

○ **Aufgabe 32: Freies Elektronengas**

Wir betrachten ein ideales (nicht-wechselwirkendes) Fermigas aus N -Teilchen in einem dreidimensionalen Kasten mit Volumen $V = L^3$. Dieses wird durch den Hamiltonoperator

$$\mathcal{H} = \sum_{i=1}^N \frac{\mathbf{p}_i^2}{2m} \quad (1)$$

beschrieben, wobei m die Masse eines Teilchens ist. Die Ein-Teilchenlösungen haben die Form

$$\phi_{\mathbf{k}\sigma}(\mathbf{r}, s) = \frac{1}{\sqrt{V}} e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}} \chi_{\sigma}(s). \quad (2)$$

Hierbei bezeichnet \mathbf{k} den Wellenvektor, \mathbf{r} die Ortskoordinate, χ die Spinfunktion, σ den Spin und s den dazugehörigen Eigenwert. Es gelten periodische Randbedingungen, d.h.

$$\phi_{\mathbf{k}\sigma}(\mathbf{r} + L\mathbf{e}_i, s) = \phi_{\mathbf{k}\sigma}(\mathbf{r}, s)$$

und $i \in \{1, 2, 3\}$.

- Berechnen Sie explizit (mittels erster Quantisierung) die Wellenfunktion des Grundzustandes für $N = 2$ und geben Sie dann den Grundzustand des N -Teilchensystems an. Berechnen Sie zudem die Dispersionsrelation $E(\mathbf{k})$. Geben Sie eine Formel für die Grundzustandsenergie des N -Teilchensystems an.
- Betrachten Sie den Grenzfall $V \rightarrow \infty$, $N/V = \text{const.}$ In diesem Fall dürfen Sie die Summe über \mathbf{k} durch Integrale ersetzen, d.h.

$$2 \sum_{\mathbf{k}} f(\mathbf{k}) \rightarrow \frac{2V}{(2\pi)^3} \int d\mathbf{k} f(\mathbf{k}) = \int dk D(k) f(k) = \int dE D(E) f(k(E)).$$

Woher kommt der Faktor 2 und $V/(2\pi)^3$ vor dem ersten Integral? Die beiden hinteren Integrale dürfen nur dann verwendet werden, wenn der Integrand nur vom Betrag $|\mathbf{k}|$ abhängt. Berechnen Sie die Zustandsdichte

$$D(E) = \frac{2V}{(2\pi)^3} \int d\mathbf{k} \delta(E - E(\mathbf{k})).$$

Stellen Sie anschließend eine Verbindung zwischen Teilchendichte $n = N/V$ und Fermienergie her. Wie lautet die Grundzustandsenergie des Fermigases?

Hinweis: Im Grundzustand des Fermigases nennt man die Energie zum höchsten besetzten Einteilchenzustand Fermienergie $E_F = \hbar^2 k_F^2 / (2m)$.

- Nun wollen wir in den Formalismus der zweiten Quantisierung übergehen. Dazu führen wir die Erzeugungs- und Vernichtungsoperatoren $a_{\mathbf{k}\sigma}^\dagger$ und $a_{\mathbf{k}\sigma}$ ein. Geben Sie den Hamiltonoperator in zweiter Quantisierung an. Wie sieht der Grundzustand in zweiter Quantisierung aus?

Hinweis: Verwenden Sie:

$$\frac{1}{V} \int d\mathbf{r} e^{i(\mathbf{k}-\mathbf{q})\cdot\mathbf{r}} = \delta_{\mathbf{k},\mathbf{q}}, \quad \sum_s \chi_{\sigma}^*(s) \chi_{\sigma'}(s) = \delta_{\sigma,\sigma'}.$$

○ **Aufgabe 33: Two-Site Hubbard-Modell**

Wir betrachten das Hubbard-Modell, dessen Hamiltonoperator durch

$$H = -t \sum_{j,\sigma} \left(c_{j\sigma}^\dagger c_{j+1\sigma} + h.c. \right) + U \sum_i n_{i\uparrow} n_{i\downarrow} \quad (3)$$

gegeben ist. Hierbei entspricht t dem Hopping-Parameter, U der Coulomb-Wechselwirkung, j, i , der Summe über Gitterplätze und σ den Spinrichtungen. Im Folgenden beschränken wir uns auf lediglich 2 Gitterplätze.

- Wir beschränken uns zudem auf Zustände mit zwei Spin-1/2-Teilchen und verschwindender Magnetisierung $S_z = 0$. Welche Zustände sind das?
- Diagonalisieren Sie den Hamiltonoperator in diesem Unterraum. Plotten Sie die Energieeigenwerte in Einheiten des Hopping-Parameters $|t|$ und als Funktion des Wechselwirkungsparameters U .
- Schreiben Sie den Wechselwirkungsterm in Mean-Field-Näherung

$$AB = A \langle B \rangle + \langle A \rangle B - \langle AB \rangle \quad (4)$$

mit halber Füllung $\langle n \rangle = 1/2$ um und vergleichen Sie die Grundzustandsenergie mit der exakten Lösung. Fertigen Sie ebenfalls einen Plot an. Bewerten Sie die Näherung.

○ **Aufgabe 34: Relativistische Fermionen**

Bei der Behandlung hochenergetischer Fermionen sind relativistische Effekte zu berücksichtigen. Die Ein-Teilchen-Energien lauten dann

$$\varepsilon(\mathbf{p}) = \sqrt{c^2 p^2 + m^2 c^4}. \quad (5)$$

- Zeigen Sie, dass für die mittlere Teilchenzahl $\langle \hat{N} \rangle = \sum_i \langle \hat{n}_i \rangle$ und die innere Energie $U = \sum_i \varepsilon_i \langle \hat{n}_i \rangle$ des idealen relativistischen Fermi-Gases gilt:

$$\langle \hat{N} \rangle = (2S + 1) \frac{m^3 c^3}{2\pi^2 \hbar^3} V \int_0^\infty \frac{\sinh^2 \alpha \cosh \alpha}{\exp(-\beta\mu + \beta mc^2 \cosh \alpha) + 1} d\alpha \quad (6)$$

$$U = (2S + 1) \frac{m^4 c^5}{2\pi^2 \hbar^3} V \int_0^\infty \frac{\sinh^2 \alpha \cosh^2 \alpha}{\exp(-\beta\mu + \beta mc^2 \cosh \alpha) + 1} d\alpha \quad (7)$$

Das chemische Potential μ enthält die Ruheenergie mc^2 .

- Werten Sie die Integrale für den Fall tiefer Temperaturen aus.