

8. Zustandssummen im großkan. Ensemble & Beispiele

- großkanonisches Potential bzw. Zustandssumme

$$\mathcal{J}(T, \mu, V) = -k_B T \ln Z_{gk}(T, \mu, V)$$

bestimmt die Zustandsgleichungen ($p = p(T, V, N), \dots$)

$$\rightarrow \text{Berechne } Z_{gk} = \text{Sp} \{ e^{-\beta(\hat{H} - \mu \hat{N})} \}$$

- Eigenwertproblem von \hat{H} und \hat{N} sei gelöst:

$$\hat{H} | \underline{n} \rangle = E_{\underline{n}} | \underline{n} \rangle$$

$$\hat{N} | \underline{n} \rangle = N_{\underline{n}} | \underline{n} \rangle$$

$\underline{n} = (n_1, n_2, \dots)$ ist ein Multiindex und enthält die Besetzungen n_1, n_2, \dots der Ein-Teilchen-

-Zustände $|\varphi_1\rangle, |\varphi_2\rangle, \dots$

$$\rightarrow | \underline{n} \rangle = | n_1, n_2, \dots \rangle$$

$$\rightarrow E_{\underline{n}} = \sum_j n_j \epsilon_j \quad \text{Viel-Teilchen-Energie}$$

↑
Energie des j-ten Ein-Teilchen-Zustandes

$$\rightarrow N_{\underline{n}} = \sum_j n_j \quad \text{Teilchen-Zustände}$$

↑
Summe geht über alle Ein-Teilchen-Zustände

Bsp:

$$\begin{aligned} \varepsilon_5 &\text{ --- } |q_5\rangle \\ \varepsilon_4 &\text{ --- } |q_4\rangle \\ \varepsilon_3 &\text{ --- } |q_3\rangle \\ \varepsilon_2 &\text{ --- } |q_2\rangle \\ \varepsilon_1 &\text{ --- } |q_1\rangle \end{aligned}$$

$$\underline{n} = (2, 1, 0, 2, 0, \dots)$$

$$E_{\underline{n}} = 2\varepsilon_1 + \varepsilon_2 + 2\varepsilon_4$$

$$N_{\underline{n}} = 5$$

$$|\underline{n}\rangle = |2, 1, 0, 2, 0, \dots\rangle$$

8.1. Zustandssumme

$$Z_{gk} = \sum_{\underline{n}} \langle \underline{n} | e^{-\beta(\hat{H} - \mu \hat{N})} | \underline{n} \rangle$$

$$= \sum_{\underline{n}} e^{-\beta(E_{\underline{n}} - \mu N_{\underline{n}})}$$

Summe über alle Viel-Teilchen-Zust.

Frage: Wie wertet man die Summe aus?

→ zwei Wege

8.1.1. über Teilchenzahlkombinationen

$$(\underline{n}) = (n_1, n_2, \dots)$$

$$Z_{gk} = \sum_{n_1=0}^{\infty} \sum_{n_2=0}^{\infty} \dots e^{-\beta \sum_i (\varepsilon_i - \mu) n_i}$$

$$\sum_{\underline{n}} = \sum_{n_1=0}^{\infty} \sum_{n_2=0}^{\infty} \dots$$

$$\rightarrow = e^{-\beta(\varepsilon_1 - \mu)n_1} e^{-\beta(\varepsilon_2 - \mu)n_2} \dots$$

$$= \sum_{n_1=0}^{\infty} e^{-\beta(\varepsilon_1 - \mu)n_1} \sum_{n_2=0}^{\infty} e^{-\beta(\varepsilon_2 - \mu)n_2} \dots$$

$$= \prod_j \sum_{n_j=0}^{\infty} e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)n_j}$$

$$Z_{gk} = \prod_j \sum_{n_j=0}^{\infty} [e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)}]^{n_j}$$

allgemeinstmgl.
gk-Zustands.

• lässt sich für Bosonen / Fermionen näher spezifizieren

→ (a) Fermionische Zustandssumme

Pauli-Prinzip: n_j kann nur 0 oder 1 sein

$$Z_{gk}^F = \prod_j \sum_{n_j=0}^1 [e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)}]^{n_j} = \prod_j (1 + e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)})$$

→ (b) Bosonische Zustandssumme

$$Z_{gk}^B = \prod_j [1 - e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)}]^{-1}$$

↑
geometrische Reihe, Konvergenz für $\epsilon_j > \mu$ & $\forall j$

8.1.2. über N-Teilchen Zustandssumme

- Summiere über alle n_j mit Nebenbedingung $N_n = N$ und summiere dann über alle N_n :

$$\tilde{Z}_{gk} = \sum_{N=0}^{\infty} \sum_{\substack{n \\ N_n = N}} e^{-\beta(E_n - \mu N_n)} \quad \leftarrow = N$$

