

Klassische Physik 1

WS 2012/13

Johannes Blümer

v20

8. Januar 2013

KIT-Centrum Elementarteilchen- und Astroteilchenphysik KCETA



4. Relativistische Mechanik: Übersicht

■ Bezugssysteme und Transformationen

- Galilei-Transformation $t = t'$ $v \ll c$
- Konstanz der Lichtgeschwindigkeit c stets $\sim 300\ 000 \text{ km/s}$
- Inertialsysteme glm. gegeneinander bewegt, $a \approx 0$, gleichmäßig
- Lorentz-Transformation $t' \neq t$, $v \rightarrow c$ ok

■ Spezielle Relativitätstheorie Folgerungen aus der LT, S' gegen S bewegt

- Zeitdehnung $\Delta t = \gamma \Delta t'$
- Längenkontraktion $\Delta l = \Delta l' / \gamma$
- Geschwindigkeitsaddition $u = \frac{u' + v}{1 + \frac{u' \cdot v}{c^2}}$
- Dopplereffekt $f_B = \frac{\sqrt{1 \pm \beta}}{\sqrt{1 - \beta}} f_Q$

$f_{B,Q}$ Lichtfrequenzen bei Beobachter, Quelle

■ Relativistische Dynamik

- relativistische Formen v. Impuls und Energie

$$E^2 = m_0^2 c^4 + p^2 c^2$$

- Massenzunahme $m = m_0 \cdot \gamma$

$$\vec{P} = (E/c, \vec{p}) \quad P^2 = (E/c)^2 - \vec{p}^2 = m_0^2 c^2$$
$$x = (ct, \vec{r})$$

Zeitdehnung

S' bewegt sich mit v in x -Richtung gegen S
 $\Delta t'$ zwischen Ereignissen, die in S' am gleichen
Ort x_0' standen, $\Delta t' = t_2' - t_1'$
Länge des Zeitintervals in S ? $\Delta t = t_2 - t_1$

$$\text{LT anwenden: } t_n = \gamma \left(t_1' + \frac{v x_0'}{c^2} \right)$$

$$t_2 = \gamma \left(t_2' + \frac{v x_0'}{c^2} \right)$$

$$\hookrightarrow \Delta t = t_2 - t_1 = \gamma (t_2' - t_1') = \gamma \Delta t'$$

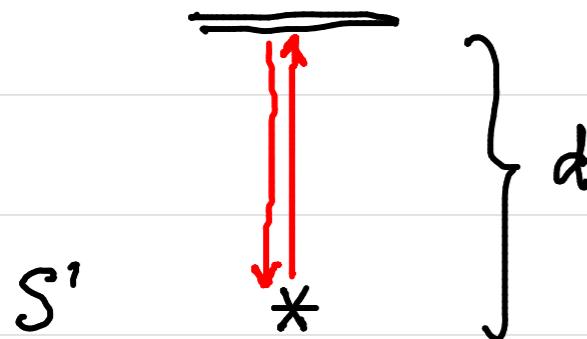
→ "Eigenzeit" in
bewegten Systemen, Δt_E

Eigenzeit = Zeitdiff. zwischen
Ereignissen, die in einem Bezugssystem
an gleicher Ort stattfinden

