Notas de estudio para Examen Privado Licenciatura en Física

Diego Sarceño

23 de mayo de 2024

Índice general

Ι	Ter	rmodinámica	4				
1.	1.1. 1.2.	Sistemas Termodinámicos y Cantidades de Estado Equilibrio y Temperatura (Ley Cero de la Termodinámica): Presión, Ecuación de Estado	6 7 7 8				
2.	Prin	mera Ley de la Termodinámia	10				
	2.1.	Trabajo y Calor	10				
		2.1.1. Naturaleza del Calor	11				
	2.2.	Energía Interna y Primera Ley	11				
	2.3.	Implicaciones de la Primera Ley	12				
	2.4.	Capacidad Calorífica	12				
	2.5.	Procesos Adiabáticos					
		2.5.1. Trabajo Adiabático	13				
3.	Pro	cesos Cíclicos	14				
		Tipos de Procesos	14				
		3.1.1. Procesos Reversibles e Irreversibles					
	3.2.	Ciclo de Carnot	14				
		3.2.1. Teoremas de Carnot	15				
4.	Seg	unda Ley de la Termodinámica	16				
		· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	16				
	4.2.	Clauius	16				
	4.3.	La que te venden los divulgadores	16				
	4.4.	Reversibilidad e Irreversibilidad	16				
5.	Entropía						
		Definición de Entropía	17				
		Cambios Irreversibles					
	5.3.	Regresando a la Primera Ley	18				
	5.4	Expansión de Joule (Expansión Libre)	18				

6.	Terr	modina	ámica en Acción	21
	6.1.	Poteno	ciales Termodinámicos	21
		6.1.1.	Energía Interna	21
		6.1.2.	Entalpía, H	21
		6.1.3.	Función de Helmholtz, F	22
		6.1.4.	Función de Gibbs, G	
		6.1.5.	Relaciones de Maxwell	24
7.	Tero	cera Le	ey de la Termodinámica	26
			ciados de la Tercera Ley	26
			ecuencias de la Tercera Ley	
II	\mathbf{M}	ecánic	ca Estadística	28
8.			y Temperatura	30
	8.1.	Macro	oestados y Microestados	30
	8.2.	Ensan	nbles	30
	8.3.	Conte	908	31
		8.3.1.	Conteos Básicos	31
		8.3.2.	Fórmula de Stirling	33
	8.4.	Entrop	pía y Función de Partición	33
		8.4.1.	Postulado Básico	34
		8.4.2.	Conteo de Microestados	34
		8.4.3.	Problema Básico de Mecánica Estadística	34
		8.4.4.	Valor Esperado de E_i	35
		8.4.5.	Entropia v2	36
		8.4.6.	Función de Helmholtz	36
		8.4.7.	Calor Específico	37
9.	Eler	nentos	s de la Teoría de los Ensambles	38
	9.1.	Genera	ralidades de la Teoría de Ensambles	38
	9.2.	Oscila	adores Armónicos	40
10	.Gas	Ideal		41

III	Electromagnetismo	42
IV	Mecánica Clásica	43
\mathbf{V}	Mecánica Cuántica	44
\mathbf{VI}	Reducción de Datos	45
VII	Materia Condensada	46

Parte I Termodinámica

La termo	odinámica es derivan de	el estudio de l las propiedade	las restriccior s de simetría	nes a las posi de las leyes	bles propiedaa fundamentale	les de la mater s de la física.	ria que se

Conceptos Básicos

Propósito: La termodinámica busca describir sistemas de muchas partículas (10^{23} típicamente). Gases, líquidos, cristales, estrellas, universo, ..., <u>sistemas macroscópicos</u> y en particular, estudiar los procesos de transferencia de energía (trabajo y calor) entre cuerpos macroscópicos¹.

- Definir cantidades físicas, "variables de estado" que caracterizan un sistema macroscópico: V, T, N, U, \dots
- Relacionar estas cantidades entre sí:
 - 1. Válidas para cualquier sistema en equilibrio:
 - a) Leyes axiomáticas de la termodinámica, como Ley de la Energía, Ley de la Entroía, etc.
 - 2. Específicas
 - a) Por ecuaciones de estado como: fenomenológicas, empíricas, experimentales en la mayoria de los casos.

Es importante mencionar que la termodinámica clásica macroscópica no puede explicar porqué una ecuación de estado describe un sistema partícular.

¹Más adelante se tratará la parte microscópica con la Mecánica Estadística, poder explicativo y predictivo sobre propiedades macroscópicas de la materia, partiendo de una descripción microscópica.

1.1. Sistemas Termodinámicos y Cantidades de Estado

1. Sistema Termodinámico:

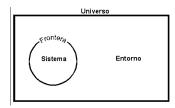


Figura 1.1: Representación gráfica de las partes de un sistema termodinámico.

- 2. Tipos de Sistemas: (depende de la frontera)
 - Sistemas aislados: No intercambian energía con el entorno. Los sistemas rígidos no pueden intercambiar trabajo y los adiabáticos no pueden intercambiar calor.
 - Sistemas cerrados: Aquel que intercambia energía y trabajo con su entorno pero la masa permanece constante. Este intercambio de energía puede ser fluctuante aunque la caracterización de estas fluctuaciones no es de interes para la termodinámica.
 - Sistemas abiertos: Aquel que intercambia tanto energía como materia con su entorno.
- 3. Variables de estado: Cualquier cantidad macroscópica que pueda describir el sistema. E, V, N, T, P, S, viscocidad μ , composición química, etc. **no** $\{\vec{r_i}, \vec{p_i}\}$.
 - Cantidades de estado extensivas: estas son aditivas (dependen de la cantidad de sustancia/moles o masa). Ejemplo: volumen, energía o entropía.
 - Cantidades de estado intensivas: son independientes de la cantidad de sustancia del sistema, como la densiada, índice de refracción, presión o temperatura.

1.2. Equilibrio y Temperatura (Ley Cero de la Termodinámica):

- 1. Estado de un sistema: Se define por un conjunto particular de <u>valores</u> de sus variables termodinámicas.
 - Como cada variable describe el sistema como un todo, en general son constantes en el espacio.
 - Las variables pueden variar (lentamente en el tiempo).
- 2. Estado de equilibrio: cada variable tiene un único valor y este valor no cambia en el tiempo.
- 3. Procesos cuasi-estáticos y no cuasi-estáticos: un proceso \equiv un cambio de estado. (normalmente un proceso cuasi-estático se toma como un proceso reversible, aquí haremos una distinción). Un proceso no cuasi-estático puede ser una expansión muy rápida de un gas. Mientras que un proceso cuasi-estático puede ser reversible o irreversible como la expansión muy lenta de un gas con un pistón (δV es muy pequeña).

Temperatura y Ley Cero: La temperatura es una cantidad "desconocida" para la mecánica y electrodinámica, es una cantidad de estado especial para la termodinámica. Esta se define clásicametne mediante un proceso (DS: no hay definición matemática...aún, se verá en la parte de mecánica estadística).

La Ley Cero es una definición de la temperatura: Variable intensiva que es igual en dos sistemas en contacto, en equilibrio sin importar la forma y ubicación de este contacto.

Otra definición de la Ley Cero: Çuando el contacto térmico entre A y B produce que B se caliente y A se enfríe, sin importar donde está este contacto, entonces no hay proceso que pueda calentar A y enfriar B que no induce un trabajo".

ËSTADO DE EQUILIBRIO"≠ ËSTADO ESTACIONARIO", estar en equilibrio implica ser estado estacionario, pero no al contrario.

