

Suponhamos que temos um sistema de N partículas. O seu Hamiltoniano \hat{H} -relativístico tem a forma

$$\hat{H} = \sum_{i=1}^N \frac{\hat{p}_i^2}{2m_i} + V(\hat{r}_1, \hat{r}_2, \dots, \hat{r}_N, t) \quad \begin{array}{l} \text{3 dimensional} \\ \downarrow \\ \text{potencial pode} \\ \text{dep. do tempo} \\ \text{(parâmetro)} \end{array}$$

Com $\hat{p}_i^2 = -\hbar^2 \nabla_{\vec{r}_i}^2$

A relação de comutação adquire a forma

$$[\hat{x}_{i\alpha}, \hat{p}_{j\beta}] = i\hbar \delta_{ij} \delta_{\alpha\beta},$$

$\underbrace{\quad}_{\substack{\text{índice} \\ \text{de partículas}}} \quad \underbrace{\quad}_{\substack{\text{índice cartesianos} \\ (x, y, z)}}$

Ou seja o momento e a posição de 2 partículas comutam

A eq. de Schrödinger dependente do tempo tem a forma

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N, t) = \hat{H} \psi(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N, t)$$

e a função de onda obedece à condição de normalização:

$$\int d^3r_1 d^3r_2 \dots d^3r_N |\psi(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_N, t)|^2 = 1$$



é função de $3N+1$
coordenadas (3 por
cada partícula + tempo)

Vejamos o caso mais simples que é não trivial,
 $N=2$.

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}_1^2}{2m_1} + \frac{\hat{p}_2^2}{2m_2} + V(\hat{r}_1, \hat{r}_2)$$

↘ ind. do tempo

Vamos fazer uma mudança de variável para
as coordenadas do centro de massa e para
as coordenadas relativas

$$\hat{R} = \frac{m_1 \hat{r}_1 + m_2 \hat{r}_2}{(m_1 + m_2) = M}, \quad \hat{P} = \hat{p}_1 + \hat{p}_2 = M \dot{\hat{R}}$$

$$\hat{r} = \hat{r}_1 - \hat{r}_2, \quad \hat{p} = \mu \dot{\hat{r}}$$

em que μ
é uma certa
massa efetiva
a determinar

$$\hat{p} = \mu (\dot{\hat{r}}_1 - \dot{\hat{r}}_2) = \mu \left(\frac{\hat{p}_1}{m_1} - \frac{\hat{p}_2}{m_2} \right)$$

Trivialmente

155

$$[\hat{X}_\alpha, \hat{P}_\beta] = i\hbar \left(\frac{m_1 + m_2}{m_1 + m_2} \right) \delta_{\alpha\beta} = i\hbar \delta_{\alpha\beta}$$

$$[\hat{X}_\alpha, \hat{P}_\beta] = i\hbar \left(\frac{1}{m_1 + m_2} - \frac{1}{m_1 + m_2} \right) \delta_{\alpha\beta} = 0$$

$$[\hat{x}_\alpha, \hat{p}_\beta] = i\hbar (1 - 1) \delta_{\alpha\beta} = 0$$

Mas $[\hat{x}_\alpha, \hat{p}_\beta] = \frac{\mu}{m_1} i\hbar \delta_{\alpha\beta} + \frac{\mu}{m_2} i\hbar \delta_{\alpha\beta} = i\hbar \delta_{\alpha\beta}$
para que a transf. seja unitária

ou seja, $\mu \left(\frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \right) = 1 \Leftrightarrow$

$$\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$$

Logo $\hat{\vec{p}} = \frac{m_2 \hat{\vec{p}}_1 - m_1 \hat{\vec{p}}_2}{m_1 + m_2}$

$$\hat{\vec{p}} = \hat{\vec{p}}_1 + \hat{\vec{p}}_2$$

$$\begin{cases} \hat{\vec{p}}_1 = \hat{\vec{p}} + \frac{m_1}{M} \hat{\vec{p}} \\ \hat{\vec{p}}_2 = -\hat{\vec{p}} + \frac{m_2}{M} \hat{\vec{p}} \end{cases}$$

