GRADO EN FÍSICA, CURSO 2020-2021

MECÁNICA ESTADÍSTICA

Control 1

- 1. Para el caso de N partículas a temperatura T que interaccionan débilmente, cada partícula con momento magnético μ paralelo o antiparalelo a un campo magnético externo H, calcula:
 - (a) La entropía en función de H, μ , T y N.
 - (b) La capacidad calorífica en términos de H, μ , T y N.
 - (c) Discute cuál será el comportamiento de la energía y de la entropía de este sistema cuando $T \to 0$.

(5 puntos)

- 2. Supongamos un gas ideal clásico de N moléculas de masa m en equilibrio térmico a temperatura T, en un volumen V que cumple la distribución de velocidades de Maxwell. Calcula:
 - (a) La energía media por molécula a partir de la distribución de energía $F(\epsilon)d\epsilon$. Discute el resultado con relación al principio de equipartición de la energía.
 - (b) El valor más probable de la energía, $\tilde{\epsilon}$. ¿Se cumple que $\tilde{\epsilon} = \frac{1}{2}m\tilde{v}^2$, donde \tilde{v} es el valor más probable de la velocidad?

La distribución de Maxwell para el vector velocidad es:

$$f(\vec{v})d\vec{v} = \frac{N}{V}(\frac{m}{2\pi kT})^{3/2} \exp(-\frac{mv^2}{2kT})d\vec{v}$$

(5 puntos)

Relaciones de interés:

Funciones hiperbólicas:

$$\cosh x = \frac{e^x + e^{-x}}{2}; \sinh x = \frac{e^x - e^{-x}}{2}; \tanh x = \frac{e^x - e^{-x}}{e^x + e^{-x}} \frac{d \tanh x}{dx} = 1 - \tanh^2 x$$

$$\int_0^\infty x^a e^{-bx} dx = b^{-a-1} \Gamma(a+1)$$

Donde la función Γ cumple: $\Gamma(a+1) = a\Gamma(a)$ y $\Gamma(1/2) = \sqrt{\pi}$.

Grado en Física, Curso 2020-2021

Mecánica Estadística

Control 1

- Para el caso de N partículas a temperatura T que interaccionan débilmente, cada partícula con momento magnético μ paralelo o antiparalelo a un campo magnético externo H, calcula:
 - (a) La entropía en función de H, μ , T y N. (2 purtos)
 - (b) La capacidad calorífica en términos de H, μ, T y N. (2 μων)

(5 puntos)

Ny Tonstantes - Colectividad canónica.

Dos estados: paralelo o antiparalelo al campo magnético ll

Enurgias:
$$\mathcal{E}_{+} = -\mu H$$
 $\mathcal{E}_{-} = +\mu H$

Probabilidad de cada estado:

$$P_{4} = \frac{e^{2}}{2}$$

$$P_{4} = \frac{e^{2}}{2}$$

$$P_{5} = \frac{e^{2}}{2}$$

(a) Entropia 5 = J(H, M,T,N)

Entropia de Gibbs para las N partículas:

En este caso solo tenemos 2 posibles estados:

$$=-NK\left[\frac{e^{\beta\mu H}}{z}\ln\left(\frac{e^{\beta\mu H}}{z}\right)+\frac{e^{-\beta\mu H}}{z}\ln\left(\frac{e^{-\beta\mu H}}{z}\right)\right]=$$

$$= -\frac{NK}{2} \left[e^{\beta \mu H} (\beta \mu H - h u^{2}) + e^{-\beta \mu H} (-\beta \mu H - h u^{2}) \right] =$$

$$= -\frac{NK}{2} \left[(-e^{\beta \mu H} - e^{-\beta \mu H}) \ln z + \beta \mu H (e^{\beta \mu H} - e^{-\beta \mu H}) \right] =$$

$$= NK \left[\frac{e^{\beta \mu H} (-\beta \mu H)}{L^{2}} \ln z - \beta \mu H \left(\frac{e^{\beta \mu H} - e^{-\beta \mu H}}{e^{\beta \mu H}} \right) \right] =$$

$$= NK \left[\ln z - \beta \mu H \tanh (\beta \mu H) \right]$$

$$= NK \left[\ln z - \beta \mu H \tanh (\beta \mu H) \right]$$

$$= NK \left[\ln (2\cosh (\beta \mu H) - \beta \mu H \tanh (\beta \mu H) \right]$$

