

Correction de l'examen final de Physique statistique du 13 mars 2024

Questions de cours

1/ (...)

4/ On introduit $P_{\ell}^{c} = \frac{1}{Z} e^{-\beta E_{\ell}}$ dans la formule de Shannon $S = -k_{\rm B} \sum_{\ell} P_{\ell} \ln P_{\ell}$. On obtient $S^{c} = (\overline{E}^{c} - F)/T$. Calculons $\frac{\partial F}{\partial T}$:

$$-\frac{\partial F}{\partial T} = k_{\rm B} \ln Z + k_{\rm B} T \frac{\partial}{\partial T} \ln Z = k_{\rm B} \ln Z - k_{\rm B} \beta \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z = \frac{-F + \overline{E}^{c}}{T} = S^{c}$$
 (1)

QED.

Correction du pb 1 : Pression osmotique

Un fluide à l'équilibre occupe un volume V et a une énergie E et un nombre de molécules N.

- 1/ Le nombre de microétats accessibles du fluide est supposé de la forme $\Omega(E, V, N) \sim \left[f\left(\frac{V}{Nv_0}, \frac{E}{N\varepsilon_0}\right)\right]^N$, où v_0 et ε_0 sont deux échelles microscopiques. f(x, y) est une fonction croissante de x et de y: quand le volume ou l'énergie croît, le volume de l'espace des phases accessible, i.e. Ω , augmente.
- 2/ Si le fluide est isolé, l'entropie est donnée par la formule de Boltzmann-Planck (entropie microcanonique) $S(E, V, N) = k_{\rm B} \ln \Omega(E, V, N)$, ce qui donne la forme

$$S(E, V, N) = Nk_{\rm B} \ln \left[f\left(\frac{V}{Nv_0}, \frac{E}{N\varepsilon_0}\right) \right]$$
 (2)

qui présente les bonnes propriétés d'extensivité. Cela justifie la forme de $\Omega(E, V, N)$.

- 3/ Température microcanonique : $1/T \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\partial S}{\partial E}$. Cela donne $T = \frac{\varepsilon_0}{k_{\text{B}}} \frac{f}{\partial y f} = \frac{\varepsilon_0/k_{\text{B}}}{\partial y \ln f}$.
- 4/ Pression microcanonique : $p \stackrel{\text{def}}{=} T \frac{\partial S}{\partial V}$, ce qui donne $p = \frac{\varepsilon_0}{v_0} \frac{\partial_x f}{\partial_y f} = \frac{\varepsilon_0}{v_0} \frac{\partial_x \ln f}{\partial_y \ln f}$.

Le volume V est maintenant séparé en deux sous volumes V_1 et V_2 (avec $V = V_1 + V_2$) par une paroi perméable laissant passer les molécules du liquide. La paroi ne change pas les propriétés du fluide qui est toujours décrit par l'entropie de la question 2/.

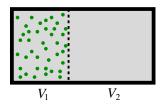


Figure 1 : La paroi est perméable au solvant (gris) et imperméable au soluté (boules vertes).

5/ Pressions dans les deux sous volumes : l'entropie est fonction de $S(\cdot, V_1 + V_2, \cdot)$, donc $p_1 = T \frac{\partial S}{\partial V_1} = T \frac{\partial S}{\partial V} = p$. De même $p_2 = p$.

6/ Le soluté est traité comme un gaz parfait de N_s particules occupant un volume V_1 .

$$\Phi_s(E) = \frac{1}{N_s! h^{3N_s}} \int_{V_1} d^3 \vec{r}_1 \cdots \int_{V_1} d^3 \vec{r}_{N_s} \int d^3 \vec{p}_1 \cdots \int d^3 \vec{p}_{N_s} \theta_H \left(E_s - \sum_{i=1}^{N_s} \frac{\vec{p}_i^2}{2m_s} \right)$$
(3)

$$= \frac{V_1^{N_s}}{N_s! \Gamma(\frac{3N_s}{2} + 1)} \left(\frac{m_s E_s}{2\pi\hbar^2}\right)^{\frac{3N_s}{2}} \sim e^{\frac{5}{2}N_s} \left(\frac{V_1}{N_s}\right)^{N_s} \left(\frac{m_s E_s}{3\pi\hbar^2 N_s}\right)^{\frac{3N_s}{2}}$$
(4)

On a utilisé la formule pour le volume de la sphère de dimension 3N. On déduit $\Omega_s(E_s, V_1, N_s) = \Phi'_s(E)\delta E$.

