



32. Relativistisches Fermigas

(5 Punkte)

In einigen weißen Zwergen haben die meisten Elektronen relativistische kinetische Energien $\epsilon = pc$, wobei p der Impuls des Elektrons sei, die Impulsquantelung im Volumen V ist die gleiche wie im nichtrelativistischen Grenzfall.

- (a) Zeigen Sie, dass die Fermienergie im relativistischen Grenzfall durch

$$\epsilon_F = \hbar\pi c \left(\frac{3n}{\pi} \right)^{1/3}$$

gegeben ist ($n = N/V$). Berücksichtigen Sie hierbei auch den Spin.

- (b) Zeigen Sie, dass die Gesamtenergie im Grundzustand

$$U_0 = \frac{3}{4} N \epsilon_F$$

ist.

- (c) Gehen Sie von den Ergebnissen aus der Vorlesung aus und zeigen Sie, dass im relativistischen Fall für den Druck gilt

$$p \propto n^{4/3} .$$

Vergleichen Sie mit dem nichtrelativistischen Fall und erläutern Sie die Konsequenzen für die Entwicklung von Sternen.

33. Bose-Einstein-Kondensation

(7 Punkte)

Es soll die Kondensation eines Bosegases in den Grundzustand bei tiefen Temperaturen etwas genauer untersucht werden.

- (a) Analog zur Vorlesung werden die Besetzungszahl N_0 für den Grundzustand und die Restteilchenzahl N_e getrennt behandelt. Leiten Sie zunächst die Beziehungen $N_0 = (1 - \eta)N$ und $N_e = \eta N$ her, wobei

$$\eta = \left(\frac{T}{T_c} \right)^{3/2} \frac{g_{3/2}(\sigma)}{g_{3/2}(1)} \quad \text{und} \quad g_{3/2}(\sigma) = \frac{4}{\sqrt{\pi}} \int_0^\infty \frac{x^2}{\sigma^{-1}e^{x^2} - 1} dx$$

gilt. Bestimmen Sie die kritische Temperatur T_c als Funktion der Dichte N/V .

- (b) Zeigen Sie, dass

$$\sigma = \frac{N(1 - \eta)}{N(1 - \eta) + 1}$$

gilt und bestimmen Sie daraus Näherungsausdrücke für $N_0(T)$ im Falle sehr großer Teilchenzahlen N . Skizzieren Sie den Verlauf von $N_0(T)$.

Hinweis: $g_{3/2}(\sigma)$ wächst im Intervall $[0; 1]$ monoton von Null auf den Wert 2,612.

Bitte wenden \rightarrow

34. 2D Bosegas**(8 Punkte)**

Es soll die Kondensation eines zweidimensionalen Bosegases in den Grundzustand bei tiefen Temperaturen untersucht werden.

- (a) Berechnen Sie die Teilchenzahl N als Funktion von τ , μ und V .
- (b) Bestimmen Sie die kritische Temperatur τ_c . Tritt für das zweidimensionale Bosegas eine Bose-Einstein-Kondensation auf?
- (c) Wiederholen Sie die Rechnungen aus (a) und (b) für masselose Bosonen mit

$$\epsilon = cp \quad .$$

Hinweis: Die Zetafunktion wurde in der Vorlesung als $\zeta(\alpha) = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_0^\infty dx \frac{x^{\alpha-1}}{e^x - 1}$ eingeführt. Eine äquivalente Darstellung ist $\zeta(\alpha) = \sum_{r=1}^\infty \frac{1}{r^\alpha}$ für $\alpha \geq 1$.