Introduction to General Relativity and Cosmology Wolfgang Schweiger WS2019/2020

Erik Kraml Tim Sagaster

18. November 2019

Inhaltsverzeichnis

0	Einleitung und Motivation	
	0.1 Von Newtons Gravitationstheorie zu den Einstein-Gleichungen	4
1	Spezielle Relativitätstheorie	
2	Grundlagen der Allgemeinen Relativitätstheorie	29

0 Einleitung und Motivation

Einführende Zitate

- 1. W.Pauli "The general theory of relativity beauty in its mathematical structure."
- 2. M.Born: "(The gerneral theory of relativity) seemed and still seems ... admire it as a work of art."
- 3. A.Einstein (to A.Sommerfeld) "At present I occupy myself ... the original relativity is child's play."

Abkürzungen

SR ... spezielle Relativitätstheorie

ART ... allgemeine Relativitätstheorie - relativistische Theorie der Gravitation

E-GL ... Einstein-GLeichung

IS ... Inertial System

Einführung

- Äquivalenzprinzip: Gravitationseffekte lassen sich durch Übergang zu geeignet beschleunigtem Bezugssystem wegtransformieren (z.B. Satellitenlabor, ...)
- Kovarianzprinzip: Physikalische Gleichungen sollen als Tensorgleichungen formuliert werden, da sie in allen Bezugssytemen dieselbe Form aufweisen.

Einstein erkannte, dass man Kräfte die durch Gravitation auftreten in dem metrischen Tensor absorbieren kann. Die Metrik hängt dadurch vom betrachteten Raumzeitpunkt ab. Dies entspricht einer gekrümmten Manigfaltigkeit, daher spricht man von "gekrümmter Raum-Zeit". In diesem Raum muss der kürzeste Weg zwischen zwei Punkten nicht mehr unbedingt die Gerade sein, sondern kann ein Bogen sein.

Einstein-Gleichung

Beschreibt Zusammenhang zwischen metrischem Tensor und Massenverteilung im Raum.

 $q_{\mu\nu}(x) \leftrightarrow \text{Massenverteilung im Raum}$

 $g_{\mu\nu}(x)$... Raum-Zeit abhängiger metrischer Tensor Lösung der E-GL für feste Massenverteilung:

- → Metrik in der Nähe eines massiven Sterns physikalische Konsequenzen:
 - Lichtableitung in der Nähe eier großen Masse
 - gravitative Rotverschiebung
 - ART Effekte auf Periheldrehung (insbesondere Merkur)
- → Gravitationswellen durch beschleunigte Massen LIGO-Experiment (2015)
- \rightarrow Sternentwicklung



 \rightarrow Geschichte des Universums Kosmologisches Standardmodell (Robertson-Walker-Metrik) $R(t) \xrightarrow{t \to 0} 0$: Singularität der Lösung (Big Bang) 3K kosmische Hintergrundstrahlung

0.1 Von Newtons Gravitationstheorie zu den Einstein-Gleichungen

Ziel: relative Verallgemeinerung von Newtons Gravitationstheorie 1687: "Philosophie naturalis principia mathematica" N Massepunkte die gravitativ wechselwirken:

$$m_i \frac{g^2 \vec{r}_i(t)}{dt^2} = -G \sum_{\substack{i,j=1\\i \neq j}}^N \frac{m_i m_j (\vec{r}_i(t) - \vec{r}_j(t'))}{|\vec{r}_i(t) - \vec{r}_j(t)|^3}$$
(0.1)

 $\vec{r_i}(t)$... Position des *i*-ten Teilchen m_i ... Masse des *i*-ten Teilchen

$$G = (6.67408 \pm 0.00031) \times 10^{-11} \frac{m^3}{kgs^2}$$
 (0.2)

G... Gravitationskonstante (2014 CODATA)

Gravitationspotential

 $m := m_i, \ \vec{r}(t) := \vec{r}_i(t) :$

$$\Phi(\vec{r}) = -G \sum_{j \neq i} \frac{m_j}{|\vec{r}(t) - \vec{r}_j(t)|} = -G \int d^3r' \frac{\rho(\vec{r}')}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$
(0.3)

$$\rho(\vec{r}') = \sum_{j \neq i} m_j \delta^{(3)}(\vec{r}' - \vec{r})$$
 (0.4)

 $\rho(\vec{r}')$... Massendichte

Dynamische Gleichung für Massen:

$$\underbrace{m}_{\text{träge Masse}} \frac{d^2 \vec{r}(t)}{dt^2} = -\underbrace{m}_{\text{schwere Masse}} \vec{\nabla} \Phi(\vec{r}(t))$$
(0.5)

Feldgleichung für Gravitationspotential:

$$\Delta \Phi = 4\pi G \rho(\vec{r}) \tag{0.6}$$

Vergleich Electrostatik:

$$m\frac{d^2\vec{r}(t)}{dt^2} = -q\vec{\nabla}\Phi_{el}(\vec{r}) \tag{0.7}$$

 Φ_{el} ... elektrisches Potential

$$\Delta\Phi_{el}(\vec{r}) = 4\pi\rho_{el}(\vec{r}) \tag{0.8}$$

 ρ_{el} ... elektrische Ladungsdichte

Relativistische Verallgemeinerung der Elektrostatik \rightarrow Elektrodynamik

$$\Delta \to \Box = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \Delta \tag{0.9}$$

$$\rho_{el} \to (\rho_{el}c, \rho_{el}\vec{v}) = (j^{\alpha}) \ \alpha = 0, 1, 2, 3$$
(0.10)

$$\Phi_{el} \to (\Phi_{el}, \vec{A}) = (A^{\alpha}) \ \alpha = 0, 1, 2, 3$$
(0.11)

 A^{α} ... elektrodynamische Potentiale

$$\Delta\Phi(t,\vec{r}) = -4\pi\rho_{el}(\vec{r}) \to \Box \underbrace{A^{\alpha}(t,\vec{x})}_{c} = \frac{4\pi}{c}j^{\alpha}(t,\vec{x}) \ \alpha = 0, 1, 2, 3$$
 (0.12)

forminvariant bei relativistischen Transformationen zwischen verschiedenen ISen

Maxwell-Gleichungen für elektrodynamische Potentiale in Lorentz-Eichung $\partial_{\alpha}A^{\alpha}=0$

Relativistische Verallgemeinerung der Gravitation

- \bullet $\Delta \rightarrow \square$
- 0.10 kann nicht direkt übernommen werden. Gesamteladung ist eine erhaltene Größe, hängt <u>nicht</u> vom Bewegungszustand der einzelnen Teilchen ab!