- 7/ Si E et E_s fixées, le nombre de microétats accessibles du système total (solvant + soluté) est $\Omega_{\text{tot}} = \Omega(E, V, N) \Omega_s(E_s, V_1, N_s)$.
- 8/ Le fluide et le soluté sont à l'équilibre, i.e. E et E_s sont des variables internes (fluctuantes).
 - a) Le nombre de microétats accessibles du système est

$$\Omega_{\text{tot}} = \sum_{E} \Omega(E, V, N) \Omega_s(E_{\text{tot}} - E, V_1, N_s)$$
 (5)

La somme met en jeu le produit d'une fonction rapidement croissante de E par une fonction rapidement décroissante. Elle est dominée par le voisinage d'une valeur optimale E^m qui maximise la somme des entropies du fluide et du soluté

$$k_{\rm B} \ln \Omega(E, \cdot) + k_{\rm B} \ln \Omega_s(E_{\rm tot} - E, \cdot) = S(E, \cdot) + S_s(E_{\rm tot} - E, \cdot) = \widetilde{S}(E)$$
(6)

(qu'on a appelé "l'entropie réduite" dans le cours). $\widetilde{S}(E)$ est maximum pour $\frac{\partial S}{\partial E} - \frac{\partial S_s}{\partial E_s} = 0$ i.e.

$$T(E) = T_s(E_{\text{tot}} - E) \tag{7}$$

qui est la condition d'équilibre thermique (égalité des températures microcanoniques du fluide et du soluté). La solution de cette équation est la valeur la plus probable de l'énergie du fluide, E^m . La somme (5) est dominée par $E \sim E^m$, d'où $\Omega_{\rm tot} \sim \Omega(E^m, V, N) \Omega_s(E_{\rm tot} - E^m, V_1, N_s)$.

b) Considérons par exemple $f(x,y) = c\,x\,y^{\alpha}$, i.e. $\Omega(E,V,N) \propto \left(\frac{V}{N}\right)^N \left(\frac{E}{N}\right)^{\alpha N}$ d'où $T(E) = E/(\alpha N k_B)$. La condition d'équilibre devient

$$\frac{E}{\alpha N k_B} = \frac{2(E_{\text{tot}} - E)}{3N_s k_B} \qquad \Rightarrow \qquad E^m = \frac{2\alpha N}{3N_s + 2\alpha N} E_{\text{tot}}$$
 (8)

Si $N \gg N_s$ (attendu), l'énergie du soluté est $E_s^m = E_{\rm tot} - E^m \simeq \frac{3N_s}{2\alpha N} E_{\rm tot} \ll E^m \simeq E_{\rm tot}$.

9/ L'entropie du système solvant + soluté est donc

$$S_{\text{tot}} = k_{\text{B}} \ln \Omega_{\text{tot}} \simeq k_{\text{B}} \ln \Omega(E^m, V, N) + k_{\text{B}} \ln \Omega_s(E_{\text{tot}} - E^m, V_1, N_s)$$
(9)

(on a négligé des termes non extensifs). Puisque $\Omega_s \propto V_1^{N_s}$ on obtient

$$p_1 = T \frac{\partial S_{\text{tot}}}{\partial V_1} = p + \frac{N_s k_B T}{V_1}$$
 et $p_2 = T \frac{\partial S_{\text{tot}}}{\partial V_2} = p$ (10)

où $p = T \frac{\partial S}{\partial V}$ est la pression du fluide. La présence du soluté occasionne une surpression $\Delta p = \frac{N_s k_B T}{V_1}$ dans le volume V_1 .

Correction du pb 2 : Énergie cinétique moyenne dans un gaz réel isolé

On considère un gaz de $N\gg 1$ atomes décrit par l'hamiltonien

$$\mathcal{H} = \sum_{i=1}^{N} \frac{\vec{p}_i^2}{2m} + \mathcal{U}(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N)$$
 (11)

où $\mathcal{U}(\cdot)$ est l'énergie potentielle (confinement et interactions). Le gaz est isolé et a une énergie E.

1/ Le nombre de microétats d'énergies $\leq E$ est donné par le volume de l'espace des phase des microtétats d'énergies $\leq E$, divisé par h^{3N} , le volume d'un état quantique dans l'espace des phases. On doit aussi tenir compte de l'indiscernabilité (facteur 1/N!):

$$\Phi(E) = \frac{1}{N! \, h^{3N}} \int d^3 \vec{r}_1 \cdots \int d^3 \vec{r}_N \int d^3 \vec{p}_1 \cdots \int d^3 \vec{p}_N \, \theta_H \left(E - \sum_{i=1}^N \frac{\vec{p}_i^2}{2m} - \mathcal{U}(\vec{r}_1, \cdots, \vec{r}_N) \right)$$
(12)

2/ On introduit la notation compacte $\vec{P}=(\vec{p_1},\cdots,\vec{p_N})$ et $\vec{R}=(\vec{r_1},\cdots,\vec{r_N})$. L'intégrale sur les impulsions seules fait apparaître le volume de la sphère de dimension 3N et de rayon $\sqrt{2m[E-\mathcal{U}(\vec{R})]}$:

$$\Phi(E) = \int d^{3N}\vec{R} \int \frac{d^{3N}\vec{P}}{N!h^{3N}} \theta_{H} \left(E - \mathcal{U}(\vec{R}) - \frac{\vec{P}^{2}}{2m} \right) \sim \frac{e^{5N/2}}{N^{N}} \int_{\mathcal{U}(\vec{R}) < E} d^{3N}\vec{R} \left[\frac{m[E - \mathcal{U}(\vec{R})]}{3\pi\hbar^{2}N} \right]^{3N/2}$$
(13)

à des termes non exponentiels en N près (on a utilisé Stirling $\Gamma(z+1) \sim z^z e^{-z}$).