1.3. Presión, Ecuación de Estado

- 1. Presión: En términos mecánicos es lo que ya se conoce F/A y en términos microscópicos es la suma de las fuerzas que realizan todas las particulas del sistema sobre A.
- 2. Ecuación de Estado: Relación entre variables independietes y la temperatura:

$$F(X, Y, T) = 0$$

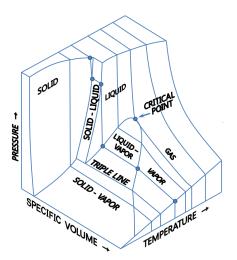


Figura 1.2: Diagrama PVT.

Por ejemplo: Ecuación del gas ideal pV = nRT, la ecuación de gas real (expansión del Virial) $pV = Nk_BT + B(T)p + C(T)p^2 + \cdots$, donde $B(T), C(T), \ldots$ son los coeficientes del Virial o la de Van der Waals.

3. Diferenciales Exactos² (e Inexactos): Suponemos una ecuación de estado z = f(x,y). Diferenciación $\mathrm{d} f(\vec{r}) = \vec{\nabla} f(\vec{r}) \cdot \mathrm{d} \vec{r}$. $\mathrm{d} f$ es un diferencial total si su integral no depende del contorno y solo de los extremos. Y este es exacto si f es totalmente diferenciable, es decir, se pueden intercambiar las derivadas cruzadas (DS: Básicamente, el teorema de Clairaut). La implicación que esta tiene en termodinámica son las transformaciones reversibles (que pasan por estados de equilibrio), en estas la ecuación de estado el valor de las variables de estado es independiente del proceso que sigue para llegar a otro estado y esto es válido para cualquier variable de estado.

²Un diferencial es exacto ssi $\left(\frac{\partial f}{\partial x}\right)_y = \left(\frac{\partial f}{\partial y}\right)_x$.

Primera Ley de la Termodinámia

2.1. Trabajo y Calor

La energía total de un sistema puede variar si recibe (cede) trabajo o calor.

1. Trabajo: Sistema sujeto a fuerzas externas. El sistema recibe energía durante una compresión. Con esta idea se tiene la convensión general (DS: Bastante lógico) $\delta W > 0$ si el sistema recibe trabajo y $\delta W < 0$ si el sistema realiza trabajo.

Caso particular¹ procesos cuasi-estáticos, $d\vec{l}$ es infinitesimal, es decir muy lento, entonces la aceleración del pistón es despresiable $\vec{F}_e + \vec{F}_i = 0$, donde F_i es la fuerza ejercida por el sistema (fuerza interna) entonces $\delta W = -\vec{F}_i \cdot d\vec{l}$. Como el proceso es cuasi-estático, el sistema está en equilibrio $\leftarrow \exists$ presión en el sistema $\vec{F}_i = PA\hat{\mathbf{z}}$. Reemplazando en la definición de trabajo $\delta W = -P \, dV$ (P cantidad intensiva, dV cantidad extensiva). \triangle Durante el trabajo infinitesimal la presión es aproximadamente constante en el intervalo [V, V + dV], pero si ΔV es grande, entonces

$$\Delta W = -\int_{V_1}^{V_2} P(V) \,\mathrm{d}V \,.$$

2. Calor: Es una forma partícular de energía distinta al trabajo, por ejemplo en el calentamiento por entrega de calor no hay un trabajo visible.

Experimento de Joule: Este fue crucial para demostrar la equivalencia entre trabajo mecánico y calor, sentando las bases de la primera Ley de la Termodinámica.

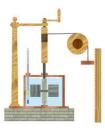


Figura 2.1: Este consiste en un contenedor de agua aislado térmicamente, un sistema de paletas y un peso y una cuerda los cuales pasan por una polea.

¹Para más ejemplos ver p9 de Notas Boyer

El procedimiento es:

- a) Elevación del peso: El peso se levanta a una cierta altura almacenando energía potencial gravitacional.
- b) Al liberar el peso, este desciende, la cuerda hace girar el eje el cual, a su vez, hace girar las paletas.
- c) Las paletas agitan el agua, creando fricción y generando calor.

Joule encontró que el aumento de la temperatura del agua estaba directamente relacionado con la cantidad de trabajo mecánico realizado. Específicamente, pudo determinar la equivalencia entre unidades de trabajo (joules) y unidades de calor (calorías). La relación que encontró es aproximadamente 4.184 joules por caloría.

Joule demostró que el calor podía generarse mediante trabajo mecánico y viceversa, consolidado el concepto moderno de energía.

Además podemos concluir que δQ y δW no son cantidades de estado, dependen del proceso, del camino (Q y W no son diferenciales exactos).

2.1.1. Naturaleza del Calor

Ënergá distribuída de manera desordenada entre partículas. Ës mucho más fácil convertir trabajo en calor que al revés.

Convensión: Misma que para el trabajo: $\delta Q = \delta Q_{\text{entorno}\leftarrow \text{sistema}}$

- $\delta Q > 0$ para un sistema que recibe calor del entorno.
- $\delta Q < 0$ para un sistema que cede calor al entorno.

2.2. Energía Interna y Primera Ley

1. Energía interna: (definición microscópica) U esta es la energía total del sistema, en el sentido mecánico-newtoniano, con N partículas

$$U = \sum_{i=1}^{N} \frac{1}{2} m_i v_i^2 + \sum_{i=1}^{N} \sum_{j>i}^{N} V(\vec{r_i}, \vec{r_j}) + \sum_{i=1}^{N} \vec{F_e}^i \cdot \vec{r_i}.$$

Donde se tiene la energía cinética, la potencial y las fuerzas externas. En general es imposible calcular esta energía y tampoco es el propósito de este curso. DS: como siempre, a esperar a mecánica estadística

(definición macroscópica): Es equivalente a la definición de microscópica si $N \to \infty$. Cantidad de estado que varía cuando el sistema recibe trabajo o calor y que tiene dimensión de energía.

2. Primera Ley de la Termodinámica: Conservación de la energía U (DS: Es básicamente una conservación de la energía, como se ve en física 1, pero con esteroides)

$$dU = \delta Q + \delta W$$
.

Formas estándares de la primera ley:

• Sistemas aislados: dU = 0

• Sistemas cerrados: $dU = \delta Q - P dV$

• Sistemas abiertos: $dU = \delta Q - P dV + \mu dN^2$.

2.3. Implicaciones de la Primera Ley

1. La energía interna es una variable de estado y un diferencial exacto:

$$dU = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V,N} dT + \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T,N} dV + \left(\frac{\partial U}{\partial N}\right)_{V,T} dN.$$

Y f(V,T,N) se conoce como la ecuación de estado.

2. Procesos Cíclicos: Son procesos de partícular interés. En estos procesos $U_f=U_o$ o, en otras palabras

$$\oint \mathrm{d}U = 0,$$

esto implica $\Delta W + \Delta Q = 0$ $\Delta W = -\Delta Q \neq 0$, en esto se tienen dos casos importantes

• Caso $\Delta W < 0$: motor, fuente de calor en el entorno, pero necesitamos $\Delta Q > 0$.

 \bullet Caso $\Delta Q < 0$: refrigerador, trabajo sobre el sistema, pero se necesita $\Delta W > 0$.

2.4. Capacidad Calorífica

Se define como $\delta Q = c \, dT$, un incremento o decremento de temperatura, donde la constante c es la capacidad calorífica. Recordemos que $dU = \delta Q - P \, dV$ para un sistema cerrado sin fuerzas externas.

$$C_V = \left(\frac{\delta Q}{\delta T}\right)_V$$
, Volumen constante,

$$C_P = \left(\frac{\delta Q}{\delta T}\right)_P$$
, presión constante,

y como consecuencia de la primera ley: V = cte entonces $dU = \delta Q$ por ende $C_V = \left(\frac{dU}{dT}\right)_V$. C_V y C_P son cantidades extensivas, en algunos libros $C_v = \frac{1}{N} \left(\frac{dU}{dT}\right)_V$ capacidad por partícula o por mol (en este caso sería una cantidad intensiva).

