

## Zentralübung

# Thermodynamik und Statistische Physik (T4)

## Lösungsskizze Blatt 13

WiSe 2019/20

### Aufgabe 1: Bosegas im Magnetfeld II

a) Wir rechnen die Funktion  $n(z)$  aus

$$n(z)|_{B=0} = \frac{N_+ + N_0 + N_-}{V} \Big|_{B=0} = \frac{3}{\lambda^3} g_{3/2}(z) = \frac{3}{\lambda^3} \left( z + \frac{z^2}{2^{3/2}} + \dots \right).$$

Wir invertieren die Reihe und finden

$$z(n) = \left( \frac{n\lambda^3}{3} \right) - \frac{1}{2^{3/2}} \left( \frac{n\lambda^3}{3} \right)^2 + \dots$$

Einsetzen in der Suszeptibilität liefert

$$\begin{aligned} \chi(T, \mu(n)) &= \frac{2\mu_0^2 V}{kT\lambda^3} \left( z(n) + \frac{z(n)^2}{2^{1/2}} + \dots \right) \\ &= \frac{2\mu_0^2 V}{kT\lambda^3} \left( \left( \frac{n\lambda^3}{3} \right) + (-2^{-3/2} + 2^{-1/2}) \left( \frac{n\lambda^3}{3} \right)^2 + \dots \right) \\ &= \frac{2\mu_0^2 N}{3kT} \left( 1 + \frac{1}{2^{3/2}} \left( \frac{n\lambda^3}{3} \right) + \dots \right) \end{aligned}$$

b) Wenn  $B = 0$ , Bose-Einstein Kondensation passiert bei  $z = 1$  und dann ist

$$n = n(1) = \frac{3}{\lambda_c^3} g_{3/2}(1) = \frac{3(2\pi mkT_c)^{3/2}}{h^3} \zeta(3/2).$$

Wir können nach  $T_c$  lösen:

$$T_c(n) = \frac{h^2}{2\pi mk} \left( \frac{n}{3\zeta(3/2)} \right)^{2/3}.$$

Wenn  $T \rightarrow T_c$ ,  $z \rightarrow 1$  die Suszeptibilität divergiert

$$\chi(T \rightarrow T_c, z \rightarrow 1) \sim g_{1/2}(1) = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{1}{\sqrt{n}} = \infty.$$

c) Wenn Kondensation eintritt, gilt für den Grundzustand (oder, bei Entartung, die Grundzustände)  $E - \mu = 0$ , was man auch an der Formel für die Besetzungszahl sehen kann  $n_s(\vec{k}, B) = \frac{1}{z^{-1} e^{\beta E_s(\vec{k}, B)} - 1}$  (die dann divergiert). Der Grundzustand ist also gegeben durch  $\vec{k} = 0, s = +1$  für  $B > 0$ . Damit finden wir  $z e^{\beta \mu_0 B} = 1 \implies \mu = -\mu_0 B = E_{\min}$ .

## Aufgabe 2: Dirac Teilchen

- a) Die Wahrscheinlichkeit für die Besetzung eines Zustandes mit Energie  $E$  ist laut Fermi-Statistik

$$P(n(E)) = \frac{e^{\beta(\mu-E)n}}{1 + e^{\beta(\mu-E)}}.$$

Also, gilt

$$P(n(\mu + \delta) = 1) = \frac{e^{-\beta\delta}}{1 + e^{-\beta\delta}} = \frac{1}{1 + e^{\beta\delta}} = P(n(\mu - \delta) = 0)$$

für jedes  $\delta$ .

- b) Bei  $T = 0$  sind alle Zustände mit  $E > 0$  leer, während alle Zustände mit  $E < 0$  besetzt. In anderen Worten, ist  $\mu(T = 0) =: E_F = 0$ .

Das Ergebnis aus a) zeigt u.a. dass, für  $\mu = 0$  gilt  $\langle n(E) \rangle + \langle n(-E) \rangle = 1$ . Also jedes Teilchen, das einen Zustand negativer Energie verlässt, besetzt dann einen Zustand positiver Energie. Damit ist die Teilchenzahl konstant bei jeder Temperatur, und daher gilt auch  $\mu(T) = \mu(0) = 0$ .

- c) Wie schon bei b) erwähnt wurde, sind bei  $T = 0$  alle Teilchen bei Zustände mit  $E < 0$  "gefroren". Also ist dann (mit  $\mu(T) = 0$ ) und

$$\begin{aligned} E(T) - E(0) &= \sum_{\vec{k}, s_z} \left[ \mathcal{E}_+(\vec{k}) n_+(\vec{k}) + \mathcal{E}_-(\vec{k}) n_-(\vec{k}) - \mathcal{E}_-(\vec{k}) \right] \\ &= 2 \sum_{\vec{k}} \left[ \mathcal{E}_+(\vec{k}) n_+(\vec{k}) + \underbrace{(-\mathcal{E}_-(\vec{k}))}_{=\mathcal{E}_+(\vec{k})} \underbrace{(1 - n_-(\vec{k}))}_{=n_+(\vec{k})} \right] \\ &= 4 \sum_{\vec{k}} \mathcal{E}_+(\vec{k}) n_+(\vec{k}) \\ &= \frac{4V}{(2\pi)^3} \int_{\mathbb{R}^3} d^3k \frac{\mathcal{E}_+(\vec{k})}{e^{\beta\mathcal{E}_+(\vec{k})} + 1}. \end{aligned}$$