Stromerhaltung
$$\overbrace{\partial_{\alpha}j^{\alpha} = 0}^{\text{Ladungserhaltung}} \Rightarrow \overbrace{\int_{t=const} d^{3}rj^{0} = \int_{t=const} d^{3}rc\rho_{el}(\vec{r}) = Q} \tag{0.13}$$

 $\underline{\mathrm{ABER:}}$ Gesatmasse hängt vom Bewegungszustand der einzelnen Teilchen ab.

Erhaltungsgröße \rightarrow gesamte invariante Masse des Systems:

$$\underbrace{M^2}_{\text{unabhängig von IS}} = E^2 - \vec{P^2} \qquad \vec{P} = \sum_{i=1}^{N} \vec{p_i} \qquad E = \sum_{i=1}^{N} \sqrt{m_i^2 + \vec{p}_i^2} \qquad (0.14)$$

Energie Impuls Tensor:

$$(T^{\alpha\beta}) = \begin{pmatrix} \rho c^2 & \rho c \vec{v}^T \\ \rho c \vec{v} & \rho \vec{v} \vec{v}^T \end{pmatrix}$$

$$\partial_{\beta} T^{\alpha\beta} = 0 \Rightarrow \frac{1}{c} \int_{t=konst.} d^3 r T^{\alpha 0} = P^{\alpha} \qquad \alpha = 0, 1, 2, 3 \qquad (0.15)$$

"Ladungserhaltung"

$$\rho \to \begin{pmatrix} \rho c^2 & \rho c \vec{v}^T \\ \rho c \vec{v} & \rho \vec{v} \vec{v}^T \end{pmatrix} \sim T^{\alpha \beta} \tag{0.16}$$

$$\Delta \Phi = 4\pi \rho \to \boxed{\Box \underbrace{g^{\alpha\beta}}_{\text{metrischer Tensor}} \sim GT^{\alpha\beta}}$$
 (0.17)

1 Spezielle Relativitätstheorie

Bezugssystem

räumliche Koordinaten + Uhr (Zeitkoordinate) ausgezeichnete Bezugssystem: Inertialsysteme (ISe)

Galilei'sches Relativitätsprinzip

- Alle ISe sind gleichwertig → physikalische Gesetze besitzen in allen ISen diesselbe Form (forminvariant bzw. kovariant)
- newtons Axiome gelten in allen ISen

Allgemeinste Übergänge zwischen ISen \rightarrow Galilei-Transformationen

$$IS \to IS'$$

$$\vec{x} \to \vec{x}' = \hat{O}\vec{x} + \vec{a} + \vec{v}t \qquad (1.1)$$

$$t \to t' = t + t_0$$

 $\hat{O}^{-1} = \hat{O}^T$... Orthogonale Rotationsmatrix

- Translation in t um t_0
- Translation in \vec{x} um \vec{a}
- Rotation von \vec{v} mit \hat{O}
- Boost mit \vec{v}

Galilei-transformation \to Probleme mit IS-Unabhängigkeit der Lichtgeschwindigkeit (im Vakuum) $c=299792458ms^{-1}$

Einstein'sches Relativitätsprinzip

- Alle ISe sind gleichwertig
- Die Maxwell'schen Gleichungen gelten in allen ISen

4-dimensionale Raum-Zeit

MISSING GRAFIK

"Ereignis" ... Punkt in der 4-dim Raum-Zeit

 $(ctover\vec{x})$... "Ortsvektor" des Ereignisses

$$\begin{pmatrix} ct \\ \vec{x} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} ct \\ x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x^0 \\ x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix} = x^{\alpha} = x \qquad \alpha = 0, 1, 2, 3$$
 (1.2)

Schreibweise:

- 4-dim Vektor $x=\begin{pmatrix} x^0\\x^1\\x^2\\x^3 \end{pmatrix}=\left(x^{\alpha}\right)$ ohne Vektorpfeil
- 3-dim Vektor $\vec{x} = \begin{pmatrix} x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix}$ mit Vektorpfeil
- Griechische Indizes: $\underbrace{\alpha,\beta,\gamma,...}_{\text{SRT}},\underbrace{\mu,\nu,\rho,...}_{\text{ART}}$ bezeichnen Komponenten von 4er Vektoren
- Lateinishce Indizes: $i,j,k,\ldots=1,2,3$ bezeichnen Komponenten von 3-dim Vektoren
- Indizes hochgestellt \rightarrow kontravariante Vektorkomponenten
- Indizes tiefgestellt \rightarrow kovariante Vektorkomponenten

MISSING GRAFIK

Bewegung durch 4-dim Raum-Zeit \rightarrow Abfolg von Ereignissen \rightarrow Weltline

$$ds^{2} := c^{2}dt - d\vec{x}^{2} = c^{2}dt'^{2} - d\vec{x}^{2}$$
(1.3)

"Wegelement" in 4-dim Raum-Zeit unabhängig von IS.

$$\left| \frac{d\vec{x}'}{dt'} \right| = c \Rightarrow c^2 dt'^2 - d\vec{x}'^2 = 0 \Rightarrow c^2 dt^2 - d\vec{x}^2 = 0 \stackrel{1.3}{\Longrightarrow} \left| \frac{d\vec{x}}{dt} \right| = c \qquad (1.4)$$

Galilei-Boost

$$c = \left| \frac{d\vec{x}'}{dt'} \right| = \left| \frac{d\vec{x}'}{dt} \right| = \left| \frac{d(\vec{x} - \vec{v}t)}{dt} \right| = \left| \frac{d\vec{x}}{dt} - \vec{v} \right| \le \left| \frac{d\vec{x}}{dt} \right| + |\vec{v}|$$

$$\Rightarrow \text{i.a. } \left| \frac{d\vec{x}}{dt} \right| \ne c$$
(1.5)

Im normalen euklidishcen Raum:

$$d\vec{x} = (dx^{1})^{2} + (dx^{2})^{2} + (dx^{3})^{2} = \begin{pmatrix} dx^{1} \\ dx^{2} \\ dx^{3} \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} dx^{1} \\ dx^{2} \\ dx^{3} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} dx^{1} & dx^{2} & dx^{3} \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} dx^{1} \\ dx^{2} \\ dx^{3} \end{pmatrix}$$
(1.6)

$$ds^{2} = \underbrace{c^{2}dt^{2}}_{(dx^{0})^{2}} - (dx^{1})^{2} - (dx^{2})^{2} - (dx^{3})^{2}$$

$$=\underbrace{(dx^{0} dx^{1} dx^{2} dx^{3})}_{dx^{T}}\underbrace{\begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}}_{\eta}\underbrace{\begin{pmatrix} dx^{0} \\ dx^{1} \\ dx^{2} \\ dx^{3} \end{pmatrix}}_{dx}$$
(1.7)

$$= dx^T \eta dx = \sum_{\substack{\alpha,\beta=0\\\alpha,\beta=0}}^3 dx^\alpha \eta_{\alpha,\beta} = dx^\alpha \eta_{\alpha\beta} dx^\beta$$

