O Modelo de Bose-Hubbard

Alvaro Montaña Guerrero

Teoría quântica de muitos corpos Instituto de Física Universidade de São Paulo SP, Brasil

10 de Dezembro de 2015



O Modelo de Bose-Hubbard

- ∢ ≣ →

Introdução

O fenômeno de condensação de Bose-Einstein (CBE) concebido por S.Bose e A.Einstein teve sua primera realização experimental em 1995. Avanços experimentais permitem o aprisionamento de CBE em redes óticas, fazendo que controle alcançado nesses sistemas seja muito útil para o estudo de sistema análogos. Contrariamente ao que ocorre em um cristal, os parâmetros dessas redes óticas podem ser controlados.

Hamiltoniana

A hamiltoniana que descreve um gás de N bósons confinados em um potencial externo é

$$H_0 = \sum_{i=1}^{N} \left[\frac{P_i^2}{2m} + V_{ext}(r_i) \right] + \sum_{i,j,i\neq j} V_{int}(r_i, r_j)$$

- p_i são os operadores momento de cada párticula.
- V_{ext} potencial externo.

V_{int} potencial de interação entre as partículas do sistema.
 Introduzindo os operadores de campo bosônicos Ψ, com relações de conmutação

$$\left[\Psi(r),\Psi^{\dagger}(r')
ight]=\delta^{3}(r-r')$$

Para chegar ao modelo de Bose-Hubbard, temos que fazer algumas considerações

- Condensação de Bose-Einstein ($T \sim 10^{-7}$ K).
- Em um gás diluído d ≪ n^{-1/3}.(d alcance das forças interatômicas, n densidade do gas), e portanto colisões entre três ou mais corpos é desprezada.
- A interação entre átomos alcalinos (neutros) é
 - a) Repulsiva para separações atômicas pequenas.
 - b) Atrativa (do tipo Van der Waals) para separações atômicas grandes. Esta é gerada pela interação dipolo-dipolo elétrica $(-\alpha/r^6)$

ヘロト 不得 とくき とくき とうき

Interações

O potencial interatômico pode ser caracterizado por um potencial de alcance curto (r_0) , então podemos expandir a amplitude de espalhamento $f(\theta)$ em ondas parciales. Esta função depende do ângulo θ e o vetor de onda κ .

Para energias muito baixas ($\kappa r_0 \ll 1$) ondas <u>s</u> são relevantes no espalhamento. Então a condição de gás diluído é $na^3 \ll 1$ com *a comprimento de espalhamento*.

Nestas condições se aproxima o potencial de interação como

$$V_{int}(r,r') = g\delta^3(r-r')$$

Onde

$$g = 4\pi\hbar^2 a/m$$

$$V_{int} = g \int d^3 r \Psi^{\dagger}(r) \Psi^{\dagger}(r) \Psi(r) \Psi(r)$$

O padrão de interferência de lasers contrapropagantes gera um potencial periódico em que átomos neutros podem ser aprisionados.

- A periodicidade do potencial é determinada pelo comprimento de onda λ dos lasers.
- A interação campo elétrico do laser com o momento de dipolo induzido, gera o confinamento dos átomos na rede.

Redes óticas

Um exemplo simples do potencial gerado é

$$V_{ext} = V_0 \left[\sin^2(kx_1) + \sin^2(kx_2) + \sin^2(kx_3) \right]$$
$$k = 2\pi/\lambda$$



Tight-binding e função de Wannier

O hamiltoniano conmuta con T_d onde

$$T_d f(r) = f(r+d)$$

con *d* o período do potencial.

$$U(r)=U(r+d)$$

Fazendo uso do teorema de Bloch

$$T_d\psi(r)=\psi(r+d)=e^{iq\cdot d}\psi(r)$$

A função de onda de uma partícula em um potencial periódico ganha uma fase $e^{iq \cdot d}$ ao se deslocar de um sítio uma distancía d.

Na aproximação de tight-binding, consideramos

$$\psi_q(r) = \sum_d e^{iq\cdot d} \phi(r-d)$$

Onde $\phi(r - d)$ são funções localizadas no sítio de posição d, e a sobreposição entre funções vizinhas é pequena.

A função de Wannier; w_n , definida como a transformada de Fourier das funções de Bloch $\psi_{nq}(r)$, e uma função conveniente para trabalhar

$$w_n(r-d) = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_q e^{-iq \cdot d} \psi_{nq}(r)$$

$$\int d^3 r \ w_n^*(r-d) w_n'(r-d') = \delta_{n,n'} \delta_{d,d'}^3$$

A hamiltoniana de Bose-Hubbard

Outra aproximação: supor que as energias envolvidas na dinâmica são pequenas comparadas com a energia de excitação da segunda banda. Expandimos os operadores de campo na base de Wannier

$$\Psi(r) = \sum_{n,j} w_n(r-d_i)b_{n,i}$$
$$\Psi^{\dagger}(r) = \sum_{n,j} w_n^*(r-d_i)b_{n,i}$$

O hamiltoniano fica

$$H_{o} = \sum_{i,j} J_{i,j} b_{i}^{\dagger} b_{j} + \frac{1}{2} \sum_{i,j,k,l} U_{i,j,k,l} b_{i}^{\dagger} b_{j}^{\dagger} b_{k} b_{l}$$

$$J_{i,j} = -\int d^{3}r \ w^{*}(r - d_{i}) \left[-\frac{\hbar^{2}}{2m} \nabla^{2} + V_{ext}(r) \right] w(r - d_{j})$$

$$U_{i,j,k,l} = g \int d^{3}r w^{*}(r - d_{i}) w^{*}(r - d_{j}) w(r - d_{k}) w(r - d_{l})$$