Otro modo de resolverlo. Si recordamis la expresión de la entropía para la colectividad canónica (o la deducinos de la de Gibbs):

S=NK(ln Z+/5E)

donde 7 es la función de partición para una particula y E la energia media de una particula.

$$\begin{aligned}
E &= \frac{3\mu H}{2} + \frac{-3\mu H}{2} \\
E &= -\frac{3\ln 2}{3/5} = -\frac{3}{3/5} \left(\ln \left(e^{\beta \mu H} + e^{-\beta \mu H} \right) \right) = \\
&= -\frac{1}{e^{\beta \mu H} + e^{-\gamma 5 \mu H}} \cdot \left(\mu H e^{\beta \mu H} - \mu H e^{-\beta \mu H} \right) = \\
&= -\mu H \frac{e^{\beta \mu H} - e^{\beta \mu H}}{e^{\beta \mu H}} = -\mu H \tanh \left(\beta \mu H \right)
\end{aligned}$$

La misma expresión de antes.

Agui embado con la entopia del sistema de 15 particulas frente a la de una y lo mismo para la función de partición o la energia media.

(b)
$$C_{v} = \left(\frac{\partial \overline{E}}{\partial T}\right)_{v} = \left(\frac{\partial \overline{E}}{\partial f}\right)_{v} \left(\frac{\partial f}{\partial T}\right)$$

$$\left(\frac{\partial \overline{E}}{\partial s}\right) = -N\mu H \left(1 - \tanh^2(s\mu H)\right). \mu H = -N\mu^2 H^2 (1 - \tanh^2(s\mu H))$$

Tenemo el valor de la derivada de tomb en las relaciones al final de la hoja del control.

$$C_{v} = \left(\frac{\partial \overline{E}}{\partial T}\right)_{v} = -N_{\mu}^{2}H^{2}(1 - \tanh^{2}(s_{\mu}H)) \cdot \left(-\frac{1}{kT^{2}}\right)$$

$$C_{v} = N F (S \mu H)^{2} (1 - \tanh^{2} (S \mu H))$$

(c)
$$\overline{E} = -N_{\mu}H \tanh(s_{\mu}H)$$

 $SiT \rightarrow 0 \tanh(s_{\mu}H) \sim 1 \rightarrow \overline{E} = -N_{\mu}H$

Los epines tienden a alinearse con el campo maquético y en el caro extremo T=0 estamo en el estado fundamental con energía E=-Null y por tanto todo los espines alineados con el campo maquético.

En ce caro tendiámos una única configuración y por tanto la entropia sería cero. T=0 S=0.

$$S = NK \left(\ln \left(e^{\beta \mu H} + e^{\beta \mu H} \right) - \beta \mu H \right)^{2}$$

$$\sim NK \left(\beta \mu H - \beta \mu H \right) = 0$$

- Supongamos un gas ideal clásico de N moléculas de masa m en equilibrio térmico a temperatura T, en un volumen V que cumple la distribución de velocidades de Maxwell. Calcula:
 - (a) La energía media por molécula a partir de la distribución de energía F(ε)dε. Discute el resultado con relación al principio de equipartición de la energía.
 (2.5 punts)
 - (b) El valor más probable de la energía, ε̄. ¿Se cumple que ε̄ = ½mv̄², donde v̄ es el valor más probable de la velocidad? (2.5 γωντος)