 $\eta = (\eta_{\alpha\beta})$... metrischer Tensor

Abstand zwischen zwei beliebigen Punkten

AB in 4-dimensionaler Raum-Zeit:

$$S_{AB}^2 := (x_A - x_B)^2 = (x_A^0 - x_B^0)^2 - (\vec{x}_B - \vec{x}_A)^2$$
 (1.8)

$$S_{AB}^2 = \begin{cases} > 0, & \text{Zeitartiger Abstand} \\ = 0, & \text{Lichtartiger Abstand} \\ < 0, & \text{Raumartiger Abstand} \end{cases}$$
 (1.9)

MISSING GRAFIK

raumartige Punkte sind nicht kausal verbunden (\nexists Signal mit $v \le c$, das die beiden Punkte verbindet)

Definieren des Skalarprodukts

$$x \cdot y = x^{0}y^{0} - x^{1}y^{1} - x^{2}y^{2} - x^{3}y^{3} = x^{0}y^{0} - \vec{x} \cdot \vec{y}$$
 (1.10)

$$x \cdot y = \begin{pmatrix} x^0 & x^1 & x^2 & x^3 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} y^0 \\ y^1 \\ y^2 \\ y^3 \end{pmatrix} = x^T \eta y \qquad (1.11)$$

In Komponenten Schreibweise:

$$x \cdot y = x^T \eta y = \sum_{\alpha=0}^{3} \sum_{\substack{\beta=0\\\beta=0}}^{3} x^{\alpha} \eta_{\alpha\beta} y^{\beta} = x^{\alpha} \eta_{\alpha\beta} y^{\beta}$$
 (1.12)

Kovariante Vektorkomponenten

$$y_{\alpha} := \sum_{\beta=0}^{3} \eta_{\alpha\beta} y^{\beta} = \eta_{\alpha\beta} y^{\beta}$$

$$= \eta \cdot \begin{pmatrix} y^{0} \\ y^{1} \\ y^{2} \\ y^{3} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} y^{0} \\ -y^{1} \\ -y^{2} \\ -y^{3} \end{pmatrix}$$

$$(1.13)$$

$$x \cdot y = \sum_{\alpha=0}^{3} x^{\alpha} y_{\alpha} = x^{\alpha} y_{\alpha} \tag{1.14}$$

- 4-dim Raum-Zeit + Skalarprodukt \rightarrow Minkowski Raum
- Skalarprodukt 1.11 induziert Metrik 1.8

Wie sehen allgemeine Übergänge zwischen ISen aus?

Allgemeiner linearer Ansatz (Analog zur Galilei Transformation)

$$IS \to IS'$$

$$x \to x' = \Lambda x + b \tag{1.15}$$

b... 4-dim Vektor für Raum-Zeit-Transformation Λ ... 4-dim Matrix für "Rotation" in Raum-Zeit

 Λ , b so wählen, dass 1.3 gewährleistet ist.

Für b: konstant $\sqrt{}$

Für räumliche Rotation:

$$Lambda = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & & & \\ 0 & & \hat{R} & \\ 0 & & & \end{pmatrix} \sqrt{$$
 (1.16)

 \hat{R} ... orthogonale Rotations matrix $(\hat{R}\hat{R}^T - \hat{R^2}\hat{R} = \hat{1})$ - Bemerkung: Allgemeine Transformation der Form $x': \Lambda x + b$ nennt man Poincaré - Transformation (wenn sie 1.3 erfüllen)

$$\left. \frac{\det \hat{R} = 1 \text{ keine Raumspiegelung}}{\det \Lambda = 1 \text{ keine Zeitspiegelung}} \right\} \Rightarrow \begin{array}{l} \text{Eigentliche} \\ \text{Poincar\'e-Transformation} \end{array}$$

$b = 0 \rightarrow \text{Lorentz-Transformation}$

Wie sehen Lorentz-Boosts aus?

$$dx' = \Lambda dx$$

$$dx'^{\alpha} \Lambda_{\beta}^{\alpha} dx^{\beta}$$
(1.17)

$$dx' \cdot dx' = dx'^{T} \eta dx' = dx^{T} \underline{\Lambda}^{T} \underline{\eta} \underline{\Lambda} dx = \stackrel{!}{\underset{1.3}{}} dx^{T} \underline{\eta} dx = dx \cdot dx$$

$$\Rightarrow \underline{\Lambda} \underline{\eta} \underline{\Lambda} = \underline{\eta}$$

$$(1.18)$$

$$\left(\Lambda^T\right)^{\alpha}_{\gamma}\eta_{\alpha\beta}\Lambda^{\beta}_{\delta}=\eta_{\gamma\delta}$$

$$\boxed{\Lambda^{\alpha} \gamma \eta_{\alpha\beta} \Lambda_{\delta}^{\beta} = \eta_{\gamma\delta}} \tag{1.19}$$

TEIL A

MISSING

TEIL B

Für Boost in x-Richtung

$$\Lambda = (\Lambda_{\beta}^{\alpha}) = MISSINGMATRIX \tag{1.20}$$

Vernachlässige y- und z- Richtung:

MISSINGMATRIXGLEICHUNG

$$\Rightarrow (\Lambda_0^0)^2 - (\Lambda_0^1)^2 = 1 \\ - (\Lambda_1^1)^2 + (\Lambda_1^0)^2 = -1 \\ \Lambda_0^0 \Lambda_1^0 - \Lambda_0^1 \Lambda_1^1 = 0$$

$$\Lambda_0^0=\cosh\Psi$$
, $\Lambda_0^1=-\sinh\Psi$ 1. Gleichung erfüllt
$$2. \text{Gleichung} \Rightarrow \Lambda_1^1=\cosh\Psi \qquad (1.21)$$

$$3. \text{Gleichung} \Rightarrow \Lambda_1^0=-\sinh\Psi$$

$$MISSINGMATRIXGLEICHUNG$$
 (1.22)

Wie hängt Ψ mit Boostgeschwindigkeit vzusammen? MISSING GRAFIK MISSING GRAFIK

Weltlinie des Ursprungs von IS'

MISSINGMATRIXGLEICHUNG

 Ψ ... "Rapidität"

$$\begin{split} -1 & \leq \tanh \Psi \leq 1 \Rightarrow \left|\frac{v}{c}\right| \leq 1 \Rightarrow c \text{Maximalgeschwindigkeit} \\ \text{Mit } \cosh^2 \Psi & = \frac{1}{1-\tanh \Psi} \text{ und } \sinh^2 \Psi = \frac{\tanh^2 \Psi}{1-\tanh^2 \Psi} \text{ folgt} \end{split}$$

