

SPEZIELLE RELATIVITÄTSTHEORIE

Dr. Günther

December 21, 2016

1 LORENTZ-TRANSFORMATION

Die Metrik der SRT (**S**peziellen **R**elativitäts-**T**heorie) ist die Minkowski-Metrik

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2. \quad (1)$$

In einem Inertialsystem K gleichzeitig stattfindende Ereignisse sind in einem relativ dazu bewegten Inertialsystem \tilde{K} nicht gleichzeitig. Längenkontraktion und Zeitdilatation haben zur Folge, dass räumliche (dreidimensionale) Abstände in K und \tilde{K} unterschiedlich gemessen werden. Allerdings soll der **vierdimensionale Raumzeitabstand** zwischen zwei Ereignissen in allen Inertialsystemen gleich sein, also $ds^2 = d\tilde{s}^2$. Lorentz-Transformationen sind also Koordinatentransformationen, welche die Metrik ds^2 unverändert lassen. Sei nun $x_0 = ct$, $x_1 = x$, $x_2 = y$ und $x_3 = z$, dann ist die Transformationen $x_k = f_k(\tau, \xi, \tilde{y}, \tilde{z})$ eine Lorentztransformation, wenn:

$$ds^2 = \sum_{k=0}^4 [df_k(\tau, \xi, \tilde{y}, \tilde{z})]^2 = c^2 d\tau^2 - d\xi^2 - d\tilde{y}^2 - d\tilde{z}^2 \quad (2)$$

Bei einer geradlinigen Relativbewegung zweier Inertialsysteme zueinander lässt sich das Koordinatensystem so wählen, dass die Relativbewegung parallel zur x -Achse stattfindet. Die übrigen Raumkoordinaten y und z bleiben dabei gleich. Die entsprechende Transformation reduziert sich dann auf:

$$ct = f_0(\tau, \xi) := a(\tau, \xi), \quad x = f_1(\tau, \xi) := b(\tau, \xi), \quad y = \tilde{y}, \quad z = \tilde{z} \quad (3)$$

Die Transformation (3) hat die Struktur von Parallelverschiebungen (oder Drehungen) in der t, x -Ebene. Anstatt der x -Koordinate könnte man natürlich genauso die y - oder z -Koordinate durch eine solche Funktion ersetzen. Im folgenden sei $\dot{f} := \frac{\partial f}{\partial \tau}$ und $f' := \frac{\partial f}{\partial \xi}$. Es ist dann

$$\begin{aligned} c^2 dt^2 &= \left(\frac{\partial a}{\partial \tau} d\tau + \frac{\partial a}{\partial \xi} d\xi \right)^2 = \dot{a}^2 d\tau^2 + 2\dot{a}a' d\tau d\xi + a'^2 d\xi^2 \\ dx^2 &= \left(\frac{\partial b}{\partial \tau} d\tau + \frac{\partial b}{\partial \xi} d\xi \right)^2 = \dot{b}^2 d\tau^2 + 2\dot{b}b' d\tau d\xi + b'^2 d\xi^2 \end{aligned}$$

und somit:

$$\begin{aligned} ds^2 &= c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \stackrel{(3)}{=} [da(\tau, \xi)]^2 - [db(\tau, \xi)]^2 - d\tilde{y}^2 - d\tilde{z}^2 \\ &= \dot{a}^2 d\tau^2 + 2\dot{a}a' d\tau d\xi + a'^2 d\xi^2 - \left(\dot{b}^2 d\tau^2 + 2\dot{b}b' d\tau d\xi + b'^2 d\xi^2 \right) - d\tilde{y}^2 - d\tilde{z}^2 \\ &= \left(\dot{a}^2 - \dot{b}^2 \right) d\tau^2 + 2 \left(\dot{a}a' - \dot{b}b' \right) d\tau d\xi + \left(a'^2 - b'^2 \right) d\xi^2 - d\tilde{y}^2 - d\tilde{z}^2 \end{aligned}$$

Der Vergleich mit der Metrik (2) ergibt dann drei Differentialgleichungen für die Lorentztransformation:

$$(L1) \quad \dot{a}^2 - \dot{b}^2 = c^2 \quad (L2) \quad a'^2 - b'^2 = -1 \quad (L3) \quad \dot{a}a' = \dot{b}b'$$

Zur Lösung dieser Gleichungen lässt sich die Identität

$$\cosh^2(\psi) - \sinh^2(\psi) = 1 \quad (4)$$

benutzen. Multipliziert man (4) mit c^2 so ergibt sich $c^2 \cosh^2(\psi) - c^2 \sinh^2(\psi) = c^2$. Gleichung (L1) wird offensichtlich gelöst durch $\dot{a} = c \cdot \cosh(\psi)$ und $\dot{b} = c \cdot \sinh(\psi)$. Auch (L2) lässt sich mit Hilfe von (4) lösen. Man erhält leicht die