Agora:

156

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}_1^2}{2m_1} + \frac{\hat{p}_2^2}{2m_2} + V(\hat{r}_1, \hat{r}_2)$$

$$= \frac{(\hat{p} + \frac{m_1}{M}\hat{P})^2}{2m_1} + \frac{(-\hat{p} + \frac{m_2}{M}\hat{P})^2}{2m_2} + V(\hat{r}, \hat{R})$$

$$= \frac{\hat{p}^2}{2} \left(\frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \right) + \frac{1}{M} \hat{P} \cdot \underbrace{(\hat{p} - \hat{p})}_{=0}$$

$$+ \frac{1}{2M^2} (m_1 + m_2) \hat{P}^2 + V(\hat{r}, \hat{R})$$

$$= \frac{\hat{p}^2}{2\mu} + \frac{\hat{P}^2}{2M} + V(\hat{r}, \hat{R})$$

se \vec{n} existirem forças externas $V(\hat{r}, \hat{R}) = V(\hat{r})$
apenas,

$$\text{logo: } \hat{H} = \frac{\hat{P}^2}{2M} + \underbrace{\frac{\hat{p}^2}{2\mu} + V(\hat{r})}_{\text{movimento da coordenada relativa num potencial}}$$

↓
M. livre
do CM

movimento
da coordenada
relativa num
potencial

Assum $\psi(\vec{r}, \vec{R}) = u(\vec{r}) e^{i\vec{K} \cdot \vec{R}}$

157

e

$$\hat{H} \psi(\vec{r}, \vec{R}) = E \psi(\vec{r}, \vec{R})$$

$$\left(\frac{\hat{p}^2}{2\mu} + V(\hat{r}) + \frac{\hat{P}^2}{2M} \right) u(\vec{r}) e^{i\vec{K} \cdot \vec{R}} = E u(\vec{r}) e^{i\vec{K} \cdot \vec{R}}$$

$$\Leftrightarrow \left(\frac{\hat{p}^2}{2\mu} + V(\hat{r}) \right) u(\vec{r}) = \left(E - \frac{\hbar^2 k^2}{2M} \right) u(\vec{r})$$

→ problema de 1 partícula com massa efectiva μ ...

Para o problema de um átomo de H, temos

$$\mu = \frac{m_e m_p}{m_e + m_p} \simeq \frac{m_e m_p}{m_p} = m_e$$

dado que $m_e \ll m_p$, ou seja podemos ignorar o movimento do protão em torno do CM...

Partículas idênticas: Operador de troca

Tanto quanto é possível afirmar experimentalmente, duas partículas atómicas, sejam elas 2 electrões, 2 protões, 2 neutrões, dois fotões são indistinguíveis entre si. O Hamiltoniano não relativístico toma a forma:

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}_1^2}{2m} + \frac{\hat{p}_2^2}{2m} + V(\hat{r}_1, \hat{r}_2),$$

tal que $V(\hat{r}_1, \hat{r}_2) = V(\hat{r}_2, \hat{r}_1)$, ou seja

o Hamiltoniano é invariante por troca de $\hat{p}_1 \leftrightarrow \hat{p}_2$, $\hat{r}_1 \leftrightarrow \hat{r}_2$. Para o caso de férmions é necessário incluir os spins $\hat{\sigma}_1$ e $\hat{\sigma}_2$ das partículas e estivermos a falar de férmions. Simbolicamente, escrevemos:

$$\hat{H}(1,2) = \hat{H}(2,1). \text{ Se } \hat{P}_{12} \text{ for o operador unitário}$$

que troca as partículas, temos

$$\hat{P}_{12} \hat{H}(1,2) \hat{P}_{12}^{\dagger} = \hat{H}(2,1) = \hat{H}(1,2),$$

$$\text{ou seja } \hat{P}_{12} \hat{H}(1,2) = \hat{H}(1,2) \hat{P}_{12}, \text{ ou seja}$$

