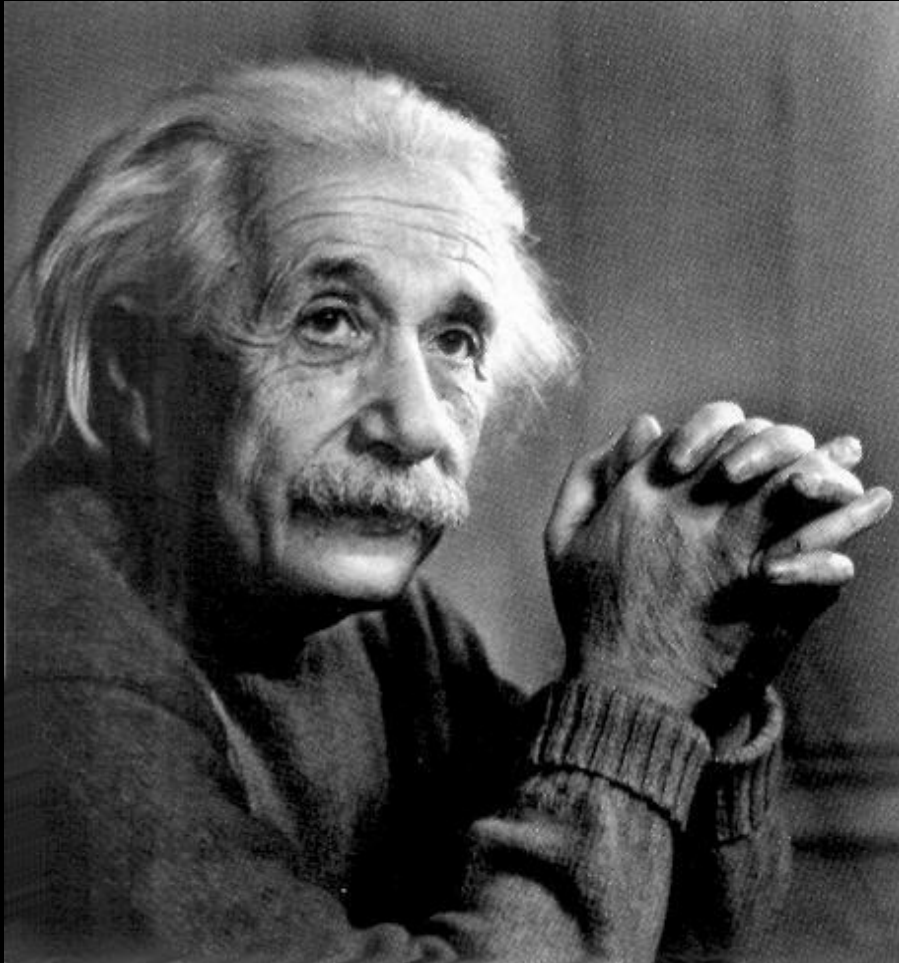


## Szczególna Teoria Względności



# SZCZEGÓLNA I OGÓLNA TEORIA WZGLĘDNOŚCI

**Albert Einstein**

**1879 – 1955**

**1905** szczególna teoria względności

**1915** ogólna teoria względności  
(teoria grawitacji)

# PRZESTRZEŃ

# CZAS

# ŚWIATŁO

# MASA

# ENERGIA

Prędkość światła  $\rightarrow$  kluczowa dla fundamentalnych pytań o naturę Wszechświata

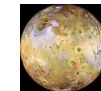
Starożytność  $\rightarrow$   $c$  bardzo duża lub  $\infty$   
prędkość dźwięku  $v$  określona

(IV w. B.C. *Arystoteles*  $c = \infty$ )

XI w. A.D. Arabowie (*Awicenna*)  
 $c$  skończone

*Galileusz* (1638)  $\rightarrow$  metoda pomiaru  $c$  :  
dwaj ludzie z latarniami i przesłonami

*Römer* (1672)  $\rightarrow$  pomiar  
astronomiczny  
anomalii ruchu księżyca  
Jowisza



*Io*

Medium dla światła?

Próżnia

Otto von Guericke (1657)

→ eksperyment z kulami magdeburskimi



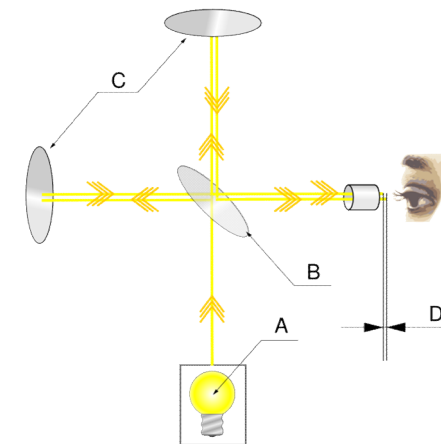
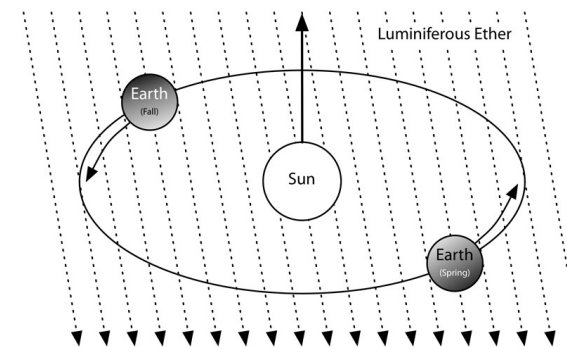
Rysunek Gaspara Schotta z artykułu relacjonującego doświadczenie „półkule magdeburskie”

→ szklany słój

Eter → ośrodek w którym rozchodzi się światło

Jak wykryć eter?