Identität $\sinh^2(\phi) - \cosh^2(\phi) = -1$. Gleichung (L2) wird offensichtlich gelöst von $a' = \sinh(\phi)$ und $b' = \cosh(\phi)$. Zusätzlich müssen die Funktionen aber auch Gleichung (L3) erfüllen. Mit

$$\begin{aligned}\dot{a}a' &= c \cdot \cosh(\psi) \cdot \sinh(\phi) = c \cdot \cosh(\psi) \sinh(\phi) \\ \dot{b}b' &= \cosh(\phi) \cdot c \cdot \sinh(\psi) = c \cdot \cosh(\phi) \sinh(\psi)\end{aligned}$$

folgt aus (L3) direkt $\phi = \psi$. Integriert man nun die Differentialgleichungen

$$\dot{a} = c \cdot \cosh(\psi), \quad a' = \sinh(\psi) \quad \text{und} \quad \dot{b} = c \cdot \sinh(\psi), \quad b' = \cosh(\psi)$$

so ergibt sich als Lösung aller drei Gleichungen (L1), (L2) und (L3)

$$a(\tau, \xi) = c\tau \cosh(\psi) + \xi \sinh(\psi), \quad b(\tau, \xi) = c\tau \sinh(\psi) + \xi \cosh(\psi)$$

also

$$ct = c\tau \cosh(\psi) + \xi \sinh(\psi), \quad x = c\tau \sinh(\psi) + \xi \cosh(\psi) \quad (5)$$

1.1 LORENTZ-TRANSFORMATION UND RELATIVGESCHWINDIGKEIT

Die beiden Inertialsysteme bewegen sich mit einer Geschwindigkeit V relativ zueinander. Die Relativgeschwindigkeit V soll nun in die Formel für die Lorentztransformation gebracht werden. Für einen im $\{\tau, \xi, \tilde{y}, \tilde{z}\}$ -Koordinatensystem \tilde{K} ruhenden Punkt gilt offenbar $\xi = \text{konst.}$ und damit $d\xi = 0$. Aus (5) erhält man dann:

$$\frac{dt}{d\tau} = \cosh(\psi), \quad \frac{dx}{d\tau} = c \sinh(\psi)$$

Aus dem $\{t, x, y, z\}$ -Koordinatensystem K betrachtet hat der in \tilde{K} ruhende Punkt die Geschwindigkeit

$$V = \frac{dx}{dt} = \frac{\frac{dx}{d\tau}}{\frac{dt}{d\tau}} = \frac{c \cdot \sinh(\psi)}{\cosh(\psi)} = c \cdot \tanh(\psi) \quad (6)$$

also:

$$\tanh(\psi) = \frac{V}{c} \quad (7)$$

In der Lorentz-Transformation (5) treten die Terme $\sinh(\psi)$ und $\cosh(\psi)$ auf. Allerdings lässt sich der Term $\tanh(\psi)$ umschreiben. Mit (4) folgt:

$$\tanh(\psi) = \frac{\sinh(\psi)}{\cosh(\psi)} = \frac{\sinh(\psi)}{\sqrt{1 + \sinh^2(\psi)}}$$

und damit

$$\begin{aligned}\sinh(\psi) &= \tanh(\psi) \sqrt{1 + \sinh^2(\psi)} \\ \sinh^2(\psi) &= \tanh^2(\psi) (1 + \sinh^2(\psi)) = \tanh^2(\psi) + \tanh^2(\psi) \sinh^2(\psi) \\ \sinh^2(\psi) - \tanh^2(\psi) \sinh^2(\psi) &= \tanh^2(\psi) \\ \sinh^2(\psi) (1 - \tanh^2(\psi)) &= \tanh^2(\psi) \\ \sinh^2(\psi) &= \frac{\tanh^2(\psi)}{(1 - \tanh^2(\psi))}\end{aligned}$$

Zusammen mit (7) erhält man:

$$\sinh(\psi) = \frac{\tanh(\psi)}{\sqrt{1 - \tanh^2(\psi)}} = \frac{\frac{V}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}$$

Analog ergibt sich aus

$$\tanh(\psi) = \frac{\sinh(\psi)}{\cosh(\psi)} = \frac{\sqrt{\cosh^2(\psi) - 1}}{\cosh(\psi)}$$

für den $\cosh(\psi)$:

$$\begin{aligned}\cosh(\psi) \tanh(\psi) &= \sqrt{\cosh^2(\psi) - 1} \\ \cosh^2(\psi) \tanh^2(\psi) &= \cosh^2(\psi) - 1 \\ 1 &= \cosh^2(\psi) - \cosh^2(\psi) \tanh^2(\psi) = \cosh^2(\psi) (1 - \tanh^2(\psi)) \\ \cosh^2(\psi) &= \frac{1}{1 - \tanh^2(\psi)}\end{aligned}$$