Gas Ideal se tienen dos casos, para un gas monoatómico y diatómico

Monoatómico
$$U = \frac{3}{2}Nk_BT$$
,

Diatómico
$$U = \frac{5}{2}Nk_BT$$
.

²En transformaciones cuasi-estáticas

Para todo material en equilibrio se tiene la siguiente relación entre C_V y C_P . Para ello se considerará N = cte (sistema cerrado), como variables se tienen P, V, T; sin embargo, f(P, V, T) = 0 es la ecuación de estado de equilibrio. Por ello se toman dos variables independientes U = U(P, V) = U(P, T) = U(V, T). Además se tienen dos maneras de escribir el diferencial de energía interna: la primera ley y el diferencial total. Con esto:

$$\delta Q - p \, dV = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V dT + \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T dV$$

$$\delta Q = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V dT + \left[p + \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T\right] dV$$

dividiendo entre dT se tiene

$$C_P = \underbrace{\left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V}_{C_V} + \left[p + \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T\right] \left(\frac{\delta Q}{\delta T}\right)_P$$

$$C_P - C_V = \left[p + \left(\frac{\partial U}{\partial V} \right)_T \right] \left(\frac{\delta Q}{\delta T} \right)_P.$$

Esta siempre es positiva. Para un gas ideal $\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T = 0, p = \frac{Nk_BT}{V}, \left(\frac{\delta Q}{\delta T}\right)_P = \frac{V}{T}$.

$$C_p - C_V = Nk_B$$

2.5. Procesos Adiabáticos

Es aquel proceso reversible en un sistema térmicamente aislado, por lo que no existe un intercambio de calor entre él y el entorno $\delta Q=0$. Por lo que $\mathrm{d} U=-p\,\mathrm{d} V$, y en un gas ideal $\mathrm{d} U=\left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V\mathrm{d} T=C_V\,\mathrm{d} T$. Lo que implica que

$$\frac{\mathrm{d}T}{T} = \frac{C_p - C_V}{C_V} \frac{\mathrm{d}V}{V}.$$

Donde $\frac{C_P}{C_V} = \gamma$, número adimensional. Integrando DS: Y haciendo calculito del kinder, como diría Damián se tienen las siguientes equivalencias

$$TV^{\gamma-1} = PV^{\gamma} = T^{\gamma}P^{1-\gamma} = \text{cte.}$$

2.5.1. Trabajo Adiabático

Teniendo $\delta W = -p \, dV$, las equivalencias anteriores y nuevamente calculito del kinder y se llegamos a lo siguiente

$$\Delta W = \frac{1}{\gamma - 1} [P_1 V_1 - P_o V_o] = \frac{N k_B}{\gamma - 1} [T_1 - T_o] = C_v [T_1 - T_o].$$

Es claro que se puede llegar a este resultado directamente desde la primera ley.

Procesos Cíclicos

3.1. Tipos de Procesos

El primer tipo es aquel que tiene una variable de estado constante: isotérmicos, isocóricos, isobáricos y adiabáticos DS: el nombre es bastante claro con lo que implica cada proceso.

3.1.1. Procesos Reversibles e Irreversibles

Un proceso se dice reversible cuando estados sucesivos del mismo procesos difieren infinitesimalmente de estados de equilibrio. Dado esto, existen procesos reversibles termodinámicamente, los cuales cumplen con dos condiciones: ser cuasi-estático y un proceso no disipativo.

3.2. Ciclo de Carnot

El ciclo de Carnot se produce en un equipo o máquina cuando trabaja absorbiendo una cantidad de calor Q_1 de una fuente de mayor temperatura y cendiendo una cantidad de calor Q_2 a la de menor temperatura produciendo un trabajo sobre el exterior.

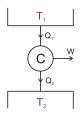


Figura 3.1: Esquema de una máquina de Carnot.

El rendimiento del ciclo está definido por

$$\eta = 1 - \frac{Q_2}{Q_1}.$$

Y, como se verá más adelante, es el mayor producido por cualquier máquina que funcione cíclicamente entre las mismas fuentes de temperatura.

Como todos los procesos que tienen lugar en el ciclo ideal son reversibles, el ciclo puede invertirse y la máquina absorbería calor de la fuente fría y cedería calor a la fuente caliente, teniendo que suministrar trabajo a la máquina. Si el objetivo de esta máquina es extraer calor de la fuente fría (para mantenerla fría) se denomina máquina frigorífica, y si es ceder calor a la fuente caliente, bomba de calor.

El ciclo de Carnot¹ consta de cuatro etapas: dos procesos isotermos y dos adiabáticos, como se muestra en el siguiente diagrama P-V

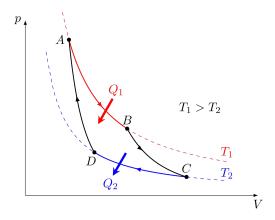


Figura 3.2: Ciclo de carnot en el diagrama de Clapeyron.

- AB: Expansión isoterma;
- BC: Expansión adiabática;
- CD: Comprensión isoterma;
- DA: Comprensión adiabática.

3.2.1. Teoremas de Carnot

- 1. No puede existir una máquina térmica que funcionando entre dos fuentes térmicas dadas tenga mayor rendimiento que una de Carnot que funcione entre esas mismas fuentes térmicas.
- 2. Dos máquinas reversibles operando entre las mismas fuentes térmicas tienen el mismo rendimiento.

¹Ver wikipeeeediaaa para la explicación detallada de cada paso.

Segunda Ley de la Termodinámica

4.1. Kelvin-Planck

Es imposible construir un motor que opere en ciclos y extraiga calor de una fuente que convierta el calor extraído exclusivamente en trabajo.

4.2. Clauius

Es imposible construir un frigorífico que, operando en un ciclo, transferencia completamente el calor de una fuente de menor temperatura a una fuente de temperatura mayor.

DS: Raras tus formulaciones pue.

4.3. La que te venden los divulgadores

La cantidad de entropía del universo tiende a incrementarse en el tiempo. Este principio establece la irreversibilidad de los procesos físicos, especialmente durante el intercambio de calor.

4.4. Reversibilidad e Irreversibilidad

Un proceso reversible es un proceso que realiza de tal forma que el sistema y su entorno pueden regresara su sestados iniciales sin producir ningún cambio en el resto del universo. (DS: Si, es otra forma de redactar la reversibilidad.)

Entropía

La entropía es posiblemente el más importante e insuficientemente conocido concepto en fisiología. Es una magnitud física que permite determinar la parte de la energía que no puede utilizarse para producir trabajo y está ligada con el grado de desorden de un sistema.

5.1. Definición de Entropía

Ya se introdujo la integral $\oint dQ/T = 0$. Esto implica que la integral

$$\int_{A}^{B} \frac{dQ}{T}$$

es independiente del camino; por ende, se define entropía como el diferencial exacto

$$dS = \frac{dQ}{T},$$

tal que

$$S(B) - S(A) = \int_{A}^{B} \frac{dQ}{T},$$

y S es una función de estado. Para un proceso adiabático se tiene que dQ = 0. Por eso un proceso adiabático no presenta cambios en la entropía (los procesos adiabáticos también son llamados isoentrópicos).

5.2. Cambios Irreversibles

Ya se tiene la definición de entropía en términos de cambios reversiles. Dado que S es una función de estado

$$\oint \frac{dQ_{rev}}{T} = 0.$$

Entonces

$$\mathrm{d}S = \frac{dQ_{rev}}{T} \ge \frac{dQ}{T}.$$

Consideremos un sistema térmicamente aislado dQ = 0; por lo tanto $dS \ge 0$.