$$[\hat{H}(1,2), \hat{P}_{12}] = 0.$$

Note-se que duas trocas deixam o sistema invariante pelo que $\hat{P}_{12}^2 = \hat{1}$, ou seja $\hat{P}_{12}^2 \hat{P}_{12}^{\dagger} = \hat{P}_{12}^{\dagger} \Rightarrow \hat{P}_{12} = \hat{P}_{12}^{\dagger}$, pelo que o operador de troca, além de unitário é também hermitico, de facto os seus valores próprios são

$$\hat{P}_{12} |\psi(1,2)\rangle = |\psi(2,1)\rangle = \lambda |\psi(1,2)\rangle$$

com $\lambda^2 = 1$, pelo que $\lambda = \pm 1$. Como

$\hat{H}(1,2)$ e \hat{P}_{12} comutam podemos sempre escolher os autestados de $\hat{H}(1,2)$ como auto estados de \hat{P}_{12} .

Assum, dada uma autofunção de $\hat{H}(1,2)$ $|u(1,2)\rangle$ podemos formar as combinações

$$|\psi^S(1,2)\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} (|u(1,2)\rangle + |u(2,1)\rangle) \quad (\text{simétrica})$$

$$|\psi^A(1,2)\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} (|u(1,2)\rangle - |u(2,1)\rangle) \quad (\text{anti-simétrica})$$

De facto, $\hat{P}_{12} |\psi^A(1,2)\rangle$

$$= \frac{1}{\sqrt{2}} [\hat{P}_{12} |u(1,2)\rangle - \hat{P}_{12} |u(2,1)\rangle]$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2}} [|u(2,1)\rangle - |u(1,2)\rangle]$$

$$= -|\psi^A(1,2)\rangle, \text{ a}$$

demonstração para $|\psi^S(1,2)\rangle$ é idêntica e fica como exercício.

Como escolher as funções adequadas para cada espécie de partículas. Tal deriva de uma observação experimental, acompanhada de um teorema profundo e cujo significado \hat{n} .

se encontra completamente compreendido, na medida 160 em que \tilde{n} dispomos de uma demonstração elementar do mesmo (como bem assinalou R. Feynman) e que por isso \tilde{n} iremos considerar, o tema de spin-estatística. Assim, temos o princípio de Pauli:

1) Sistemas constituídos por partículas idênticas com spin semi-inteiro ($1/2, 3/2, 5/2, \dots$) \tilde{S} descritos por funções de onda anti-simétricas (na troca de todas as coordenadas de 2 das partículas constituintes) e \tilde{S} chamados férmions

2) Sistemas constituídos por partículas idênticas e spin inteiro ($0, 1, 2, \dots$) \tilde{S} descritos por funções simétricas e \tilde{S} chamados bósons.

N férmions num poço de potencial

Consideramos o caso de N férmions que \tilde{n} interagem entre si, num poço de potencial

$$\hat{H} = \sum_{i=1}^N \left(\frac{\hat{p}_i^2}{2m} + V(\hat{r}_i) \right)$$

Este Hamiltoniano pode escrever-se como

$$\hat{H} = \sum_{i=1}^N \hat{H}_i, \text{ em que } \hat{H}_i \text{ só atua sobre as}$$

coordenadas da partícula i . Os estados próprios de uma partícula \tilde{S} dados por

$$\hat{H}_i \varphi_{n_i \sigma_i}(\vec{r}_i) = E_{n_i} \varphi_{n_i \sigma_i}(\vec{r}_i) \quad \text{já que } \hat{H}_i \text{ depende do spin}$$

A solução do problema completo é dada por

$$\begin{aligned} \hat{H} \psi_E(\vec{r}_1 \sigma_1, \vec{r}_2 \sigma_2, \dots, \vec{r}_N \sigma_N) \\ = \varphi_{n_1 \sigma_1}(\vec{r}_1) \varphi_{n_2 \sigma_2}(\vec{r}_2) \dots \varphi_{n_N \sigma_N}(\vec{r}_N) \end{aligned}$$

O problema é que esta função \vec{r} é antisimétrica.