Zusammen mit (7) erhält man:

$$\cosh(\psi) = \frac{1}{\sqrt{1 - \tanh^2(\psi)}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}$$

Die Lorentz-Transformation (5) wird damit zu

$$\begin{aligned}t &= \tau \cosh(\psi) + \frac{\xi}{c} \sinh(\psi) = \tau \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + \frac{\xi}{c} \frac{\frac{V}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{\tau + \xi \cdot \frac{V}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \\ x &= c\tau \sinh(\psi) + \xi \cosh(\psi) = c\tau \frac{\frac{V}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + \xi \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{\tau V + \xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}\end{aligned}$$

also insgesamt:

$$t = \frac{\tau + \frac{V}{c^2} \cdot \xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad x = \frac{\tau V + \xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad y = \tilde{y}, \quad z = \tilde{z} \quad (8)$$

1.2 Rücktransformation

Die Rücktransformation der Lorentztransformation (8) erhält man durch auflösen der Gleichungen nach den Koordinaten τ und ξ . Es ist

$$x - Vt = \frac{\tau V + \xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} - V \cdot \frac{\tau + \frac{V}{c^2} \cdot \xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{\xi - \frac{V^2}{c^2} \cdot \xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \xi \cdot \frac{1 - \frac{V^2}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \xi \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} \quad (9)$$

und

$$t - \frac{V}{c^2}x = \frac{\tau + \frac{V}{c^2} \cdot \xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} - \frac{V}{c^2} \cdot \frac{\tau V + \xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{\tau - \frac{V^2}{c^2} \cdot \tau}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \tau \cdot \frac{1 - \frac{V^2}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \tau \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} \quad (10)$$

Aus (9) und (10) ergibt sich für die Rücktransformation also

$$\tau = \frac{t - \frac{V}{c^2}x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad \xi = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad \tilde{y} = y, \quad \tilde{z} = z \quad (11)$$

Mit den Transformationen (8) und (11) kann man nun die gemessenen Längen oder Zeiten in den verschiedenen Inertialsystemen vergleichen.

2 Raumzeitabstand

Analog zum dreidimensionalen Skalarprodukt $\langle \vec{a}, \vec{b} \rangle_{\mathbb{R}^3} = a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z$ zweier Vektoren $\vec{a}, \vec{b} \in \mathbb{R}^3$ lässt sich die Metrik (1) der Minkowski-Raumzeit \mathbb{M}^4 für zwei Vektoren $\vec{a}, \vec{b} \in \mathbb{M}^4$ mit $\vec{a} = (a_t, a_x, a_y, a_z)^\top$ und $\vec{b} = (b_t, b_x, b_y, b_z)^\top$ schreiben als:

$$\langle \vec{a}, \vec{b} \rangle_{\mathbb{M}^4} = c^2 a_t b_t - a_x b_x - a_y b_y - a_z b_z \quad (12)$$

Damit ist die vierdimensionale Länge eines Vektors $\vec{a} \in \mathbb{M}^4$ gegeben durch

$$|\vec{a}|_{\mathbb{M}^4} = \sqrt{\langle \vec{a}, \vec{a} \rangle_{\mathbb{M}^4}} = \sqrt{c^2 a_t^2 - a_x^2 - a_y^2 - a_z^2} \quad (13)$$

2.1 Raumzeitabstand zwischen Ereignissen

Angenommen wir haben zwei Ereignisse P und Q mit den Koordinaten $P(t_1, x_1, y_1, z_1)$ und $Q(t_2, x_2, y_2, z_2)$. Der vierdimensionale Raumzeitabstand von P und Q ist die Länge des Vektors \overrightarrow{PQ} . Definiert man nun $\Delta t = t_2 - t_1$ usw., dann ist:

$$\overrightarrow{PQ} = \overrightarrow{OQ} - \overrightarrow{OP} = \begin{pmatrix} t_2 - t_1 \\ x_2 - x_1 \\ y_2 - y_1 \\ z_2 - z_1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \Delta t \\ \Delta x \\ \Delta y \\ \Delta z \end{pmatrix}$$

Nach Gleichung (13) ist die Länge von \overrightarrow{PQ} und damit der Raumzeitabstand von P und Q gegeben durch

$$|\overrightarrow{PQ}|_{\mathbb{M}^4} = \sqrt{c^2 \Delta t^2 - \Delta x^2 - \Delta y^2 - \Delta z^2}$$

bzw. das Quadrat des Raumzeitabstands durch:

$$\langle \overrightarrow{PQ}, \overrightarrow{PQ} \rangle_{\mathbb{M}^4} = c^2 \Delta t^2 - \Delta x^2 - \Delta y^2 - \Delta z^2 \quad (14)$$