Eksperyment Michelsona - Morleya



Eksperyment myślowy Einsteina  
z lustrem

→ odrzucenie koncepcji eteru

$c = 300\,000\text{ km/s}$  względem czego?

**Względem obserwatora!**

Bez względu na jego ruch...

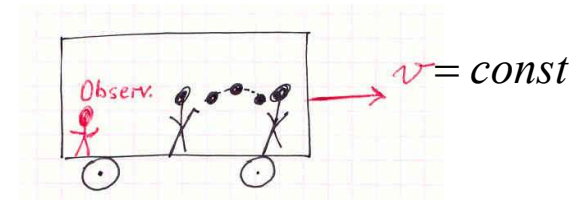
Sprzeczne z intuicją

### Zadziwiająca konsekwencje

Czas absolutny, regularny i uniwersalny nie istnieje.

Ruch względny obserwatorów: czas jest elastyczny, rozciągliwy i osobisty..

Albert Einstein  $\leftrightarrow$  Galileusz  
zasada względności ruchu



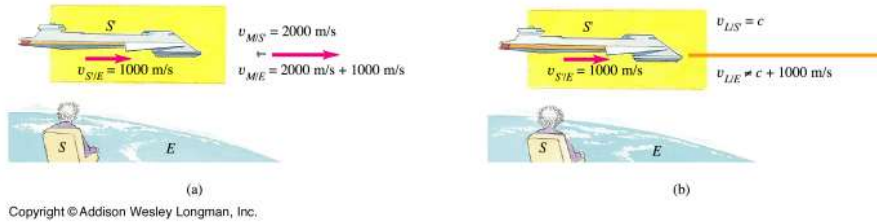
**Obserwator nie jest w stanie stwierdzić, czy (i jak szybko) pociąg się porusza.**

**Prawa fizyki są takie same we wszystkich inercjalnych układach odniesienia.**

(postulat pierwszy STW)

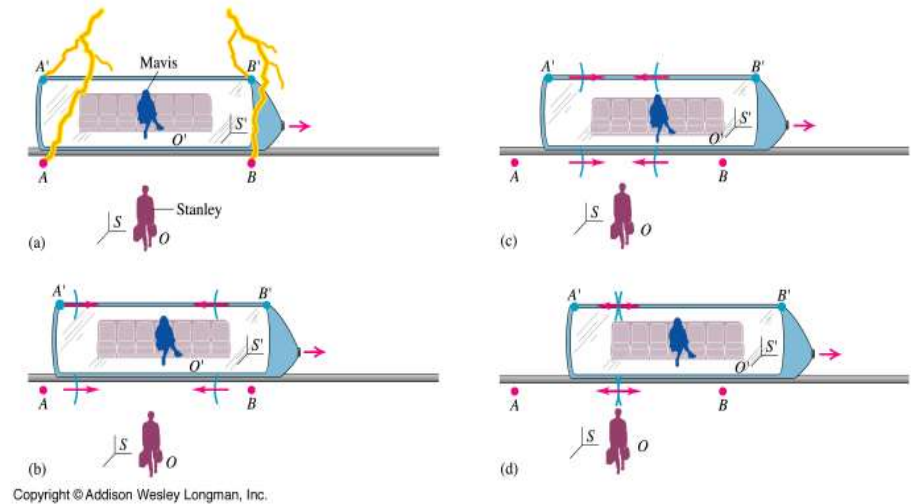
### Postulat drugi

Prędkość światła w próżni jest taka sama we wszystkich inercjalnych układach odniesienia i nie zależy od ruchu źródła światła.



Intuicja fizyczna („zdrowy rozsądek”)  $\leftrightarrow$  pomiar

# Względność jednoczesności



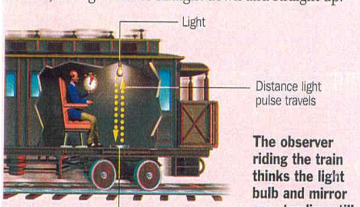


## Dylatacja czasu

### relativity and time

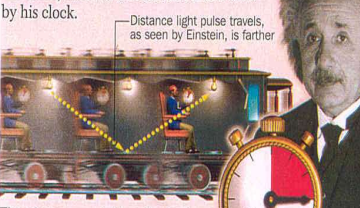
**A moving clock runs slower than a stationary one from the perspective of a stationary observer**

**1** A man riding a moving train is timing a light beam that travels from ceiling to floor and back again. From his point of view, the light moves straight down and straight up.



**The observer riding the train thinks the light bulb and mirror are standing still**

**2** From trackside, Einstein sees man, bulb and mirror moving sideways: the light traces a diagonal path. From Einstein's viewpoint, the light goes farther. But since lightspeed is always the same, the event must take more time by his clock.



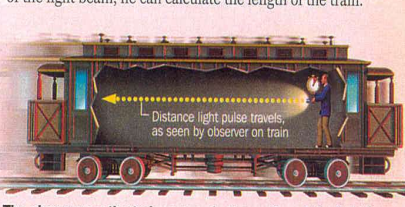
**The observer watching the train thinks the light bulb and mirror are moving**

More time has elapsed

### relativity and length


**A moving object appears to shrink in the direction of motion, as seen by a stationary observer**

**1** The man now observes a light beam that travels the length of the train car. Knowing the speed of light and the travel time of the light beam, he can calculate the length of the train.