Consideremos o caso de duas partículas

$$\psi_E(\vec{r}_1 \sigma_1, \vec{r}_2 \sigma_2) = \varphi_{n_1 \sigma_1}(\vec{r}_1) \varphi_{n_2 \sigma_2}(\vec{r}_2)$$

ou

$$\psi_E(\vec{r}_1 \sigma_1, \vec{r}_2 \sigma_2) = \varphi_{n_1 \sigma_2}(\vec{r}_2) \varphi_{n_2 \sigma_1}(\vec{r}_1)$$

Se escolhermos

$$\begin{aligned} \psi^A(\vec{r}_1 \sigma_1, \vec{r}_2 \sigma_2) = \frac{1}{\sqrt{2}} [\varphi_{n_1 \sigma_1}(\vec{r}_1) \varphi_{n_2 \sigma_2}(\vec{r}_2) \\ - \varphi_{n_1 \sigma_2}(\vec{r}_2) \varphi_{n_2 \sigma_1}(\vec{r}_1)] \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \text{Se trocarmos } \vec{r}_1, \sigma_1 \leftrightarrow \vec{r}_2, \sigma_2 \quad \psi^A(\vec{r}_2 \sigma_2, \vec{r}_1 \sigma_1) \\ = - \psi^A(\vec{r}_1 \sigma_1, \vec{r}_2 \sigma_2) \end{aligned}$$

$$\text{Mais, se } n_1 = n_2 \text{ e } \sigma_1 = \sigma_2 \quad \psi^A(\vec{r}_1 \sigma_1, \vec{r}_2 \sigma_2) = 0$$

dois fermiões \vec{r} podem ter todos os números quânticos iguais.

162

Isto também é válido se formosmos $\vec{r}_1 = \vec{r}_2$, $\sigma_1 = \sigma_2$

$$\psi^A(\vec{r}_1\sigma_1, \vec{r}_1\sigma_1) = \frac{1}{\sqrt{2}} [\varphi_{n_1\sigma_1}(\vec{r}_1)\varphi_{n_2\sigma_1}(\vec{r}_1) - \varphi_{n_1\sigma_1}(\vec{r}_1)\varphi_{n_2\sigma_1}(\vec{r}_1)] = 0$$

Uma forma condensada de escrever isto é:

$$\psi^A(\vec{r}_1\sigma_1, \vec{r}_2\sigma_2) = \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{vmatrix} \varphi_{n_1\sigma_1}(\vec{r}_1) & \varphi_{n_2\sigma_1}(\vec{r}_1) \\ \varphi_{n_1\sigma_2}(\vec{r}_2) & \varphi_{n_2\sigma_2}(\vec{r}_2) \end{vmatrix}$$

A este determinante chama-se Determinante de Slater. Para o sistema de N partículas, escrevemos

$$\psi^A(\vec{r}_1\sigma_1, \vec{r}_2\sigma_2, \dots, \vec{r}_N\sigma_N) = \frac{1}{\sqrt{N!}} \begin{vmatrix} \varphi_{n_1\sigma_1}(\vec{r}_1) & \dots & \varphi_{n_N\sigma_1}(\vec{r}_1) \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ \varphi_{n_1\sigma_N}(\vec{r}_N) & \dots & \varphi_{n_N\sigma_N}(\vec{r}_N) \end{vmatrix}$$

Também podemos escrever na linguagem de kets

$$\psi^A(\vec{r}_1\sigma_1, \vec{r}_2\sigma_2) = \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{vmatrix} \varphi_{n_1}(\vec{r}_1)|\sigma_1\rangle_1 & \varphi_{n_2}(\vec{r}_1)|\sigma_1\rangle_2 \\ \varphi_{n_1}(\vec{r}_2)|\sigma_2\rangle_1 & \varphi_{n_2}(\vec{r}_2)|\sigma_2\rangle_2 \end{vmatrix}$$

$$\psi^A(\vec{r}_1\sigma_1, \vec{r}_2\sigma_2) = \frac{1}{\sqrt{2}} [\varphi_{n_1}(\vec{r}_1)\varphi_{n_2}(\vec{r}_2)|\sigma_1, \sigma_2\rangle - \varphi_{n_1}(\vec{r}_2)\varphi_{n_2}(\vec{r}_1)|\sigma_2, \sigma_1\rangle]$$