Von einem relativ mit der Geschwindigkeit V bewegten Bezugssystem aus betrachtet, haben die Ereignisse P und Q die Koordinaten $\mathcal{P}(\tau_1, \xi_1, \tilde{y}_1, \tilde{z}_1)$ und $\mathcal{Q}(\tau_2, \xi_2, \tilde{y}_2, \tilde{z}_2)$ welche durch (11) mit den Koordinaten $\{t, x, y, z\}$ zusammenhängen. Es ist also

$$\mathcal{P} \left(\frac{t_1 - \frac{V}{c^2} x_1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \frac{x_1 - V t_1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, y_1, z_1 \right) \quad \text{und} \quad \mathcal{Q} \left(\frac{t_2 - \frac{V}{c^2} x_2}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \frac{x_2 - V t_2}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, y_2, z_2 \right).$$

Für den Vektor $\overrightarrow{\mathcal{PQ}}$ ergibt sich damit:

$$\overrightarrow{\mathcal{PQ}} = \begin{pmatrix} \tau_2 - \tau_1 \\ \xi_2 - \xi_1 \\ \tilde{y}_2 - \tilde{y}_1 \\ \tilde{z}_2 - \tilde{z}_1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{t_2 - \frac{V}{c^2} x_2}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} - \frac{t_1 - \frac{V}{c^2} x_1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \\ \frac{x_2 - V t_2}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} - \frac{x_1 - V t_1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \\ y_2 - y_1 \\ z_2 - z_1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{t_2 - t_1 - \frac{V}{c^2} (x_2 - x_1)}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \\ \frac{x_2 - x_1 - V (t_2 - t_1)}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \\ y_2 - y_1 \\ z_2 - z_1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{\Delta t - \frac{V}{c^2} \Delta x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \\ \frac{\Delta x - V \Delta t}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \\ \Delta y \\ \Delta z \end{pmatrix}$$

Aufgabe: Beweise mit der in Abschnitt 2.1 gegebenen Schreibweise, dass der Raumzeitabstand in allen Inertialsystemen gleich ist. Zu zeigen ist:

$$\langle \overrightarrow{\mathcal{PQ}}, \overrightarrow{\mathcal{PQ}} \rangle_{\mathbb{M}^4} = \langle \overrightarrow{PQ}, \overrightarrow{PQ} \rangle_{\mathbb{M}^4}$$

3 Längenkontraktion

Wir betrachten einen Maßstab, welcher eine gewisse Ruhlänge l_0 hat. Im Folgenden soll die aus einem relativ zum Maßstab bewegten System gemessene Länge l bestimmt werden. Man kann sowohl K als auch \tilde{K} als Ruhesystem des Maßstabs annehmen. Beide Varianten sollen hier betrachtet werden:

3.1 Variante "Der Maßstab ruht in \tilde{K} "

Betrachten wir einen Maßstab, der im System \tilde{K} ruht. Seine Ruhlänge ist hier gegeben durch $\Delta\xi = \xi_2 - \xi_1$. Das System \tilde{K} bewegt sich aber mit der Geschwindigkeit V relativ zum System K . Aus dem System K betrachtet hat der Maßstab die Länge $\Delta x = x_2 - x_1$ wobei mit (11) gilt:

$$\Delta\xi = \xi_2 - \xi_1 = \frac{x_2 - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} - \frac{x_1 - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{x_2 - x_1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{\Delta x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}$$

Die Länge $\Delta\xi$ des Maßstabs in seinem Ruhesystem \tilde{K} wird **Eigenlänge** oder Ruhlänge genannt und oft mit l_0 bezeichnet. Die dem Stab aus K zugeordnete Länge Δx wird nun mit l bezeichnet, es ist dann:

$$\Delta x = \Delta\xi \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} \quad \text{also} \quad l = l_0 \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}$$

3.2 Variante "Der Maßstab ruht in K "

Betrachten wir einen Maßstab, der im System K ruht, und dessen Länge in seinem Ruhesystem K durch $\Delta x = x_2 - x_1$ gegeben ist. Das System \tilde{K} mit den Koordinaten $\{\tau, \xi, \tilde{y}, \tilde{z}\}$ bewegt sich mit der Relativgeschwindigkeit V entlang der x -Achse des Systems K mit den Koordinaten $\{t, x, y, z\}$. Mit der Lorentztransformation (8) ergibt sich

$$\Delta x = x_2 - x_1 = \frac{\tau V + \xi_2}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} - \frac{\tau V + \xi_1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{\xi_2 - \xi_1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{\Delta\xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}$$

und damit

$$\Delta\xi = \Delta x \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}$$

Jetzt ist aber Δx die Länge des Maßstabs in seinem Ruhesystem K und wird als **Eigenlänge** mit l_0 bezeichnet. Die dem Stab aus dem bewegten System \tilde{K} zugeordnete Länge $\Delta\xi$ wird nun mit l bezeichnet und es ergibt sich wieder:

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

4 Zeitdilatation und Eigenzeit

Wir betrachten eine sich beliebig bewegende Uhr. Für einen infinitesimal kleinen Zeitmoment dt lässt sich die Bewegung als **geradlinig-gleichförmig** auffassen. Nehmen wir an, dass die Uhr im System \tilde{K} ruht. Das ganze System \tilde{K} bewege sich wieder mit der Geschwindigkeit V entlang der x -Achse des Systems K (x -Achse und ξ -Achse liegen aufeinander). Auch hier gibt es verschiedene Möglichkeiten die Formel für die Zeitdilatation herzuleiten.

4.1 Erste Variante

Im Ruhesystem der Uhr \tilde{K} ändern sich die Koordinaten $\{\tau, \xi, \tilde{y}, \tilde{z}\}$ der Uhr nicht mit der Zeit τ . Für einen in K

ruhenden Beobachter bewegt sich die Uhr also mit der Geschwindigkeit $\frac{dx}{dt} = V$ in x -Richtung. Aus (11) ergibt sich damit für $\frac{d\tau}{dt}$ die Gleichung:

$$\frac{d\tau}{dt} = \frac{d}{dt} \left[\frac{t - \frac{V}{c^2}x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \right] = \frac{1 - \frac{V}{c^2} \cdot \frac{dx}{dt}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \frac{1 - \frac{V^2}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} \quad (15)$$

Hieraus folgt die Integralgleichung

$$\int d\tau = \int \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} dt \quad (16)$$

und da der Wurzelterm konstant ist lässt sich diese Gleichung leicht integrieren:

$$\tau = t \cdot \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

t ist dabei die Zeit, welche im System K vergeht. Die Eigenzeit τ ist die Zeit, welche im relativ zu K bewegten System \tilde{K} (das Ruhesystem der Uhr) vergeht.

4.2 Zweite Variante:

Die Koordinaten des Systems K (in dem der Beobachter ruht) sind $\{t, x, y, z\}$, und die Koordinaten des sich mit der Uhr mitbewegenden Inertialsystems \tilde{K} sind $\{\tau, \xi, \tilde{y}, \tilde{z}\}$. Im Ruhesystem der Uhr \tilde{K} ändern sich die Koordinaten $\{\tau, \xi, \tilde{y}, \tilde{z}\}$ der Uhr nicht mit der Zeit τ . Es ist daher

$$\frac{d\xi}{d\tau} = \frac{d\tilde{y}}{d\tau} = \frac{d\tilde{z}}{d\tau} = 0. \quad (17)$$

Aus (8) folgt für das Differential dt

$$dt = \frac{d\tau + \frac{V}{c^2} \cdot d\xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}$$

und damit

$$\frac{dt}{d\tau} = \frac{\frac{d\tau}{d\tau} + \frac{V}{c^2} \cdot \frac{d\xi}{d\tau}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \stackrel{(17)}{=} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \quad \text{also} \quad \frac{d\tau}{dt} = \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}$$

Hieraus folgt wieder die Integralgleichung (16).

4.3 Dritte Variante:

Gemessen im Inertialsystem K lege die Uhr im Zeitintervall dt die Strecke $dl = \sqrt{dx^2 + dy^2 + dz^2}$ zurück. Im Inertialsystem \tilde{K} ruht die Uhr, also ist $d\xi = d\tilde{y} = d\tilde{z} = 0$. Es ergibt sich damit in K und \tilde{K} :

$$\begin{aligned} ds^2 &= c^2 dt^2 - (dx^2 + dy^2 + dz^2) = c^2 dt^2 - dl^2 \\ \tilde{ds}^2 &= c^2 d\tau^2 - \underbrace{(d\xi^2 + d\tilde{y}^2 + d\tilde{z}^2)}_{=0} = c^2 d\tau^2 \end{aligned}$$

Wegen der Invarianz $ds^2 = \tilde{ds}^2$ ist $c^2 d\tau^2 = c^2 dt^2 - dl^2$. Division durch $c^2 dt^2$ ergibt $\frac{d\tau^2}{dt^2} = 1 - \frac{dl^2}{c^2 dt^2}$ also

$$\frac{d\tau}{dt} = \sqrt{1 - \frac{dl^2}{c^2 dt^2}} = \sqrt{1 - \frac{1}{c^2} \cdot \left(\frac{dl}{dt}\right)^2} = \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

und wieder folgt die Integralgleichung (16).