**The observer on the train sees only the motion of the light beam**

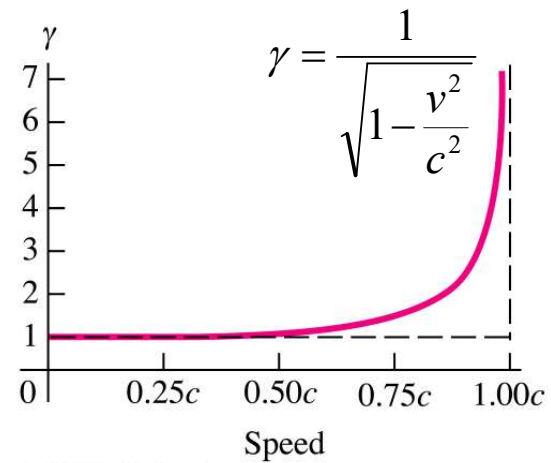
**2** Einstein is not moving, so the rear of the train is moving forward from his point of view: for him, the beam travels a shorter distance. Because the speed of light is always the same, he will calculate the train's length as shorter—even after he allows for his faster-ticking clock. As the train approaches the speed of light, its length shrinks to nearly zero.



**Someone watching from outside sees the light beam moving but with the motion of the train added**

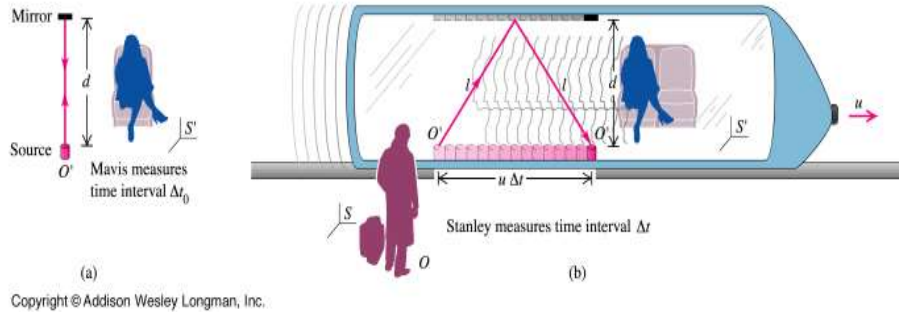
Sources: World Book Encyclopedia; Einstein for Beginners

$$\Delta t = \frac{\Delta t_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$



Copyright © Addison Wesley Longman, Inc.

## Dylatacja czasu



Copyright © Addison Wesley Longman, Inc.

$$S': \quad \Delta t_0 = \frac{2d}{c}$$

$$S: \quad l = \sqrt{d^2 + \left(\frac{u\Delta t}{2}\right)^2} \Rightarrow \Delta t = \frac{2l}{c} = \frac{2}{c} \sqrt{d^2 + \left(\frac{u\Delta t}{2}\right)^2}$$

$$\Delta t = \frac{2}{c} \sqrt{\left(\frac{c\Delta t_0}{2}\right)^2 + \left(\frac{u\Delta t}{2}\right)^2} \Rightarrow \Delta t = \frac{\Delta t_0}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$

**Dylatacja czasu**

→ Poza normalnym doświadczeniem

→ GPS

→ Wszystkie zegary (wszystkie procesy) :  
światło określa oddziaływania

→ Ruch względny: dylatacja czasu

## Rozpad mionów

### Pomiar dylatacji czasu (1971)

zegar cezowy na pokładzie samolotu  
1200 km/h, 0.0001% c; 15 godz. lotu;

J.C. Hafele and R. E. Keating, Science  
177, 166 (1972)

Różnica czasu względem zegara na  
Ziemi:  $4.7 \times 10^{-8} \text{s}$

Miony:

niestabilne cząstki elementarne; ładunek  
równy elektronowi; masa 207 razy większa.

Wygenerowane w wyniku zderzeń  
promieniowania kosmicznego z atomami  
górnjej atmosfery;

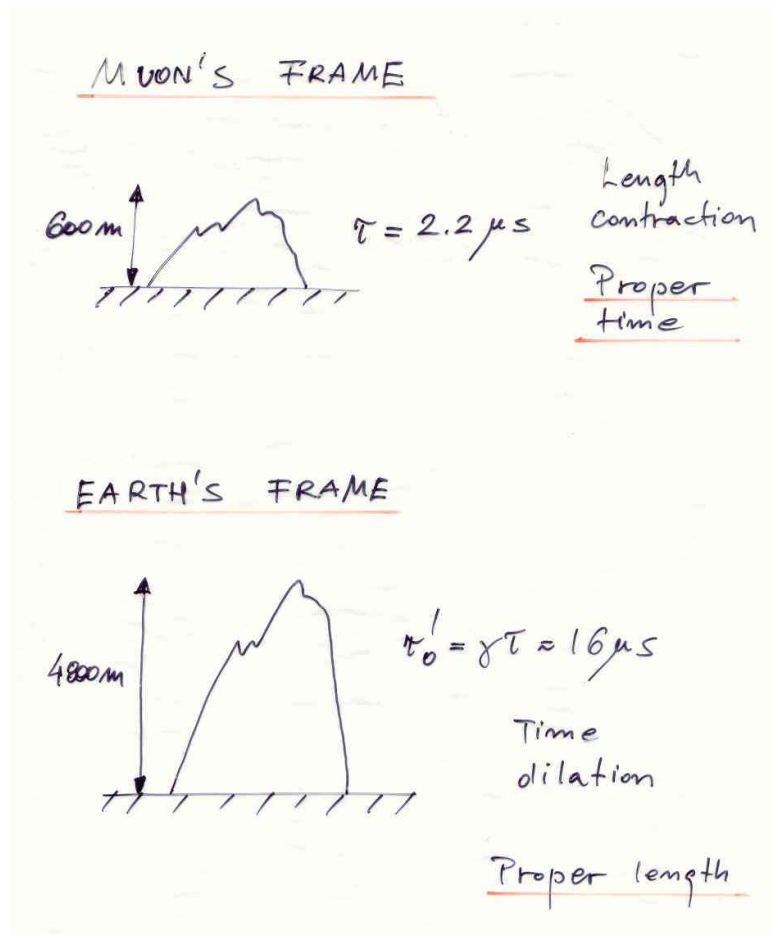
$v=0.99c$ , czas życia 2.2 mikrosekund (czas  
własny); przed rozpadem powinny pokonać  
zaledwie około 600m.