Schreibe E_n als Summe der Energien aller N Teilchen:

$$E_n = \sum_{m=1}^N \epsilon_{jm}$$

\leftarrow m -tes Teilchen in j -ten Ein-Teilchen-Zustand

$$\sum_{\substack{n \\ N_n = N}} = \sum_{j_1} \dots \sum_{j_N}$$

\leftarrow Summe über alle Ein-Teilchen-Zust. des ersten Teilchens

$$\tilde{Z}_{gk} = \sum_{N=0}^{\infty} e^{\beta \mu N} \sum_{j_1} e^{-\beta \epsilon_{j_1}} \sum_{j_2} e^{-\beta \epsilon_{j_2}} \dots \sum_{j_N} e^{-\beta \epsilon_{j_N}}$$

Definition: Fugazität $z = e^{\beta \mu}$

Zustandssumme eines Teilchens $z_1 = \sum_j e^{-\beta \epsilon_j}$

• Damit:

$$\tilde{Z}_{gk} = \sum_{N=0}^{\infty} z^N (z_1)^N$$

- Bemerkungen:
- i. h. schwieriger zu berechnen, jedoch für klassischen Grenzfall geeignet
 - gilt für Systeme ohne Wechselwirkung (wegen Aufspaltung der Energien in \otimes)

8.2. Klassische Näherung für das ideale Gas

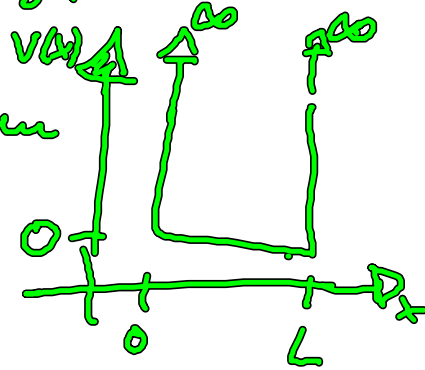
8.2.1. Annahmen für das ideale Gas

- (a) Verzicht auf Symmetrisierung
- (b) Aber erhalte klassische Ununterscheidbarkeit
 \rightarrow Faktor $\frac{1}{N!}$ in Z_{gk}

- (c) Auswertung für Teilchen im Kasten

$$E_j = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} n_j^2$$

für 1D-Kasten



- (d) Großer Kasten, d. h. L ist groß gegenüber allen anderen Längsskalen

8.2.2. Ausrechnen der Zustandssumme

$$\cdot Z_{gk} = \sum_{N=0}^{\infty} \frac{1}{N!} z^N (Z_1)^N$$

$$\cdot Z_1 = \underbrace{\sum_{n_x=1}^{\infty} \sum_{n_y=1}^{\infty} \sum_{n_z=1}^{\infty}}_{3D\text{-Kasten}} e^{-\beta \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} (n_x^2 + n_y^2 + n_z^2)}$$

$$= \sum_{n_x=1}^{\infty} e^{-\beta \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} n_x^2} \sum_{n_y=1}^{\infty} e^{-\beta \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} n_y^2} \sum_{n_z=1}^{\infty} \dots$$

$$= \left(\sum_{n=1}^{\infty} e^{-\beta \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} n^2} \right)^3$$

• Beachten den in (d) geforderten Grenzfall:

Summe \rightarrow Integral

$$\begin{aligned} \sum_{n=1}^{\infty} f\left(\alpha \frac{\pi n}{L}\right) &= \sum_{n=1}^{\infty} \overset{1}{\Delta n} f(\alpha k), \quad k = \frac{\pi n}{L} \\ &= \frac{L}{\pi} \sum_k \Delta k f(\alpha k) \quad \Delta k = \frac{\pi \Delta n}{L} \end{aligned}$$

$$L_{\text{groß}} \rightarrow \frac{L}{\pi} \int_0^{\infty} dk f(\alpha k)$$

$$\begin{aligned} \cdot \text{Damit: } Z_1 &= \left(\frac{L}{\pi}\right)^3 \left(\int_0^{\infty} dk e^{-\beta \frac{\hbar^2 k^2}{2m}}\right)^3 \\ &= \left(\frac{L}{2\pi}\right)^3 \left(\int_{-\infty}^{\infty} dk e^{-\beta \frac{\hbar^2 k^2}{2m}}\right)^3 \end{aligned}$$

$$\left\{ \text{Gauß-Integral: } \int_{-\infty}^{\infty} dx e^{-x^2} = \sqrt{\pi} \right\}$$

$$Z_1 = \left(\frac{L}{2\pi}\right)^3 \left(\frac{2m\pi}{\beta \hbar^2}\right)^{3/2} = \left(\frac{L}{\lambda_{\text{th}}}\right)^3$$

mit der thermischen (de Broglie) Wellenlänge

$$\lambda_{\text{th}} = \sqrt{\frac{2\pi \beta \hbar^2}{m}}$$

Interpretation später

• Zusammen:

$$Z_{\text{gk}}(V, T, \mu) = \sum_{N=0}^{\infty} \frac{1}{N!} z_1^N = z_1^N \left(\frac{L}{\lambda_{\text{th}}}\right)^{3N} = \exp\left[e^{\beta \mu} \left(\frac{L}{\lambda_{\text{th}}}\right)^3\right]$$

