

## 6K soubor - cvičení

1, Ukažte, že v 6K souboru platí  $\langle (\Delta N)^2 \rangle = N k_B T \frac{C_V}{N}$   
- viz hlavní poznámky

2, 6K popis id. plynu

1, najděte  $Z_G(\beta, V, \alpha)$  a  $\Phi(T, V, \mu)$

2, odvoďte termickou a kalorickou stavovou rovnici  $p = p(T, V, N)$  &  $E = E(T, V, N)$

3, najděte chem. potenciál  $\mu = \mu(T, V, N)$  a diskutujte jeho znaménko

4, najděte fluktuace počtu částic a energie

3\* Ideální plyn v gravitačním poli

1, najděte "barometrickou formuli"

$$p = p(T, N, z)$$

### Kucharka pro 6K soubor

1, & 2, viz rovnice:  $Z_c^{(N)} = \int d\epsilon e^{-\beta H} = \frac{1}{N!} (z_1)^N$   
pro nezáv. st. volnosti/částice  
↑ může a nemusí být

$$3, Z_G = \sum_N Z_c^{(N)} e^{\alpha N} = \exp(e^{\alpha} z_1)$$
  
↑  $Z_c^{(N)} = \frac{1}{N!} z_1^N$

• jiný častý trik:

$$Z_G = \sum_{N=0}^M \binom{M}{N} z_1^N e^{\alpha N} = (1 + z_1 e^{\alpha})^M$$

$$4, \Phi(T, V, \mu) = -\frac{1}{\beta} \log Z_G(\beta, V, \alpha = \beta\mu) \Big|_{\beta = \frac{1}{k_B T}} \Rightarrow \text{termodynamika...}$$

$$5, \text{Nakonec často } \langle N \rangle = -\frac{\partial \Phi}{\partial \mu} \text{ & dosazení } \mu = \mu(T, V, \langle N \rangle) \\ [\text{resp. } e^{\beta\mu} = e^{\alpha} = e^{\alpha}(T, V, \langle N \rangle)]$$

2, GK popis id. plynu

$$Z_G = \sum_N Z_c^{(N)} e^{\alpha N}$$

• kanonická part. funkce:  $Z_c^{(N)} = \frac{1}{N!} (Z_1)^N$  ... viz minule

$$Z_1 = V \left( \frac{2\bar{n}m}{h^2\beta} \right)^{3/2} = V \lambda_T^{-3}$$

NB: de Broglie termální vlnová délka

$$\lambda_T = \sqrt{\frac{2\bar{n}h^2}{mk_B T}} = \sqrt{\frac{h^2\beta}{2\bar{n}m}}$$

$$\Rightarrow Z_G = \sum_{N=0}^{\infty} \frac{1}{N!} (V \lambda_T^{-3} e^{\alpha})^N = \exp(V \lambda_T^{-3} e^{\alpha})$$

NB: nepokřibuj!  
Skluzing!

$$\Rightarrow \underline{\Phi}(T, V, \mu) = -k_B T \log Z_G = -k_B T V \lambda_T^{-3} e^{\alpha}$$

$$\alpha = \beta\mu = \frac{\mu}{k_B T} \quad \lambda_T = \left( \frac{2\bar{n}h^2}{mk_B T} \right)^{1/2}$$

$$\rightarrow \underline{\Phi}(T, V, \mu) = -k_B \left( \frac{mk_B}{2\bar{n}h^2} \right)^{3/2} V T^{5/2} e^{\frac{\mu}{k_B T}} \quad d\underline{\Phi} = -SdT - pdV - Nd\mu$$

$$\bullet \langle N \rangle = - \frac{\partial \underline{\Phi}}{\partial \mu} = \left( \frac{mk_B}{2\bar{n}h^2} \right)^{3/2} V T^{3/2} e^{\frac{\mu}{k_B T}} = - \frac{\underline{\Phi}}{k_B T}$$

$\Rightarrow$  1,  $\underline{\Phi} = -pV$  pro jednoduchý plyn

$\Rightarrow$  dostáváme "správnou" stavovou rovnici

$$\langle N \rangle k_B T = pV \quad \checkmark$$

$$2, \langle E \rangle = - \frac{\partial}{\partial \beta} \log Z_G = -V e^{\alpha} \frac{\partial}{\partial \beta} \left( \frac{h^2\beta}{2\bar{n}m} \right)^{3/2}$$

$$= \frac{3}{2} V e^{\alpha} \left( \frac{h^2\beta}{2\bar{n}m} \right)^{-3/2} \beta^{-1} = - \frac{3}{2} \underline{\Phi} = \frac{3}{2} pV = \frac{3}{2} \langle N \rangle k_B T \quad \checkmark$$

$$3, \langle N \rangle = V \lambda_T^{-3} e^{\frac{\mu}{k_B T}} \Rightarrow e^{\frac{\mu}{k_B T}} = \frac{N}{V} \lambda_T^3$$

$$\Rightarrow \mu = k_B T \log \left( \frac{N}{V} \lambda_T^3 \right)$$

a, dostáváme absolutní hodnotu  $\mu$

- kanonický soubor dává také  $\mu$  bez volných konstant - je stejné? (Dco)

b,  $\frac{V}{N} = n = d^3$   $d$  ... char. vzdálenost mezi částicemi

$\Rightarrow$  pro  $d > \lambda_T$  je  $\mu < 0$  !