A jednak docierają do gruntu!  
(pokonują ok. 5km).

**Wyjaśnienie: relatywistyczny efekt  
dylatacji czasu (kontrakcji długości)**

Genewa (1976) CERN  $v=0.9994c$

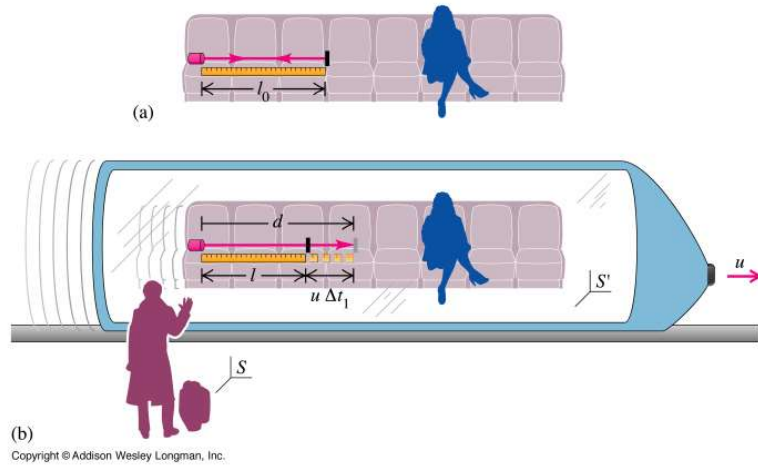




# Paradoks bliźniąt

*Kto będzie młodszy?*

## Kontrakcja długości



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

$l_0$  = długość własna

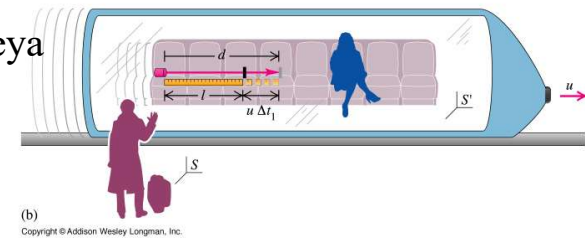
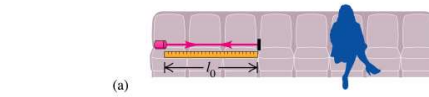
$$S' : \Delta t_0 = \frac{2l_0}{c}$$

$S : l, \Delta t_1$  dla Stanleya

$$d = l + u\Delta t_1$$

$$d = c\Delta t_1$$

$$\Delta t_1 = \frac{l}{c-u}$$



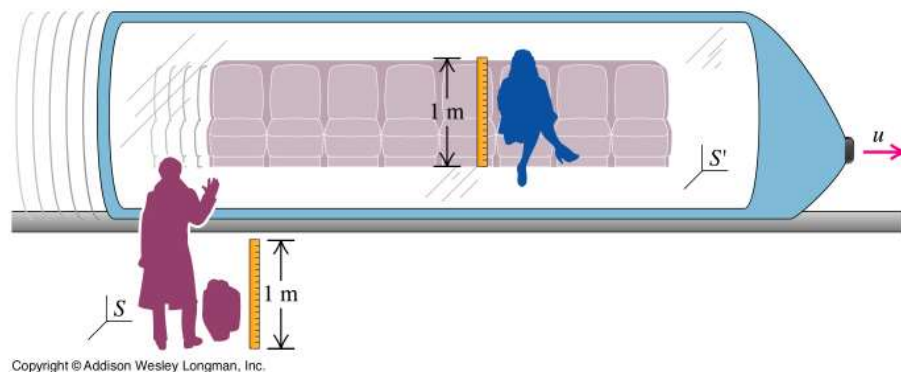
(b)  
Copyright © Addison Wesley Longman, Inc.

$$\Delta t_2 = \frac{l}{c+u}$$

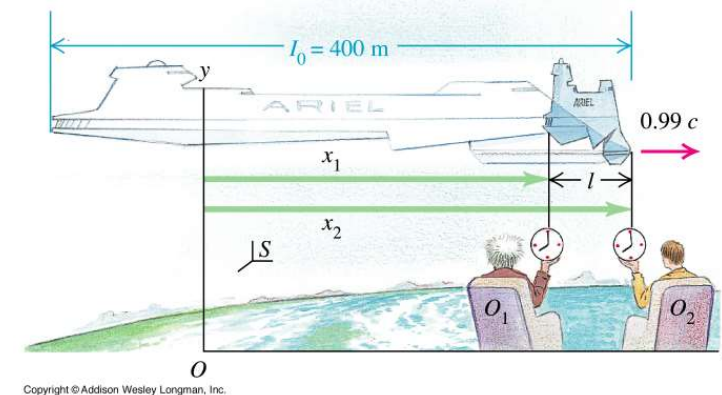
$$\Delta t = \Delta t_1 + \Delta t_2 = \frac{l}{c+u} + \frac{l}{c-u} = \frac{2l}{c \left( 1 - \frac{u^2}{c^2} \right)}$$

$$\text{in } S' : \Delta t_0 = \frac{2l_0}{c} \Rightarrow \Delta t \sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}} = \frac{2l_0}{c}$$

