## 1 Relativität

# 1.1 Relativbewegung

Beobachter, die sich relativ zueinander bewegen, messen verschiedene Geschwindigkeiten und Beschleunigungen:

$$v(t) = \frac{dR(t)}{dt} + v'(t)$$
relativ zu O
$$a(t) = \frac{d^2R(t)}{dt^2} + a'(t)$$
relativ zu O
relativ zu O

### 1.2 Scheinkräfte

Ein **Inertialsystem** ist ein Bezugssystem, in dem die Newtonschen Gesetze gelten. Es ist *nicht beschleunigt*.

Die **Zentrifugalkraft** ist eine fiktive, nach aussen gerichtete Kraft:

$$F_{ZF} = m(r'\omega^2)e_r$$

Die Corioliskraft wirkt senkrecht zur radialen Geschwindigkeit:

$$F_C = m(2v'\omega)e_{\omega}$$

*Hinweis:* Ein Bezugssystem, das feste Koordinaten relativ zur Erdoberfläche hat ist kein Inertialsystem, da die Erde sich dreht/beschleunigt ist.

## 1.3 Transformationen

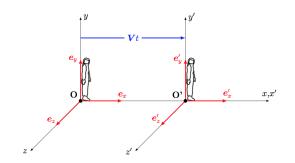
## 1.3.1 Ereignis

$$x^{\mu} \equiv (ct, x, y, z)$$

wobei das Produkt ct die Lichtgeschwindigkeit  $[\frac{m}{s}]$  mal die Zeit [s] ist.

#### 1.3.2 Galileitransformation

Wir betrachten zwei Beobachter O und O', die sich relativ zueinander mit konstanter Geschwindigkeit bewegen.



Bewegt sich der Beobachter O' in positive Richtung der x-Achse des Bezugssystems O, so ist die Transformation gleich

$$\begin{cases} x' = x - \beta ct \\ y' = y \\ z' = z \\ ct' = ct \end{cases}$$
 von O nach O

$$\begin{cases} x = x' + \beta ct \\ y = y' \\ z = z' \\ ct = ct' \end{cases}$$
 von O' nach O

wobei der **Geschwindigkeitsparameter**  $\beta = \frac{V}{c}$  ist.

#### 1.3.3 Lorentz-Transformation

Der Lorentz-Faktor ist gleich

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

Dann ist die Transformation gleich

$$\begin{cases} x' = \gamma(x - \beta ct) \\ y' = y \\ z' = z \\ ct' = \gamma(ct - \beta x) \end{cases} \text{ von O nach O'}$$

$$\begin{cases} x = \gamma(x' + \beta ct') \\ y = y' \\ z = z' \\ ct = \gamma(ct' + \beta x') \end{cases}$$
 von O' nach C

### 1.3.4 Geschwindigkeitstransformation

Der **Geschwindigkeitsvektor** u bezüglich O kann wie folgt berechnet werden

$$u_x = \frac{u'_x + V}{1 + \frac{\beta}{c} u'_x}$$
$$u_y = \frac{u'_y}{\gamma (1 + \frac{\beta}{c} u'_x)}$$

### 1.4 Relativitätstheorie

#### 1.4.1 Raumzeit-Intervall

Räumliche und zeitliche Entfernungen sin in verschiedenen Bezugssystemen unterschiedlich. Nur das **Raumzeit-Intervall**  $\Delta s$  ist gleich für alle Beobachter.

$$\Delta s^2 = \underbrace{(c\Delta t)^2}_{\text{zeitliche}} - \underbrace{\Delta r^2}_{\text{räumliche}}$$
räumliche Entfernung

#### 1.4.2 Zeitdilatation

Das in einem bewegten Bezugssystem gemessene Zeitintervall ist immer um den Faktor  $\gamma$  grösser als das Eigenzeitintervall:

$$\Delta t' = \underbrace{\gamma \cdot \Delta \tau}_{\text{bezüglich } O' \text{gemessene Zeit}} = \underbrace{\gamma \cdot \Delta \tau}_{\text{bezüglich } O \text{gemessene Zeit}}$$

wobei  $\Delta \tau$  das Eigenzeitintervall ist (Zeit im Ruhesystem gemessen).

Daraus folgt, dass Vorgänge länger zu dauern scheinen, wenn sie in einem System ablaufen, das sich relativ zum Beobachter bewegt.

# 1.4.3 Längenkontraktion

Die räumliche Entfernung zwischen zwei Punkten erscheint geringer, wenn sich der Beobachter relativ zu diesen Punkten bewegt, als wenn er relativ zu ihnen ruht:

$$\underbrace{\Delta x'}_{\text{bezüglich }O'} = \underbrace{\frac{\Delta \lambda}{\gamma}}_{\text{bezüglich }O}$$
gemessene Länge