La distribución de Maxwell para el vector velocidad es:

$$f(\vec{v})d\vec{v} = \frac{N}{V}(\frac{m}{2\pi kT})^{3/2}\exp{(-\frac{mv^2}{2kT})}d\vec{v}$$

(a) Para calcular la energia media a poutir de F(E) dE:

$$\frac{1}{\varepsilon} = \frac{\int F(\varepsilon) \, \varepsilon \, d\varepsilon}{\int F(\varepsilon) \, d\varepsilon}$$

Tendremos que obtener F(E). dE a partir de $f(\vec{v}) d\vec{v}$ la energia de un gas ideal es la energia cinética, por tanto relacionada con el módulo de la velocidad:

$$\varepsilon = \frac{1}{2} m v^2$$

Tenemis que obtener la distribución del módulo de velocidades:

$$F(v) dv = 4\pi v^2 \int (\vec{v}) dv =$$

$$= 4\pi v^2 \left(\frac{N}{V} \right) \left(\frac{m}{2\pi KT} \right)^{3/2} e^{-\frac{mv^2}{2KT}} dv$$

Shora podenur sustituir por la E. dE = mu du

$$dv = \frac{dE}{mv} = \frac{dE}{\sqrt{2mE}}$$
 $v = \sqrt{\frac{2E}{m}}$

$$F(\varepsilon) d\varepsilon = 4\pi \left(\frac{2\varepsilon}{m}\right) \left(\frac{N}{V}\right) \left(\frac{m}{2\pi KT}\right)^{3/2} e^{-\frac{\varepsilon}{kT}} \cdot \frac{d\varepsilon}{\sqrt{2\varepsilon m}} = \frac{1}{2\varepsilon}$$

$$= 2\pi \left(\frac{N}{U}\right) \left(\frac{1}{\pi KT}\right)^{3/2} \cdot \mathcal{E}^{1/2} e^{-\frac{\mathcal{E}}{KT}} \cdot d\mathcal{E}$$

$$\int F(\varepsilon) d\varepsilon = \frac{N}{V}$$
 (o prodemos calcularlo)

$$\frac{1}{\varepsilon} = \frac{\int F(\varepsilon) \, \varepsilon \, d\varepsilon}{\int F(\varepsilon) \, d\varepsilon} = 2\pi \left(\frac{1}{\pi \, \text{KT}} \right)^{3/2} \int \frac{3/2}{\varepsilon} \, e^{-\frac{\varepsilon}{k} T} \, d\varepsilon$$

En la hoja tenemos la solución de integrales de crte tipo:

$$\int \mathcal{E}^{3/2} e^{-\mathcal{E}/kT} d\mathcal{E} = \left(\frac{1}{kT}\right)^{-\frac{3}{2}-1} T\left(\frac{3}{2}+1\right) =$$

$$= \left(\frac{1}{kT}\right)^{-\frac{5}{2}} \frac{3}{2} T\left(\frac{3}{2}\right) = \left(kT\right)^{\frac{5}{2}} \frac{3}{2} \frac{1}{2} T\left(\frac{1}{2}\right) = \left(kT\right)^{\frac{5}{2}} \frac{\sqrt{\pi} \cdot 3}{4}$$

$$\overline{\mathcal{E}} = 2\pi \left(\frac{1}{\pi kT}\right)^{\frac{3}{2}} \left(kT\right)^{\frac{5}{2}} \frac{\sqrt{\pi} \cdot 3}{4} = \frac{3}{2} kT$$

$$\overline{\mathcal{E}} = \frac{3}{2} kT$$

Esta es la solución que se espera eltener del principio de equipartición por el cual cada ténuiro de energía cuadrático (como la energía cinética) contribuye con £KT.