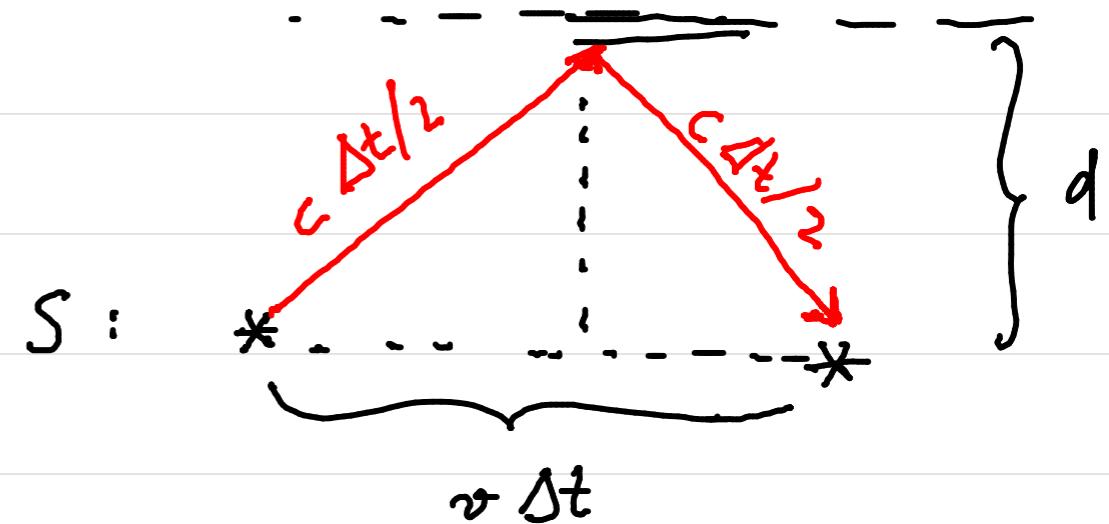
Δt

Eigenzeiten werden mit einer (γ) Uhr gemessen

$$\Delta t = \gamma \cdot \Delta t'$$



$$\Delta t' = \frac{2d}{c}$$



Exp. Bestätigungen:

* Maryland 1976

1 m/sende Uhr

1 Uhr in Flugzeug, 15h, 500 km/h

→ Vergleich: Diff 5 ms ✓

■ kosm. Myonen

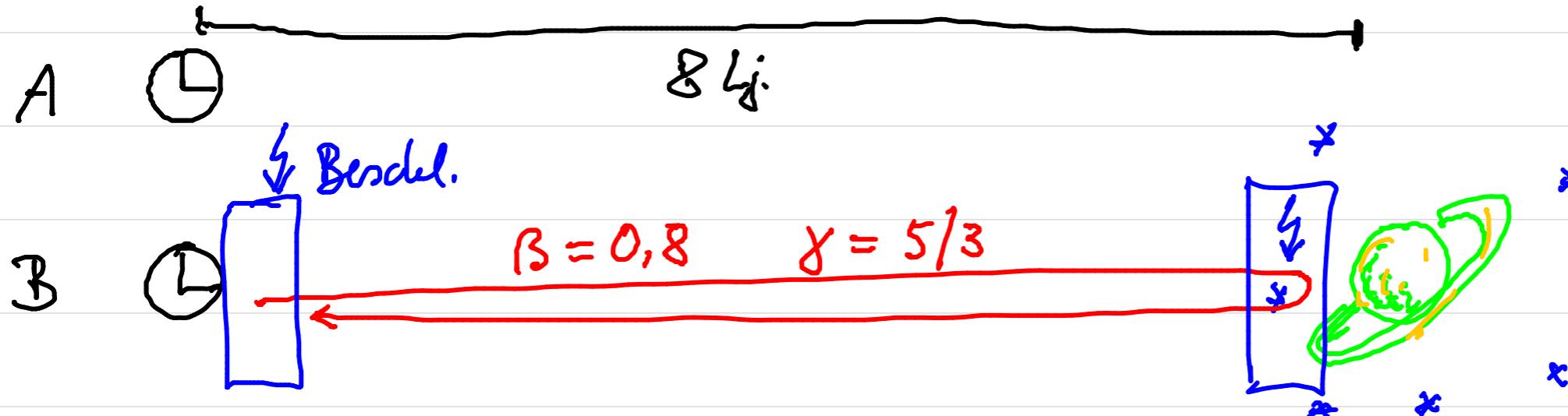
■ Lebensdauer v. Teilchen in Beschleunigern

$$\left(\frac{v \Delta t}{2}\right)^2 + d^2 = \left(\frac{c \Delta t}{2}\right)^2$$

$$v^2 \Delta t^2 + 4d^2 = c^2 \Delta t^2$$

$$\Delta t^2 = \frac{4d^2}{c^2 - v^2} \rightarrow \Delta t = \frac{2d}{c} \cdot \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

"Zwillingssparadoxon": gibt's garnicht 😊



A: + 20 Jahre

B: + 12 Jahre = $\frac{20}{\gamma}$

$$L_B = \frac{L_A}{\gamma} = \frac{8 \text{ J}}{\frac{5}{3}} = 4.8 \text{ J} , \quad \frac{4.8 \text{ J}}{0.8 c} = 6 \text{ J} \times 2 = 12$$

✓

Rollentausch A, B nicht möglich

L nicht immer in einem Inertialsystem

Längenkontraktion

„Ruhelänge“: Länge eines Objektes (o. ä.) in seinem Ruhesystem = Koordinatendifferenz

S' : Stab der Länge $l_R = l' = x_2' - x_1'$

S' bewege sich von S aus gesehen mit Geschw. v in Stablänge in S ?

