

## S.R. Wiederholung:

Klassisch

relativistisch

- o Raummetrik, Zeitmetrik → Raumzeitmetrik
- o Masseerhaltung, Energieerh. → Energie-Masse Erhaltung
- o el. Feld, magn. Feld → el.-magn. Feld

Lorentz-Transformationen:

$$\begin{array}{ll} x' = \gamma(x - vt) & x = \gamma(x' + vt') \\ t' = \gamma(t - vx/c^2) & t = \gamma(t' + vx'/c^2) \end{array}$$

Geschwindigkeitsaddition:

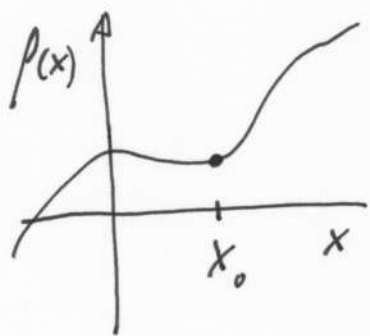
$$V = \frac{v_1 + v_2}{1 + \frac{v_1 v_2}{c^2}}$$

Teste Symmetrien und Grenzfall  $v \ll c$  !

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

Lorentzfaktor

# Taylorentwicklung



Annäherung der Fkt.  $f(x)$   
im Punkt  $x_0$  durch Potenzen  $(x-x_0)^n$

$$f(x) = f(x_0) + f'(x_0) \cdot (x-x_0) + \frac{1}{2} f''(x_0) (x-x_0)^2 + \dots + \frac{1}{n!} f^{(n)}(x_0) (x-x_0)^n + R_{n+1}(x)$$

Beispiel Entwicklung um  $v=0$

$$\gamma(v) = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \approx 1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} + \dots$$

$$\begin{aligned} \gamma'(v=0) &= 0 \\ \gamma''(v=0) &= \frac{1}{c^2} \\ &\vdots \end{aligned}$$

$$\gamma'(v) = \frac{-\frac{1}{2} \left(-2 \frac{v}{c^2}\right)}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2}}$$

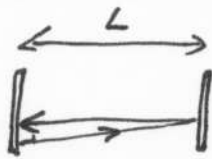
$$\gamma''(v) = \frac{1}{c^2} \left[ \frac{1}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2}} - \frac{v \cdot \left(-\frac{3}{2}\right) \left(-2 \frac{v}{c^2}\right)}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{5/2}} \right]$$

Zeitdilatation: (Zeitdehnung)

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

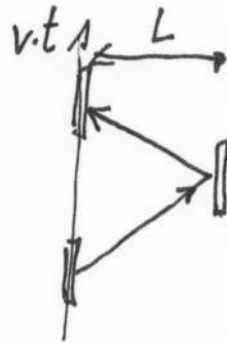
Zeit u. Raum  
nicht unabh.

Einsteins Lichtuhr



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

im bewegtem System  
→ ruhende Uhr



im ruhendem System  
→ mit  $v \neq 0$  bewegte Uhr

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

$$c^2 \Delta t^2 = (2L)^2 + v^2 \Delta t^2$$

$$\Delta t = \frac{2L}{c} \cdot \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \Delta t' \cdot \gamma$$

$\frac{2L}{c}$   
 $\Delta t'$

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

Zeitdilatation

$$\Delta t = \gamma \cdot \Delta t_E$$

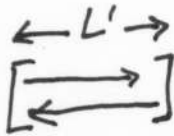
$t_E$ : Eigenzeit

≙ Zeit im ruhendem System

# Längenkontraktion

mitbewegtes System

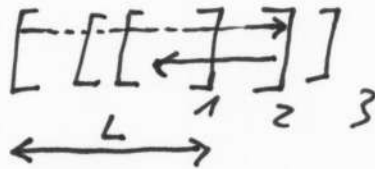
→ ruhende Uhr



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

ruhendes System

→ mit  $v \neq 0$  bewegte Uhr



Spiegelpositionen  
zum Zeitpunkt 1, 2, 3

$$c t_{12} = L + v \cdot t_{12}$$

$$t_{12} = \frac{L}{c - v}$$

$$c t_{23} = L - v t_{23}$$

$$t_{23} = \frac{L}{c + v}$$

$$\Delta t = t_{12} + t_{23} = L \left( \frac{1}{c-v} + \frac{1}{c+v} \right) = L \frac{2c}{c^2 - v^2}$$

$$= \frac{2L}{c} \frac{1}{1 - v^2/c^2} = \frac{2L}{c} \cdot \gamma^2$$

Zeitdilatation  $\Delta t = \Delta t' \cdot \gamma \rightarrow \Delta t = \frac{2L'}{c} \cdot \gamma$

Vergleich liefert

$$L' = L \cdot \gamma$$

Längenkontraktion

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

Im ruhenden Inertialsystem erscheint ein bewegter Maßstab verkürzt.