- d) Für masselose Teilchen gilt  $\mathcal{E}_+(\vec{k}) = \hbar c |\vec{k}|$  und wir rechnen durch  $x = \beta \hbar c k$

$$\begin{aligned} E(T) - E(0) &= \frac{4V \cdot 4\pi}{(2\pi)^3} \int_0^\infty dk k^2 \frac{\hbar c k}{e^{\beta \hbar c k} + 1} \\ &= \frac{2V}{\pi^2} kT \left( \frac{kT}{\hbar c} \right)^3 \int_0^\infty dx \frac{x^3}{e^x + 1} \\ &= \frac{2V}{\pi^2} kT \left( \frac{kT}{\hbar c} \right)^3 \Gamma(4) f_4(1) \\ &= \frac{7\pi^2}{60} V kT \left( \frac{kT}{\hbar c} \right)^3. \end{aligned}$$

## Aufgabe 3: Relativistisches Bosonengas in $d$ Dimensionen

- a) Wir wissen, dass

$$Z_{\text{GK}} = \prod_{\vec{p}} \frac{1}{1 - e^{\beta(\mu - \epsilon(\vec{p}))}}$$

und dann ist

$$G = -kT \log Z_{\text{GK}} = kT \sum_{\vec{p}} \log (1 - e^{\beta(\mu - \epsilon(\vec{p}))}).$$

Im Kontinuumslimites in  $d$  Dimensionen ersetzen wir die Summe  $\sum_{\vec{p}}$  mit eine  $d$ -dimensionale Integration  $\frac{V}{(2\pi\hbar)^d} \int d^d p$ . Wir rechnen mit  $x = \beta \hbar c k$

$$G = kT \frac{V}{(2\pi\hbar)^d} \int_{\mathbb{R}^d} d^d p \log (1 - e^{\beta(\mu - \epsilon(\vec{p}))})$$

$$\begin{aligned}
&= kT \frac{V\Omega_{d-1}}{(2\pi)^d} \int_0^\infty dk k^{d-1} \log(1 - e^{\beta(\mu - \hbar ck)}) \\
&= kT \frac{V\Omega_{d-1}}{(2\pi)^d} \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^d \int_0^\infty dx x^{d-1} \log(1 - ze^{-x}) \\
&\stackrel{\text{P.I.}}{=} -VkT\Omega_{d-1} \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^d \frac{1}{d} \int_0^\infty dx \frac{x^d}{e^x z^{-1} - 1} \\
&= -VkT\Omega_{d-1} \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^d \frac{\Gamma(d+1)}{d} g_{d+1}(z) \\
&= -VkT \frac{2\pi^{d/2}}{\Gamma(d/2)} \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^d \frac{\Gamma(d+1)}{d} g_{d+1}(z) \\
&= -VkT \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^d \pi^{d/2} \frac{d!}{(d/2)!} g_{d+1}(z)
\end{aligned}$$

Für die Dichte haben wir durch  $z \frac{d}{dz} g_{\nu+1}(z) = g_\nu(z)$

$$n = \frac{N}{V} = -\frac{1}{V} \frac{\partial G}{\partial \mu} = -\frac{1}{V} \beta z \frac{\partial G}{\partial z} = \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^d \pi^{d/2} \frac{d!}{(d/2)!} g_d(z).$$

b) Es gilt, dass  $pV = -G$ , also

$$p = -\frac{G}{V} \quad \left( = kT \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^d \pi^{d/2} \frac{d!}{(d/2)!} g_{d+1}(z) \right).$$

Zusätzlich aus dem ersten Ergebnis aus a) gilt  $\log Z_{\text{GK}}(\beta, z) = c \cdot \beta^{-d} g_{d+1}(z)$ , wo  $c$  konstant (in  $\beta, z$ ) und dann ist

$$E = -\left(\frac{\partial \log Z_{\text{GK}}}{\partial \beta}\right)_z = c \cdot d \beta^{-(d+1)} g_{d+1}(z) = \frac{d}{\beta} \log Z_{\text{GK}} = -d \cdot G.$$

Wir finden

$$\frac{E}{pV} = d = \left(\frac{E}{pV}\right)_{\text{Clas.}}$$

c) Die Bose-Einstein Kondensation findet statt wenn  $z = 1$  und die Temperatur als Funktion von  $n$  wird durch  $n = n(z = 1)$  definiert. Also ist

$$\begin{aligned}
n = n(z = 1) &= \left(\frac{kT_c}{\hbar c}\right)^d \pi^{d/2} \frac{d!}{(d/2)!} \zeta(d) \\
T_c(n) &= \frac{\hbar c}{k} \left(\frac{(d/2)! n}{d! \pi^{d/2} \zeta(d)}\right)^{\frac{1}{d}}.
\end{aligned}$$

Da die Zeta-Funktion nur für  $d > 1$  endlich ist, gibt es eine Kondensation für  $d > 1$ .

d) Wir haben in b) gefunden, dass  $E = -d \cdot G \sim T^{d+1}$ . Wenn  $T < T_c$  ist  $z = 1$  also haben wir dann

$$c(T) = \left(\frac{\partial E}{\partial T}\right)_{z=1} = (d+1) \frac{E}{T} = -d(d+1) \frac{G}{T} = d(d+1) V k \left(\frac{kT}{\hbar c}\right)^d \pi^{d/2} \frac{d!}{(d/2)!} \zeta(d+1)$$

e) Wir nehmen den Limes  $T \rightarrow T_c \Leftrightarrow z \rightarrow 1$  im Ergebnis aus a)

$$N(z = 1) = V \left(\frac{kT_c}{\hbar c}\right)^d \pi^{d/2} \frac{d!}{(d/2)!} \zeta(d)$$

und zusammen mit dem Ergebnis aus d) ist

$$\frac{c(T_c)}{kN} = \frac{d(d+1)\zeta(d+1)}{\zeta(d)},$$

was von dem klassischen Wert abweicht.

Bei Fragen E-Mail an [tabler.alexander@physik.uni-muenchen.de](mailto:tabler.alexander@physik.uni-muenchen.de)