

## Sistemas de gerados e não-degerados

nº de estados

(partículas)

$$G = \frac{1}{h^3} \iiint dx dy dz dp_x dp_y dp_z$$

(partículas de um gás ideal em um volume  $V$ , c/ momentum de 0 a  $p$ )

$$G = f \frac{V}{h^3} \left( \frac{4}{3} \pi p^3 \right)$$

$$\begin{cases} \frac{N}{f} \ll 1 & (\text{sistemas não-degerados}) \\ \frac{N}{f} \gg 1 & (\text{sistemas degerados}) \end{cases}$$

$f$  → fator que depende da natureza das partículas.

$$\begin{cases} f=1 & (\text{moléculas de um gás}) \\ f=2 & (\text{eletrons-spin, fótons}) \\ f=3 & (\text{vibrações em um cristal}) \end{cases}$$

- Com comportamento de gerado manifesta-se a baixas temperaturas, ou altas densidades, quando as partículas tendem a se agrupar nos estados de menores valores de energia e, portanto, têm de competir pelos estados acessíveis.
- Em altas temperaturas, ou baixas densidades, quando o número de estados acessíveis torna-se muito maior que o nº de partículas, a competição pelos estados, praticamente, não existe, e o sistema exibe comportamento não-degerado. Nesse limite, a natureza das partículas não importa.

## Temperatura de degenerescência

Explicitando o número de estados de uma partícula em termos da energia,

$$G(p) = \frac{V}{h^3} \left( \frac{4\pi}{3} p^3 \right) \implies G(\epsilon) = \begin{cases} \left( \frac{4\pi f}{3} \right) \frac{V}{h^2} (2\pi\epsilon)^{3/2} & (p = \sqrt{2m\epsilon}) \rightarrow \text{partículas massivas não-relativ.} \\ \left( \frac{4\pi f}{3} \right) \frac{V}{(ch)^3} \epsilon^3 & (p = \epsilon/c) \rightarrow \text{partículas não-massivas ou ultrarelativ.} \end{cases}$$

Uma vez que os gases ideais, pelos quais a energia média por partícula é da ordem de  $\frac{hT}{2}$ ,

São os protótipos de sistemas não-degenerados, a condição para degenerescência pode ser expressa como

$$\frac{G}{N} \approx \begin{cases} \left( \frac{4\pi f}{3} \right) \left( \frac{2\pi k}{h^2} \right)^{3/2} \frac{V}{N} T^{3/2} \gg 1 \\ \left( \frac{4\pi f}{3} \right) \left( \frac{k}{ch} \right)^3 \frac{V}{N} T^3 \gg 1 \end{cases}$$

ou, em termos da chamada temperatura de degenerescência.

$$\boxed{\frac{T}{T_d} \gg 1}$$

$$T_d = \begin{cases} T_F = \left( \frac{3}{4\pi f} \right)^{2/3} \left( \frac{h^2}{2\pi k} \right) \left( \frac{N}{V} \right)^{2/3} \rightarrow \text{temperatura de Fermi} \\ T_D = \left( \frac{3}{4\pi f} \right)^{1/3} \left( \frac{ch}{k} \right) \left( \frac{N}{V} \right)^{1/3} \rightarrow \text{temperatura de Debye} \end{cases}$$

## Gases ideais e indistinbibilidade

O procedimento usual para a abordagem estatística dos gases é a utilização dos níveis de energia de suas partículas para caracterizar os estados do sistema.

- Cada estado do sistema é caracterizado pela energia ( $E$ ) e pelo número total de partículas ( $N$ ), sujeito às condições:

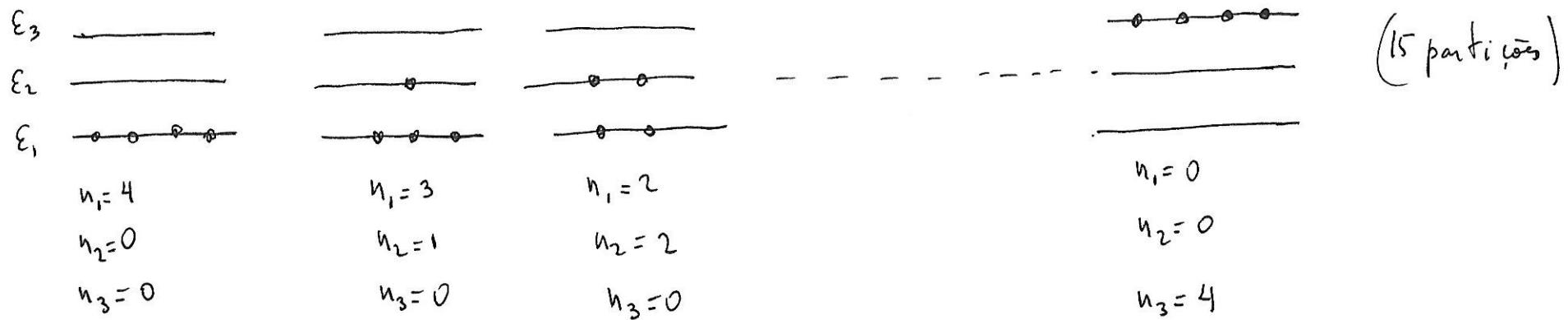
$$\left\{ \begin{array}{l} E = \sum_i n_i E_i \\ N = \sum_i n_i \end{array} \right.$$

onde  $\{E_i\}$  é o espectro de energia da partícula e  $n_i$  é o chamado número de ocupação ou população.

- A característica fundamental de partículas como as moléculas de uma mesma espécie, os átomos de uma substância homogênea, prótons, elétrons ou fótons, é a indistinbibilidade. Ou seja, elas são realmente identificáveis e, por isso, não podem ser diferenciadas.

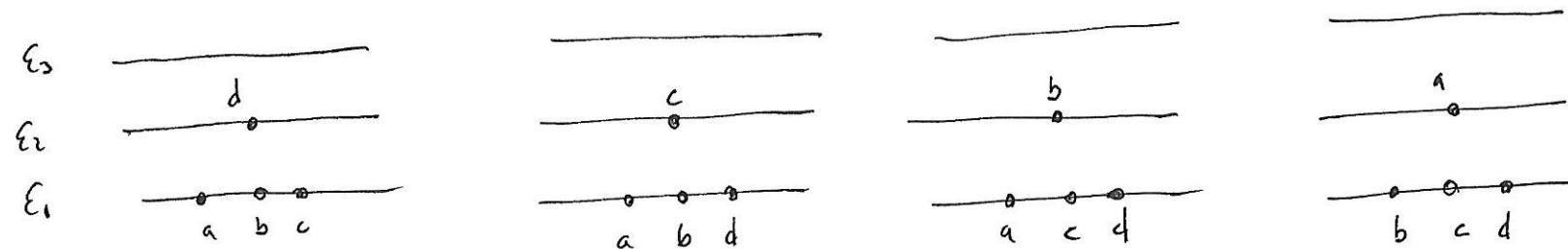
Essa característica (indistinjuidade) implica restrições na distribuição das partículas pelos níveis de energia.

Por exemplo, se as partículas de um sistema ( $N=4$ ) possuem apenas 3 níveis de energia, a distribuição (ou ocupação) das partículas pelos níveis de energia podem apresentar de 15 modos distintos, denominados partição.

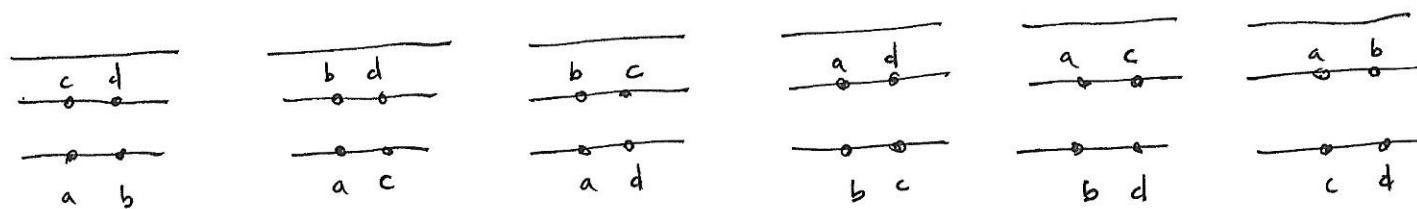


Se as partículas são indistinguíveis, cada partição é única, pois não se pode identificar quais partículas ocupam um determinado nível de energia. Diz-se que a multiplicidade de cada partição é igual a 1.

Se as partículas são distinguíveis, a multiplicidade ( $W$ ) da partição  $(n_1=3, n_2=1, n_3=0)$  é igual a 4,



e a multiplicidade da partição  $(n_1=2, n_2=2, n_3=0)$  é igual a 6.