MISSINGMATRIXGLEICHUNG

$$MISSINGMATRIXGLEICHUNG \text{ mit } \gamma = \cosh \Psi = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$
(1.24)

MSSING GRAFIK

Grenzfall $\left(\frac{v}{c}\right) \ll 1$:

MISSINGMATRIXGLEICHUNG

Geschwindigkeitsaddition

MISSING GRAFIK

Boosts nur in x-Richtung

$$MISSINGVEKTORGLEICHUNG$$
 (1.25)

Die Rapiditäten werden linear addiert!

$$\Psi = \Psi_1 + \Psi_2 \tag{1.26}$$

$$\frac{v}{c} = \tanh(\Psi) = \tanh(\Psi_1 \Psi_2) = \frac{\tanh \Psi_1 \tanh \Psi_2}{1 + \tanh \Psi_1 \tanh \Psi} = \frac{\frac{v_1}{c} + \frac{v_2}{c}}{1 + \frac{v_1 v_2}{c^2}}$$

$$v = \frac{v_1 + v_2}{1 + \frac{v_1 v_2}{c^2}} \tag{1.27}$$

$$v \approx \begin{cases} v_1 + v_2 & v_1, v_2 \ll c \\ \to c & v_1 \to c \text{ oder } v_2 \to c \end{cases}$$

MISSING GRAFIK

Allgemeiner (rotationsfreier) Lorentzboost

$$\Lambda(\vec{v}) = MISSINGMATRIX \tag{1.28}$$

Geschwindigkeitsaddition für $\vec{v_1}$, $\vec{v_2}$ beliebig

$$x^4 = \Lambda(\vec{v}_2)x' = \Lambda(\vec{v}_2)\Lambda(\vec{v}_1)x = \Lambda(\vec{v})x$$

$$\begin{split} \vec{v} &= \frac{\gamma_1 \gamma_2}{\gamma} \left[\vec{v}_1 + \frac{\vec{v}_2}{\gamma_1} - \vec{v}_1 \frac{\vec{v}_1 \vec{v}_2}{\vec{v}_1^2} \left(\frac{1}{\gamma_1} - 1 \right) \right] \\ &= \frac{\vec{v}_1 + \vec{v}_{2\parallel} + \vec{v}_{2\perp} \sqrt{1 - \frac{v1^2}{c^2}}}{1 + \frac{\vec{v}_1 \vec{v}_2}{c^2}} \end{split}$$

mit $\vec{v}_{2\parallel} \parallel \vec{v}_1$ und $\vec{v}_{2\perp} \perp \vec{v}_1$

$$r_{i} = \sqrt{1 - \frac{\vec{v}_{i}^{2}}{c^{2}}}$$

$$r = \Lambda_{0}^{0}(\vec{v}) = \gamma_{1}\gamma_{2} \left(1 + \frac{\vec{v}_{1}\vec{v}_{2}}{c^{2}}\right)$$
(1.29)

Größen, die unter LTen Λ wie $x=(x^{\alpha})$ transformieren

$$IS \xrightarrow{\Lambda} IS'$$

$$a \to a' = \Lambda a$$

$$a^{\alpha} \to a'^{\alpha} = \Lambda^{\alpha}_{\beta} a^{\beta}$$

bezeichnet man allgemein als 4-Vektoren, oder Lorentzvektoren

Längenkontraktion und Zeitdilatation

Maßstab mit "Eigenlänge" l_0 den in seinem Ruhesystem IS' entlang der x-Achse liegt. Weltlinie des Maßstabs im IS':

$$x'_1 = MISSINGVEKTOR$$

 $x'_2 = MISSINGVEKTOR$

IS' bewege sich relativ zu IS mit Geschwindigkeit v (in x-Richtung) Welche Länge l misst man für den Maßstab im IS? Längenmessung erfolgt zu fester Zeit t=0. Für Anfangspunkt:

MISSINGMATRIXGLEICHUNG

Für Endpunkt:

MISSINGMATRIXGLEICHUNG

Längenkontraktion:

$$\Rightarrow \boxed{l = \underbrace{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}_{<1} l_0} \tag{1.30}$$

Längenkontraktion nur in Bewegungsrichtung

$$l_{\parallel} = \frac{1}{\gamma} l_{0\parallel} , l_{\perp} = l_{0\perp} \qquad (1.31)$$

Uhrenvergleich

Uhr, die im IS' im Ursprung ruht. IS' bewege sich relativ zu IS mit Geschwindigkeit vIn IS 2 synchronisierte Uhren: eine bei $x_1 = 0$ und eine bei $x_2 = vt_2$ Die Uhr fliegt bei $x_1 = 0$ vorbei

MISSING GRAFIK

MISSINGMATRIXGLEICHUNG

Zum Zeitpunkt t_2 passiert die bewegte Uhr den Beobachter bei $\boldsymbol{v}t_2$

MISSINGMATRIXGLEICHUNG

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

 t_0 ... Zeitspanne in IS't ... Zeitspanne in IS

Eigenzeit

Welche Uhrzeit τ eines Teilchens bestimmen, des sich mit $\vec{v}(t)$ in IS bewegt. Betrachten des Teilchens zum Zeitpunkt t in einem IS' das sich mmit Geschwindigkeit $\vec{v}_0 = \vec{v}(t)$ gegenüber IS bewegt. $\to IS'$ ist das "momentane Ruheintervall" des Teilchens.

$$\Rightarrow \vec{v}' \approx 0$$
 in Zeitintervall $[t', t' + dt']$

$$\Rightarrow d\tau = dt' = \sqrt{1 - \frac{v_0^2}{c^2}} dt = \sqrt{1 - \frac{v(t)^2}{c}} dt$$
 (1.32)

"Aufsummation" über alle infinitesimalen Zeitintervalle

Anzeige einer mit \vec{t} bewegten Uhr:

$$\tau = \int_{t_1}^{t_2} dt \sqrt{1 - \frac{\vec{v}(t)^2}{c^2}}$$
 (1.33)

 τ ... Eigenzeit

au hängt nicht von IS ab. ds^2 invariant unter LTen.

$$d\tau^2 = \frac{ds^2}{c^2} \Rightarrow \text{invariant unter LTen}$$
 (1.34)

Relativistische Mechanik

Relativistisch bewegtes Teilchen unter Einfluss einer Kraft; suchen Bewegungsgleichung

In $\underline{\text{momentanen Ruhesystem}}$ des Teilchens zum Zeitpunkt t gilt die Newton'sche Bewegungsgleichung:

$$\underbrace{m}_{\text{Ruhemasse}} \frac{d\vec{v}'(t')}{dt^2} = \underbrace{\vec{F}_N}_{\text{Newton'sche Kraft}} \text{ in } IS'$$
(1.35)

(Unabhängig von IS)

versuchen 4-dimensionales Analogon von 1.35 zu finden, das sich im momentanen Ruhesystem auf 1.35 reduziert.