La entropía solo puede mantenerse igual (cambios reversibles) o aumentar (cambios irreversibles). Tomando al universo como un sistema térmicamente aislado.

5.3. Regresando a la Primera Ley

Ahora podermos mostrar una forma más elegante y útil de la 1ra ley

$$dU = dQ + dW$$

 $\operatorname{pero} dQ = T \, \mathrm{d}S \, \operatorname{y} dW = -p \, \mathrm{d}V.$

$$\mathrm{d}U = T\,\mathrm{d}S - p\,\mathrm{d}V$$

en esto se asume un proceso reversible. Pero para uno irreversible se tiene que $dQ \leq T dS$ y $dW \geq -dV$. Lo que se nivela y siempre se llega a lo visto para procesos reversibles.

S, V son extensivas y T, p son intensivas¹

$$dU = \underbrace{\left(\frac{\partial U}{\partial S}\right)_{V}}_{T} dS + \underbrace{\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{S}}_{-p} dV.$$

DS: Ahora toca profanar la matemática.

$$\frac{p}{T} = \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_U.$$

Resumen

- $\bullet \ \mathrm{d} U = \! \bar{d} Q + \! \bar{d} W$ siempre es cierto
- dQ = T dS reversibles
- $dW = -p \, dV$ reversibles
- $dW \ge -p \, dV \, y \, dQ \le T \, dS$ irreversibles.

5.4. Expansión de Joule (Expansión Libre)

Es un proceso irreversible en el cual un gas se expande en un recipiente vacío y aislado. Los gases experimentan un cambio de temperatura durante la expansión libre.

¹Esto funciona por el teorema recíproco y por el teorema de reciprocidad: $\left(\frac{\partial x}{\partial y}\right)_z \left(\frac{\partial y}{\partial z}\right)_x \left(\frac{\partial z}{\partial x}\right)_y = -1.$

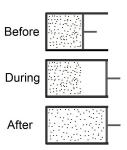
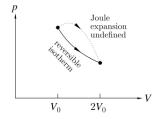


Figura 5.1: También se puede lograr moviendo el pistón hacia fuera más rápido que los átomos del gas.

Durante la expansión libre, ningún trabajo es realizado por el gas. El bas pasa a través de los estados que no están en equilibrio termodinámico antes de llegar a su estado fina, lo que implica que no se pueden definir parámetros termodinámicos como valores del gas en su conjunto.

Una expansión libre se consigue típicamente mediante la apertura de una llave de paso que permite que el gas se expanda en un vacío. Aunque sería difícil de lograr en la realidad, es instructivo imaginar una expansión libre causada por un pistón en movimiento más rápido que prácticamente cualquier átomo. Ningún trabajo se hace porque no hay presión sobre el pistón. Sin energía térmica que sale o entra en el pistón. Sin embargo, hay un cambio de entropía.

$$\Delta S = \int_{i}^{f} dS = \int_{V_{o}}^{2V_{o}} \frac{p \, dV}{T} = \int_{V_{o}}^{2V_{o}} \frac{R \, dV}{V} = R \ln 2.$$



Luego de que suceda la expansión de Joule, solo se puede poner el gas a la izquierda comprimiendolo. El método que involucra la menor cantidad de trabajo es una compresión isotérmica, cuyo trabajo para 1 mol de gas es

$$\Delta W = -\int_{2V_o}^{V_o} p \, dV = -\int_{2V_o}^{V_o} \frac{RT}{V} \, dV = RT \ln 2 = T \Delta S_{gas}.$$

El incremento de entropía en una expansión de Joule es $\Delta W/T$.

Paradoja?

■ En la expansión de Joule, el sistema es aislado térmicamente, por lo que no hay flujo/intercambio de calor: $\Delta Q = 0$.

- No hay trabajo realizado: $\Delta W = 0$.
- Por ello $\Delta U = 0$ (para un gas ideal, $\Delta T = 0$).
- \bullet Pero si $\Delta Q=0,$ esto implica que $\Delta S=\Delta Q/T=0?$

El razonamiento anterior es correcto hasta la última parte: la respuesta a la ultima preguna es **NO!** La ecuación dQ = T dS es cierto solamente para procesos reversibles. En general $dQ \leq T dS$, y se tiene $\Delta Q = 0$ y $\Delta S = R \ln 2$, entonces se tiene que $\Delta Q \leq T dS$.

Termodinámica en Acción

6.1. Potenciales Termodinámicos

La energía interna es muy útil, es una función de estado la cual se mantiene cambiando de la misma forma con forme el sistema pase de un estado de equilibrio a otro; sin embargo, a pesar de ser útil, no es única (DS: que triste). Se pueden crear otras funciones de estado dependientes de p, V, T y S en algúna combinación que de como resultado unidades de energía; obviamente, muchas de estas combinaciones no reperesentarán ningún sistema físico, pero algunas si tales como: H = U + pV, F = U - TS y G = U + pV - TS, estas son ecuaciones consitutivas asociadas a un tipo de sistema termodinámico y el calificativo de potencial se debe a que en cierto sentido describe la cantidad de energía potencial disponible en el sistema termodinámico sujeta a ceritas restricciones.

6.1.1. Energía Interna

Directamente, para procesos isocóricos

$$dU = T dS$$
,

y por procesos isocóricos reversibles

$$dU = dQ_{rev} = C_V dT$$
,

por ende

$$\Delta U = \int_{T_1}^{T_2} C_V \, \mathrm{d}T.$$

Esto solo es válido para sistemas a volumen constantes, esto se extenderá a sistemas a volumen constante pero para ello se utilizará lo que veremos a continuación.

6.1.2. Entalpía, H

La entalpía se define como: el flujo de energía térmica en los procesos químicos efectuados a presión constante cuando el único trabajo es de presión-volumen

$$H = U + PV$$
.

Esta definición junto con la primera ley, implica que

$$dH = T dS + V dp.$$

Las variables naturales de H son la entropía y la presión. Por lo que podemos dar una forma para un proceso isobárico

$$dH = T dS$$
.

y para un proceso reversible

$$dH = dQ_{rev} = C_p dT,$$

de modo que

$$\Delta H = \int_{T_1}^{T_2} C_p \, \mathrm{d}T \,.$$

Esto muestra la importancia de H para procesos isobáricos reversibles la entalpía representa el calor absorbido por el sistema. También podemos concluir que si S y p son constantes, se tiene $\mathrm{d}H=0$. Y de la segunda ecuación mostrada se concluye que

$$T = \left(\frac{\partial H}{\partial S}\right)_p,$$

У

$$V = \left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_S.$$

6.1.3. Función de Helmholtz, F

También llamada energía de Helmholtz, energía libre de Helmholtz o función trabajo. Es una magnitud extensiva, función de estado y potencial termodinámico, de un sistema termodinámico que mide el trabajo obtenible en un sistema cerrado, en condiciones de temperatura constante. No depende del proceso sufrido, sino del estado final e inicial del sistema. Se usa para ver qué procesos son espontáneos en condiciones de temperatura y volumen constantes. Si el volumen no se mantiene constante, parte del trabajo se efectua en el entorno.

$$F = U - TS$$
.