Suponhamos que $\sigma_1 = \sigma_2 = +$, então

$$= \frac{1}{\sqrt{2}} [\varphi_{n_1}(\vec{r}_1)\varphi_{n_2}(\vec{r}_2) - \varphi_{n_1}(\vec{r}_2)\varphi_{n_2}(\vec{r}_1)]|++\rangle$$

↓
Parte orbital é antisimétrica

Se $\sigma_1 = +$, $\sigma_2 = -$, obtemos

$$\psi^A(\vec{r}_1+, \vec{r}_2-) = \frac{1}{\sqrt{2}} [\varphi_{n_1}(\vec{r}_1)\varphi_{n_2}(\vec{r}_2)|+-\rangle - \varphi_{n_1}(\vec{r}_2)\varphi_{n_2}(\vec{r}_1)|-+\rangle]$$

Podemos agora escrever

$$|S=1, M_S=0\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} [|+-\rangle + |-+\rangle]$$

$$|S=0, M_S=0\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} [|+-\rangle - |-+\rangle]$$

$$|+-\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} [|S=1, M_S=0\rangle + |S=0, M_S=0\rangle]$$

$$|-+\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} [|S=1, M_S=0\rangle - |S=0, M_S=0\rangle]$$

164

$$\psi^A(\vec{r}_1 +, \vec{r}_2 -) = \frac{1}{2} [\varphi_{n_1}(\vec{r}_1) \varphi_{n_2}(\vec{r}_2) - \varphi_{n_1}(\vec{r}_2) \varphi_{n_2}(\vec{r}_1)] |S=1, M_S=0\rangle$$

$$+ \frac{1}{2} [\varphi_{n_1}(\vec{r}_1) \varphi_{n_2}(\vec{r}_2) + \varphi_{n_1}(\vec{r}_2) \varphi_{n_2}(\vec{r}_1)] |S=0, M_S=0\rangle$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2}} [\psi_{\text{orb}}^A(\vec{r}_1, \vec{r}_2) |S=1, M_S=0\rangle$$

$$+ \psi_{\text{orb}}^S(\vec{r}_1, \vec{r}_2) |S=0, M_S=0\rangle]$$

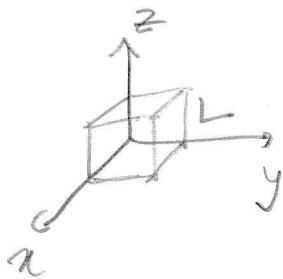
onde: $\psi_{\text{orb}}^A(\vec{r}_1, \vec{r}_2) = \frac{1}{\sqrt{2}} [\varphi_{n_1}(\vec{r}_1) \varphi_{n_2}(\vec{r}_2) - \varphi_{n_1}(\vec{r}_2) \varphi_{n_2}(\vec{r}_1)]$

$$\psi_{\text{orb}}^S(\vec{r}_1, \vec{r}_2) = \frac{1}{\sqrt{2}} [\varphi_{n_1}(\vec{r}_1) \varphi_{n_2}(\vec{r}_2) + \varphi_{n_1}(\vec{r}_2) \varphi_{n_2}(\vec{r}_1)]$$

A parte orbital simétrica (resp. anti-simétrica) multiplica a parte de spin anti-simétrica (resp. simétrica) de modo a que a função de onda global seja anti-simétrica.