5 TRANSFORMATION DER GESCHWINDIGKEIT

Das System \tilde{K} mit den Koordinaten $\{\tau, \xi, \tilde{y}, \tilde{z}\}$ bewege sich wieder mit der Relativgeschwindigkeit V entlang der x -Achse des Systems K mit den Koordinaten $\{t, x, y, z\}$. Hier liegt die ξ -Achse des Systems \tilde{K} auf der x -Achse des Systems K , d.h. die ξ -Richtung stimmt mit der x -Richtung überein. Die einem Objekt im System \tilde{K} zugeordnete Geschwindigkeitskomponente in ξ -Richtung bzw. in x -Richtung soll nun mit $\tilde{v}_x := \frac{d\xi}{d\tau}$ bezeichnet werden. Analog lassen sich auch die übrigen Geschwindigkeitskomponenten in \tilde{K} definieren. Damit haben wir

$$\tilde{v}_x := \frac{d\xi}{d\tau}, \quad \tilde{v}_y := \frac{d\tilde{y}}{d\tau}, \quad \tilde{v}_z := \frac{d\tilde{z}}{d\tau}. \quad (18)$$

Aus den Gleichungen (8) für die Lorentztransformation folgt für die Differentiale

$$dt = \frac{d\tau + \frac{V}{c^2}d\xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad dx = \frac{Vd\tau + d\xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad dy = d\tilde{y}, \quad dz = d\tilde{z}$$

und damit für die entsprechenden Quotienten:

$$\begin{aligned} v_x &= \frac{dx}{dt} = \frac{\left(\frac{Vd\tau + d\xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}\right)}{\left(\frac{d\tau + \frac{V}{c^2}d\xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}\right)} = \frac{Vd\tau + d\xi}{d\tau + \frac{V}{c^2}d\xi} = \frac{Vd\tau + d\xi}{d\tau \left(1 + \frac{V}{c^2} \cdot \frac{d\xi}{d\tau}\right)} = \frac{V + \frac{d\xi}{d\tau}}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \frac{d\xi}{d\tau}} \stackrel{(18)}{=} \frac{V + \tilde{v}_x}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \tilde{v}_x} \\ v_y &= \frac{dy}{dt} = \frac{d\tilde{y}}{\left(\frac{d\tau + \frac{V}{c^2}d\xi}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}\right)} = \frac{d\tilde{y}}{d\tau \left(1 + \frac{V}{c^2} \cdot \frac{d\xi}{d\tau}\right)} \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} = \frac{\frac{d\tilde{y}}{d\tau} \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \frac{d\xi}{d\tau}} \stackrel{(18)}{=} \frac{\tilde{v}_y \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \tilde{v}_x} \\ v_z &= \frac{dz}{dt} = \frac{\tilde{v}_z \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \tilde{v}_x} \end{aligned}$$

Bezeichnet $\vec{v} = (v_x, v_y, v_z)^\top$ den Geschwindigkeitsvektor des Objektes im System K und $\vec{\tilde{v}} = (\tilde{v}_x, \tilde{v}_y, \tilde{v}_z)^\top$ den Geschwindigkeitsvektor im System \tilde{K} , dann ist

$$\vec{v} = \frac{1}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \tilde{v}_x} \begin{pmatrix} V + \tilde{v}_x \\ \tilde{v}_y \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} \\ \tilde{v}_z \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} \end{pmatrix} \quad (19)$$

5.1 Addition von Geschwindigkeiten

Nehmen wir an ein Objekt bewegt sich nur in x - bzw. in ξ -Richtung. Dann gilt für den Geschwindigkeitsvektor in \tilde{K} offensichtlich

$$\vec{\tilde{v}} = (\tilde{v}_x, 0, 0)^\top$$

also $\tilde{v}_y = \tilde{v}_z = 0$. Der Betrag dieser Geschwindigkeit ist damit $\tilde{v} := |\vec{\tilde{v}}| = \tilde{v}_x$. Für den Geschwindigkeitsvektor \vec{v} ergibt sich nach (19)

$$\vec{v} = \frac{1}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \tilde{v}_x} \begin{pmatrix} V + \tilde{v}_x \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \frac{1}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \tilde{v}} \begin{pmatrix} V + \tilde{v} \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

und für den Betrag $v = |\vec{v}|$ damit:

$$v = \frac{V + \tilde{v}}{1 + \frac{V}{c^2} \cdot \tilde{v}} \quad (20)$$

Mit (20) hat man nun eine Formel für die relativistische Addition von Geschwindigkeiten.