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



## Kontrakcja długości: przykład



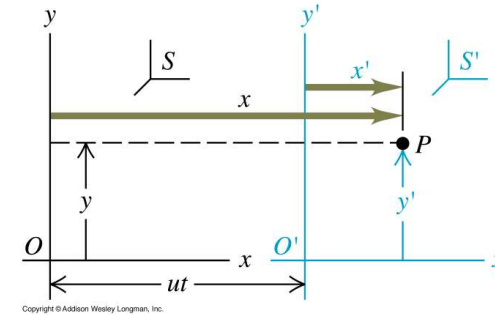
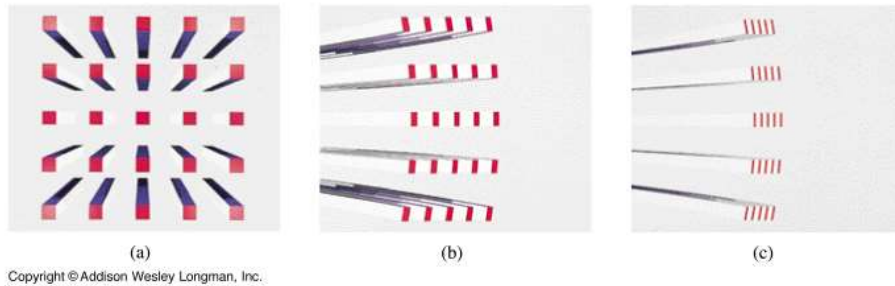
Aby określić  $l$  dwóch obserwatorów w  $S$  musi zmierzyć **równocześnie**  $x_1$  oraz  $x_2$  żeby poprawnie określić  $l = x_2 - x_1$ .

**Uwaga:** te dwa pomiary nie wystąpią równocześnie dla obserwatora na statku kosmicznym.

$$l_0 = 400 \text{ m} \quad \text{długość własna (w } S')$$

$$l = l_0 \sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}} = (400 \text{ m}) \sqrt{1 - (0.99)^2} = 56.4 \text{ m}$$

### Zasada względności Galileusza



### Symulacja komputerowa

### Widok prostopadle na koniec środkowego pręta

a) W spoczynku

b)  $v = 0.2 c$

c)  $v = 0.9 c$ ;

**Zignorowany efekt zmiany kolorów!**

$(x, y, z)$  układ S: związany z Ziemią

$(x', y', z')$  układ S': związany z poruszającym się ciałem

$$x = x' + ut, \quad y = y', \quad z = z'$$

**Zasada względności Galileusza**

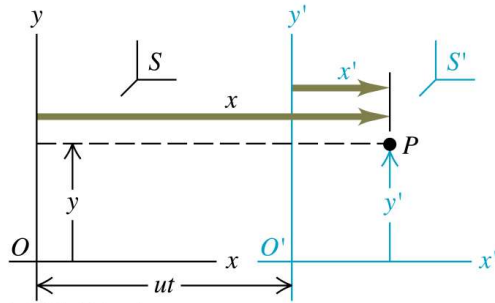
$$S: v = \frac{dx}{dt} \quad S': v' = \frac{dx'}{dt}$$

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

⇓

$$v = v' + u$$

### Transformacje Lorentza



$$x' = \frac{x - ut}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} = \gamma(x - ut)$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

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

$$t' = \frac{t - \frac{u}{c^2}x}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}} = \gamma\left(t - \frac{u}{c^2}x\right)$$

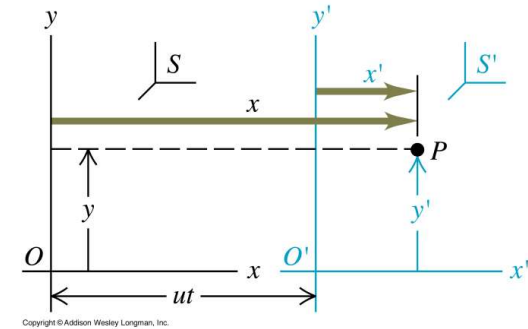
**Czas i przestrzeń są wzajemnie powiązane (czasoprzestrzeń).**

**Nie istnieje absolutna długość i czas (które byłyby niezależne od układu odniesienia)**

### Relatywistyczne dodawanie prędkości

$$dx' = \gamma(dx - udt)$$

$$dt' = \gamma\left(dt - u\frac{dx}{c^2}\right)$$



$$\frac{dx'}{dt'} = \frac{\gamma(dx - udt)}{\gamma\left(dt - u\frac{dx}{c^2}\right)} = \frac{\frac{dx}{dt} - u}{1 - \frac{u}{c^2}\frac{dx}{dt}} \Rightarrow v' = \frac{v - u}{1 - \frac{u}{c^2}v}$$

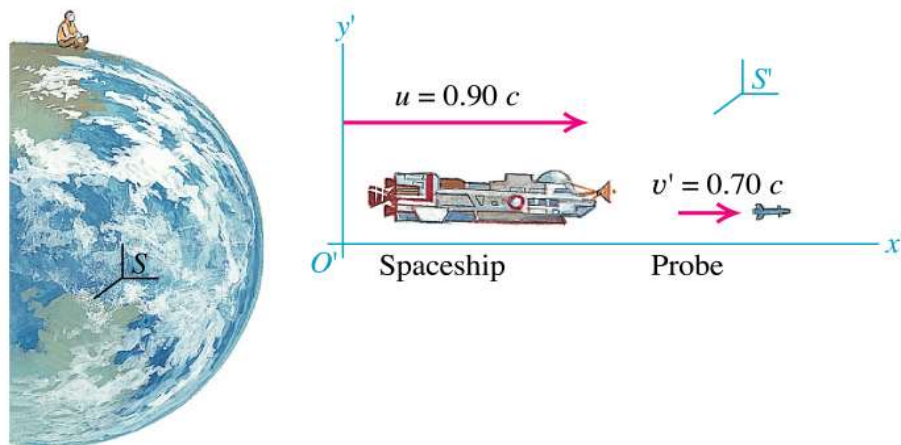
$$v' = \frac{c - u}{1 - \frac{u}{c^2}c} = c!$$

