## Clase 7

Manuel Garcia.

February 29, 2024

## 1 Cumplimiento de la Segunda Ley de la Termodinámica

Para dos sistemas

$$\Omega(E) = \Omega_1(E_1)\Omega_2(E_2)$$
  
$$d\Omega(E) = d [\Omega_1(E_1)\Omega_2(E_2)] = 0$$

Sujeta a la condicion

$$dE = dE_1 + dE_2 = 0$$
$$dE_1 = dE_2$$

Obtenemos

$$\frac{\partial ln\left[\Omega_{1}(E_{1})\right]}{\partial E_{1}}dE_{1}=-\frac{\partial ln\left[\Omega_{2}(E_{2})\right]}{\partial E_{2}}dE_{2}$$

Teniendo en cuenta que  $dE_10 = dE_2$ 

$$\begin{split} \left[\frac{\partial ln\left[\Omega_{1}(E_{1})\right]}{\partial E_{1}}\right]_{E_{1}=U_{1}} &= \left[\frac{\partial ln\left[\Omega_{2}(E_{2})\right]}{\partial E_{2}}\right]_{E_{2}=U_{2}} \\ &\left[\frac{\partial S_{1}(U_{1})}{\partial U_{1}}\right]_{U_{1}} &= \left[\frac{\partial S_{2}(U_{2})}{\partial U_{2}}\right]_{U_{2}} \end{split}$$

La ultima igualdad sugiere que se puede definir la temperatura de algún sistema de la siguiente manera

$$\frac{\partial S(U)}{\partial U} = \frac{1}{T}$$

Por lo tanto

$$T_1 = T_2$$

## 2 Derivacion de la Termodinamica Estadística

Hasta el momento se ha definido esta disticamente dos variables termodinámicas, la entropia  $S_1$  y la energia interna  $E_1$ .

El cambio de la entropia enuna transformacion infinitesimal casuaestática

$$dS(E,V) = \left(\frac{\partial S}{\partial E}\right)_V dU + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_E dV$$

Como  $T = \left(\frac{\partial E}{\partial S}\right)_V$  y la presión P está definida por

$$P \equiv T \left( \frac{\partial S}{\partial V} \right)_E; \qquad P = \left( \frac{\partial E}{\partial V} \right)_S$$

Sustituyendo obtenemos

$$dS = \frac{1}{T}(dE + PdV) = dE = TdS - PdV$$

Que corresponde a la primera ley de la termodinamica.

La energia libre de Helmholtz

$$dA = dE - TdS$$
  $A = E - TS$ 

Y la energia libre de Gibbs

$$dG = dA = PdV = dE - TdS + PdV$$
  $G = A + PV = E - TS + PV$ 

El calor especifico

$$C_{V} \equiv T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{V} = \left( \frac{\partial E}{\partial T} \right)_{V}$$

$$C_{P} = T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{P} = \left( \frac{\partial (E + PV)}{\partial T} \right)_{P} = \left( \frac{\partial (H)}{\partial T} \right)$$

Donde H = E + PV.

## 3 Ensamble Micronanónico Clásico

Dado que la hipersuperficie  $\omega(E)$  envuelve un volumen  $\Lambda(E)$  en el espacio de fase del sistema y recordando que

$$d\Lambda = d\vec{q}d\vec{p} = dq_1 dq_2 \cdots dq_{3N} dp_1 dp_2 \cdots dp_{3N}$$

Entonces

$$\Lambda(E) = \int_{H(p_1, \dots, p_{3N}; q_1, \dots, q_{3N}) \le E} dq_1 dq_2 \dots dq_{3N} dp_1 dp_2 \dots dp_{3N}$$

Un ensamble estadistico uniforme queda definido como la funcion densidad de probabilidad  $\rho(\vec{p}, \vec{q})$ . Este ensamble uniforme tiene la forma

$$\rho(\vec{p}, \vec{q}) = \gamma^{-1} \theta(E - H(\vec{p}, \vec{q}))$$

Siendo  $\theta(z)$  una funcion paso y  $\gamma(E)$  es una constante determinada por la condicion de normalización.

$$\gamma(E) = \int_{\Lambda} \theta(E - H(\vec{p}, \vec{q})) d\vec{q} d\vec{p}$$

Para el gas ideal

$$\Lambda(E, V, N) = \gamma(E) = V^N \frac{(2\pi m E)^{3n/2}}{(3N/2)!}$$