<u>Vérif :</u> si l'on fait $\mathcal{U} = 0$ dans un volume V on retrouve $\Phi(E) \sim e^{5N/2} \left(\frac{V}{N}\right)^N \left[\frac{mE}{3\pi\hbar^2 N}\right]^{3N/2}$. Ok.

3/ L'énergie du gaz est dans l'intervalle $[E, E + \delta E]$. Le nombre de microétats accessibles $\Omega(E) = \Phi'(E) \, \delta E$ où $\Phi'(E)$ est la densité d'états.

L'entropie microcanonique est $S = k_{\rm B} \ln \Omega(E)$.

4/ Comme N est macroscopique ($\sim 10^{23}$) on attend $\Phi'(E) \, \delta E \sim \Phi(E) \, \frac{N \delta E}{E}$ (la différence est un terme non exponentiel en N); plus précisément : $\Omega(E) \sim \int \mathrm{d}^{3N} \vec{R} \, \big[E - \mathcal{U}(\vec{R}) \big]^{\frac{3N}{2} - 1}$ alors que l'exposant est 3N/2 dans l'expression de $\Phi(E)$. On peut donc écrire $S(E,N) \simeq k_{\mathrm{B}} \ln \big[\Phi(E) \big]$ (terme extensif). La température microcanonique est $\frac{1}{T} \stackrel{\mathrm{def}}{=} \frac{\partial S}{\partial E}$, d'où

$$T(E) = \frac{\Phi(E)}{k_{\rm B} \Phi'(E)} = \frac{\int_{\mathcal{U}(\vec{R}) < E} d^{3N} \vec{R} \left[E - \mathcal{U}(\vec{R}) \right]^{\frac{3N}{2}}}{\frac{3Nk_{\rm B}}{2} \int_{\mathcal{U}(\vec{R}) < E} d^{3N} \vec{R} \left[E - \mathcal{U}(\vec{R}) \right]^{\frac{3N}{2} - 1}}.$$
 (14)

5/ La distribution microcanonique dans l'espace des phases est la distribution uniforme sur les microétats accessibles

$$\rho^*(\vec{R}, \vec{P}) = \begin{cases} \text{cste} & \text{si } \mathcal{H}(\vec{R}, \vec{P}) \in [E, E + \delta E] \\ 0 & \text{sinon} \end{cases}$$
 (15)

La moyenne d'une observable est $\langle \mathcal{A}(\vec{R}, \vec{P}) \rangle = \int d^{3N} \vec{R} d^{3N} \vec{P} \, \rho^*(\vec{R}, \vec{P}) \, \mathcal{A}(\vec{R}, \vec{P})$.

6/ Dans la limite $\delta E \to 0$, la densité de probabilité est concentrée sur la couche $E = \mathcal{H}(\vec{R}, \vec{P})$, ce que l'on peut écrire à l'aide de la distribution de Dirac

$$\rho^*(\vec{R}, \vec{P}) = C_N \,\delta(E - \mathcal{H}(\vec{R}, \vec{P})) \,. \tag{16}$$

La constante de normalisation est

$$1/C_N = \int d^{3N}\vec{R}d^{3N}\vec{P}\,\delta(E - \mathcal{H}(\vec{R}, \vec{P})) = \frac{\partial}{\partial E} \int d^{3N}\vec{R}d^{3N}\vec{P}\,\theta_{\rm H}\left(E - \mathcal{H}(\vec{R}, \vec{P})\right) = N!h^{3N}\,\Phi'(E)$$

$$\propto \int d^{3N}\vec{R}\,\left[E - \mathcal{U}(\vec{R})\right]^{\frac{3N}{2} - 1}.$$
(17)

