

Theorie der Kondensierten Materie I

Notiztitel

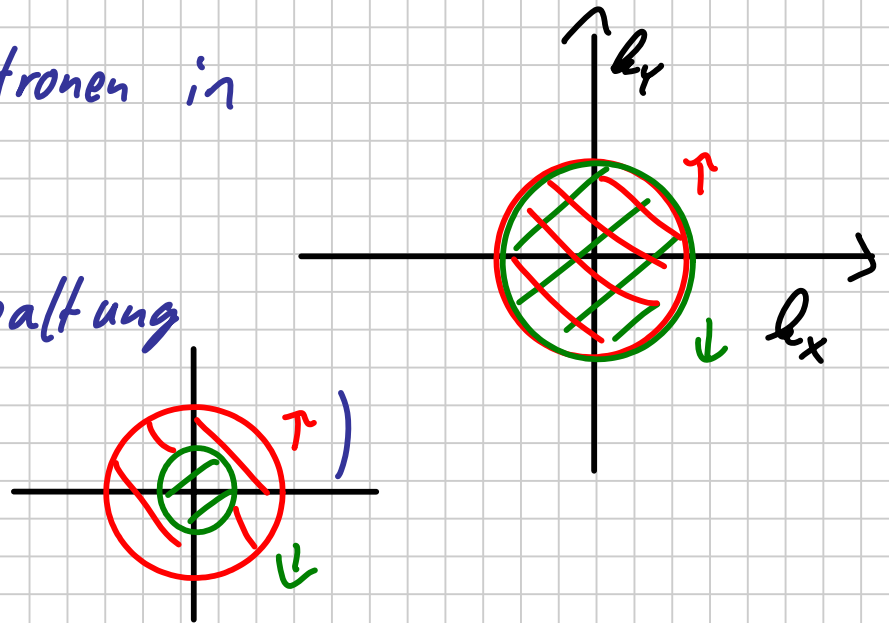
21.12.2010

3.8.5 Nicht-wechselwirkende Fermionen bei tiefen Temperaturen: Sommerfeld-Entwicklung

Pauli-Prinzip: Im Grundzustand besetzen Spin- S -Fermionen die $\frac{N}{2S+1}$ niedrigsten Ortsraum-Eigenzustände (jeweils $(2S+1)$ -fach, in Abwesenheit von Magnetfeldern).

Beispiel: freie Elektronen in 2 Dimensionen

(Mit Zeeman-Aufspaltung im Magnetfeld:



Bei endlichen Temperaturen weicht die Fermi-Funktion $f_F(\epsilon) = [e^{\beta(\epsilon-\mu)} + 1]^{-1}$ die Grenze zwischen besetzten und unbesetzten Zuständen auf.

Quantitativ: am besten über Zustandsdichte $\nu(\epsilon)$; Ergebnisse gelten dann für freie Fermionen

und auch für nicht-ww Elektronen im Kristallgitter (hier für Teilchen- und Energiedichte):

$$\rho = \frac{\langle N \rangle}{V} = \frac{1}{V} \sum_{\vec{k}, \alpha} \langle n_{\vec{k}, \alpha} \rangle = (2s+1) \int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon \nu(\epsilon) f_F(\epsilon)$$

$$u = \frac{U}{V} = \frac{\langle H \rangle}{V} = \frac{1}{V} \sum_{\vec{k}, \alpha} \epsilon_{\vec{k}} \langle n_{\vec{k}, \alpha} \rangle = (2s+1) \int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon \epsilon \nu(\epsilon) f_F(\epsilon)$$

Allgemein: $\langle g \rangle = (2s+1) \int d\epsilon g(\epsilon) f_F(\epsilon)$

Fermienergie: maximal besetzte Energie im Grundzustand, entspricht Tieftemperatur limit des chemischen Potentials: $\epsilon_F = \epsilon_{\vec{k}_F}^s = \mu(T=0)$

Für $T=0$: $n_F(\epsilon) \rightarrow \theta(\epsilon_F - \epsilon)$

$$\langle g \rangle / (2s+1) \rightarrow \int_{-\infty}^{\epsilon_F} d\epsilon g(\epsilon)$$

Sommerfeld-Entwicklung: nutze Symmetrie und asymptotisches Verhalten der Fermi-Funktion für $T \rightarrow 0$ für die Tieftemperaturentwicklung von $\int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon g(\epsilon) f_F(\epsilon)$:

Definition: $G(\epsilon) \equiv \int_{-\infty}^{\epsilon} d\epsilon' g(\epsilon')$ Stammfunktion (muss existieren!)

