

Mecânica Estatística 2024/1 – PPGFis UFPel

Prof. José Rafael Bordin

Lista I – Termodinâmica

Resolva os exercícios **DETALHADAMENTE**.  
Lista a ser entregue em aula ou através do e-mail  
jrbordin@ufpel.edu.br até o dia 24/05/2024.

1 – Prove a equivalência entre os enunciados de Kelvin e de Clausius para a Segunda Lei.

2 – Faça um ciclo de Carnot com um gás ideal que satisfaz  $PV = Nk_b\Theta$ , onde  $\Theta$  é escala de temperatura do gás ideal, e cuja energia interna é função somente de  $\Theta$  – entretanto, não podes assumir que  $E \propto \Theta$  – para mostrar a equivalência entre  $\Theta$  e a escala termodinâmica  $T$ .

3 – Considere um sistema onde a energia pode variar na forma de calor ou na forma de trabalho mecânico,  $dE = \bar{d}Q - \bar{d}W$ . Mostre que a equação de estado do gás ideal implica em  $E = E(T)$ . Qual seria a equação mais geral possível consistente com uma energia interna que dependa somente da temperatura? Considere agora um modelo que inclua volume excluído e interações - como o de van der Waals. Qual a dependência da energia interna? E de  $C_V$ ?

4 – Um gás de caroço duro – sem interações, mas com volume excluído – pode ser descrito pela equação de estado  $P(V - Nb) = Nk_B T$ , onde  $b$  é o volume de cada partícula. Para este sistema:

- (a) Encontre as relações de Maxwell envolvendo  $\partial S / \partial V |_{T, N}$ .
- (b) Mostre que  $E = E(T, N)$ .
- (c) Mostre que  $\gamma \equiv C_P / C_V = 1 + Nk_b / C_V$ .
- (d) Mostre que uma transformação adiabática deste gás satisfaz  $P(V - Nb)^\gamma = \text{constante}$ .

5 – As estrelas e planetas – incluindo o sistema solar – se originaram de nuvens de gás diluído de partículas, separadas o suficiente de outras nuvens de poeira para serem consideradas como sistemas isolados. Sob a ação da gravidade, as partículas se uniram para formar as estrelas e os planetas. Apesar de sabermos que a resposta para questões envolvendo a Vida, o Universo e tudo o mais é 42, responda com base no conceito de Entropia e na Segunda Lei:

(a) O movimento e a ordenação dos planetas é muito mais organizada que a nuvem de poeira que originou eles. Isso é uma violação da Segunda Lei?

(b) Os processos nucleares nas estrelas convertem prótons em elementos muito mais massivos, como carbono. Esta organização leva a uma redução da entropia?

(c) A evolução da vida e da inteligência exige ainda mais organização. Como foi possível surgir a vida na Terra sem violar a Segunda Lei.

6 – Quando existe uma interface entre dois fluidos – como água e ar ou líquido e sólido – as propriedades desta interface podem ser descritas pela função de

estado tensão superficial  $\mathcal{S}$ . Ela é definida em termos do trabalho necessário para aumentar a área superficial em  $dA$  através de  $dW = \mathcal{S}dA$ .

(a) Considerando que o trabalho realizado contra uma tensão superficial é uma variação infinitesimal no raio, mostre que a pressão dentro de uma gota esférica de água de raio  $R$  é maior que a pressão externa por um fator de  $2\mathcal{S}/R$ . Qual a pressão do ar dentro de uma bolha de sabão de raio  $R$ ?

(b) Surfactantes são moléculas anfífilas (com uma cabeça polar hidrofílica e uma cauda carbônica hidrofóbica) que, quando em solução aquosa, preferem se espalhar na interface água-ar. Assim, surfactantes atuam como tensoativos, alterando a tensão superficial. A tensão superficial água-ar é reduzida drasticamente por  $Nk_bT/A$ , onde  $N$  é o número de moléculas de surfactantes numa superfície  $A$ . Explique esse resultado qualitativamente. Dica: considere os surfactantes como um gás bidimensional.

(c) Observações mais cuidadosas mostram que, se a concentração de surfactante é alta,

$$\left. \frac{\partial \mathcal{S}}{\partial A} \right|_T = \frac{Nk_B T}{(A - Nb)^2} - \frac{2a}{A} \left( \frac{N}{A} \right)^2$$

e

$$\left. \frac{\partial T}{\partial \mathcal{S}} \right|_A = -\frac{A - Nb}{Nk_b},$$

onde  $a$  e  $b$  são constantes. Obtenha a expressão para  $\mathcal{S}(A, T)$  e explique qualitativamente a origem das correções descritas por  $a$  e  $b$ . Obtenha a expressão para  $C_S - C_A$ .

7 – A supercondutividade foi originalmente observada em metais, quando alguns metais são resfriados a baixas temperaturas  $T$  e campo magnético  $B$ . Os calores específicos destas duas fases, no limite de campo magnético nulo, são

$$\begin{cases} C_s(T) = V\alpha T^3 & \text{fase supercondutora} \\ C_n(T) = V[\beta T^3 + \gamma T] & \text{fase normal} \end{cases} \quad (0)$$

(a) Partindo da terceira lei, calcule as entropias em cada fase a campo nulo.

(b) Obtenha a temperatura de transição  $T_C$  entre a fase normal e a fase supercondutora como função de  $\alpha$ ,  $\beta$  e  $\gamma$ . Leve em consideração o resultado experimental de que não há calor latente nesta transição.

(c) A temperatura nula, os elétrons no supercondutor formam pares de Cooper ligados. Isto diminui a energia interna em  $V\Delta$ , ou seja,  $E_n(T=0) = E_0$  e  $E_s(T=0) = E_0 - E\Delta$  para o metal e o supercondutor. Calcule a energia interna de ambas as fases no limite  $T \rightarrow \infty$ .

(d) Obtenha o gap de energia  $\Delta$  em termos de  $\alpha$ ,  $\beta$  e  $\gamma$ . Para isso, compare as energias livres de Gibbs de cada fase.

(e) A existência de um campo magnético  $B$  resulta em um trabalho magnético  $dE = TdS + BdM + \mu dN$ , onde  $M$  é a magnetização. A fase supercondutora é um diamagneto perfeito, expulsando o campo magnético do seu interior, tal que  $M_s = -VB/(4\pi)$  – nas unidades apropriadas. Por outro lado, a fase

metálica normal é não magnética, com  $M_n = 0$ . Com isto (e o calculado anteriormente), mostre que a fase supercondutora torna-se normal para campos magnéticos maiores que

$$B_c(T) = B_0 \left( 1 - \frac{T^2}{T_C^2} \right),$$

obtendo também a expressão para  $B_0$ .

8 – Experimentos indicam que, para um range finito de temperaturas, um deslocamento  $x$  em um filamento requer uma força

$$J = ax - bT + cTx$$

onde  $a$ ,  $b$ , e  $c$  são constantes. Ainda, sua capacidade calorífica a deslocamento constante é proporcional a  $T$ , ou seja,  $C_x = A(x)T$ .

- (a) Use a relação de Maxwell apropriada para calcular  $(\partial S/\partial x)_T$ .
- (b) Mostre que, de fato,  $A$  é independente de  $x$ .
- (c) Obtenha a expressão pra  $S(T, x)$ . Assuma que  $S_0 = S(0, 0)$ .
- (d) Calcule o calor específico a tensão constante, ou seja,  $C_J = T(\partial S/\partial T)_J$  em função de  $T$  e  $J$ .