Mismo procedimiento que la subsección anterior, se tiene que

$$\mathrm{d}F = -S\,\mathrm{d}T - p\,\mathrm{d}V.$$

Las varibles naturales de F son el volumen y la temperatura, por lo que para un proceso isotérmico se puede escribir

$$\mathrm{d}F = -p\,\mathrm{d}V\,,$$

por ende

$$\Delta F = \int_{V_1}^{V_2} p \, \mathrm{d}V \,.$$

F también representa la cantidad máxima de trabajo que puede llegarse a tener de un sistema a temperatura constante. Dado lo anterior, se tienen las siguientes representaciones

$$S = -\left(\frac{\partial F}{\partial T}\right)_V,$$

$$p = - \left(\frac{\partial F}{\partial V}\right)_T.$$

Si $T \vee V$ son constantes, entonces dF = 0.

6.1.4. Función de Gibbs, G

La energía de Gibbs o función de Gibbs (entalpía libre) es un potencial termodinámico que se puede usar para calcular el máximo de trabajo reversible que puede realizarse mediante un sistema termodinámico a una temperatura y presión constantes (isotérmica, isobárica). La energía libre de Gibbs es la cantidad máxima de trabajo de no expansión que se puede extraer de un sistema cerrado termodinámicamente (uno que puede intercambiar calor y trabajo con su entorno, pero no materia). Este máximo solo se puede alcanzar en un proceso completamente reversible. Cuando un sistema se transforma reversiblemente de un estado inicial a un estado final, la disminución de la energía libre de Gibbs equivale al trabajo realizado por el sistema en su entorno, menos el trabajo de las fuerzas de presión.

$$G = H - TS$$
.

De esto, se tiene

$$\mathrm{d}G = -S\,\mathrm{d}T + V\,\mathrm{d}p\,,$$

Las variables naturales de G son la temperatura y la presión (las mejores variables para manipular en un laboratorio). En particular, si T y p son constantes $\mathrm{d}G=0$, lo que implica que G se conserva en cualquier proceso isotérmico e isobárico. Además se tienen las siguientes expresiones para la entropía y el volumen

$$S = -\left(\frac{\partial G}{\partial T}\right)_{p},$$

У

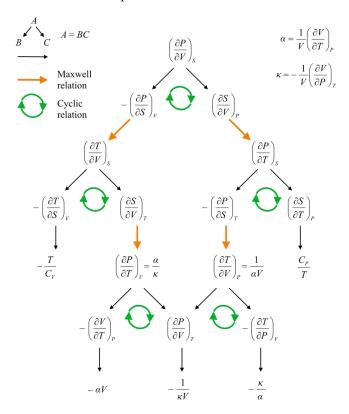
$$V = -\left(\frac{\partial G}{\partial p}\right)_T.$$

Resumen:

Función		Diferencial	Variables Na-	Primeras Deri-	
de Esta-			turales	vadas	
do					
Energía	U	dU = T dS - p dV	U = U(S, V)	$T = \left(\frac{\partial U}{\partial S}\right)_V$	$p = -\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_S$
Interna				(027)	(0,7,5)
Entalpía	H = U + pV	dH = T dS + V dp $dF = -S dT - p dV$	H = H(S, p)	$T = \left(\frac{\partial H}{\partial S}\right)_p$	$V = -\left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_{C}$
Función	F = U - TS	$\mathrm{d}F = -S\mathrm{d}T - p\mathrm{d}V$	F = F(T, V)	$S = -\left(\frac{\partial F}{\partial T}\right)_{V}$	$p = -\left(\frac{\partial F}{\partial V}\right)_T^S$
de Helm-		1	((01) V	1 (00/1
holtz					
Función	G = H - TS	$\mathrm{d}G = -S\mathrm{d}T + V\mathrm{d}p$	G = G(T, p)	$S = -(\frac{\partial G}{\partial T})$	$V = -\left(\frac{\partial G}{\partial \Omega}\right)$
de Gibbs	J	and the ap	J. (1, P)	$\partial T f_p$	$\left(\frac{\partial p}{\partial r} \right)_T$

6.1.5. Relaciones de Maxwell

Las relaciones de Maxwell 1 son un conjunto de ecuacioens termodinámicas derivadas del Teorema de Clairaut 2 y de las definiciones de los potenciales termodinámicos.



Con esto se tienen las relaciones de Maxwell

¹Para más ejemplos ver Blundell p.173.

²enlace a la explicacion

$$\begin{split} \left(\frac{\partial T}{\partial V}\right)_S &= -\left(\frac{\partial p}{\partial S}\right)_V, \\ \left(\frac{\partial T}{\partial p}\right)_S &= \left(\frac{\partial V}{\partial S}\right)_p, \\ \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T &= \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_V, \\ \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_T &= -\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_p. \end{split}$$

Buscando algo más general, es claro que las relaciones de Maxwell son de la forma

$$\left(\frac{\partial *}{\partial \ddagger}\right)_{\star} = \pm \left(\frac{\partial \dagger}{\partial \star}\right)_{\ddagger},$$

donde los simbolos similares implican variables conjugadas, es decir, aquellas cuyo producto da como resultado unidades de energía. Como T y S, y p y V. Además, que aquellas que tengan el signo negativo son las que tienen a T y V del mismo lado de la ecuación.

Una forma alternativa de encontrar las relaciones de Maxwell es por medio del Jacobiano. Considerando un proceso cíclico descrito en los dos planos, T - S y p - V. La energía interna es una función de estado y por ende no cambia en un ciclo, de modo que

$$\oint T \, dS = \oint p \, dV,$$

$$\iint dp \, dV = \iint dT \, dS,$$

de modo que el trabajo hecho (área bajo el ciclo en el plano p-V) es igual al calor absorbido (área encerrada por el ciclo en el plano T-S). También podemos escribir

$$\iint \mathrm{d}p \,\mathrm{d}V \,\frac{\partial(T,S)}{\partial(p,V)} = \iint \mathrm{d}T \,\mathrm{d}S,$$

donde el nuevo término es el Jacobiano de la transformación del plano p-V al plano T-S, lo que implica que

$$\frac{\partial(T,S)}{\partial(p,V)} = 1.$$

Esta ecuación es suficiente para generar las cuatro relaciones de Maxwell por medio de

$$\frac{\partial(T,S)}{\partial(x,y)} = \frac{\partial(p,V)}{\partial(x,y)},$$

donde (x, y) es tomado como (T, p), (T, V), (p, S), (S, V).

Tercera Ley de la Termodinámica

La tercera ley nos da información adicional ya que provee el valor de la entropía a una temperatura en partícular, llamda cero absoluto.

7.1. Enunciados de la Tercera Ley

El tercer principio fue desarrollado por el químico Walter Nernst. Postula que la entropía de un sistema en el cero absoluto es una constante definida.

- Enunciado de Nernst: Cerca del cero absoluto, todas las reacciones de un sistema en equilibrio interno se dan sin cambios en la entropía.
 - Al llegar al cero absoluto cualquier proceso de un sistema físico se detiene.
 - Al llegar al cero absoluto la entropía alcanza un valor mínimo y acelerado.
- Enunciado de Plancks: La entropía de todos los sistemas en equilibrio interno es la misma en el cero absoluto, y debería ser tomada como cero.
- Enunciado de Simon: La contribución a la entropía de un sistema por cada aspecto del sistema que está en equilibrio termodinámico interno tiende a cero como $T \to 0$.

Si la entropía de cada elemento en algún estado cristalino (perfecto) se tomase como cero en el cero absoluto de temperatura, cada sustancia tiene una entropía finita y positiva, pero en el cero absoluto de temperatura la entropía puede llegar a ser cero y eso lo convierte en el caso de una sustancia cristalina perfecta.

7.2. Consecuencias de la Tercera Ley

Teniendo todos los enunciados de la tercera ley, se tienen algunas de las siguientes concecuencias:

1. Las capacidades caloríficas tienden a cero cuando $T \to 0$: Es trivial teniendo $C = T(\frac{\partial S}{\partial T})$.