$l = x_2 - x_1$ gemessen bei $t_2 = t_1 = t$

$$\left. \begin{array}{l} x_2' = \gamma (x_2 - vt_2) \\ x_1' = \gamma (x_1 - vt_1) \end{array} \right\} l_R = x_2' - x_1' = \gamma (x_2 - x_1) = \gamma l$$

oder $l = l_R / \gamma$ Lorentz-kontraktion
(Längen-)

relativistische Geschwindigkeitsaddition

S' bewege sich mit v relativ zu S

Teilchen bewege sich in S' mit Geschw. u'_x in x -Richtung

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

Teilchengeschwindigkeit u_x in S ?

$$u_x = \frac{dx}{dt}$$

LT verwenden u. differenzieren:

$$dx = \gamma (dx' + v dt')$$

$$dt = \gamma (dt' + \frac{v dx'}{c^2})$$

$$u_x = \frac{dx}{dt} = \frac{dx' + v dt'}{dt' + \frac{v dx'}{c^2}}$$

$$u_x = \frac{\underline{dx'/dt'} + v}{1 + v \cdot \underline{dx'/dt'}} \quad \Rightarrow \quad \text{symmetrisch}$$

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

in u, v

Beisp. $v = 2 \cdot 10^8 \text{ m/s}$ [$\frac{2}{3} c$], $u_x' = 2 \cdot 10^8 \text{ m/s}$

$$u_x' = \frac{\frac{4}{3}c}{1 + \frac{4}{9}} = \frac{12}{13}c \text{ statt } \frac{4}{3}c \text{ klassisch}$$

3-dim analog, LT mit $u_y', u_z' \neq 0 \rightarrow 3+3$ Add.
Theoreme

Dopplereffekt

Fehlerkorrektur
11.2.13

■ vgl Schall: Ausbreitung von Druckwellen in Luft mit
Q Quelle, B Beobachter

$$\left. \begin{array}{l} Q: f'_Q = f_0 / (1 - u/v) \\ B: f'_B = f_0 \boxed{*} (1 + u/v) \end{array} \right\} \begin{array}{l} Q, B \text{ bewegen sich mit } u \\ \text{aufeinander zu im Medium} \\ \text{Luft} \end{array}$$

■ Unterscheidung Quelle - Beobachter bei Licht nicht möglich

Im Ruhe system des Beobachters B

$$Q \xrightarrow[v]{} B$$

B misst N elektromagn. Wellenberge in Δt_B

$$\text{Wellenlänge } \lambda_B = \frac{c \Delta t_B - v \Delta t_B}{N} = \frac{c-v}{N} \Delta t_B$$

$$\text{Frequenz } f_B = \frac{c}{\lambda_B} = \frac{c}{c-v} \frac{N}{\Delta t_B} = \frac{1}{1-\beta} \cdot \frac{N}{\Delta t_B}$$

Im Ruhe system der Quelle: $N = f_Q \cdot \Delta t_Q$

Eigenfreq. $\xrightarrow{\quad}$ Eigenzeit für Q
ohne Dopplereffekt

N muss in beiden Systemen identisch sein!

$$\Delta t_B = \gamma \Delta t_Q !$$

$$f_B = \frac{1}{1-\beta} \quad \frac{f_Q \Delta t_Q}{\Delta t_B} = \frac{1}{1-\beta} \quad \frac{1}{\gamma} f_Q$$

$$f_B = \sqrt{\frac{1 \pm \beta}{1 \mp \beta}} f_Q$$

Rolle von Q, B vertauschen \rightarrow VZW von v, β

$$\frac{f_B}{f_Q} = \sqrt{\frac{1 \pm \beta}{1 \mp \beta}} = \frac{\lambda_Q}{\lambda_B}$$

Anwendungen: Radar,
Rotverschiebung v. Galaxien