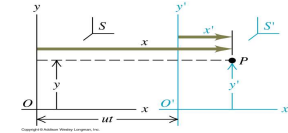
$$v_{x'} = \frac{v_x - u}{1 - \frac{u}{c^2} v_x}$$

$$v_x = \frac{v_{x'} + u}{1 + \frac{u}{c^2} v_{x'}}$$



Transformacja prędkości

Teraz ta cząstka porusza się w kierunku osi Oy , a ruch jej jest obserwowany przez obserwatora w układzie $O'X'$



$$\Delta y' = \Delta y$$

$$\Delta t' = \gamma \left(\Delta t - u \frac{\Delta x}{c^2} \right) = \gamma \Delta t$$

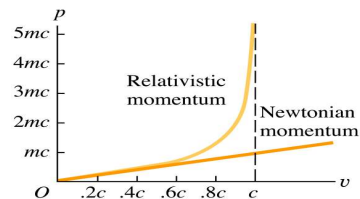
$$v_{y'} = \frac{\Delta y'}{\Delta t'} = \frac{\Delta y}{\gamma \Delta t} = v_y \sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}$$

Druga zasady dynamiki

$$\vec{F} = \frac{\Delta \vec{p}}{\Delta t}$$

Relatywistyczny pędu

$$\vec{p} = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} \vec{u}$$



Równoważność masy i energii

$$E = mc^2 \quad \text{gdzie} \quad m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$

Związek między energią całkowitą cząstki a jej pędem i masą spoczynkową

$$E = c \sqrt{m_0^2 c^2 + p^2}$$

Pęd cząstki o zerowej masie spoczynkowej, $m_0=0$

$$E = c \sqrt{0 + p^2} \Rightarrow p = \frac{E}{c}$$

Pęd fotonu:

$$p = \frac{h\nu}{c}$$

Energia kinetyczna cząstki

$$T = m c^2 - m_0 c^2$$

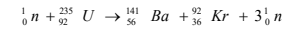
Przypadek małych prędkości: $x = \left(\frac{v}{c}\right)^2$ bliskie 0, czyli $v \ll c$

Skorzystajmy z rozwinięcia: $(1+x)^n = 1 + nx + \frac{n(n-1)}{2!}x^2 + \dots$

$$m = m_0 (1 - v^2/c^2)^{-1/2} = m_0 \left[1 + \frac{1}{2} \left(\frac{v^2}{c^2} \right) + \frac{3}{8} \left(\frac{v^2}{c^2} \right)^2 + \dots \right] \cong m_0 \left[1 + \frac{1}{2} \left(\frac{v^2}{c^2} \right) \right]$$

$$K \cong \left(m_0 + \frac{1}{2} \frac{m_0 v^2}{c^2} - m_0 \right) c^2 = \frac{1}{2} m_0 v^2$$

• energia kinetyczna produktów rozpadu spoczywającego jądra uranu



$$(T + m c^2)_{\text{początkowa}} = (T + m c^2)_{\text{końcowa}}$$

$$0 + m_n c^2 + m_U c^2 = m_{Ba} c^2 + m_{Kr} c^2 + 3 m_n c^2 + KE_{\text{final}}$$

$$KE_{\text{final}} = [(m_n + m_U) - (m_{Ba} + m_{Kr} + 3 m_n)] c^2 = (1.008665 \text{ u} + 235.043924 \text{ u}) c^2 -$$

$$[140.903496 \text{ u} + 91.907936 \text{ u} + 3(1.008665 \text{ u})] c^2 = (0.215162 \text{ u})(931.494 \text{ MeV}/(\text{u} \cdot c^2)) c^2$$

$$\approx 200 \text{ MeV}$$