$\mu = \left( \frac{\partial E}{\partial N} \right)_{S, V}$  ... důležitá pro vysvětlení je ona konst. entropie: energie systému s novou

částicí vzroste o její kin. energii; vzroste ošlem také entropie  $\Rightarrow$  pro udržení její konstantnosti je třeba odčerpávat teplo ( $\Rightarrow$  snížit střední kin. energii částic

...  $\mu < 0$  znamená, že tohoto tepla je víc než energie, kterou přinesla nová částice

c,  $d \approx \lambda_T \Rightarrow$  přestává platit klasická fyzika

(příliš hustý plyn nebo příliš nízká

teplota)  $\Rightarrow$  chem. potenciál id. plynu je

záporný nebo model nefunguje

$$4, \langle (\Delta N)^2 \rangle = \frac{\partial^2 \log Z_G}{\partial \alpha^2} = V \lambda_T^{-3} e^\alpha = \langle N \rangle$$

$$\text{(obecně)} \quad N k_B T \frac{k_T}{N} \Rightarrow k_T = \frac{N}{k_B T}$$

$$\text{ověření: } k_T = -\frac{1}{N} \left( \frac{\partial N}{\partial \mu} \right)_T = -\frac{1}{N} \frac{k_B T}{\mu} = -\frac{1}{N} \frac{k_B T}{\mu} = -\frac{1}{\mu} = \frac{N}{k_B T} \checkmark$$

$$\begin{aligned}
\langle (\Delta E)^2 \rangle &= \frac{\partial^2 \log Z}{\partial \beta^2} = - \frac{\partial \langle E \rangle}{\partial \beta} = - \frac{\partial}{\partial \beta} \frac{3}{2} V e^{\alpha} \left( \frac{h^2}{2\pi m} \right)^{-3/2} \beta^{-5/2} \\
&= \frac{15}{4} V e^{\alpha} \left( \frac{h^2}{2\pi m} \right)^{-3/2} \beta^{-7/2} \quad C_V = \frac{3}{2} \langle N \rangle k_B \\
&= \frac{5}{2} \langle E \rangle \beta^{-1} = \frac{5}{2} \langle E \rangle k_B T = \frac{5}{2} C_V k_B T^2 \propto N \\
&\quad \uparrow \frac{3}{2} \langle N \rangle k_B T
\end{aligned}$$

$\Rightarrow \langle (\Delta E)^2 \rangle \propto N$  podle očekávání

$\Rightarrow$  fluktuace větší než v kanon. souboru  
(přispívají fluktuace  $N$ )

---

DONE

### 3, Ideální plyn v grav. poli - barometrická formule $p=p(z)$

$$H_1 = \frac{p^z}{z^m} + mgz \quad \Rightarrow \quad z = \frac{1}{N!} (z_1)^N ; \quad z_1 = \int dt_1 e^{-\beta H_1}$$

- minule jsme řešili kanonicky a dospěli jsme ke vztahu pro "volnou energii"

$$F = F(T, \Sigma, N, mgz)$$

plocha "podstavky"  $\uparrow$  grav. síla  $\equiv$  síla sdružená k souř.  $z$

- Jak určit tlak? Nelze! V tomto popisu nemí dobře slof. Intuitivně chápeme, že "lokální" měřený tlak závisí na  $z$ , nemá tedy stejný v celém objemu, jak jsme v TD v rovnovážném stavu vždy požadovali od intenzivních proměnných.

• Rigorózně:

$$k_B \log Z = S \left[ \frac{1}{T}, \frac{F_z}{T} \right] \quad \dots \text{nějaká polární Maxwell funkce s diferenciálem}$$

$$dS[\cdot, \cdot] = - \frac{1}{T} d \left( \frac{1}{T} \right) + \frac{\tilde{p}}{T} d\Sigma - \langle z \rangle d \left( \frac{F_z}{T} \right) - \frac{\mu}{T} dN$$

$$\uparrow \langle H \rangle = U + \langle mgz \rangle = U + mg \langle z \rangle$$

i) Jak interpretovat  $\tilde{p}$ ?

ii)  $F_z z$  je vyintegrováno, dostupná je již jen střední hodnota  $\Rightarrow$  lokální závislost celkově na  $z$  je ztracena

$\Rightarrow$  pro nalezení  $p=p(z)$  je třeba uvažovat objemnou rovnováhu mezi infinitesimálními "vrstevmi plynu"  $\Rightarrow$  ideální bude GK součet, neboť vrstvy mohou vyměňovat částice

