

# ALLGEMEINE RELATIVITÄTSTHEORIE

## Blatt 7

Besprechung am **11.12.2018**

---

— Die Übung am 4.12. muss leider ausfallen! —

### Aufgabe 1: Feldgleichungen und Einsteinmannigfaltigkeiten

$(M, g)$  sei eine zusammenhängende vierdimensionale Lorentz-Mannigfaltigkeit. Die Einsteinschen Feldgleichungen lauten

$$G + \Lambda g := \text{Ric} + (\Lambda - \frac{1}{2} \text{Scal})g = \kappa T$$

mit Konstanten  $\Lambda$  und  $\kappa = \frac{8\pi\gamma}{c^4}$ . Zeigen Sie:

- (a)  $\text{div}(G + \Lambda g) = 0$ . (Erinnerung: für einen symmetrischen  $(0,2)$ -Tensor  $X$  ist die Divergenz  $\text{div } X(V)$  als Spur der Bilinearform  $(\nabla \cdot X)(\cdot, V)$  definiert. Benutzen Sie die zweite Bianchi-Identität  $(\nabla_W R)(X, Y) + (\nabla_Y R)(W, X) + (\nabla_X R)(Y, W) = 0$ .)
- (b) Im Vakuumfall  $T = 0$  sind die Feldgleichungen äquivalent zu  $\text{Ric} = \Lambda g$ . Allgemein bezeichnet man eine Mannigfaltigkeit mit dieser Eigenschaft als *Einsteinmannigfaltigkeit*.
- (c)  $\text{div}(fg) = df$  für  $f \in C^\infty(M)$ .
- (d) Wenn  $\text{Ric} = fg$  für ein  $f \in C^\infty(M)$ , dann ist  $M$  bereits eine Einsteinmannigfaltigkeit.
- (e) Wenn für jedes  $p \in M$  die Schnittkrümmung  $\text{Sec}$  auf den nichtdegenerierten Ebenen in  $T_p M$  konstant ist, dann ist  $\text{Sec}$  schon auf ganz  $M$  konstant.

### Aufgabe 2: Bertotti-Robinson-Metrik

Auf  $\mathbb{R} \times \mathbb{R}_{>0} \times S^2$  ist die Metrik

$$g_{\text{BR}} = -\lambda^2 dt^2 + \frac{\rho^2}{\lambda^2} d\lambda^2 + \rho^2 g_{S^2}$$

gegeben, wobei  $g_{S^2}$  die runde Metrik und  $\rho > 0$  eine Konstante ist. Physikalisch beschreibt sie ein Universum mit einem uniformen magnetischen Feld.

- (a) Zeigen Sie, dass durch  $u = t - \rho/\lambda$  und  $v = t + \rho/\lambda$  Nullkoordinaten definiert werden.
- (b) Ersetzen Sie  $t$  durch eine der Nullkoordinaten, um zu sehen, dass es sich bei  $\lambda = 0$  nur um eine Koordinatensingularität handelt
- (c) Benutzen sie die neuen Koordinaten  $U = \arctan u$  und  $V = \arctan v$ , um das Penrosediagramm der maximalen Erweiterung des Bertotti-Robinson-Universums zu erhalten.