$(L^3 = V)$

Die großkan. Zustands. des
idealen Gases

8.2.3. Zustandsgleichungen des idealen Gases

(a) Chemische Zustandsgleichung, $\mu = \mu(T, V, N)$

$$\bar{N} = \langle \hat{N} \rangle = -\partial_{\mu} \mathcal{Z} = +\partial_{\mu} (\ln \mathcal{Z}_{gk})$$

$$= k_B T \partial_{\mu} \ln \left[\exp(e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3) \right]$$

$$= k_B T \partial_{\mu} \left[e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3 \right], \quad \beta = \frac{1}{k_B T}$$

$$\bar{N} = e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3$$

invertiere um μ zu erhalten

(b) Kalorische Zustandsgl., $E = E(T, V, N)$

$$E = \langle \hat{H} \rangle = -\partial_{\beta} \ln \mathcal{Z}_{gk} + \mu \bar{N}$$

$$= -\partial_{\beta} \left[e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3 \right] + \mu e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3$$

$$= -\mu e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3 + 3 e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3 \frac{1}{\lambda_k} \partial_{\beta} \lambda_k + \mu e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3$$

$$\lambda_k = \alpha \beta^{1/2} \Rightarrow \partial_{\beta} \lambda_k = \frac{1}{2} \alpha \beta^{-1/2} = \frac{1}{2} \frac{\lambda_k}{\beta}$$

$$E = \frac{3}{2} e^{\beta\mu} (L/\lambda_k)^3 k_B T$$

kurz

bekannte Zustandsgl. des idealen Gases

$$E = \frac{3}{2} \bar{N} k_B T$$

(c) Thermische Zustandsgl. : $p = p(T, V, N)$

$$p = -\partial_V \mathcal{J} = +\partial_V (k_B T \ln Z_{gk}) \quad \underline{V = L^3}$$

$$= k_B T \partial_V \left(e^{\beta \mu} \frac{V}{\lambda_{th}^3} \right)$$

$$= k_B T e^{\beta \mu} \frac{1}{\lambda_{th}^3} \rightarrow \bar{N}/V$$

$$\boxed{pV = \bar{N} k_B T}$$

bekante thermische Zustandsgl.
des idealen Gases

↳ Definition von p , μ und T nachträglich gerechtfertigt

8.2.4. Klassischer Grenzfall, chem. Zustandsgl.

• chem. Zustandsgl.

$$\bar{N} = \frac{V}{\lambda_{th}^3} e^{\beta \mu}$$

• setze $n_0 = \bar{N}/V$... Teilchendichte und stelle nach μ um

$$\rightarrow \mu = k_B T \ln(n_0 \lambda_{th}^3)$$

μ durch T und n_0 festgelegt

→ μ wird (wie T) über Teilchenreservoir (Wärmebad) also Umgebung festgelegt; im Experiment z. B. n_0 (Konzentration)

- hatten klassischen Limes betrachtet:

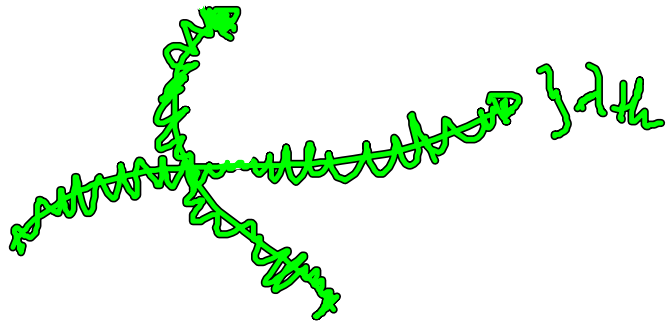
wird nur gelten, wenn Teilchendichte n_0 klein & Temperatur groß ist, sonst werden Interferenzen wichtig

$$\lambda_{th}^3 \sim T^{-3/2}$$

$$\hookrightarrow \mu \sim \ln \left(\underbrace{n_0 \lambda_{th}^3}_{\ll 1} \right) \rightarrow -\infty$$

klassischer Limes: $\lambda_{th} / L \ll 1$

$\lambda_{th} \rightarrow$ „Unschärfe der Teilchenbahnen“



- Andererseits: wenn $n_0 \lambda_{th}^3 \geq 1$ wird Quantenmechanik wichtig, d.h. kein klassisches ideales Gas

- Damit bildet λ_{th}^3 ein Maß für typische inverse Dichten, welche den Übergang von klassischem und qm-Verhalten beschreibt