Elétrons livres numa caixa cúbica de aresta
 L : Gás de Fermi

165



$$\hat{H} = \sum_{i=1}^N \frac{\hat{p}_i^2}{2m} \rightarrow \text{dentro da caixa}$$

$$\psi_E(\vec{r}) = \left(\frac{2}{L}\right)^{3/2} \sin\left(\frac{\pi n_1 x}{L}\right) \sin\left(\frac{\pi n_2 y}{L}\right) \sin\left(\frac{\pi n_3 z}{L}\right)$$

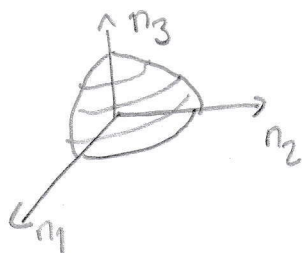
Com $E_{n_1, n_2, n_3} = \frac{\hbar^2 \pi^2}{2m L^2} (n_1^2 + n_2^2 + n_3^2)$
 $n_1, n_2, n_3 = 1, 2, 3, \dots$

Se $n^2 = n_1^2 + n_2^2 + n_3^2$ for o valor máximo que esta soma pode tomar, então

$$E_F = \frac{\hbar^2 \pi^2 n^2}{2m L^2}$$

↓
Energia de Fermi

Por outro lado se $n_1^2 + n_2^2 + n_3^2 \leq n^2$ isso quer dizer que todos os estados estão contidos dentro do octante de uma esfera de raio n ,



Com volume

$$V = \frac{1}{8} \left[\frac{4}{3} \pi n^3 \right]$$

Como o volume de fase ocupado por cada estado é $\frac{1}{8} \Delta n^3$

o número total de estados é pois

16.6

$$N_e = V_f = \frac{1}{6} \pi n^3$$

Como há dois elétrons por cada estado (+, -), temos

$$N_e = 2N_e = \frac{1}{3} \pi n^3 \Leftrightarrow n = \left(\frac{3N_e}{\pi} \right)^{1/3} e$$

$$E_F = \frac{\hbar^2}{2mL^2} \left(\frac{3N_e}{\pi} \right)^{2/3} = \frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{3N_e}{\pi L^3} \right)^{2/3}$$

$$= \frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{3n_e}{\pi} \right)^{2/3} \quad \text{onde}$$

$n_e = \frac{N_e}{V}$,
a densidade
de elétrons,
e onde $V = L^3$, o volume de caixa.

A energia total do gás é obtida somando todas as energias até n

$$E_{\text{tot}} = \underbrace{2}_{\substack{\text{deg. de} \\ \text{lib.}} \cdot \underbrace{\frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2}}_{\text{coef.}} \int_0^n d^3 n' n'^2$$

$$= 2 \cdot \frac{\hbar^2 \pi^2}{2mL^2} \cdot \frac{1}{8} \cdot 4\pi \int_0^n dn n^4$$

$$= \frac{\hbar^2 \pi^3}{2mL^2} \cdot \frac{1}{5} \cdot n^5 = \frac{\hbar^2 \pi^3}{10mL^2} n^5 = \frac{\hbar^2 \pi^3}{10mL^2} \left(\frac{3N_e}{\pi} \right)^{5/3}$$

Note-se que

$$\mu = \frac{\partial E_{\text{tot}}}{\partial N_e}$$

167

$$= \frac{\hbar^2 \pi^3}{10 m L^2} \cdot \frac{3}{\pi} \cdot \left(\frac{3 N_e}{\pi} \right)^{2/3} \cdot \frac{5}{3}$$

$$= \frac{\hbar^2 \pi^2}{2 m L^2} \cdot \frac{3}{\pi} \cdot \left(\frac{3 N_e}{\pi} \right)^{2/3}$$

$$= \frac{\hbar^2 \pi^2}{2 m L^2} \left(\frac{3 N_e}{\pi V} \right)^{2/3} = E_F$$

ou seja, o potencial químico, a energia real seria para adicionar uma partícula ao sistema é igual a E_F , o que faz todo o sentido, dado que todos os estados com energia inferior estão ocupados e o princípio de Pauli impede que possamos aí 'colocar' elétrons.