Mit Hilfe einer partiellen Integration und Taylor-

(71) Entwicklung von G finden wir:

$$\underline{I} = \int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon g(\epsilon) f_F(\epsilon) \stackrel{\text{P.I.}}{=} \int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon G(\epsilon) \left[-\frac{\partial f_F(\epsilon)}{\partial \epsilon} \right]$$

$$= \int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon \left[\sum_{n=0}^{\infty} \frac{(\epsilon - \mu)^n}{n!} G^{(n)}(\mu) \right] \left(-\frac{\partial f_F}{\partial \epsilon} \right)$$

↑ n-te Ableitung von G

Summand für $n=0$: $\int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon \left(-\frac{\partial f_F}{\partial \epsilon} \right) = f_F(-\infty) - f_F(\infty) = 1 - 0 = 1$

Substitution: $x = \beta(\epsilon - \mu) \Rightarrow dx = \beta d\epsilon$

$$\leadsto \underline{I} = G(\mu) + \sum_{n=1}^{\infty} \frac{\beta^{-n}}{n!} G^{(n)}(\mu) \int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon x^n \frac{\beta}{(e^x + 1)(e^{-x} + 1)}$$

↑ symmetrisch in x

$$= G(\mu) + \sum_{n=1}^{\infty} a_n G^{(2n)}(\mu) (k_B T)^{2n}$$

$$\int_{-\infty}^{\infty} d\epsilon g(\epsilon) f_F(\epsilon) = \int_{-\infty}^{\mu} d\epsilon g(\epsilon) + \sum_{n=1}^{\infty} a_n g^{(2n-1)}(\mu) (k_B T)^{2n}$$

Dabei gilt für die Sommerfeld-Koeffizienten

$$a_n = \int_{-\infty}^{\infty} dx \frac{x^{2n}}{(2n)!} \left[-\frac{d}{dx} \frac{1}{e^x + 1} \right] = 2 \int_0^{\infty} dx \dots$$

$$\stackrel{\text{P.I.}}{=} 2 \int_0^{\infty} dx \frac{x^{2n-1}}{(2n-1)!} \frac{1}{e^x + 1} = 2 \int_0^{\infty} dx \frac{x^{2n-1}}{(2n-1)!} \frac{e^{-x}}{e^{-x} + 1}$$

↑ geom. Reihe

$$= 2 \sum_{m=1}^{\infty} (-1)^{m-1} \int_0^{\infty} dx \frac{x^{2n-1}}{(2n-1)!} e^{-mx}$$

$$= 2 \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^{m-1}}{m^{2n}} \frac{1}{(2n-1)!} \int_0^{\infty} dt t^{2n-1} e^{-t}$$

$t = mx \Rightarrow dt = m dx$

Definition der Gamma-Funktion
 $\Gamma(z) = \int_0^{\infty} dt t^{z-1} e^{-t}$

$$= 2 \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^{m-1}}{m^{2n}} \underbrace{\frac{\Gamma(2n)}{(2n-1)!}}_{=1}$$

$$= 2 \left[\sum_{m=1}^{\infty} \frac{1}{m^{2n}} - 2 \sum_{m=1}^{\infty} \frac{1}{(2m)^{2n}} \right]$$

$$= 2 \left[1 - 2^{1-2n} \right] \sum_{m=1}^{\infty} \frac{1}{m^{2n}}$$

Definition der Zeta-Funktion $\zeta(z) = \sum_{m=1}^{\infty} \frac{1}{m^z}$

$$= 2(1 - 2^{1-2n}) \zeta(2n)$$

Funktionswerte: $\zeta(2) = \frac{\pi^2}{6}$, $\zeta(4) = \frac{\pi^4}{90}$; $\zeta(n) \xrightarrow{n \rightarrow \infty} 1$

$$\Rightarrow a_1 = 2(1 - \frac{1}{2}) \zeta(2) = \zeta(2) = \frac{\pi^2}{6}$$

$$a_2 = 2(1 - \frac{1}{8}) \zeta(4) = \frac{7}{4} \zeta(4) = \frac{7\pi^4}{360}$$

$$a_n \xrightarrow{n \rightarrow \infty} 2$$

Achtung: Die Entwicklung ist um $\mu = \mu(T)$, für eine volle Tieftemperaturentwicklung bei fester Dichte bzw. Teilchenzahl muss μ mit entwickelt werden:

$$\mu(T) = \epsilon_F + b_2 (\hbar_B T)^2 + b_4 (\hbar_B T)^4 + \mathcal{O}(T^6)$$

Dabei ergeben sich die Koeffizienten aus der Selbstkonsistenzbedingung $n(T) \stackrel{!}{=} n(0) = \int_{-\infty}^{\epsilon_F} d\epsilon \nu(\epsilon)$

In allen Sommerfeld-Entwicklungen ist dabei um ϵ_F zu entwickeln, z.B.

$$n(T) = \int_{-\infty}^{\mu} d\epsilon \nu(\epsilon) + \sum_{n=1}^{\infty} a_n \nu^{(2n-1)}(\mu) (\hbar_B T)^2$$

$$\nu(\epsilon) = \nu(\epsilon_F) + \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(\epsilon - \epsilon_F)^n}{n!} \nu^{(n)}(\epsilon_F)$$

$$\Rightarrow \int_{-\infty}^{\mu} d\epsilon \nu(\epsilon) = \int_{-\infty}^{\epsilon_F} d\epsilon \nu(\epsilon) + \int_{\epsilon_F}^{\mu} d\epsilon \nu(\epsilon)$$

$$= n(T=0) + \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(\mu - \epsilon_F)^{n+1}}{(n+1)!} \nu^{(n)}(\epsilon_F)$$

Trick: die Ergebnisse der Sommerfeld-Entwicklung für $n(T)$ lassen sich mit $\nu(\epsilon) \rightarrow \tilde{\nu}(\epsilon) = \epsilon \nu(\epsilon)$ auf

74 die Entwicklung für $u(T)$ übertragen. // 21.12.2010