Tomás Ricardo Basile Alvaez

Eurea 4 Física Estadística

4.2, a) Escriba las diferencias básicas en las suposiciones fundamentales de las estadísticas de MB y FD

En general hay des diferencias or las suposiciones, que son dos condiciones adicionales en la stochistica FD.

- 1) Indistinguibilidad: No se proden distinguir fermiones entre sí. Esto significa que al contar estados de varias partículas, si intercombiamos un par de las partículas, en realidad es estado sigue siendo el mismo.
- z) Principio de Exclusión: Un estado particular sollo puede ser ocupado por a lo sumo un fermión. Esto implica que al tener múltiples partículas. Cada una tiene que estar en un estado distinto.

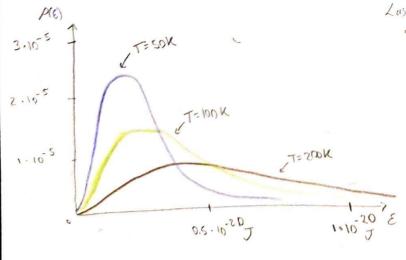
b) Si p(E) denota el número de partículas en el nível de energía E, bosqueje esquenática mote las curvas p(E) us E pora MB y FD. Indique cuiles carrespondos a temperaturas mas altas.

MBI Fora in gas de Maxaell Boltzmann, vimos en clase que la distribución de velocidades está doda por $P(r) = \left(\frac{m}{2\pi} \kappa T\right)^{3/2} \exp\left[\frac{mv^2}{2\kappa T}\right] 4\pi v^2$ energía Para expresarlo en términos de la energía, usamos que $E = \frac{1}{2}mv^2$ cinética y entonces $v^2 = \frac{\pi}{m} E$, por lo que

$$P(\varepsilon) = \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \exp\left(-\frac{m}{2kT}\left(\frac{2}{m}\varepsilon\right)\right) \left(4\pi\left(\frac{2}{m}\varepsilon\right)\right)$$

$$= \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)\left(\frac{8\pi}{m}\varepsilon\right) \exp\left(-\frac{\varepsilon}{kT}\right)$$

Podemos graticar esta función para distintos valores de T para ver como departe $\rho(\epsilon)$ vs ϵ con la temperatura.

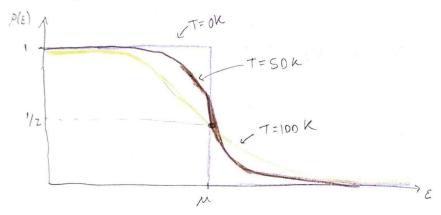


Las gráficos se histeron usando como m la mosa de un electión, sólo para ver la forma general que tienen.

Vernos que conforme crece la temperatura, los niveles de enpresan más altos se empresan a oupar más y las particulas se distribuyen en estos niveles.

F.D. Como vinos en clase, el número promedio de fermines por nivel de energía es $p(\varepsilon) = \frac{1}{e^{(\varepsilon-m)/kT}} = \frac{1}{e^{(\varepsilon-m)/kT}}$ oivel de energía, que es 1.

Podemos graficar esta función para distintos valores de T.



Verros que a temperatura T=OK, todos los niveles can Epa no.

Pero conforme aumentarros la temperatura, algunos niveles de energía menores a m se empirtan a desocupar un poco y en conservencia se empirezan a orupar algunos niveles de mayor energía.

T431		a tena T	Cools
Consider in large on Michael de d	los niveles en equilibrio	do con Papica	to a Calcule
Sistema soils trop des nides: el bose con	leggia rula y um excita	of exited	
a) La proba de que un sistema dido			
Cada sistema tiene salo dos nivele	s un energia 0 y	- 10 = 30	s also los siples);
Por la que la función de partici	on de cada sistema c	es. (Sumar e	20016 100 W.) SE 11 73
$z = \sum_{i} e^{\beta \epsilon_{i}} = e^{\beta(n)} + e^{-\beta \epsilon}$	= 1+e- xe		
Liego, la probabilidad de estar en el es	tado con energía ¿ e	S C / E	
$P(\xi) = \frac{e^{-3\xi}}{\xi} = \frac{e^{-3\xi}}{1+e^{-3\xi}} = \frac{e^{-3\xi}}{e^{-3\xi}}$	1 1	k l	
₹ 1+e-18 e	e + l evi	+)	
Podemos graticar P(E) vomo función.	de Tusando un gro	ficador	
P 17			La probabilidad
			crece on T hasta Negor a 1/2
h	NAME OF THE PARTY	**-10 - 10 - 10 - 10 - 10 - 10 - 10 - 10	(vando T -> 00
		->_	
b) La entropra de la colección de sistemas			
	- 1		
La función de partición de todos los siste	mas se consigue multi	plicando la	t de cada uno.
$Z = Z^N = (1 + e^{-RE})^N + \infty$	a to colection Us and F	=-KT 10(7	
$Z = ZN = (1+e^{-x})$ A partia de esto, calcularos F por Entonies, $F = -KT \ln (Z) = -KT \ln (Z)$	((1+ e-RE) N) = - KT	N. In (1+	e-E/KT)
Officials,	(== (2E)		
Y final mente calcularos la entropía como	1)	ξ.,	1 E / 1) - E/KT
S= - (3F) = - 3T (-KTN 10(1+e) =	1) = NK In (1+e)	CT) + NKT	X 72 E
= NK 10 (1+ e- E/KT) + NE	(1 + e E/KT)		
Pederos graticos S(T) usando u		200005	
(solenos			
5/	Sirele on Th	hasta llega	a NK. in Z,
NK-IUS			NE INEIRT JA 7
			NE (I+ EIKT)]
	= NKIO	(1+e°) +	0
	= NK I	1(2)	
V			