Assim,

$$W = \frac{N!}{n_1! n_2! n_3!} = \frac{4!}{2! 2! 0!}$$

$$\Rightarrow W = \frac{N!}{n_1! n_2! n_3! \dots}$$

(multiplicade  
de uma partição)

$$\sum_i n_i = N$$

Apesar do espectro das partículas de um gás ideal (moleculas, elétrons, fótons, ...) depender de vínculos externos (volume, campos eletromagnéticos) e ser infinito, os níveis acessíveis às partículas dependem do equilíbrio térmico com sua vizinhança (temperatura).

Em altas temperaturas, quando o número de estados acessíveis é muito maior que o nº de partículas, os números de ocupação de um gás não-degenerado são, praticamente, 0 ou 1, ou seja, o número médio de ocupação ( $\langle n_i \rangle$ ) dos níveis de energia de um gás não-degenerado é muito menor que 1,

$$\boxed{\langle n_i \rangle \ll 1} \quad (\text{gases não-degenerados})$$

Para gases não-degenerados, a multiplicidade de cada particula gás é praticamente igual a  $N!$ , ou seja,

$$W \approx N! \quad (\text{multiplicidade p/ gases não-degenerados})$$

## Ensembles de Gibbs

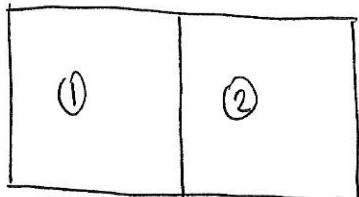
- A rigor, o macroestado de um sistema em equilíbrio é único e tem energia constante apenas para sistemas isolados. Em eq. térmico c/ sua vizinhança, a energia de um sistema não-isolado não é constante.
- Em vez de tentar determinar o número de microestados associado a cada valor de energia, Gibbs (1900) imagina uma coleção (ensemble) de réplicas de um sistema, onde cada réplica (ou membro do ensemble) tem energia e número total de constituintes compatíveis com os vínculos externos impostos ao sistema.
- Desse modo, a probabilidade de ocorrência de um estado com uma dada energia ( $E$ ) é igual a fração de réplicas com essa energia ( $E$ )

$$P_{\text{estado}}(E) = \frac{\text{nº de réplicas c/ energia } E}{\text{nº total de réplicas}}$$

- Para sistemas isolados, todos os membros do ensemble têm a mesma energia, e só existe um macroestado. Ensembles associados a sistemas isolados são denominados microcanônico.
- Gibbs considera ainda dois tipos de ensemble:
  - O ensemble canônico, onde os membros possuem o mesmo nº de partículas, mas a energia de cada membro é distinta dos demais e não é constante.
  - O ensemble gran-canônico, onde além da energia, o nº de partículas também não é constante.
- En quanto o ensemble canônico descreve o comportamento de um sistema fechado (nº fixo de partículas) em equilíbrio térmico com sua vizinhança, o ensemble gran-canônico descreve o comportamento de sistemas abertos em equilíbrio térmico e difusivo com sua vizinhança.

## Distribuição de estados no ensemble canônico

Sejam 2 membros de um ensemble em equilíbrio térmico



$$E = E_1 + E_2$$

Hipótese (i):  $P_{\text{estado}(i)}(E_i)$  (probabilidade de ocorrência de um estado com energia  $E_i$ )

Hipótese (ii):  $\frac{dP_i(E_i)}{dE_i} < 0 \quad \left( \frac{d \ln P(E_i)}{dE_i} < 0 \right)$  (estados com maior energia são menos prováveis)

Hipótese (iii):  $P(E_1 + E_2) = P_1(E_1) \times P_2(E_2) \quad (\ln P = \ln P_1 + \ln P_2)$  (independentes)

$$\frac{\partial \ln P}{\partial E_i} = \frac{d \ln P}{dE} \left( \frac{\partial E}{\partial E_i} \right) = \frac{d \ln P_i}{dE_i} \Rightarrow \frac{d \ln P_i}{dE_i} = \text{cte (negativa)}$$

$$\frac{\partial \ln P}{\partial E_2} = \frac{d \ln P}{dE} \left( \frac{\partial E}{\partial E_2} \right) = \frac{d \ln P_2}{dE_2}$$

$$\frac{d \ln P(E)}{dE} = -\beta \xrightarrow{\text{de positiva que caracteriza o eq. térmico}} P_i(E) \sim e^{-\beta E}$$

$$P_i(E) \sim e^{-\beta E}$$

## Funções de partição

$$\sum_{\text{estados}} P(E) = 1 \quad (\text{normalização}) \implies \left\{ \begin{array}{l} P_{\text{estados}}(E) = \frac{e^{-\beta E}}{Z} \quad (\text{distribuições canônicas}) \\ Z = \sum_{\text{estados}} e^{-\beta E} \quad (\text{função de partição canônica}) \end{array} \right.$$