2. La expansión térmica se detiene: Como $S \to 0$ cuando $T \to 0$, se tiene

$$\left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_T \to 0$$

cuando $T \to 0$, pero por la relación de Maxwell implica que

$$\frac{1}{V} \bigg(\frac{\partial V}{\partial T} \bigg)_p \to 0$$

por lo que la expansividad isobárica.

- 3. Ningún gas se mantiene como ideal cuando $T \to 0$: Solo hace falta ver las capacidades caloríficas cuando la temperatura tiende a cero.
- 4. La Ley de Curie se rompe: DS: No considero que valga la pena explicar esto, si les es útil revisar Blundell p.197-198.

Parte II Mecánica Estadística

Ludwig Boltzmann, quien dedicó gran parte de su vida a estudiar Mecánica Estadística, murió en 1906, por su propia mano. Paul Ehrenfest, el cual continuó con su trabajo, murió de manera similar en 1933. Ahora nos toca a nosotros...

El plan de la Mecánica Estadística es establecer una conexión entre el nivel microscópico descrito por la mecánica y esos mismos sistemas considerados pero a nivel macroscópico.

Entropía y Temperatura

8.1. Macroestados y Microestados

Un **microestado** es la especificación detallada de una configuración microscópica de un sistema termodinámico. En otras palabras, un microestado es un punto del espacio fásico de dicho sistema. Mientras que un **macroestado** se refiere a una caracterización de un sistema termodinámico mediante los valores de un número finito de n variables de estado, de las cuales al menos una debe ser extensiva. Un macroestado viene dado por una distribución de probabilidad sobre un conjunto dado de microestados; en función del conjuto de microestados considerando, la distribución toma una u otra forma. Un sistema en equilibrio permanece en un macroestado (macroestado de equilibrio) mientras visita los diferentes microestados accesibles a lo largo de sus fluctuaciones.

8.2. Ensambles

Un ensabmle estadístico (colectividad estadística) se define como un conjunto hipotético de sistemas termodinámicos de características similares que nos permiten realizar un análisis estadístico de dicho conjunto, en otras palabras, un conjunto de microestados. Existen varios tipos de ensambles:

Ensamble Microcanónico: Un ensamble de sistemas termodinámicos que no intercambian energía ni materia con el entorno.

Ensamble Canónico: Un ensamble de sistemas que intercambian energía pero no materia con el entorno.

Ensamble Macrocanónico: Un ensamble de sistemas que intercambian materia y energía con el ambiente.

La forma de función de partición para cada tipo de ensamble es:

Microcanónico: $\Omega(U,V,N)=e^{\beta TS}$, sistema cerrado y aislado (energía constante y entropía máxima).

Canónico: $Z(T, V, N) = e^{-\beta A}$, sistema cerrado con energía variable y temperatura fijada.

Macrocanónico: $\Xi(T, V, \mu) = e^{\beta pV \mathbf{1}}$, sistema abierto.

¹Donde μ es el potencial químico.

8.3. Conteos

Técnicas básicas de conteo y sus fórmulas. Estas serán importantes para la deducción de las estadísticas o distribuiones de Boltzmann, Fermi-Dirac y Bose-Einstein.

8.3.1. Conteos Básicos

Cardinalidad: Sea A un conjunto finito, la cardinalidad de A (|A|) es el número de elementos de A.

Conjuntos Distintos: Dos conjuntos A y B son distintos ssi $A \cap B = \emptyset$.

Regla de la Suma: Sean A y B conjuntos distintos $|A \cup b| = |A| + |B|$, esto es válido para n conjuntos distintos.

Producto Cartesiano: Sea A y B dos conjuntos cualesquiera, el producto cartesiano $A \times B$ se define de la siguiente forma

$$A \times B = \{(a, b) | a \in A, b \in B\}.$$

Igual que la anterior, esto es válido para n conjuntos cualesquiera.

Regla de la Multiplicación: $|A_1 \times \cdots \times A_n| = |A_1| \cdots |A_n|$.

Casos de conteo básico

Disposiciones: Sea A un conjunto con n elementos. Una disposición de rango k del conjunto A es una elección (escogencia) de k elementos de A donde:

- 1. Si se puede repetir
- 2. Si importa el orden

 D_n^k = Conjunto de disposiciones de k elemento del conjunto A.

$$\boxed{\left|D_n^k\right| = n^k.}$$

Permutaciones: Sea A un conjunto con n elementos. Una permutación de rango $k \leq n$ es una elección de k elementos de A donde:

- 1. No se puede repetir
- 2. Si importa el orden

 $\mathcal{P}_n^k =$ Conjunto de permutaciones. $P_n^k = \left|\mathcal{P}_n^k\right| =$ Número de permutaciones.

$$P_n^k = \frac{n!}{(n-k)!}.$$

Ordenaciones: Una ordenación es un caso especial de permutaciones, donde se eligen los n elementos del conjutno A. Osea que una ordenación es una permutación donde k=n.

Número de Ordenaciones =
$$n!$$
.

Permutaciones con Repetición (Boltzmann): Sea A un conjunto con n elementos y vamos a escoger k elementos donde sí importa el orden y el elemento a_i se repite k_i veces. A este tipo de escogencia se le llama permutación con repetición.

Número de Permutaciones con Repetición =
$$\frac{k!}{k_1! \cdots k_n!}$$
.

Debido a que a_i lo escogemos k_i veces y si diferenciamos cada elección de a_i formaríamos un conjunto con k elementos y estos k elementos se pueden ordenar de k! formas, pero luego no lo diferenciamos y tendríamos k_i ordenaciones iguales y por lo tanto dividimos por $k_i!$ para todo i para contar las ordenaciones diferentes.

El ensamble microcanónico es el conjunto de todos los microestados que tienen la distribución permitida de máxima entropía.

Coeficiente Binomial:

$$\binom{n}{k} = \frac{n!}{k!(n-k)!}.$$

Propiedad 1: Simetría

$$\binom{n}{k} = \binom{n}{n-k}.$$

Propiedad 2: Triángulo de Pascal

$$\binom{n}{k} + \binom{n}{k+1} = \binom{n+1}{k+1}.$$

Binomio de Newton:

$$(x+y)^n \sum_{k=0}^n \binom{n}{k} x^{n-k} y^k.$$

Teorema:

$$\sum_{k=0}^{n} \binom{n}{k} = 2^{n}.$$

Combinaciones (Fermi-Dirac): Sea A un conjunto con n elementos. Una combinación de k elementos en n elementos es una elección de k elementos del conjunto A donde

- 1. No se puede repetir
- 2. No importa el orden

 $C_k^n = \{\text{Combinaciones de k elementos en n elementos.}\}$ Priemro elijamos k elementos en forma ordenada, como si fueran permutaciones y luego dividimos entre todas las ordenaciones de los k elementos.

$$C_k^n = \binom{n}{k}.$$

Distribución (Bose-Einstein): Sea A un conjunto de n elementos. Una distribución es una elección de k elementos de A donde:

- 1. Si se puede repetir
- 2. No importa el orden

 \mathcal{D}_k^n = Distribuciones de k en n.

Número de Distribuciones =
$$\binom{n-1+k}{k}$$
 = $\binom{n-1+k}{n-1}$.

8.3.2. Fórmula de Stirling

La fórmula de Stirling es una aproximación de la función factorial de un número natural n, que es especialmente útil para grandes valores de n.

$$n! \approx \sqrt{2\pi n} \left(\frac{n}{e}\right)^n$$

esta aproximación puede representarse también de forma logarítmica

$$\ln n! \approx n \ln n - n + \frac{1}{2} \ln 2\pi n.$$

La precisión de esta fórmula mejora a medida que n aumenta.