Nichtrelativistisch:	Relativistisch
$\vec{v}(t) = rac{d\vec{x}(t)}{dt}$	Vierergeschwindigkeit
Räumliche Rotation	$u^{\alpha}(\tau) = \frac{dx^{\alpha}(\tau)}{d\tau} \tag{1.36}$
$\vec{v}(t) \xrightarrow{\hat{R}} \vec{v}'(t) = \hat{R}\vec{v}(t)$	τ Eigenzeit, unabhängig vom Bezugssystem Lorentz-Transformation
	$u^{\alpha}(\tau) \xrightarrow{\Lambda} u'^{\alpha}(\tau) = \Lambda^{\alpha}_{\beta} u^{\beta}(\tau) \tag{1.37}$
	$d\tau = \frac{dt}{\gamma}$ $\Rightarrow (u^{\alpha}(\tau)) = \gamma \left(\frac{dx^{\alpha}}{dt}\right) = \gamma(c, \vec{v})$

$$\begin{split} d\tau &= \frac{ds}{c} \text{ invariant unter Lten} \\ dx^{\alpha} & \text{ 4-Vektor} \\ &\to u^{\alpha} = \frac{dx^{\alpha}}{d\tau} \text{ 4-Vektor} \end{split}$$

relativistische Verallgemeinerung von 1.35

$$m\frac{du^{\alpha}}{d\tau} = F^{\alpha} \tag{1.38}$$

Forminvariant (kovariant) unter LTen.

$$m\frac{du^{\alpha}}{d\tau} = F^{\alpha} \xrightarrow{\text{LT}} m\frac{du'^{\alpha}}{d\tau} = F'^{\alpha}$$
 (1.39)

Sofern die verallgemeinerte Kraft $F=(F^{\alpha})$ wie ein 4-Vektor transformiert

$$F^{\alpha} \xrightarrow{\text{LT } \Lambda} F'^{\alpha} = \Lambda^{\alpha}_{\beta} F^{\beta} \tag{1.40}$$

 F^{α} ... Minkowski
kraft

Im momentanen Ruhesystem $IS'(\vec{v}'=0,\gamma=1)$

$$m\left(\frac{du^{\alpha}(\tau)}{d\tau}\right) = m\gamma'\frac{d}{dt'}(c, \vec{v}') = m\left(0, \frac{d\vec{v}'}{dt'}\right)$$
(1.41)

$$(F'^{\alpha}) = (F'^0, \vec{F}') = (0, \vec{F}_N)$$

$$(1.42)$$

$$m\frac{du^{\alpha}}{d\tau} = F^{\alpha} \xrightarrow{\vec{v}'=0} m\frac{d\vec{v}'(t')}{d\tau'} = \vec{F}_N$$

Minkowskikraft in IS, wenn in IS' bekannt.

$$IS' \xrightarrow{\Lambda(-\vec{v})} IS$$

$$F^{\alpha} = \Lambda^{\alpha}_{\beta}(-\vec{v})F'^{\beta}$$
 (1.43)

Für $\vec{v} = v^1 \vec{e}_1$:

$$MISSINGGLEICHUNG$$
 (1.44)

Für \vec{v} beliebig

$$MISSINGGLEICHUNG$$
 (1.45)

MISSING EINHEIT

Energie und Impuls

Nicht relativistisch:

$$\frac{d}{dt}\vec{p}_N = \vec{F}_N$$

$$p = p^{\alpha} := mu = (\gamma mc, \gamma m\vec{v}) = \left(\frac{E}{c}, \vec{p}\right)$$
 (1.46)

Relativistische Energie und Impuls:

$$E = \gamma mc^2 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \qquad \vec{p} = \gamma \vec{v}m = \frac{m\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$
 (1.47)

Nicht relativistischer Grenzfall: ($|\vec{v}| \ll c$, $\gamma \to 1$):

$$\vec{p} \rightarrow \vec{p}_N = m\vec{v}$$

$$m\frac{du^0}{d\tau} = \frac{dp^0}{d\tau} = F^0 \xrightarrow{\gamma \to 1} \frac{dp^0}{dt} = \frac{1}{c} \underbrace{\frac{dE}{dt}} = \frac{\vec{v}F_N}{c}$$
 (1.48)

zeitliche Änderung der kinetischen Energie in n.r. Mechanik

Relativistische Energie-Impuls Beziehung

$$p^{\alpha}p_{\alpha} = \frac{E^{2}}{c^{2}} - \vec{p} = \gamma^{2} \left(m^{2}c^{2} - m^{2}\vec{v}^{2} \right) = m^{2}c^{2} \frac{1 - \frac{\vec{v}^{2}}{c^{2}}}{1 - \frac{\vec{v}^{2}}{c^{2}}} = m^{2}c^{2}$$

$$E^{2} = m^{2}c^{4} + c^{2}\vec{p}^{2}$$
(1.49)

Masselose Teilchen (m = 0): $E = c|\vec{p}|$

$$E = E_0 + E_{kin}$$

 $E_0 = mc^2$... Ruheenergie (1.50)
 $E_{kin} = E - E_0$... kinetische Energie

Für abgeschlossene Systeme ist Gesamtenergie E und Gesamtimpuls \vec{P} erhalten.

$$Mc^2 = \sqrt{E^2 - c^2 P^2} (1.51)$$

 $M\,\dots$ invariante Masse des Gesamtsystems, hängt vom Impuls der einzelnen Teilchen ab.

Atomkern mit N Neutronen und Z Protonen

$$(Nm_n + Zm_p) c^2 = \underbrace{M_k}_{\text{Kernmas}} c^2 + \underbrace{\Delta E}_{\text{Kernmas}}$$
(1.52)

MISSING EINHEIT

MISSING EINHEIT Ausbesserung Beweis:

$$\Lambda^T \eta \Lambda = \eta \Rightarrow \Lambda \eta \Lambda^T = \eta$$

$$\Lambda^T \Lambda = 1$$

MISSING EINHEIT

Elektrodynamik

$$m\frac{du^{\alpha}}{d\tau} = F^{\alpha}$$

Maxwell Gleichungen

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = 4\pi \rho_{el} \qquad \qquad \vec{\nabla} \times \vec{B} = \frac{4\pi}{c} \vec{j} + \frac{1}{c} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{1}{2} \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \qquad \qquad \vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0$$
(1.79)

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\frac{1}{2} \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \qquad \qquad \vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0$$
 (1.80)

