

In den Aufgabenstellungen (énoncés de problème) wird im Allgemeinen $c = 1$ vorausgesetzt.

1. Gehen Sie aus von der folgenden Definition der kovarianten Ableitung des metrischen Tensors

$$g_{\mu\nu;\lambda} := g_{\mu\nu,\lambda} - g_{\sigma\nu}\Gamma_{\mu\lambda}^{\sigma} - g_{\mu\sigma}\Gamma_{\nu\lambda}^{\sigma} \quad (1)$$

mit $\Gamma_{\nu\lambda}^{\mu} = g^{\mu\rho}\Gamma_{\rho\nu\lambda} = \frac{1}{2}g^{\mu\rho}(g_{\rho\nu,\lambda} + g_{\rho\lambda,\nu} - g_{\nu\lambda,\rho})$

wobei die $\Gamma_{\nu\lambda}^{\mu}$ die Christoffelsymbole sind. Zeigen Sie, daß dann der metrische Tensor $g_{\mu\nu}$ stets eine verschwindende kovariante Ableitung hat, daß also gilt: $g_{\mu\nu;\lambda} = 0$.

N.B.: diese **Kompatibilitätseigenschaft** der Metrik ist charakteristisch für die Einstein'schen Gravitationstheorien. Insbesondere sind solche Metriken auch mit flachen Räumen mit Minkowskimetrik kompatibel.

2. Zeigen Sie, daß für eine diagonale Metrik mit metrischem Tensor

$$g_{\mu\nu} = \text{diag}(g_{00}, g_{11}, g_{22}, g_{33}) \quad (2)$$

die Christoffelsymbole folgende Werte annehmen:

$$\Gamma^{\mu}_{\nu\lambda} = 0 \quad ; \quad \Gamma^{\mu}_{\lambda\lambda} = -\frac{1}{2g_{\mu\mu}} \frac{\partial g_{\lambda\lambda}}{\partial x^{\mu}}$$

$$\Gamma^{\mu}_{\mu\lambda} = \frac{\partial}{\partial x^{\lambda}} \ln \sqrt{|g_{\mu\mu}|} \quad ; \quad \Gamma^{\mu}_{\mu\mu} = \frac{\partial}{\partial x^{\mu}} \ln \sqrt{|g_{\mu\mu}|} \quad (3)$$

Hierbei ist stets $\mu \neq \nu \neq \lambda \neq \mu$ und über wiederholte Indices wird **nicht** summiert !

3. Die **Pseudosphäre** P^2 hat die Metrik $ds^2 = a^2(d\xi^2 + \sinh^2 \xi d\varphi^2)$ eines Hyperboloides. Was ist die Form der geodätischen Kurven ?

4. In weniger als 4 Dimensionen lassen sich für den Riemannstensor einfache Ausdrücke angeben.

Geben sie einfache Ausdrücke für den Riemannstensor in $d = 1, 2, 3$ Dimensionen an. Wieviele unabhängige Komponenten hat der Riemannstensor ?

Hinweis: für $d < 4$ läßt sich der Riemannstensor eindeutig durch den Ricciskalar R und den Riccitenor ausdrücken. Verwenden Sie die bekannten Symmetrien des Riemannstensors

$$R_{\mu\nu\lambda\sigma} = R_{\lambda\sigma\mu\nu} \quad ; \quad R_{\mu\nu\lambda\sigma} = -R_{\nu\mu\lambda\sigma} = -R_{\mu\nu\sigma\lambda} \quad ; \quad R_{\mu[\nu\lambda\sigma]} = 0 \quad (4)$$

Die Gravitationsfeldgleichungen im Vakuum lauten $R_{\mu\nu} = 0$. Was bedeutet das für die Gravitation falls $d = 2$ oder $d = 3$?

5. Im Ruhesystem einer perfekten Flüssigkeit mit (Eigen-)Massendichte ρ und Druck p hat der Energie-impulstensor die Form

$$T^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} \rho & 0 & 0 & 0 \\ 0 & p & 0 & 0 \\ 0 & 0 & p & 0 \\ 0 & 0 & 0 & p \end{pmatrix}. \quad (5)$$

Wie lautet der Energie-impulstensor für ein Flüssigkeitselement mit Eigendichte ρ und Eigendruck p , das sich mit der Vierergeschwindigkeit u bewegt ?