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

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

## Masa relatywistyczna

$m$  masa spoczynkowa



Copyright © Addison Wesley Longman, Inc.

$$v = \frac{v' + u}{1 + \frac{u}{c^2}v'} = \frac{0.70c + 0.90c}{1 + \frac{0.90c}{c^2}(0.70c)} = 0.98c$$

$$m_{rel} = \frac{m}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \gamma m$$

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

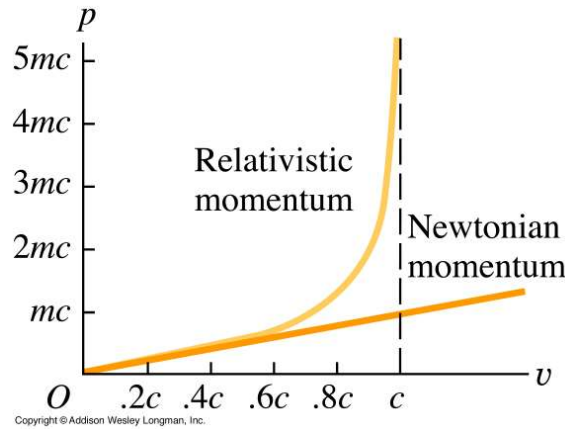
$$\vec{p} = \frac{m\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = m_{rel}\vec{v}$$

$$\vec{p} = \gamma m\vec{v}$$



### Pęd relatywistyczny

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



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

**Siła relatywistyczna**

**m** masa spoczynkowa

$$F = \frac{dp}{dt} = \frac{d}{dt} \frac{mv}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{ma}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2}} \Rightarrow a = \frac{F}{m} \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2}$$

**Stała siła nie powoduje stałego przyspieszenia!**

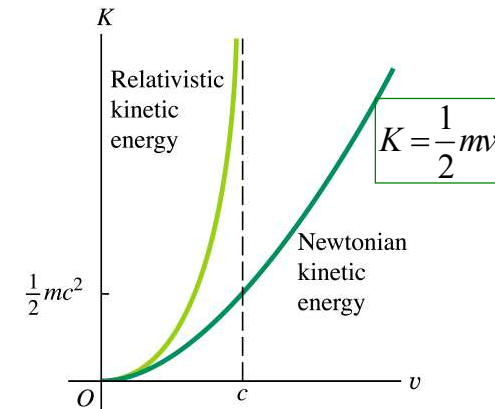
### Relatywistyczna praca i energia

$$W = \int_{x_1}^{x_2} F dx = \int_{x_1}^{x_2} \frac{ma}{\left(1 - \frac{v_x^2}{c^2}\right)^{3/2}} dx$$

$$v_x = \frac{dx}{dt} \quad a = \frac{dv_x}{dt} \Rightarrow a dx = \frac{dv_x}{dt} dx = dx \frac{dv_x}{dt} = \frac{dx}{dt} dv_x = v_x dv_x$$

$$KE = W = \int_0^v \frac{mv_x}{\left(1 - \frac{v_x^2}{c^2}\right)^{3/2}} dv_x$$

$$KE = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - mc^2 = (\gamma - 1)mc^2$$



Copyright © Addison Wesley Longman, Inc.

$$KE = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - mc^2 = (\gamma - 1)mc^2$$

$$(1+x)^n = 1 + nx + n(n-1)\frac{x^2}{2} + \dots$$

$$n = -\frac{1}{2}, \quad x = -\frac{v^2}{c^2}$$

$$\gamma = \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{-1/2} = 1 + \frac{1}{2}\frac{v^2}{c^2} + \frac{3}{8}\frac{v^4}{c^4} + \dots$$

$$KE = (\gamma - 1)mc^2 = \frac{1}{2}mv^2 + \underbrace{\frac{3}{8}\frac{mv^4}{c^2}}_{\text{negligible small!}} + \dots$$

$$KE = \frac{1}{2}mv^2 \quad \text{for } v \ll c$$

# Czasoprzestrzeń

## Transformacje Galileusza

$$x' = x + ut, \quad dx/dt = v$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$dx'/dt' = dx/dt + u = v + u$$

(zgodnie z intuicją !)

## Transformacje Lorentza\* :

$$x' = (x + ut) / (1 - u^2/c^2)^{1/2}$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$t' = (t + xu/c^2) / (1 - u^2/c^2)^{1/2}$$

$$dx'/dt' = (v + u) / (1 + vu/c^2)$$

(sprzeczne z intuicją !)

\* Hendrik A. Lorentz

## Energia spoczynkowa

$$E_0 = mc^2$$

Reprezentuje sumę wszystkich składowych energii wewnętrznej ciała (energia elektryczna, jądrowa, cieplna (...)).