• vrstvy lze popisovat i kanonicky, ale je to nešťastné

# Řešení

1) najdeme velkou  
potenciál  $\Phi$  pro  
1 vektor jako funkci  $z$

$\delta z \downarrow$

$$\delta V = \sum \delta z$$

$\uparrow z$

2) vektory jsou v tepelné a chem. rovnováze

i,  $\beta(z) = \beta(z + \delta z) \Leftrightarrow \beta = \text{const}$

ii,  $\mu(z) = \mu(z + \delta z) \Leftrightarrow \mu = \text{const}$

3,  $d\Phi(T, \delta V, \mu, z) = \dots - p d(\delta V) \dots$

$\Rightarrow$  loc. je tlak dobře definován:

$$p(z) = - \frac{d\Phi}{d(\delta V)}$$

4) hodnotu  $\mu$  určíme z celkového počtu částic  
(typický vzhled při GK popisu, velikost závislé  
na  $\mu$  nám obvykle mnoho měřítek)

ad 1,  $Z_1(z) = \int_{x,y \in \Sigma} d\tau_1 e^{-\beta H_1} = \frac{\sum \delta z}{h^3} e^{-\beta \mu g z} \int d^3 p e^{-\beta \frac{p^2}{2m}}$   
 $z \in (z \pm \delta z/2) \Rightarrow z$  v int. mohou brát konst.

$$\Rightarrow Z_1 = \frac{\delta V}{h^3} e^{-\beta \mu g z} \left( \frac{2\pi m}{\beta} \right)^{3/2}$$

$$\bullet Z_G = \sum_{\delta N} \frac{1}{(\delta N)!} (Z_1)^{\delta N} e^{-\alpha \delta N} = \exp \left( \frac{\delta V}{h^3} e^{-\beta \mu g z} \left( \frac{2\pi m}{\beta} \right)^{3/2} \right)$$

$\delta N$  je # částic v dané větvi

$$\bullet \Phi = - \frac{1}{\beta} \log Z_G = - \frac{\delta V}{h^3} e^{\alpha} e^{-\beta \mu g z} \left( \frac{2\pi m}{\beta} \right)^{3/2} \beta^{-5/2}$$

$\alpha = \beta \mu$

Pozu:· statistické vzako bych měl nahradit  $\beta = \frac{1}{k_B T}$ ,

ale tedy to úplně nevedí, protože  $T \leftrightarrow \beta$  bude stále konst.; důležité je nemíchat  $T$  &  $\beta$

• důležité je  $\alpha \rightarrow \beta \mu$ , abych "nepřehlíd" tuto závislost na  $\beta$

ad 2, už mám vlastně vyřešeno,  $\mu$  &  $\beta$  jsou konst. nezávislé na  $z$

ad 3,  $\Phi = \Phi(\beta, \delta V, \mu; z, mg)$

\* nepou v tomto popisu TD parametry v klas. smyslu toho "pojmu"

$$\Rightarrow p(\beta, \delta V, \mu; z, mg) = -\frac{d\Phi}{d(\delta V)} = \frac{1}{h^3} e^{\beta \mu} e^{-\beta mgz} (z \eta m)^{3/2} \beta^{-5/2}$$
$$= -\frac{\Phi}{\delta V} \quad (*)$$

ad 4, tato formule opravdu není příliš užitečná!

$\Rightarrow e^{\beta \mu}$  vidíme takto:

$$i, \langle \delta N \rangle(z, \mu) = -\frac{\partial \Phi}{\partial \mu} \quad \left( = \frac{\partial \log Z_G}{\partial \alpha} \right)$$

$$ii, N = \int \langle \delta N \rangle$$

$$\bullet \langle \delta N \rangle = -\frac{\partial \Phi}{\partial \mu} = -\beta \Phi \stackrel{(*)}{=} \beta p \delta V \Rightarrow \text{nepřekvapivě dostáváme stav. rovnici id. plynu}$$

$$N = \int \langle \delta N \rangle = \int_0^{\infty} dz \sum_{\mu} \frac{e^{\beta \mu} e^{-\beta mgz} (z \bar{n} m)^{3/2}}{h^3} \beta^{-3/2}$$

$\langle \delta N \rangle \propto \delta V = \sum dz \Rightarrow \int \langle \delta N \rangle = \int_0^{\infty} \cdot dz$

$$= \frac{\sum e^{\beta \mu}}{h^3} \left( \frac{z \bar{n} m}{\beta} \right)^{3/2} \frac{e^{-\beta mgz}}{\beta mg} \Big|_0^{\infty} = \frac{\sum e^{\beta \mu}}{mg h^3} (z \bar{n} m)^{3/2} \beta^{-5/2}$$

$$\Rightarrow e^{\beta \mu} = \frac{N}{Z} \frac{mg h^3}{(z \bar{n} m)^{3/2}} \beta^{5/2}$$

$$\cdot p = \frac{1}{h^3} e^{\beta \mu} e^{-\beta mgz} (z \bar{n} m)^{3/2} \beta^{-5/2} = \frac{N}{Z} mg e^{-\beta mgz}$$

• protože ale ani  $N$  neznáme, spokojíme se s klasickým výsledkem

$$p = p_0 e^{-\frac{mgz}{k_B T}}$$

---

DONE