6 Vierergeschwindigkeit

Betrachten wir zwei Inertialsysteme, welche die Relativgeschwindigkeit \vec{v} (Dreiergeschwindigkeit) zu einander haben. Das v^2 in Gleichung (15) für die Zeitdilatation ist dann als das Skalarprodukt des Vektors \vec{v} mit sich selbst zu verstehen:

$$v^2 = \vec{v} \circ \vec{v} = v_1^2 + v_2^2 + v_3^2 = \left(\frac{dx_1}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dx_2}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dx_3}{dt}\right)^2 \quad (21)$$

\vec{v} ist also eine "Dreiergeschwindigkeit". Aus Gleichung (15) folgt

$$\frac{dt}{d\tau} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}. \quad (22)$$

Sei nun $\vec{x} = (x_0, x_1, x_2, x_3)^\top$ mit $x_0 = ct$, die Vierergeschwindigkeit \vec{u} ist definiert als die Ableitung des Ortes \vec{x} nach der Eigenzeit τ :

$$\vec{u} = \frac{d\vec{x}}{d\tau} = \left(\frac{dx_0}{d\tau}, \frac{dx_1}{d\tau}, \frac{dx_2}{d\tau}, \frac{dx_3}{d\tau}\right)^\top$$

Aus der Definition ergibt sich dann

$$\vec{u} = \frac{d\vec{x}}{d\tau} = \frac{d\vec{x}}{dt} \cdot \frac{dt}{d\tau} \stackrel{(22)}{=} \frac{d\vec{x}}{dt} \cdot \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \cdot \left(c, \frac{dx_1}{dt}, \frac{dx_2}{dt}, \frac{dx_3}{dt}\right)^\top = \left(\frac{c}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \frac{\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}\right)^\top \quad (23)$$

6.1 Viererimpuls

Aus (23) ergibt sich mit $\vec{p} = m\vec{u}$ der Viererimpuls

$$\vec{p} = \left(\frac{mc}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \frac{m\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}\right)^\top = \left(\frac{mc}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \vec{p}\right)^\top \quad (24)$$

wobei der Teil $\vec{p} = \frac{m\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$ den relativistische Dreierimpuls darstellt. Wegen $\vec{p} = m_{rel}\vec{v}$ ist

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

die relativistische Masse.

Alle Komponenten des Vektors $\vec{x} = (x_0, x_1, x_2, x_3)^\top$ haben die Dimension einer Länge, wobei in $x_0 = ct$ schon die Lichtgeschwindigkeit enthalten ist. Daher verwenden wir statt der Metrik (12) hier die Metrik η :

$$\eta(\vec{x}, \vec{y}) = x_0y_0 - x_1y_1 - x_2y_2 - x_3y_3 \quad (25)$$

Mit (25) lässt sich die Länge x eines Vektors \vec{x} berechnen:

$$x = \sqrt{\eta(\vec{x}, \vec{x})} = \sqrt{x_0^2 - x_1^2 - x_2^2 - x_3^2}$$

Für den Viererimpuls (24) erhält man damit für das **Quadrat** seiner Länge:

$$\underline{p}^2 = \eta(\vec{p}, \vec{p}) = \left(\frac{mc}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}\right)^2 - \left(\frac{m\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}\right)^2 = \frac{m^2c^2 - m^2v^2}{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{m^2c^2 \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)}{1 - \frac{v^2}{c^2}} = m^2c^2 \quad (26)$$

7 Lagrangefunktion der SRT

Die Wirkung \mathcal{S} ist allgemein definiert als zeitliche Integral (in einem Intervall, das wir hier der Einfachheit halber weglassen) der Lagrangefunktion $L = L(q, \dot{q}, t)$, es ist

$$\mathcal{S} = \int L dt \quad (27)$$

Sei τ nun die Eigenzeit, mit $ds = cd\tau$ und $d\tau = \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} dt$ ergibt sich für die Wirkung in der SRT:

$$\mathcal{S} = \int ds = \int c d\tau \stackrel{(22)}{=} \int c \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} dt \quad (28)$$

Durch Vergleich von (27) und (28) erhält man nun die Lagrangefunktion der SRT. Multipliziert man die Lagrangefunktion noch mit einer Konstanten k , so lässt sich diese aus den Lagrangegleichungen wieder herausdividieren. Die Lagrangefunktion beschreibt also immernoch das gleiche physikalische System:

$$L = kc \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \quad (29)$$

Für kleine $\varepsilon \in \mathbb{R}$ gilt die Näherung:

$$(1 + \varepsilon)^{\frac{1}{2}} \approx 1 + \frac{1}{2}\varepsilon \quad (30)$$

Im nichtrelativistischen Grenzfall ist $v \ll c$ und damit v^2/c^2 sehr klein. Für $v \ll c$ lässt sich also (30) auf (29) anwenden und es ist

$$L = kc \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \approx kc \left(1 - \frac{1}{2} \cdot \frac{v^2}{c^2}\right) = kc - \frac{k}{2} \cdot \frac{v^2}{c}. \quad (31)$$