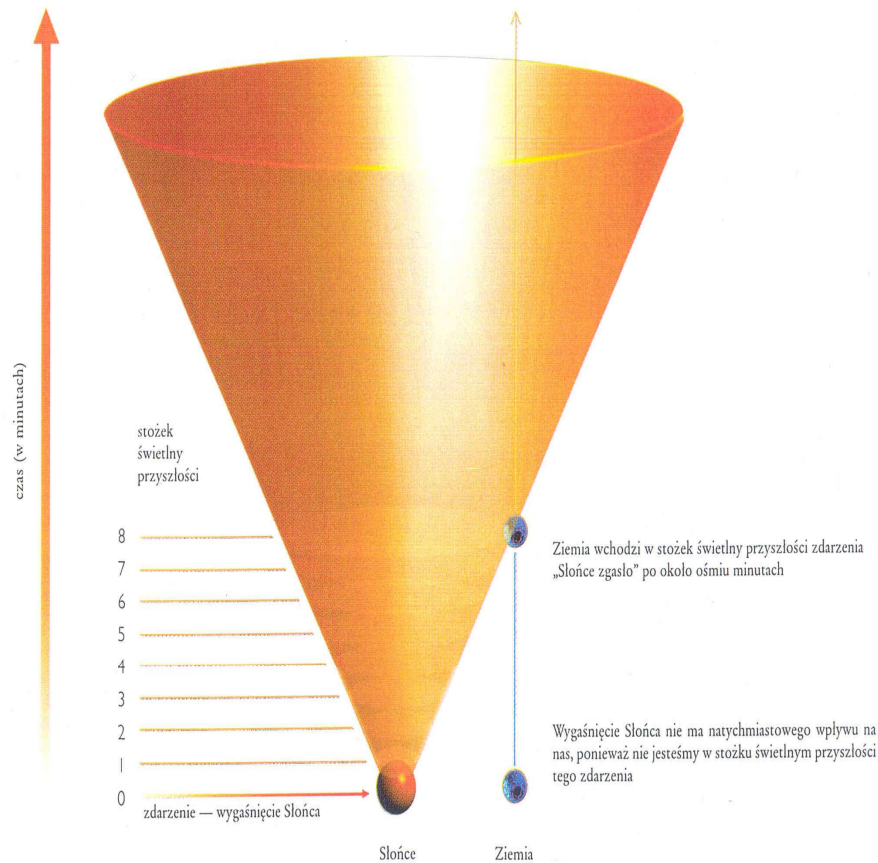
Masa ciała jest miarą energii w nim zawartej.

**MASA i ENERGIA są sobie równoważne.**

Po rozpadzie jąder uranu: suma mas spoczynkowych składników jest **MNIEJSZA** niż masa spoczynkowa początkowego jądra

$$\Delta E = \Delta mc^2$$

Energia wydzielona w reakcji jądrowej w postaci energii ciepłej.








## Energia jądrowa

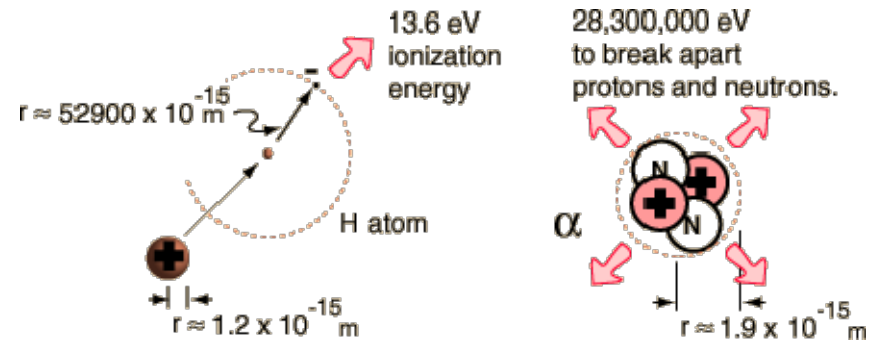
Jądra: protony i neutrony; masa jądra mniejsza od sumy mas indywidualnych protonów i neutronów.

Ta różnica mas jest miarą energii jądrowej scalającej jądro:  $\Delta mc^2$ .

Dla cząstki alfa:  $\Delta m = 0.0304 u$  co daje energię wiązania 28.3 MeV.

|  |  |          |                      |  |                |
|--|--|----------|----------------------|--|----------------|
|   |   | protons  | $2 \times 1.00728 u$ |  | Alpha particle |
|  |  | neutrons | $2 \times 1.00866 u$ |  |                |
| Mass of parts  |  |          | <u>4.03188 u</u>     | Mass of alpha  | 4.00153 u      |