En 3D -1 3 KT.

$$F(\varepsilon) = \frac{N}{V} 2\pi \left(\frac{1}{\pi KT}\right)^{3/2} \varepsilon^{1/2} \exp\left(-\frac{\varepsilon}{KT}\right)$$

$$\frac{\partial F(\varepsilon)}{\partial \varepsilon} = \frac{N}{V} 2\pi \left(\frac{1}{\pi KT}\right)^{3/2} \left[\frac{1}{2} \varepsilon^{1/2} \cdot e^{-\frac{\varepsilon}{KT}} + \varepsilon \cdot e^{-\frac{\varepsilon}{KT}} \left(-\frac{1}{KT}\right)\right] = 0$$

$$\varepsilon \cdot \varepsilon$$

$$\frac{1}{2}\tilde{\varepsilon}^{-\frac{1}{2}} - \frac{1}{KT}\cdot\tilde{\varepsilon}^{\frac{1}{2}} = 0$$

$$\tilde{\varepsilon} = \frac{kT}{2}$$

Para ver si se cumple que $\widetilde{\mathcal{E}} = \frac{1}{2} \, \text{m } \widetilde{V}^2$ tenemos que obtener \widetilde{V} por el un mo procedimiento.

$$\frac{dF(v)}{dv}|_{v=\tilde{v}}=0$$

$$\frac{dF(v)}{dv} = 4\pi \frac{V}{V} \left(\frac{u}{2\pi kT} \right)^{\frac{3}{2}} \left[2v e^{-\frac{\Delta uv^2}{2} - V^2} e^{-\frac{\Delta uv^2}{2}} \right]$$

$$2U - U^{3} / M = 0$$

$$V^{2} = \frac{2KT}{M} \qquad V = \sqrt{\frac{2KT}{M}} \rightarrow \frac{1}{2} m U^{2} = \frac{kT}{M}$$
No coincide.

EXÁMENES - ESTUDIO PARCIAL 1 DIC 2023



PARCIAL 1 2020 - 2021

EJERCICIO 1: para el caso de N partículas a temperatura T que interaccionan debilmente, cada partícula con momento magnético u paralelo o antiparalelo a un campo magnético externo H, calcula:

(2p) a) Entropia en función de 11, u, Ty N.

(2p) b) Capacidad calonfica en terminos de H, u, Ty N.

(1p) c) Discutir el comportamiento de la energía y de la entropia si T>0.

a) Nos hablan de temperatura T -> COLECTIVIDAD CANÓNICA

H : Espín paralelo a
$$\vec{H}$$
: $S = +\frac{1}{2}$, $E + = -\mu H$

• Espín antiparalelo a \vec{H} : $S = -\frac{1}{2}$, $E_- = \mu H$

Para conocer la entropia vouvos a emplear la entropia de Gibos, porque sabemos más acerca de las probabilidades que de IZ(E)

Camónica.

· FUNCIÓN DE PARTICION : Z = [EBEr = EBE+ + EBE- EBUN+EBUH

· ENTROPÍA DE GIBBS: - NK \ Pi lupi = 5

Borregada de

S = - NK \(\sum_{i=1}^{\text{P}} \text{PilnPi} = - NK \cdot \[\text{P+lnP+ + P-lnP-} \] = \(\begin{array}{c} \text{S ptos a towar} \\ \text{x culo} \end{array} \)

=-NK. [eBMH+EBMH ! lu EBMH+EBMH | e-BMH+EBMH ! lu EBMH+EBMH | lu EBMH+EBMH | lu EBMH+EBMH |

=-NK. [eBMM. BMM - e-BMMBMM] =-NKBMM [e2BMM - 1-lnt]