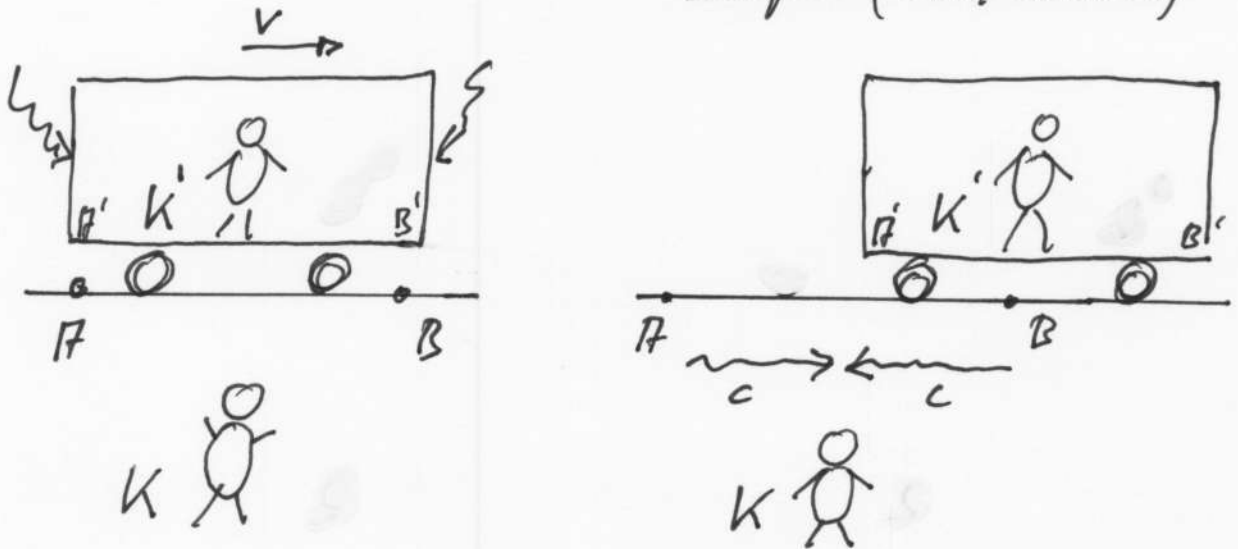
$$L = \frac{L_{\text{Ruhe}}}{\gamma}$$

# Gleichzeitigkeit

Vergangenheit - Gegenwart - Zukunft

können sich in relativistischen Systemen ändern bzw. umkehren.

Beispiel (nach Einstein):



K sieht beide Blitze gleichzeitig

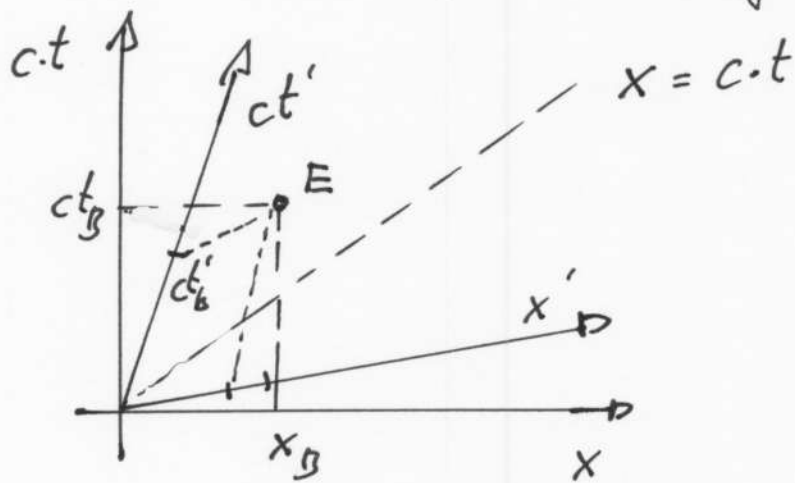
K weiß: K' bewegt sich, also sieht K' zuerst B-Blitz dann A-Blitz

K' ist in einem Inertialsystem (mit  $c = \text{const}$ ),  
Da A' und B' gleiche Entfernung, kommt K zu dem  
Schluß, daß B-Blitz vor A-Blitz eingeschlagen.

