

Übungsblatt No. 4: Wirkung der Gravitationswellen

Ausgehändigt: 14.11.2016

Abgabe: 21.11.2016

Aufgabe 1: Spurumkehroperator (1 Punkt)

Der Spurumkehroperator $P_{\mu\nu}^{\alpha\beta}$ bildet symmetrische Tensoren auf symmetrische Tensoren ab, z.B. für $h_{\alpha\beta} = h_{\beta\alpha}$

$$P_{\mu\nu}^{\alpha\beta} h_{\alpha\beta} = h_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} h_{\alpha}^{\alpha}, \quad \text{bzw. } P_{\mu\nu}^{\alpha\beta} = \frac{1}{2} (\delta_{\mu}^{\alpha} \delta_{\nu}^{\beta} + \delta_{\nu}^{\alpha} \delta_{\mu}^{\beta} - g_{\mu\nu} g^{\alpha\beta}), \quad (1)$$

und kehrt das Vorzeichen der Spur um, d.h. $P_{\mu}^{\mu\alpha\beta} h_{\alpha\beta} = -h_{\mu}^{\mu}$.

Überzeuge dich von den Eigenschaften

$$P^{\mu\nu\alpha\beta} h_{\alpha\beta} = P^{\alpha\beta\mu\nu} h_{\alpha\beta}, \quad \text{bzw. } P^{\mu\nu\alpha\beta} = P^{\alpha\beta\mu\nu} \quad (2)$$

$$P_{\mu\nu}^{\alpha\beta} P_{\alpha\beta}^{\rho\sigma} h_{\rho\sigma} = h_{\mu\nu}. \quad (3)$$

Aufgabe 2: Eichinvariante Wirkung (4 Punkte)

Die Wirkung der Gravitationswellen $h_{\mu\nu}$ lautet

$$S = \frac{1}{64\pi} \int d^4x \sqrt{-g} \left[-\partial_{\rho} h_{\mu\nu} P^{\mu\nu\alpha\beta} \partial^{\rho} h_{\alpha\beta} + 2\partial^{\mu} \bar{h}_{\mu\nu} g^{\nu\beta} \partial^{\alpha} \bar{h}_{\alpha\beta} \right] + \frac{1}{2} \int d^4x \sqrt{-g} T^{\mu\nu} h_{\mu\nu}, \quad (4)$$

mit der Abkürzung $\bar{h}_{\mu\nu} = P_{\mu\nu}^{\alpha\beta} h_{\alpha\beta}$ und dem Energie-Impulstensor $T^{\mu\nu} = T^{\nu\mu}$.

- Berechne die Bewegungsgleichungen durch Variation von $h_{\mu\nu}$ in der Wirkung.
- Untersuche die Invarianz der Wirkung unter infinitesimalen Eichtransformationen

$$\delta h_{\mu\nu} = \partial_{\mu} \xi_{\nu} + \partial_{\nu} \xi_{\mu}, \quad (5)$$

mit beliebigen infinitesimalen Funktionen ξ_{μ} . Welche Bedingung muss $T^{\mu\nu}$ erfüllen, damit die Wirkung eichinvariant ist?

Hinweise: Wie in der Vorlesung soll die Hintergrundmetrik annähernd konstante Komponenten haben, d.h. $g_{\mu\nu} \approx \text{const}$ oder $\nabla_{\mu} \approx \partial_{\mu}$ (auf Skalen der Gravitationswellen). Für Variationen gilt $\delta T^{\mu\nu} = 0 = \delta g_{\mu\nu}$ und Oberflächenterme werden vernachlässigt. Drücke das Ergebnis für die Bewegungsgleichung in a) durch $\bar{h}_{\mu\nu}$ statt $h_{\mu\nu}$ aus. In der Eichung $\partial^{\mu} \bar{h}_{\mu\nu} = 0$ vereinfacht sich die Bewegungsgleichung zu

$$\partial_{\rho} \partial^{\rho} \bar{h}^{\mu\nu} = -16\pi T^{\mu\nu}. \quad (6)$$