= - NK BUN (tanh (BUN) = - N/M [tanh (MH) [faltatle 2])
-ln2] -ln(2cosh (BUN)]

b) Para dar la capacidad calorífica necesitamos el valor medio de la energia y para elles terremos que derivar la función de partición respecto de B. $\langle E \rangle = -\frac{\partial \ln z}{\partial \beta} = -\frac{\partial}{\partial \beta} \ln (e^{-\beta \mu u} + e^{\beta \mu u}) = -\frac{\partial \ln z}{e^{-\beta \mu u} + e^{\beta \mu u}} + \mu u e^{\beta \mu u}$ = - $\mu H = \frac{e^2 \beta \mu H}{e^2 \beta \mu H} = -\mu H \cdot \tanh \beta \mu H = -\mu H \tanh \left(\frac{\mu H}{\kappa T}\right) \cdot N$ Con lo que Cv=- = = = = = = (- Mtanh (BMH)) = mil [1-tanh2 (MM)]. N truco! DERIVADA tanh fox)= touhx => f(x)= (1-take)u' O Cuando nos hablen de N particulas hery que multiplicar por N! + no sé denivar a) Pregunta más teórica, la capio de la resolución de Pons: (E)=-NuHtanh(BuH) => Si T→0 tanh(BuH)=1=>(E)=-NuH Los espines tienden a alinearse con el campo magnético y en el caso extremo T=0 estamos en el estado fundamental, con evergía E=-NuH, y por tanto todos los espines estan alineados con el campo magnético. En ese caso, tendiramos una unica configuración y por tanto la entropia seria O. T→O ⇒ S→O S=Nk(ln(eBM+ e-BMH)-BMM)=Nk(BMM-BMH)=0 Apunte mio para entendenlo: la entropia es la medida del descono cimiento del sistema. Si están todos los espines alineados, conocernos todos los microestados -> S=0 (no lay desconocimiento).

EDERCICIO 2: supongamos un gas ideal clásico de N moléculas de masa in en equilibrio térmico a temperatura T, en un volumen V que comple la distribución de velocidades de Maxwell. Calcula:

a) Energía media por partícula a partir de F(E)d(E). Discute el resultado con relación al principio de equipartición de la energía. (2'Sp)

b) El valor mais probable de la energia, (E). È se comple que (E) = 2 mr², donde i e el valor más possable de la velocidad? (2'Sp)

a) En el examen nos dan la dishibución de Marnell para el vector relocidad:

 $\int (\vec{v}) d\vec{v} = \frac{N}{V} \left(\frac{m}{2\pi \kappa T} \right)^{3/2} e^{-\frac{mV^2}{2\kappa T}} d\vec{v} = necesitames obtener$ a partir de esta distribución = (v) dv, la distribución para el módulo de le velocidad. Ca relación entre distribuciones es:

F(v)dv = 4 TV2 f(v)dv = 4TV2. N (2TKT) 2 = 2KT dv Aleova vamos a velacionar v y E de la signiente forma: $E = \frac{p^2}{2m} = \frac{1}{2}mv^2 \iff v = \sqrt{\frac{2E}{m}}$

dE = mrdv = m /2E dr = V2mE elv

Por tanto, la distribución de probabilidad de la evergía queda: $F(E) dE = 4\pi \cdot \frac{2E}{m} \cdot \frac{N}{V} \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{3/2} e^{-\frac{n \cdot 2E}{2kT}} \cdot \frac{1}{\sqrt{2kE}} dE =$

 $=2\cdot\frac{1}{\sqrt{\pi}}\cdot\sqrt{E}\cdot\frac{N}{V}\left(\frac{1}{KT}\right)^{3/2}\cdot\frac{e^{-\frac{E}{KT}}dE}{dE}=\frac{2N}{\sqrt{\pi}}\left(\frac{1}{KT}\right)^{3/2}\cdot\left(\frac{E}{KT}\right)^{1/2}\cdot\frac{e^{-\frac{E}{KT}}dE}{dE}$

La evergía media por partícula será:

(E) = 1 2 (1)3/2 e KT (E)3/2 dE

TENT - DE FINER

EF(E)dE LY RAZON DE POR QUÉ NO SE INCLUYE NO SE ENCLUYE NO SE (FIE) dE y F(E) dE = N