Kontinuitätsgleichung:

$$\partial_{\alpha} j^{\alpha} = 0 \tag{1.81}$$

$$\underbrace{(j^{\alpha})}_{\text{kontra 4-Vektor}} = \left(c\rho_{el} \cdot \vec{j}\right) \tag{1.82}$$

Aus 1.81 folgt Ladungserhaltung

$$\partial_t \int_{\mathbb{R}^3} d^3r j^0 = \int_{\mathbb{R}^3} d^3r \vec{\nabla} \cdot \vec{j} = \int_{\partial \mathbb{R}^3} d\vec{A} \cdot \vec{j} = 0$$

Q... Lorentzvektor

Feldstärketensor:

$$F^{\alpha\beta} = \begin{pmatrix} 0 & -E_x & -E_y & -E_z \\ E_x & 0 & -B_z & B_y \\ E_y & B_z & 0 & -B_x \\ E_z & -B_y & B_x & 0 \end{pmatrix}$$
(1.83)

$$\partial_{\alpha}F^{\alpha\beta} = \frac{4\pi}{c}j^{\beta}$$

$$\epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}\partial_{\beta}F_{\gamma\delta} = 0$$
(1.84)
(1.85)

Aus 1.84 folgt $F^{\alpha\beta}$ kontravarianter Lorentzvektor 2. Stufe

Elektrodynamische Potentiale

$$F^{\alpha\beta} = \partial^{\alpha} A^{\beta} - \partial^{\beta} A^{\alpha} \tag{1.86}$$

$$(A^{lpha}) = \left(\Phi, \vec{A}\right)$$

 (A^{α}) bur bis auf 4-divergenz festgelegt, das heißt $F^{\alpha\beta}$ unverändert unter Eichtransformation

$$A^{\alpha\prime} \to A^{\alpha} + \partial^{\alpha} \chi \tag{1.87}$$

 $\chi(x)$... skalares Feld

Lorentzeichung

$$\partial_{\alpha}A^{\alpha} = 0 \tag{1.88}$$

Kopplung eines gebundenen Teilchens an ein elektromagnetisches Feld

$$m\frac{du^{\alpha}}{d\tau} = F^{\alpha} = \frac{q}{c} \underbrace{F^{\alpha\beta}}_{\text{relativistische Lorentzkraft}} u_{\beta}$$
(1.90)

Vergleich mit Lagrangefunktion:

$$L = \underbrace{-mc\sqrt{u^{\alpha}u_{\alpha}}}_{\text{freies relativistisches Teilchen}} - \frac{q}{c}A^{\beta}u_{\beta}$$

Für räumlichen Anteil:

$$\frac{d}{dt} \frac{m\vec{v}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \underbrace{q\left(\vec{E} + \frac{\vec{v}}{c} \times \vec{B}\right)}_{\text{Lorentzkraft}}$$
(1.91)

Energie-Impulstensor

$$T_{em}^{\alpha\beta} = \frac{1}{4\pi} \left(F_{\gamma}^{\alpha} F^{\gamma\beta} + \frac{1}{4} \eta^{\alpha\beta} F_{\gamma\delta F^{\gamma\delta}} \right)$$
 (1.92)

00-Komponente ... Energiedichte

$$u_{em} = T_{em}^{00} = \frac{1}{4\pi} \left(\vec{E}^2 + \vec{B}^2 \right) \tag{1.93}$$

0i-Komponente ... Energiestromdichte (\vec{S} ... Poyntingvektor)

$$\vec{S} = c \sum_{i=1}^{3} T_{em}^{0i} \vec{e}_i = \frac{c}{4\pi} \left(\vec{E}^2 + \vec{B}^2 \right)$$
 (1.94)

 $T^{j0}...$ Impuls
dichten und $T^{ji}...$ Impuls
stromdichten analog Aus Maxwellgleichungen folgt:

$$\partial_{\alpha} T_{em}^{\alpha\beta} = -\frac{1}{c} F^{\beta\gamma} j_{\gamma} \tag{1.95}$$

Im Ladungsfreien Raum $(j_{\gamma} = 0)$

$$\partial_{\alpha} T_{em}^{\alpha\beta} = 0 \tag{1.96}$$

Für abgeschlossenes System (keine Kopplung an Strom) folgt 4-Impulserhaltung:

$$P_{em}^{\beta} = \int_{\mathbb{R}^3} d^3r T_{em}^{0\beta} = konst. \tag{1.97}$$

Für räumliche Komponenten folgt aus 1.95

$$\frac{1}{c}F^{i\gamma}j_{\gamma}\vec{e}_{i} = \rho\vec{E} + \frac{1}{c}\vec{j} + \vec{B} = \underbrace{\vec{f}}_{\text{Lorentzkraftdichte}}$$
(1.98)

1.95 kann geschrieben werden als

$$\partial_{\alpha}T_{em}^{\alpha\beta}=-\underbrace{f^{\beta}}_{\text{Kraftdichte die e.m. Feld auf Stromverteilung ausübt}} \tag{1.99}$$

⇒ Austausch von Energie auf Impuls zwischen e.m. Feld und Strom

Relativistische Hydrodynamik

ideale Flüssigkeiten

 $\rho(\vec{r},t)$... Massendichte

 $\vec{v}(\vec{r},t) = v^i \vec{e}_i$... Geschwindigkeitsfeld

 $P(\vec{r},t)$... isotroper Druck (Skalar, in alle Richtungen gleich)

Viskosität (innere Reibung) vernachlässigbar

Massenelement δm mit Volumen δV

$$\Delta m \frac{d\vec{v}}{dt} = \Delta \vec{F_N}$$

$$\frac{\Delta m}{\Delta V} \frac{d\vec{v}(\vec{r}, t)}{dt} = \underbrace{\frac{\Delta \vec{F_N}}{\Delta V}}_{\vec{f_N}(\vec{r}, t)}$$
(1.100)

$$\vec{f}_N(\vec{r},t) = -\underbrace{\vec{\nabla}P(\vec{r},t)}_{\text{Druckgradient}} + \underbrace{\vec{f_0}(\vec{r},t)}_{\text{äußere Kraft (z.B. Gravitation)}} \dots$$
 Newton'sche Kraft-

dichte

$$d\vec{v}(\vec{r},t) = dt \frac{d\vec{v}}{dt} + dx \frac{d\vec{v}}{dx} + dy \frac{d\vec{v}}{dy} + dz \frac{d\vec{v}}{dz}$$

$$= \left(\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} dt + \underbrace{\left(d\vec{r} \cdot \vec{\nabla}\right)}_{d\vec{v}dt} \vec{v}\right)$$

$$= \left(\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \left(d\vec{v} \cdot \vec{\nabla}\right) \vec{v}\right) dt$$

$$(1.101)$$

Eulergleichung:

$$\rho \left[\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \left(\vec{v} \cdot \vec{\nabla} \right) \vec{v} \right] = -\vec{\nabla} P + \vec{f}_0$$
 (1.102)

Kontinuitätsgleichung:

$$\frac{d\rho}{dt} + \vec{\nabla} \cdot (\rho \vec{v}) = 0 \tag{1.103}$$

1.102 + 1.103 nichtrelativistische Feldgleichung einer idealen Flüssigkeit

5 unbekannte Felder $\rho,\,P,\,v^i,\,$ aber nur 4 Gleichungen.