Für jeden Beobachter ist die Gleichzeitigkeit  
zweier Ereignisse an verschiedenen Raumpunkten  
abhängig vom verwendeten Bezugssystem  $S$

# Minkowski Diagramme

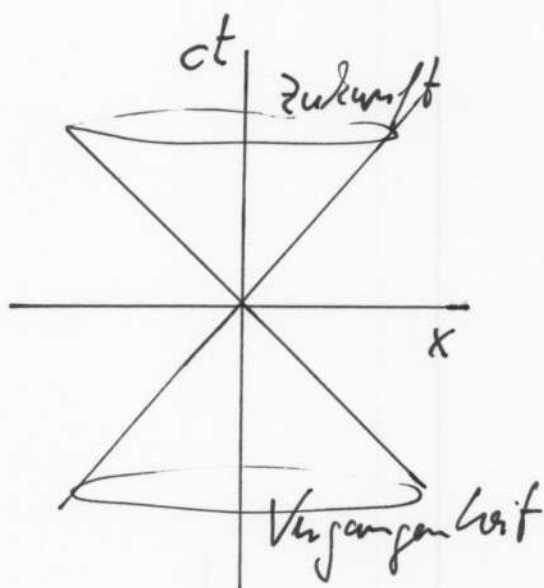
Raum-Zeit Diagramm: "Ereignisraum"



- Lorentz transformation  $(x_B, t_B) \rightarrow (x'_B, t'_B)$   
der Koordinaten eines Ereignisses E
- Maßstab für die "relativistische Distanz"

$$s^2 = (ct)^2 - x^2 = (ct')^2 - (x')^2$$

▷ Unverändert bei Lorentz-Transf. ! ▷



# Relativistische Massenzunahme

Erfahrung: Eine äußere Kraft kann beliebig lange auf ein Teilchen wirken und dieses beschleunigen.

Wie ist dies mit  $v_{\max} \leq c$  vereinbar?

$$F = m \cdot a$$

↑ relativistische Massenveränderung

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad m_0: \text{Ruhemasse}$$

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

Kraft  $F = \frac{dp}{dt} = \frac{d}{dt} (m \cdot v)$   
 $= \frac{d}{dt} \left( \frac{m_0 \cdot v}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right)$

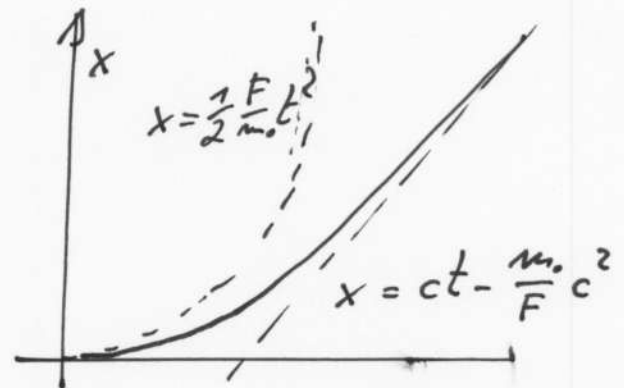
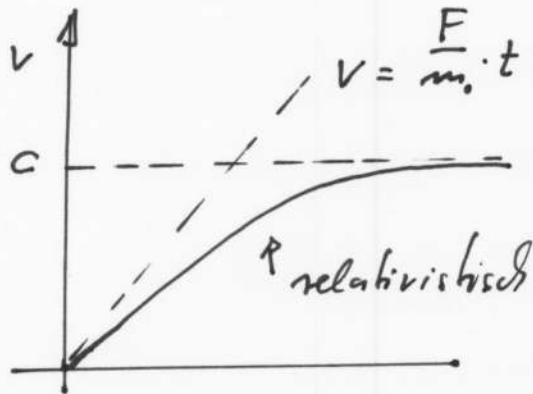
...

$$= \frac{m_0}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2}} \cdot \frac{dv}{dt}$$

$$\boxed{F = \gamma^3 \cdot m_0 \cdot a}$$

# Grundgleichung der relativistischen Dynamik

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} \quad ; \quad \vec{p} = m_{\text{rel}} \vec{v} \quad \text{mit} \quad m_{\text{rel}} = \gamma \cdot m_0$$





## Relativistische Energie

$$E_{\text{kin}} = \int_0^{s(v)} F ds = \int_0^v \frac{d}{dt}(m \cdot v) ds = \int_0^v v d(m \cdot v)$$

Partielle Integration:

$$E_{\text{kin}} = m \cdot v^2 - \int_0^v m v dv = \frac{m_0 v^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} - \int_0^v \frac{m_0 v dv}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

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

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

$$\boxed{m c^2 = m_0 c^2 + E_{\text{kin}}}$$

↑  
Gesamtenergie

↑  
Ruheenergie

←  
kinetische Energie

Energiezunahme  $\hat{=}$  Massenzunahme

$$\boxed{E = m c^2}$$

Beispiel: Elektron  $m_0 c^2 = 0.511 \text{ MeV}$

z.B.  $E_{kin} = 2 \text{ MeV}$        $E_{kin} \approx 4 m_0 c^2$

$$E = mc^2 = 5 m_0 c^2$$

oder  $\gamma(v) = 5$        $v \approx$