Übung Astroteilchenphysik

Prof. Dr. Julia Tjus

Übungen: Matthias Mandelartz, Florian Schuppan (NB 7/172)

Seminarbetreuung: Matthias Mandelartz, Florian Schuppan (NB 7/172)

Übungsblatt I Abgabe: 30.10.2012

Aufgabe 1: Tensoren und Vektoren [10 Punkte]

Gegeben sei ein Tensor $T^{\mu\nu}$ und einen Vektor V^{μ} , mit den Komponenten

$$T^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 5 & 3 & 1 & -1 \\ -1 & 0 & 3 & 0 \\ 0 & 1 & -3 & 0 \\ -2 & 2 & 1 & -2 \end{pmatrix}, \quad V^{\mu} = (-4, 1, 3, 2).$$

Berechnen Sie die Komponenten folgender Objekte:

- (a) T^{μ}_{ν}
- (b) $T_u^{\ \nu}$
- (c) T^{λ}_{λ}
- (d) $V^{\mu}V_{\mu}$
- (e) $V_{\mu}T^{\mu\nu}$

Hinweis: Wir verwenden $g_{\mu\nu} = \text{diag}(1, -1, -1, -1)$ als Metrik.

Aufgabe 2: Paarbildung [10 Punkte]

Das Universum ist mit der kosmischen Hintergrundstrahlung (CMB) erfüllt. Die durschnittliche Energie eines CMB-Photons ist $E_{\rm CMB}=0.634\,{\rm meV}$. Die Anzahldichte der CMB-Photonen beträgt $n_{\rm CMB}=411\,{\rm cm}^{-3}$. Hochenergetische Gammaquanten können mit den CMB-Photonen kollidieren und ein Elektron-Positron-Paar erzeugen. Der Wirkungsquerschnitt für diesen Prozess ist $\sigma=\sigma_T/3$. Hier ist σ_T der klassische Thomson-Wirkungsquerschnitt.

- (a) Welche Energie benötigen Gammaquanten, damit ihre Lebenszeit im Universum durch diesen Prozess begrenzt ist?
- (b) Welches ist die mittlere freie Weglänge für die Gammaquanten für den Paarbildungsprozess?
- (c) Diskutieren Sie, ob Gammaquanten aus Galaktischen Quellen durch diesen Prozess annihiliert werden können bevor diese die Erdatmosphäre erreichen.
- (d) Welcher teilchenphysikalische Prozess kann die Lebenszeit von ultra-hochenergetischen Protonen im CMB ($E_{\rm p} \geq 10^{20}\,{\rm eV}$) begrenzen? Hinweis: Nehmen Sie an, dass elastische Proton-Photon Streuung vernachlässigt werden kann.
- (e) Welche Quellen können Protonen zu solchen Energien beschleunigen?

Aufgabe 3: Proton-Proton Stoß [10 Punkte]

Ein Proton mit dem Lorentzfaktor $\gamma = (1 - \beta)^{-\frac{1}{2}}$ geht mit einem ruhenden Proton einen elastischen Stoß ein. Die Energien der Protonen sind nach dem Stoß gleich.

- (a) Wie verhalten sich die Winkel zwischen den Protonen und dem Initialimpuls im Laborsystem?
- (b) Wie groß ist der Winkel zwischen den beiden Protonen in Abhängigkeit des Lorentzfaktors γ ? Benutzen Sie zur Berechnung lorentzinvariante Objekte (4er-Skalarprodukte). Hinweis: Sie könnten folgende Winkelrelation gut gebrauchen: $2\cos^2\frac{\theta}{2}=\cos\theta+1$.
- (c) Wie verhält sich der Winkel im nicht-relativistischen und hoch-relativistischen Grenzfall?

WS 12/13