Brauche Beziehung zwischen ρ und P.

Beispiele:

 $\rho = konst.$.. inkompressible Flüssigkeit

$$\frac{P}{\rho} = konst.$$
... ideales Gas bei festem T

Relativistische Verallgemeinerung?

$$v^{i}(\vec{r},t) \to u^{\alpha}(x), x = (x^{0}, x^{1}, x^{2}, x^{3})$$

linke Seite $\rightarrow \vec{v}$ quadratisch \rightarrow Ansatz:

$$M^{\alpha\beta} = \rho u^{\alpha} u^{\beta} \tag{1.104}$$

 $M^{\alpha\beta} \to \text{Kontravarianter Term 2. Stufe}$

 $\rho(x)$... Massendichte \rightarrow Lorentz-Skalar

$$\rho(x) = \rho'(x') = \frac{\Delta m}{\Delta V} = \frac{\text{Ruhemasse}}{\text{Eigenvolumen}}$$

 $\rho'(x')$... Dichte des Flüssigkeitselements ΔV am Ortxim momentanen Ruhesystem IS'

$$(u^{\alpha}) = \gamma (c, \vec{v}) \tag{1.105}$$

$$\left(M^{\alpha\beta}\right) = \rho \gamma^2 c^2 \begin{pmatrix} \frac{1}{v^1} & \frac{v^1}{c} & \frac{v^2}{c} & \frac{v^3}{c} \\ \frac{v^1}{c} & & \\ \frac{v^2}{c} & & \frac{\vec{v}\vec{v}^T}{c^2} \\ \frac{v^3}{c} & & \end{pmatrix}$$
(1.106)

Analogon zur Ladungsdichte ρ_{em} in Elektrodynamik

$$\tilde{\rho} = \frac{M^{00}}{c^2} = \gamma^2 \rho = \frac{\rho}{1 - \frac{v^2}{c^2}} \tag{1.107}$$

 $\tilde{\rho}$... Energie Massendichte

 $\tilde{\rho}$ transformiert wie 00-Komponente von Tensor

$$\partial_{\beta} M^{0\beta} = c \left[\partial_t \tilde{\rho} + \partial_k \left(\tilde{\rho} v^k \right) \right] \tag{1.108}$$

$$\partial_{\beta} M^{i\beta} = \partial_{t} \left(\tilde{\rho} v^{i} \right) + \partial_{k} \left(\tilde{\rho} v^{i} v^{k} \right)$$

$$= \tilde{\rho} \left(\partial_{t} v^{i} + v^{k} \partial_{k} v^{i} \right) + \underbrace{v^{i} \left[\partial_{t} \tilde{\rho} + \partial_{k} \left(\tilde{\rho} v^{k} \right) \right]}_{= 0 \text{ wegen Kontinuitätsgleichung}}$$

$$(1.109)$$

Für $v \ll c$:

 $1.108 \rightarrow \text{linke Seite von } 1.103$

 $1.109 \rightarrow \text{linke Seite von } 1.102$

<u>Kräftefreier Fall:</u> $(P = 0, f_0 = 0)$

kovariante Verallgemeinerung der Strömungsgleichung

$$\partial_{\beta} M^{\alpha\beta} = 0 \tag{1.110}$$

Kontinuitätsgleichung (für Energiestrom)

$$\partial_{\beta} M^{0\beta} = 0 \tag{1.111}$$

Eulergleichung (Kontinuitätsgleichung für Impulsstrom)

$$\partial_{\beta} M^{i\beta} = 0 \tag{1.112}$$

1.110 differenzieller Erhaltungssatz für 4-Impulsdichte \Rightarrow 4-Impulserhaltung

Nicht relativistisch, anisotropes Medium (Druck kann Richtungsabhängig sein).

Kraft auf ein gerichtetes Flüssigkeitselement

MISSING GRAFIK

$$d\vec{F} = \hat{P}d\vec{A} = \sum_{i=1}^{3} dF^{i}\vec{e}^{i}$$
 mit $dF^{i} = \sum_{j=1}^{3} P^{ij}dA^{j}$ (1.113)

Im momentanen Ruhesystem IS' des Flüssigkeitselements an Ort \vec{x} zum Zeitpunkt t und isotroper Druckverteilung:

$$\begin{pmatrix} P'^{ij} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} P & 0 & 0 \\ 0 & P & 0 \\ 0 & 0 & P \end{pmatrix}$$
(1.114)

relativistisch verallgemeinerter 4-Tensor, in IS' gelten $1.102 \rightarrow$ auf rechter Seite steht.

$$\partial_i' P = \partial_i' P'^{ij} \tag{1.115}$$

4-Divergenz des Drucktensors auf rechter Seitevon 1.110.

$$\left(\partial_{\beta}' P'^{\alpha\beta}\right) = \begin{pmatrix} 0 & \partial_{i}' P \end{pmatrix} \tag{1.116}$$

Druck in IS' ... "Eigendruck"

Druck in IS, in dem Flüssigkeitselement Geschwindigkeit \vec{v} aufweist \to Lorentzboost mit $-\vec{v}$

$$P^{\alpha\beta} = \Lambda^{\alpha}_{\gamma} \Lambda^{\beta}_{\delta} P'^{\gamma\delta} = P \left(\frac{u^{\alpha} u^{\beta}}{c^2} - \eta^{\alpha\beta} \right)$$
 (1.117)

Eulergleichung + Kontinuitätsgleichung relativistisch (für $\vec{f_0} = 0$)

$$\partial_{\beta}M^{\alpha\beta} + \partial_{\beta}P^{\alpha\beta} = 0 \tag{1.118}$$

Energie Impulstensor

$$T^{\alpha\beta} = M^{\alpha\beta} + P^{\alpha\beta} = \left(\rho + \frac{P}{c^2}\right)u^{\alpha}u^{\beta} - \eta^{\alpha\beta}P \tag{1.119}$$

Eulergleichung + Kontinuitätsgleichung mit Energie Impulstensor:

$$\partial_{\beta} T^{\alpha\beta} = 0 \tag{1.120}$$

Mit äußeren Kräften $(\vec{f_0} \to \text{Minkowskikraft } f^\alpha)$:

Relativistische Grundgleichung der Hydrodynamik:

$$\partial_{\beta} T^{\alpha\beta} = f^{\alpha} \tag{1.121}$$

Für abgeschlossens System $(f^{\alpha} = 0)$:

$$\partial_{\beta} T^{\alpha\beta} = 0 \tag{1.122}$$

Kontinuitätsgleichung für Energie- und Impulsdichten

$$\frac{\partial}{\partial(ct)} \int_{\mathbb{R}^3} d^3r T^{\alpha 0} = -\int_{\mathbb{R}^3} d^3r \partial_i T^{\alpha i} \stackrel{\text{Gauss}}{=} -\int_{\partial(\mathbb{R}^3)} dS_i T^{\alpha i} = 0 \qquad (1.123)$$

 $T^{\alpha i}(x) \xrightarrow{|\vec{x}| \to \infty} 0$ genügend schnell \Rightarrow 4- Impulserhaltung

$$P^{\alpha} = \frac{1}{c} \int_{\mathbb{R}^3} d^3 r T^{\alpha 0} = konst \qquad \alpha = 0, 1, 2, 3$$
 (1.124)

$$T^{00} \to \text{Energiedichte} \Rightarrow \int_{\mathbb{R}^3} d^3r T^{00} \text{ Energie}$$

$$\frac{T^{i0}}{c} \to \text{Impulsdichte} \Rightarrow \int_{\mathbb{R}^3} d^3r \frac{T^{i0}}{0} \text{ Impuls}$$
(1.125)

 cP^0 ... Energie P^i ... Impuls

Energie- Impulserhaltung gilt für abgeschlossne Systeme geladene Flüssigkeit, auf die e.m. Kräfte wirken

$$\partial_{\beta} T^{\alpha\beta} = f^{\alpha} \stackrel{1.99}{=} -\partial_{\beta} T^{\alpha\beta}_{em} \tag{1.126}$$
Minkows Edwards distribute ulst one or doe on Folders

$$\partial_{\beta} \left(T^{\alpha\beta} + T_{em}^{\alpha\beta} \right) = 0 \tag{1.127}$$

Allgemein:

 \Rightarrow Energie und Impulserhaltung für Gesamtsystem aber nicht getrennt für Flüssigkeit und e.m. Feld.

Zusätzliche Kräfte können zu Bestandteil des Energie- Impulstensor gemacht werden, sodass in Energie- Impulstensor alle Energieformen berücksichtigt sind.

$$T^{\alpha\beta} = M^{\alpha\beta} + P^{\alpha\beta} + T^{\alpha\beta}_{em} + \dots \tag{1.128}$$

$$\partial T^{\alpha\beta} = 0, \qquad T^{\alpha\beta} = T^{\beta\alpha}$$
 (1.129)

Energie- Impulstensor für Gesamtsystem

 $\begin{array}{c} \underline{\text{Elektrodynamik}} \\ \rho_{el} \ \dots \ \text{elektrische Ladungsdichte} \\ (j^{\alpha}) \ \dots \ (\rho_{el}, \vec{j}) \ \text{Strom} \\ \partial j^{\alpha} = 0 \Rightarrow \text{Ladungserhaltung} \\ j^{\alpha} \ \dots \ \text{Quelle des e.m. Felds} \\ \Box A^{\alpha}(x) = \frac{4\pi}{c} j^{\alpha}(x) \\ \dots \ \text{inhomogene Maxwellgleichung} \\ \end{array}$

 $\tilde{\rho} = \gamma^2 \rho \dots \text{ Energie- Massedichte}$ $\left(T^{\alpha\beta}\right) = \begin{pmatrix} c^2 \tilde{\rho} = c^2 \gamma^2 \rho & \cdots \\ \dots & \end{pmatrix}$ $\partial T^{\alpha\beta} = 0 \Rightarrow \text{ 4-Impuls}$ $T^{\alpha\beta} \dots \text{ Quelle des Gravitations feldes}$ $\Box g^{\alpha\beta}(x) \sim GT^{\alpha\beta}(x)$ $\dots \text{ Einstein's che Feldgleichung}$ $T^{\alpha\beta} \text{ enthält alle Energie formen}$ $\text{Wie sieht } g_{\alpha\beta}(x) \text{ aus?}$ $\text{Enthält } T^{\alpha\beta} \text{ auch die Energie des}$ Gravitations feldes?

$\mathbf{2}$ Grundlagen der Allgemeinen Relativitätstheorie

- \bullet relativistische Gleichungen $\xrightarrow{|\vec{v}| \ll c}$ nichtrelativistische Gleichungen
- Kovarianzprinzip:relativistische Gleichungen lassen sich im kovarianter Form, das heißt als gleichungen für Lorentz-Tensoren formulieren, die forminvariant unter Lorentz-Transformationen sind

Für relativistische Formulierung der Gravitation

• Äquivalenzprinzip

Schwache Form: träge und schwere Masse sind gleich Starke Form (Einstein'sches Äquivalenzprinzip):

Für ein beliebiges Gravitationsfeld ist es in jedem Raum- Zeitpunkt X möglich, ein lokales Inertialsystem zu finden, sodass in einer hinreichend kleinen Umgebung des Punktes X die Gesetze der speziellen Relativitätstheorie ohne Gravitation gelten.

$$\begin{array}{c} \text{ART} \xrightarrow{\ddot{\text{Aquivalenzprinzip}}} \text{SRT} \\ (\text{analog SRT} \xrightarrow{|\vec{v}| \ll c} \text{NM}) \end{array}$$

Allgemeines Kovarianzprinzip: Gleichungen der ART sind forminvariant (kovariant) unter allgemeinen (nicht singuläre) Koordinatentransformationen $x \to x'$.

Äquivalenzprinzip

Frei fallender Körper nahe der Erdoberfläche (nicht relativistisch)

$$m_t z^{MISSINGPUNKTPUNKT} = -m_s g$$

Für z(0) = 0, $\dot{z}(0) = 0$ ist die Lösung

$$z(t) = -\frac{1}{2} \frac{m_s}{m_t} g t^2 (2.1)$$

Für Pendel bei kleinen Auslenkungen ist die Schwingungsdauer

$$\left(\frac{T}{2\pi}\right)^2 = \left(\frac{m_t}{m_s}\right) \left(\frac{l}{g}\right)$$

Konstanu von $\frac{m_s}{m_t}$: Newton: auf 10^{-3} genau

Eötvös (1922): auf 5×10^{-9} genau Aktuelles Ergebnis: auf 2×10^{-13} genau

 $[m_s] = [m_t] = 1 \text{ kg}$ $\Rightarrow \text{Wert von } G \text{ in } 0.2$

 $m_s = m_t$

Trägt Energie des Gravitationsfeldes auch zu m_s und m_t in gleichem Maße bei?