7/ Puisque l'énergie totale est fixée (le système est isolé) on peut écrire $^1\mathcal{E}_{cin}(\vec{P}) \equiv \frac{1}{2m}\vec{P}^2 = E - \mathcal{U}(\vec{R})$. L'énergie cinétique moyenne est donc

$$\langle \mathcal{E}_{\text{cin}} \rangle = \int d^{3N} \vec{R} d^{3N} \vec{P} \, \rho^*(\vec{R}, \vec{P}) \, \left[E - \mathcal{U}(\vec{R}) \right] = \frac{\int d^{3N} \vec{R} \, \left[E - \mathcal{U}(\vec{R}) \right] \int d^{3N} \vec{P} \, \delta \left(E - \mathcal{U}(\vec{R}) - \frac{\vec{P}^{\,2}}{2m} \right)}{\int d^{3N} \vec{R} \, \int d^{3N} \vec{P} \, \delta \left(E - \mathcal{U}(\vec{R}) - \frac{\vec{P}^{\,2}}{2m} \right)}.$$

Au dénominateur, on retrouve la normalisation (17). Le numérateur implique la même chose avec $[E - \mathcal{U}(\vec{R})]$ supplémentaire. ² Finalement

$$\langle \mathcal{E}_{\text{cin}}(\vec{P}) \rangle = \frac{\int_{\mathcal{U}(\vec{R}) < E} d^{3N} \vec{R} \left[E - \mathcal{U}(\vec{R}) \right]^{\frac{3N}{2}}}{\int_{\mathcal{U}(\vec{R}) < E} d^{3N} \vec{R} \left[E - \mathcal{U}(\vec{R}) \right]^{\frac{3N}{2} - 1}}$$
(18)

8/ On compare à l'expression de la température microcanonique obtenue précédemment

$$\left| \langle \mathcal{E}_{\text{cin}} \rangle = \frac{3Nk_{\text{B}}T(E)}{2} \right| \tag{19}$$

Notons qu'on a dû utiliser $N \gg 1$ (question 4/) pour arriver à cette expression.

9/ BONUS : Appliquons la formule (18) à un cas concret. Considérons un confinement harmonique, $\mathcal{U}(\vec{R}) = \frac{1}{2}m\omega^2\vec{R}^2$. Dans ce cas $||\vec{R}|| < \sqrt{2E/m\omega^2} \equiv R_E$. L'intégrale a une symétrie sphérique, on utilise $\int \mathrm{d}^{3N}\vec{R} \, f(||\vec{R}||) = S_{3N} \int_0^\infty \mathrm{d}R \, R^{3N-1} \, f(R)$ où S_{3N} est la surface de la sphère unité de dimension 3N. Finalement

$$\langle \mathcal{E}_{\text{cin}} \rangle = E \frac{\int_{0}^{R_{E}} dR \, R^{3N-1} \left[1 - R^{2} / R_{E}^{2} \right]^{\frac{3N}{2}}}{\int_{0}^{R_{E}} dR \, R^{3N-1} \left[1 - R^{2} / R_{E}^{2} \right]^{\frac{3N}{2} - 1}} = E \frac{\int_{0}^{1} d\rho \, \rho^{3N-1} \left[1 - \rho^{2} \right]^{\frac{3N}{2}}}{\int_{0}^{1} d\rho \, \rho^{3N-1} \left[1 - \rho^{2} \right]^{\frac{3N}{2} - 1}}$$
(20)

$$=E\frac{\int_{0}^{1} dt \, t^{\frac{3N}{2}-1} \left[1-t\right]^{\frac{3N}{2}}}{\int_{0}^{1} dt \, t^{\frac{3N}{2}-1} \left[1-t\right]^{\frac{3N}{2}-1}} = E\frac{B\left(\frac{3N}{2}, \frac{3N}{2}+1\right)}{B\left(\frac{3N}{2}, \frac{3N}{2}\right)} = \frac{E}{2}.$$
 (21)

où l'on a utilisé $\int_0^1 \mathrm{d}t \, t^{\mu-1} (1-t)^{\nu-1} = B(\mu,\nu) = \frac{\Gamma(\mu)\Gamma(\nu)}{\Gamma(\mu+\nu)}$. On a retrouvé un résultat connu pour l'oscillateur harmonique : $\langle \mathcal{E}_{\mathrm{cin}} \rangle = \langle \mathcal{U} \rangle = E/2 = 3Nk_{\mathrm{B}}T(E)/2$.

$$\rho^*(\vec{R}, \vec{P}) \, \mathcal{E}_{\text{cin}}(\vec{P}) \propto \delta(E - \mathcal{E}_{\text{cin}}(\vec{P}) - \mathcal{U}(\vec{R})) \, \mathcal{E}_{\text{cin}}(\vec{P}) = \delta(E - \mathcal{E}_{\text{cin}}(\vec{P}) - \mathcal{U}(\vec{R})) \, [E - \mathcal{U}(\vec{R})]$$

¹Plus précisément, le calcul fait intervenir

²l'intégrale sur les impulsions est la surface de la sphère de dimension 3N et de rayon $\sqrt{2m(E-\mathcal{U}(\cdot))}$ (comme dans $\Phi'(E)$ avant intégration sur les positions).