

2. Übungsblatt zur Relativitätstheorie und Kosmologie I Wintersemester 2004/2005

Abgabe: 03.11.2004

Aufgabe 4 (6 Punkte): *Bewegung im Gravitationsfeld*

Die Bewegungsgleichung eines Teilchens im Gravitationsfeld ist durch

$$\ddot{x}^i + \Gamma^i_{kl} \dot{x}^k \dot{x}^l = 0 \quad (1)$$

gegeben, wobei $\dot{x}^i = dx^i/ds$ und $\Gamma^i_{kl} = \frac{1}{2}g^{ij}(\partial_l g_{jk} + \partial_k g_{jl} - \partial_j g_{kl})$ gilt.

1. Wiederholen Sie kurz die in der Vorlesung gegebene Ableitung von (1) aus dem Variationsprinzip $\delta \int ds = 0$. Wieso kann diese Herleitung nicht für Photonen verwendet werden?

2. Leiten Sie (1) nun aus dem Variationsprinzip

$$\delta \int g_{ik} \dot{x}^i \dot{x}^k d\lambda \equiv \delta \int \mathcal{K} d\lambda = 0$$

ab, wobei jetzt $\dot{x}^i = dx^i/d\lambda$. Zeigen Sie, daß diese Herleitung auch für Photonen gilt, und bestimmen Sie \mathcal{K} für die Lösung von (1).

Aufgabe 5 (6 Punkte): *Christoffel-Symbole*

Berechnen Sie das Transformationsverhalten der Christoffel-Symbole

$$\Gamma_{ikl} = \frac{1}{2}(g_{ik,l} + g_{li,k} - g_{kl,i})$$

bei einer Koordinatentransformation $x^{i'}(x^a)$. Das Resultat zeigt, daß sie keinen Tensor bilden.

Aufgabe 6 (8 Punkte): *Noch etwas zum Christoffel-Symbol*

1. Die Berechnung des Christoffel-Symbolen für eine komplizierte Metrik ist im Allgemeinen sehr aufwendig. Es ist daher dringend anzuraten, dass Sie sich mit deren Berechnung mithilfe eines oder mehrerer Computeralgebra-Systeme vertraut machen.

In dieser Hinsicht mögen sich die Online-Manuale zu REDUCE, dem Reduce-Paket EXCALC für äußere Differentialformen sowie zu dem speziell für Allgemeine Relativität geschaffenen Maple-Paket GRTENSOR als hilfreich herausstellen:¹

¹Als weiterführende Literatur für Reduce und Maple seien noch D. Stauffer, F.W. Hehl, N. Ito, V. Winkelmann, J.G. Zabolitzky, *Computer Simulation and Computer algebra* (Springer, Heidelberg, 1993) und M. Toussaint: *Lectures on Reduce and Maple at UAM I - Mexico* (1999), <http://arxiv.org/abs/cs.SC/0105033> genannt.

<http://www.uni-koeln.de/REDUCE/3.6/doc/reduce/>
<http://www.uni-koeln.de/REDUCE/3.6/doc/excalc/>
<http://grtensor.phy.queensu.ca/>

Für Nutzer von MATHEMATICA empfiehlt sich das Paket MATHTENSOR:

S. Christensen, *MathTensor online documentation*,

<http://smc.vnet.net/MathSolutions.html>.

L. Parker and S. M. Christensen, *MathTensor* (Addison-Wesley, Reading (Mass.), 1994).

Berechnen Sie die Christoffel-Symbole (sowohl erster wie auch zweiter Art) folgender Metriken:

i) Rotierendes Bezugssystem (Verallgemeinerung der Metrik aus Aufgabe 2.5):

$$ds^2 = \{1 - (\vec{\omega} \times \vec{x})^2\} (dx^0)^2 - 2 (\vec{\omega} \times \vec{x})_\alpha dx^0 dx^\alpha + \eta_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta,$$

ii) Metrik aus Aufgabe 2.1:

$$ds^2 = (1 + gx^1)^2 (dx^0)^2 - (dx^1)^2 - (dx^2)^2 - (dx^3)^2,$$

iii) Euklidische Metrik in Kugelkoordinaten: $ds^2 = dr^2 + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin^2 \theta d\varphi^2$,

iv) Schwarzschild-Metrik: $ds^2 = \left(1 - \frac{2M}{r}\right) dt^2 - \left(1 - \frac{2M}{r}\right)^{-1} dr^2 - r^2 (d\vartheta^2 + \sin^2 \vartheta d\varphi^2)$.

2. Betrachten Sie nun die in der Vorlesung abgeleitete Bewegungsgleichung eines freien Massenpunktes in beliebigen Koordinaten,

$$m\ddot{x}^i + m \Gamma_{kl}^i \dot{x}^k \dot{x}^l = 0, \quad (2)$$

mit dem in Teil 1 ii) berechneten Christoffel-Symbol. Führen Sie wieder die nicht-relativistische Näherung durch.

3. In einem (flachen) 1 + 1-dimensionalen Minkowskiraum sei die Bewegungsgleichung eines Massenpunktes durch $m\ddot{x} - mg = 0$ gegeben. In Analogie zur verallgemeinerten Bewegungsgleichung (2) setzen wir nun $\Gamma_{00}^1 = -g$ und $\Gamma_{kl}^i = 0$ sonst. Physikalisch ist klar, dass es ein Bezugssystem geben sollte, in dem das Christoffel-Symbol verschwindet, die Bewegungsgleichung eines freien Massenpunktes also $m\ddot{x} = 0$ lautet. Finden Sie ein solches Koordinatensystem, indem Sie das Christoffel-Symbol „integrieren“.