## Funções e leis da Termodinâmica

$$\langle E \rangle = U = \sum_{\text{estados}} E P(E) \quad (\text{energia interna})$$

$$\frac{\partial Z}{\partial \beta} = - \sum E e^{-\beta E} = -Z \sum E \left( \underbrace{\frac{P(E)}{Z}}_{\frac{e^{-\beta E}}{Z}} \right) = -Z \langle E \rangle$$

$$U = -\frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial \beta} = -\frac{\partial \ln Z}{\partial \beta} \quad (\text{energia interna})$$

$$\left\{ \begin{array}{l} P(E) = \frac{e^{-\beta E}}{Z} \quad Z = \sum_{\text{estados}} e^{-\beta E} \\ \Downarrow \\ \ln P = -\beta E - \ln Z \end{array} \right.$$

$$dU = \sum E dP + \sum P dE$$

↓

$$\frac{-1}{\beta} (\ln P + \ln Z) \quad \frac{\partial E}{\partial V} dV + \frac{\partial E}{\partial X} dX$$

$E(V, X)$  - energia depende do volume e outras variáveis como nº de partículas, magnetização, ---

$$dU = -\frac{1}{\beta} \left( \underbrace{\sum \ln P dP}_{d(\sum P) = 0} + \underbrace{\ln Z \sum dP}_{\langle \ln P \rangle} \right) + \underbrace{\sum P \left( \frac{\partial E}{\partial V} \right)}_{\langle \frac{\partial E}{\partial V} \rangle} dV + \underbrace{\sum P \left( \frac{\partial E}{\partial X} \right)}_{\langle \frac{\partial E}{\partial X} \rangle} dX$$

analogia  
de  
Gibbs

$$\begin{cases} dU = \frac{d\langle -\ln P \rangle}{\beta} + \langle \frac{\partial E}{\partial V} \rangle dV + \langle \frac{\partial E}{\partial X} \rangle dX \\ dU = T dS - P dV + Y dX \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} \beta = \frac{1}{kT} & S = -k \langle \ln P \rangle \text{ (entropia de Gibbs)} \\ P = -\langle \frac{\partial E}{\partial V} \rangle & Y = \langle \frac{\partial E}{\partial X} \rangle \end{cases}$$

$$E = -\frac{1}{\beta} \ln P - \frac{\ln Z}{\beta} \Rightarrow \langle E \rangle = \frac{\langle -\ln P \rangle}{\beta} = -\frac{\ln Z}{\beta} = -kT \ln Z$$

↓      ↓  
U      TS

$\boxed{F = -kT \ln Z}$  (função de Helmholtz)

$$\left\{ \begin{array}{l} dU = TdS - PdV + YdX \quad U(S, V, X) \\ \downarrow \\ d(TS) - SdT \\ d(\underbrace{U - TS}_F) = - SdT - PdV + YdX \quad F(T, V, X) = - kT \ln Z \end{array} \right.$$

$$\left\{ \begin{array}{l} S = - \left( \frac{\partial F}{\partial T} \right)_{V, X} = \left. \frac{\partial}{\partial T} (kT \ln Z) \right|_{V, X} \\ P = - \left( \frac{\partial F}{\partial V} \right)_{T, X} = kT \left( \frac{\partial \ln Z}{\partial V} \right)_{T, X} \\ Y = \left( \frac{\partial F}{\partial X} \right)_{T, V} = - kT \left( \frac{\partial \ln Z}{\partial X} \right)_{T, V} \\ U = - \left( \frac{\partial \ln Z}{\partial P} \right)_{V, X} = kT^2 \left( \frac{\partial \ln Z}{\partial T} \right)_{V, X} \end{array} \right.$$

En quanto no ensemble microcanoico as propriedades termodinâmicas derivam da entropia, no ensemble canônico derivam da função de partição..