8.4. Entropía y Función de Partición

En nuestro problema básico de Mecánica Estadística tenemos n partículas distinguibles entre sí y tenemos k estados y en cada estado pueden haber cualquier número de partículas. Además cada estado se identifica con su nivel de energía. Diferentes estados pueden tener el mismo nivel de energía. Lo anterior lo decimos, formalmente, que la energía puede estar degenerada. En general, la energía no nos sirve de índice; la energía sirve de índice solamente cuando no hay degeneración. Siempre es requerido conocer la función de degeneración.

En este problema tenemos 2 restricciones, el número de partículas es n y la energía total es E. Lo único que se respeta son esass dos restricciones. Las partículas solamente obedecen la srestricciones, todo lo demás es completamente aleatorio. Cuando una distribución respeta las restricciones decimos que es una distribución admisible o posible; cuando una distribución no respeta las restricciones decimos que es una distribución imposble o inadmisible. En este momento una distribución es función que le asigna n_i partículas al estado E_i ; osea que la función va sobre los índices.

Osea que, una distribución se puede escribir de a siguiente forma

$$(n_1,\ldots,n_k)$$

y está sujeta a las siguientes restricciones

$$\sum_{i=1}^{k} n_i = n \qquad \sum_{i=1}^{k} n_i E_i = E.$$

También tenemos que, por ahora, las partículas son distinguibles por lo tanto definimos como microestado a una función que asigna a acada partícula un estado. Los microestados que dan una distribución admisible se llaman microestados admisibles o posibles. Los microestados que dan una distribución inadmisible o imposible se llaman microestados inadmisibles o imposible. *Microestados diferentes pueden dar la misma distribución*.

8.4.1. Postulado Básico

Todos los microestados admisibles tienen la misma probabilidad de salir.

Microestados inadmisibles tienen probabilidad cero de salir, son imposibles.

Como consecuencia de lso postulados, la distribución más probable es la distribución que tenga más microestados admisibles. Por lo tanto, tenemos que contar microestados de cada distribución admisible y luego escoger la que tenga más microestados admisibles.

8.4.2. Conteo de Microestados

El número de microestados admisibles de la distribución admisible (n_1, \ldots, n_k) con $n = n_1 + \cdots + n_k$ es:

 $\Omega(n_1,\ldots,n_k)=$ Número de microestados de la distribución.

$$\Omega(n_1,\ldots,n_k) = \frac{n!}{n_1!\cdots n_k!}.$$

QUEREMOS MAXIMIZAR Ω !

8.4.3. Problema Básico de Mecánica Estadística

Maximizar

$$\Omega(n_1,\ldots,n_k) = \frac{n!}{n_1!\cdots n_k!}$$

sujeto a

$$\sum_{i=1}^{k} n_i = n \qquad \sum_{i=1}^{k} n_i E_i = E.$$

Para facilitar la solución se utiliza la fórmula de Stirling. Con esto llegamos a que $p_i = \frac{n_i}{n}$ cuya interpretación es probabilidad. De lo anterior tenemos que

$$\sum_{i=0}^{k} p_i = 1.$$

Teoría de probabilidades, es el estudio de las variables aleatorias y sus propiedades. Estadística; es el estudio y desarrollo de teorías y técnicas para medir, establecer, calcular o estimar, variables aleatorias. Continuando con el procedimiento de maximizar, se tiene que

$$S = -k_B \sum_{i=0}^{k} p_i \log p_i.$$

Ahora tenemos la siguiente equivalencia de dos problemas

Maximizar

$$\Omega(n_1, \dots, n_k) = \frac{n!}{n_1! \cdots n_k!}$$

sujeto a

$$\sum_{i=1}^{k} n_i = n \qquad \sum_{i=1}^{k} n_i E_i = E.$$

 \Leftrightarrow

Maximizar

$$S = -k_B \sum_{i=0}^{k} p_i \log p_i$$

sujeto a

$$\sum_{i=1}^{k} p_i = 1 \qquad \sum_{i=1}^{k} p_i E_i = E.$$

Maximizando la segunda equivalencia se llega a que

$$\ddagger = e^{1+\alpha} \qquad \alpha + 1 = \log \ddagger$$

entonces

$$\[\dot{z}(\beta) = \sum_{i=1}^{k} e^{-\beta E_i}, \quad \beta = \frac{1}{k_B T}. \]$$

8.4.4. Valor Esperado de E_i

Ahora calculamos el valor esperado de la variable aleatoria E_i .

$$\langle E_i \rangle = \sum_{i=0}^k p_i E_i.$$

La forma de calcular o estimar una variable aleatoria es muestreandola.

Para la distribución de Boltzmann, podemos calcular el valor esperado de la siguiente forma, usando la función de partición.

$$\mathfrak{z} = \sum_{i=0}^{k} e^{-\beta E_i},$$

derivando respecto a β se tiene que

$$\frac{1}{3} \frac{\mathrm{d} \mathfrak{z}}{\mathrm{d} \beta} = -\varepsilon.$$

A continuación vamos a ver que $\log \mathfrak{z}$ juega un papel importante en Mecánica Estadística. Derivando $\log \mathfrak{z}$ tenemos lo siguiente usando la regla de la cadena.

$$\frac{\mathrm{d}\log\mathfrak{z}}{\mathrm{d}\beta}=-\varepsilon.$$

8.4.5. Entropia v2

La entropía como se mostró anteriormente es como una densidad de entropía. Ahora, operando llegamos a que

$$S = k_B(\beta \varepsilon + \log \mathfrak{z}).$$

y ojo que S no depende de β (esto se puede probar diferenciando la expresión anterior llegamos a que $\frac{\partial S}{\partial \beta} = 0$). De esto tenemos que

$$dS = \frac{d\varepsilon}{T} \qquad \frac{dS}{d\varepsilon} = k_B \beta.$$

8.4.6. Función de Helmholtz

$$F = -\frac{\log \mathfrak{z}}{\beta}$$

Tomando la definición de entropía y reemplazando $\frac{1}{T} = k_B \beta$. Entonces, se tiene

$$F = \varepsilon - TS$$
.

Y que da claro también que ε no depende solamente de T sino que también de la entropía. Notamos lo siguiente d $F = d\varepsilon - T dS - S dT$ por ende

$$\mathrm{d}F = -S\,\mathrm{d}T$$

Lo que implica que la función de Helmholtz depende solamente de la temperatura y no de la energía² ni entropía.

 $^{^{2}\}varepsilon$: Energía Media

8.4.7. Calor Específico

Varianza

Es conocida la definición de $VAR = \langle E_i^2 \rangle - \varepsilon^2$. Esto se relaciona con la función de partición de la siguiente forma

$$\frac{1}{\mathfrak{z}}\frac{\mathrm{d}^2\mathfrak{z}}{\mathrm{d}\beta^2} = \left\langle E_i^2 \right\rangle,\,$$

Por ende

$$\frac{\mathrm{d}^2 \log \mathfrak{z}}{\mathrm{d}\beta^2} = VAR(E_i).$$

Utilizando la regla de la cadena y la definición de energía media

$$c_v = \frac{\mathrm{d}\varepsilon}{\mathrm{d}T},$$

Calor específico a volumen constante. Por la misma regla de la cadena, se tiene que

$$VAR(E_i) = c_v k_B T^2.$$

Elementos de la Teoría de los Ensambles

9.1. Generalidades de la Teoría de Ensambles

- Un microestado de un sistema clásico, en un tiempo t, está definido por las posiciones y momenta de todas las partículas que constituyen al sistema.
- Las coordenadas (q_i, p_i) representan un punto en un espacio de 6N dimensiones conocido como espacio de fases.
- Función de densidad $\rho(q, p; t)$: para describir mejor los ensambles de microestados en los que puede encontrar un sistema. Esta función es tal que el número de puntos representativos dentro del elemento de volumen $d^{3N}qd^{3N}p$ alrededor del punto (q, p) del espacio de fases está dado por el producto $\rho(q, p; t)d^{3N}qd^{3N}p$.
- El promedio del ensamble $\langle f \rangle$ de una cantidad física f(q,p) está dado por

$$\langle f \rangle = \frac{\int f(q,p) \rho(q,p;t) d^{3N} q d^{3N} p}{\int \rho(q,p;t) d^{3N} q d^{3N} p}.$$

■ Teorema de Liouville: Consideremos una región de volumen arbitrario ω , cuya superficie la vamos a denotar por σ . Entonces, la tasa a la que el número de puntos representativos en este elemento de volumen aumenta con el tiempo es

$$\frac{\partial}{\partial t} \int_{\omega} \rho \, \mathrm{d}\omega$$
.