Die kinetische Energie im nichtrelativistischen Grenzfall ist $E_{kin} = \frac{1}{2}mv^2$ und die Lagrangefunktion ist nichts anderes als die Differenz von kinetischer und potentieller Energie. In der SRT ist das Potential gleich Null (Es gibt z.B. kein Gravitationspotential), also ist $L = \frac{1}{2}mv^2$. Hinzufügen einer additiven Konstante ändert die Bewegungsgleichungen nicht (siehe Eichinvarianz), daher können wir als Lagrangefunktion des nichtrelativistischen Grenzfalls

$$L = \frac{1}{2}mv^2 + E_{const} \quad (32)$$

annehmen. Vergleicht man nun (31) mit (32) so findet man $E_{const} = kc$ sowie

$$\frac{1}{2}mv^2 = -\frac{k}{2} \cdot \frac{v^2}{c} \quad \Rightarrow \quad k = -mc.$$

Wegen dem Ansatz (29) ist die Lagrangefunktion der SRT damit also:

$$L = -mc^2 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \quad (33)$$

7.1 Lagrange und generalisierter Impuls

Im Lagrangeformalismus ist wegen der Homogenität des Raumes in der SRT der Impuls gegeben durch $p = \frac{\partial L}{\partial \dot{q}}$. Bei drei Raumrichtungen x_1, x_2, x_3 lassen sich die Komponenten des Impulses schreiben also $p_i = \frac{\partial L}{\partial \dot{x}_i}$ wobei $\dot{x}_i = v_i$ wieder die Geschwindigkeitskomponenten sind. Also ist der (Dreier-) Impuls gegeben durch

$$\vec{p} = (p_1, p_2, p_3) \quad \text{mit} \quad p_i = \frac{\partial L}{\partial v_i}.$$

Nach (21) erhält man für die Ableitung des Geschwindigkeitsquadrates v^2 nach der Geschwindigkeitskomponente v_i mit $i \in \{1, 2, 3\}$:

$$\frac{\partial}{\partial v_i} [v^2] = \frac{\partial}{\partial v_i} [v_1^2 + v_2^2 + v_3^2] = 2v_i \quad (34)$$

Aus Gleichung (33) erhält man damit:

$$p_i = \frac{\partial L}{\partial v_i} = \frac{\partial}{\partial v_i} \left[-mc^2 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \right] = -\frac{mc^2}{2} \cdot \frac{\frac{\partial}{\partial v_i} \left[-\frac{v^2}{c^2} \right]}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \stackrel{(34)}{=} \frac{m}{2} \cdot \frac{2v_i}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{mv_i}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad (35)$$

Man erhält also wieder den relativistischen Dreierimpuls

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

in Einklang mit dem entsprechenden Anteil in (24).

7.2 Lagrange und Energie

Aufgrund der Homogenität der Zeit gilt im Lagrangeformalismus die Energieerhaltung. Es ist

$$E = \frac{\partial L}{\partial \dot{q}} \dot{q} - L = p\dot{q} - L$$

und bei mehrdimensionalen Systemen analog

$$E = \sum_i \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} \dot{q}_i - L = \sum_i p_i \dot{q}_i - L$$

Mit (33) und (35) ergibt sich daraus hier:

$$\begin{aligned} E &= \sum_{i=1}^3 \frac{\partial L}{\partial v_i} v_i - L = \sum_{i=1}^3 p_i v_i - L = \sum_{i=1}^3 \frac{mv_i}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} v_i + mc^2 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \\ &= \frac{m}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \cdot \underbrace{\sum_{i=1}^3 v_i^2}_{v^2} + mc^2 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{mv^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} + mc^2 \frac{1 - \frac{v^2}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \end{aligned}$$

Für die Energie ergibt sich also der einfache Term:

$$E = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad (36)$$

Für $V = 0$ ergibt sich daraus die **Ruheenergie**

$$E = mc^2.$$

7.3 Viererimpuls und Energie

Aus (36) erhält man nach Division durch c die "Nullte" Komponente des Viererimpulses (24). Es ist also:

$$\underline{p} = \left(\frac{mc}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \frac{m\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \right)^\top = \left(\frac{E}{c}, \vec{p} \right)^\top \quad (37)$$

Nach (26) ist $\underline{p}^2 = \eta(\underline{p}, \underline{p}) = m^2 c^2$. Schreibt man den Viererimpuls in der Form (37) so ergibt das

$$m^2 c^2 = \eta(\underline{p}, \underline{p}) = \frac{E^2}{c^2} - \vec{p}^2$$

und damit

$$E = \sqrt{m^2 c^4 + \vec{p}^2 c^2}$$

wobei \vec{p} der relativistische Dreierimpuls ist.