$$1 u = 1.66054 \times 10^{-27} \text{ kg} = 931.494 \text{ MeV}/c^2$$



Comparison of atomic and nuclear scales and binding energy

# Global Positioning System (GPS) 24 satelity na orbicie

20 000 km

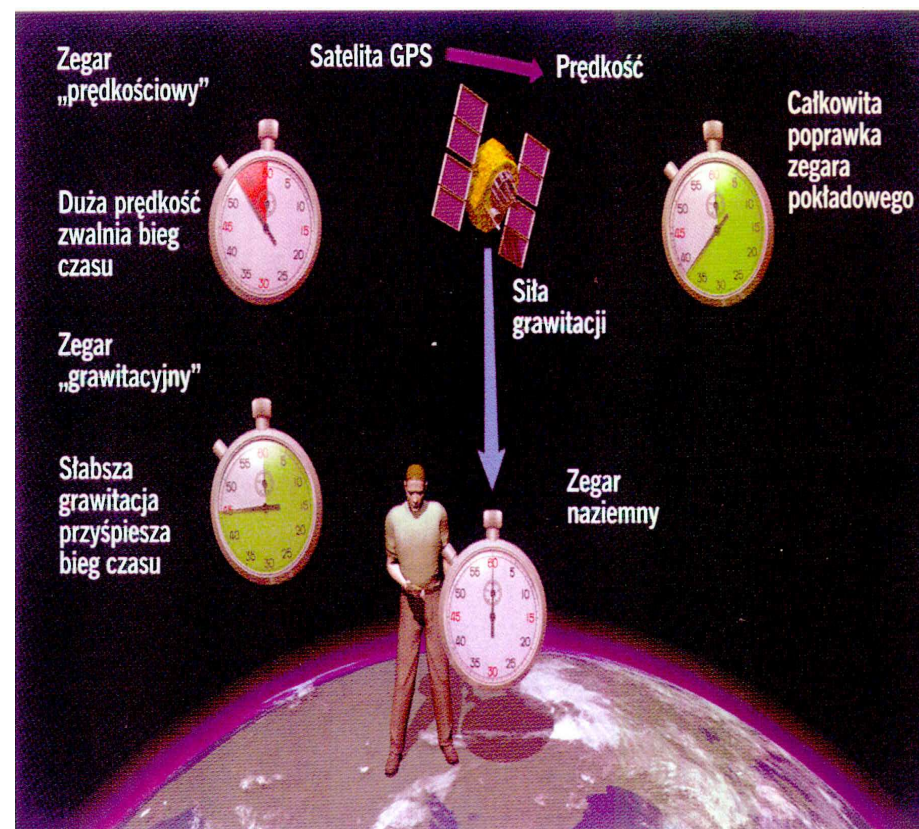
14 000 km/h

Dokł. **5-10 metrów**

Ruch (duża prędkość) zegary chodzą wolniej  $7\mu\text{s}$  na sekundę

Mniejsza grawitacja  $\rightarrow$  zegary chodzą szybciej o  $45\mu\text{s}$  na sekundę

Razem  $45\mu\text{s} - 7\mu\text{s} = 38\mu\text{s}$   
dokł. **tylko ok. 10km**



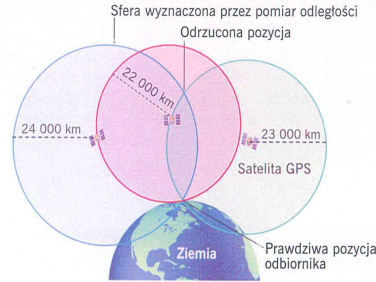


## JAK DZIAŁA GPS

Globalny System Lokalizacji (GPS) to dostępny na całym świecie, oparty na sygnałach radiowych system składający się z 24 satelitów i współpracujących z nimi stacji naziemnych. Stosując analogiczną do triangulacji metodę trilateracji, GPS oblicza współrzędne geograficzne miejsca na Ziemi przez pomiar odległości do co najmniej czterech satelitów. Dokładność pomiaru zależy od wielu czynników.

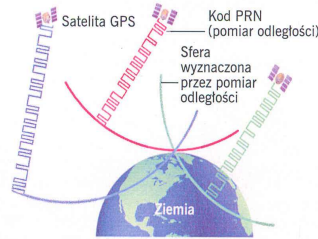
### PRZECINAJĄCE SIĘ SFERY

Przyjmijmy, że odbiornik GPS wylicza odległość do satelity na 22 000 km. Odbiornik musi się zatem znajdować na powierzchni sfery o promieniu 22 000 km, której środkiem jest satelita. Załóżmy, że nasz odbiornik określił również odległości do dwóch innych satelitów odpowiednio na 23 000 i 24 000 km. Pozycja odbiornika musi więc znajdować się na przecięciu trzech sfer. Z zasad geometrii wynika, że trzy sfery mogą mieć nie więcej niż dwa punkty wspólne. Tylko jeden z tych punktów będzie na tyle blisko powierzchni Ziemi, by mógł być pozycją odbiornika.



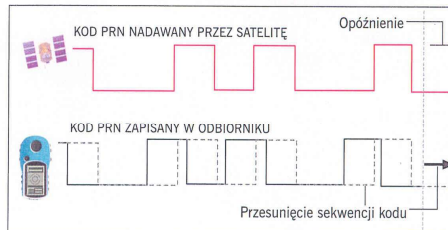
### SYGNAŁY TAKTUJĄCE

Określenie odległości do satelity wymaga zmierzenia czasu, jakiego potrzebuje sygnał na dotarcie do odbiornika. Czas ten, pomnożony przez prędkość, daje dystans pokonany przez falę. Prędkość jest znana, bo fale radiowe przemieszczają się z prędkością światła, równą około 300 000 km/s. Problemem jest mierzenie czasu. Ułatwia je pseudolosowy kod taktujący (PRN) – skomplikowany cyfrowy strumień danych. Kod każdego satelity jest niepowtarzalny, dzięki czemu odbiornik nie myli sygnałów.



### PRZESUWANIE KODU

Muzyczna analogia pomaga zrozumieć, w jaki sposób kody PRN ułatwiają obliczanie odległości. Przypuśćmy, że satelita i odbiornik równocześnie zaczynają odtwarzać tę samą melodię – kod PRN. Melodia płynąca z kosmosu będzie nieco opóźniona w stosunku do melodii z odbiornika. Mierząc czas, jaki dzieli pojawienie się tej samej nuty (czyli sekwencji kodu PRN) w melodiach z odbiornika i satelity, można określić czas „przelotu” sygnału. Gdy pomnoży się ten czas przez prędkość światła, uzyskuje się odległość do satelity.



### SYNCHRONIZACJA ZEGARÓW

Na pokładzie satelitów GPS czas mierzą, niemal idealnie, zegary atomowe, jednakże odbiorniki GPS muszą sobie radzić z tanimi, dużo mniej dokładnymi zegarami kwarcowymi. Wynikające z tego błędy w pomiarze czasu sprawiają, że trzy wspomniane sfery nie przecinają się dokładnie w pozycji odbiornika (czarne przerywane linie). Aby zsynchronizować zegar w odbiorniku z zegarami satelitów i w ten sposób skompensować powstały błąd, odbiornik musi wykonać pomiar odległości do czwartego satelity. Ten odczyt daje poprawkę, która sprowadza punkt przecięcia trzech sfer do prawdziwej pozycji odbiornika (czerwone linie).