Por otro lado, el flujo hacia afuera de ω está dado por

$$\int_{\sigma} \rho \mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{n}} \, \mathrm{d}\sigma.$$

Por el teorema de la divergencia¹

$$\int_{\omega} \nabla \cdot \rho \mathbf{v} \, \mathrm{d}\omega.$$

 $[\]frac{1}{\iint_{\partial U} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{S}} = \iiint_{U} \nabla \cdot \mathbf{F} \, dV, \text{ donde } S = \partial U.$

En vista que no hay fuentes ni sumideros

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \int_{\omega} \rho \, \mathrm{d}\omega = - \int_{\omega} \boldsymbol{\nabla} \cdot \rho \mathbf{v} \, \mathrm{d}\omega \,,$$

por lo que

$$\int_{\omega} \left(\frac{\partial \rho}{\partial t} + \boldsymbol{\nabla} \cdot \rho \mathbf{v} \right) d\omega = 0.$$

Por lo cual se tiene que

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \boldsymbol{\nabla} \cdot \rho \mathbf{v} = 0,$$

y esta ecuación es conocida como la ecuación de la continuidad. Trabajando más esta ecuación

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \sum_{i=0}^{3N} \left(\frac{\partial \rho}{\partial q_i} \dot{q}_i + \frac{\partial \rho}{\partial p_i} \dot{p}_i \right) + \rho \sum_{i=0}^{3N} \left(\frac{\partial \dot{q}_i}{\partial q_i} + \frac{\partial \dot{p}_i}{\partial p_i} \right) = 0.$$

Recordando las ecuaciones de Hamilton:

$$\dot{q}_i = \frac{\partial H(q_i, p_i)}{\partial p_i},$$

$$\dot{p}_i = -\frac{\partial H(q_i, p_i)}{\partial q_i}.$$

Usando las ecuaciones de Hamilton notamos que el tercer término de la ecuación de continuidad se hace cero, por consiguiente llegamos al resultado conocido como el **teorema de Liouville**:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \{\rho, H\} = 0,$$

donde $\{\rho, H\}$ es el bracket de Poisson. La consecuencia física de este teorema es que las trayectorias en el espacio de fases se mueven de la misma manera que un fluido incompresible.

- Ensamble Canónico: E = cte.
- Ensamble microcanónico: El macroestado del ensamble microcanónico de un sistema está definido por el número de moléculas N, el volumen V y la energía E. El ensamble microcanónico es una colección de sistemas para los cuales la función de densidad ρ está dada por

$$\rho(q.p) = cte.$$
 si $\left(E - \frac{1}{2}\Delta\right) \le H(q,p) \le \left(E + \frac{1}{2}\Delta\right)$.

- El resultado fundamental es llegar a la energía libre de Helmholtz.
- El formalismo del ensamble microcanónico y canónico son equivalentes.
- Teorema de Equipartición: Cada término armónico en el Hamiltoniano transforamdo de un sistema contribuye $\frac{1}{2}kT$ a la energía interna del sistema. Dicho de otro modo, cada grado de libertad aporta la misma cantidad al valor esperado de la energía del sistema total. No obstante, el teorema de equipartición es válido para valores de temperatura muy altos, osea cuando los grados de libertado relevantes del sistema pueden ser excitados libremente.

$$-\left\langle \sum_{i} q_{i} \dot{p}_{i} \right\rangle = 3NkT,$$

donde

$$\mathcal{V} = -3NkT$$

es llamado el virial del sistema. Cuando se considera a un gas ideal esto se reduce a la relación clásica:

$$\mathcal{V} = -2K$$
.

con K la energía cinética del sistema.

9.2. Osciladores Armónicos

Asumiendo osciladores armónicos en una dimensión el hamiltoniano H del sistema es

$$H(q_i, p_i) = \sum_{i} \frac{1}{2} m\omega^2 q_i^2 + \frac{1}{2m} p_i^2.$$

Al calcular la función de partición 3 de un oscilador armónico

$$\mathfrak{z} = \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \exp\left\{-\beta \left(\frac{1}{2}m\omega^2 q^2 + \frac{1}{2m}p^2\right)\right\} \frac{\mathrm{d}q \,\mathrm{d}p}{h},$$
$$\frac{1}{h} \left(\frac{2\pi}{\beta m\omega^2}\right)^{1/2} \left(\frac{2\pi m}{\beta}\right)^{1/2} = \frac{1}{\beta \hbar \omega} = \frac{kT}{\hbar \omega}.$$

De manera que entonces la función de partición del sistema completo es

$$\mathfrak{z}\left(\frac{kT}{\hbar\omega}\right)^{N}.$$

La energía libre de Helmholtz está dada por

$$A = -kT \ln \mathfrak{z} = -NkT \ln \mathfrak{z}.$$

De manera que las otras variables termodinámicas son

$$S = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{N,V}$$
$$= Nk \left[\ln \frac{kT}{\hbar\omega} + 1\right]$$

У

$$U = \frac{\partial \ln \mathfrak{z}}{\partial \beta} = NkT.$$

Gas Ideal

El gas ideal es el primer ejemplo para ilustrar la teoría que hemos desarrollado. En este ejemplo consideramos N moles de átomos de un gas ideal, como el helio, en un volumen cúbico V que tiene de lato L, osea que $V=L^3$. El cubo está aislado y esta a una presión y temperatura fija. En primera instancia vamos a conceptualizar en forma clásica. Las partículas son iguales, tienen masa m pero son distinguibles. ¿Qué usamos de índice para indicar los estados?

$$i = (x, y, z, p_x, p_y, p_z) = (\vec{r}, \vec{p})$$

¿Cuánto vale E_i ? Vamos a ignorar la energía potencial gravitacional y otras energías potenciales; entonces E_i es energía cinética

$$E(x, y, z, p_x, p_y, p_z) == \frac{p^2}{2m}.$$

Ahora calculamos la función de partición (la cual es adimensional)

$$\mathfrak{z}(\beta) = \frac{1}{h^3} \int_0^L \int_0^L \int_0^L \int_{-\infty}^\infty \int_{-\infty}^\infty \int_{-\infty}^\infty e^{-\frac{\beta p^2}{2m}} \,\mathrm{d}x \,\mathrm{d}y \,\mathrm{d}z \,\mathrm{d}p_x \,\mathrm{d}p_y \,\mathrm{d}p_z \,.$$

Realizamos la integral y se tiene que

$$\mathfrak{z}(\beta) = \frac{L^3}{h^3} \left(\int_{-\infty}^{\infty} e^{-\frac{\beta p_x^2}{2m}} \, \mathrm{d}p_x \right)^3.$$

Parte III Electromagnetismo

Parte IV Mecánica Clásica

Parte V Mecánica Cuántica

Parte VI Reducción de Datos

Parte VII Materia Condensada