Introduction to General Relativity and Cosmology Wolfgang Schweiger WS2019/2020

Erik Kraml Tim Sagaster

7. Oktober 2019

Inhaltsverzeichnis

0	Einleitung und Motivation		
	0.1	Von Newtons Gravitationstheorie zu den Einstein-Gleichungen	4

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) Ät 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

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.

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

 $g_{\mu\nu}(x)$... 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)
- \rightarrow Gravitationswellen durch beschleunigte Massen LIGO-Experiment (2015)
- → 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

 $\underline{\text{Ziel:}}$ relative Verallgemeinerung von Newtons Gravitationstheorie 1687: "Philosophie naturalis principia mathematica" N Massepunkte die gravitativ wechselwirken:

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

 $\vec{r_i}(t)$... Position des i-ten Teilchen m_i ... Masse des i-ten Teilchen $G=(6.67408\pm0.00031)\times10^{-11}\frac{m^3}{kgs^2}$... Gravitationskonstante (2014 CODATA)

Gravitationspotential

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

$$\Phi(\vec{r}) = -G \sum_{j \neq i} \frac{m_j}{|r^2 - r_j^2|} = -G \int d^3r' \frac{\rho(\vec{r}')}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$$

$$\rho(\vec{r}') = \sum\limits_{j \neq i} m_j \delta^{(3)}(\vec{r}' - \vec{r})$$
 ... Massendichte

Dynamische Gleichung für Massen:

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

Feldgleichung für Gravitationspotential:

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

Vergleich Electrodynamik:

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

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