- J_{i,j} representa o ganho de energia cinética devido ao tunelamento de uma partícula do sítio i ao sítio j. Lembre-se que J_{i,j} = J_{i,j}(V_{ext}) (proporcional a intensidade do laser).
- $U_{i,j,k,l}$ iteração entre as partículas dos sítios i, j, k, l

Fazemos outra aproximação

- A interação interatômica e repulsiva e local $U = U_{i,j,k,l} \neq 0$.
- A possibilidade de tunelamento das párticulas ocorre apenas entre sítios vizinhos $J = J_{i,j} \neq 0$

Por fim obtemos a hamiltoniana de Bose-Hubbard.

$$H_0 = -J\sum b_i^{\dagger}b_j + \frac{U}{2}\sum_i b_i^{\dagger}b_i^{\dagger}b_ib_i$$

No ensemble gran canônico e mais conveniente

$$H = -J\sum b_i^{\dagger}b_j + \frac{U}{2}\sum_i n_i(n_i-1) - \mu\sum_i n_i$$

(ロト (過) (モト (ヨト) ヨ

Transição de fase

Variando a intensidade do laser, é possivel variar a razão entre U e J. Assim, podemos induzir una transição de fase na hamiltoniana de Bose-Hubbard

$$H = -J\sum b_i^{\dagger}b_j + \frac{U}{2}\sum_i n_i(n_i-1) - \mu\sum_i n_i$$

Esta transição é conhecida como transição de Mott

- No caso J >> U as partículas tunelam facilmente, o sistema está en un regime deslocalizado e se encontram na fase denominada superfluida (SF)
- No caso J le U o preço energético por mover uma partícula de um sítio a outro é alto. O sistema está na fase de isolante de Mott.

Fase Isolante de Mott

No caso J = 0, a energía do sistema pode se escrever em termos da energía por sítio

$$\varepsilon(n_i) = n_i(n_i - 1)U/2 - \mu n_i$$

Quando o número de ocupação de um sítio do sistema é aumentado de δ ,a energía muda para

$$\varepsilon(n_i+\delta)=\varepsilon(n_i)+\varepsilon(\delta)+Un_i\delta$$

Há uma penalidade energética por uma ocupação maior que 1 partícula no sítio. O auto estado pode ser escrito como

$$\ket{\Psi_{MI}}^{J=0} \propto \prod_{i}^{N} (b_{i}^{\dagger})^{n} \ket{0}$$

Neste caso (J=0) $\partial n_i / \partial \mu = 0$ é chamado incompressibilidade

Fase Superfluida

No caso U = 0 as párticulas tunelam sem penalidade energética. O auto estado pode ser escrito como

$$|\Psi_{SF}
angle^{U=0}\propto \left(\sum_{i}^{N}b_{i}^{\dagger}
ight)^{M}|0
angle$$



a) Fase SFb) Fase MI

Aproximação de Campo Medio

$$(b_i^{\dagger} - \langle b_i^{\dagger} \rangle)(b_j^{\dagger} - \langle b_j^{\dagger} \rangle) pprox 0$$

$$\phi = \langle b_i^{\dagger} \rangle = \langle b_i^{\dagger} \rangle$$

Onde ϕ é um parâmetro de ordem para a transição. A hamiltoniana de Bose-Hubbard pode se escrever como a suma de hamiltoniana de um sítio

$$H_i^{CM} = -zJ\phi(b_i^{\dagger}+b_i)+zJ\phi^2+rac{U}{2}n_i(n_i-1)-\mu n_i$$

Onde N é o número de sítios e z = 2d o número de primeros vizinhos da rede, com d a dimensão do sistema.



Parâmetro de ordem da transição de Mott. $P_c = 0,043$ para o valor $\mu/U = 0,4135$

э

(日) (同) (三) (三)



Experimento de interferência que mostra a transição de fase. SF ightarrow MI

æ

・ロト ・ 日 ・ ・ ヨ ・ ・ ヨ ・



Diagrama de fases obtido com campo medio (z = 4). Três primeiros lobos de Mott (fundo hachurado), que são regiões na fase Mott (MI) bem delimitadas com um mesmo fator de preenchimento ρ inteiro. A fase superfluida (SF) é caraterizada por um ρ não inteiro.

- O modelo de Bose-Hubbard basta para observar a transição de fase.
- O fator de preenchimento ρ = ⟨n⟩ = 1, 2, 3.. representa o sistema na fase MI. Para ρ diferente, o sistema está na fase SF.
- O laser controla os parâmetros do sistema.
- A rede ótica é útil para o estudo do sistemas análogos.

Muito Obrigado!

æ

3 × 4 3 ×

< AP

- Costa, Karine Piacentini Coelho da. Estudo do modelo de Bose-Hubbard usando o algoritmo Worm [online]. São Paulo : Instituto de Física, Universidade de São Paulo, 2011. Dissertação de Mestrado em Física.
- Cazalilla, M. A. and Citro. One dimensional bosons: From condensed matter systems to ultracold gases. RevModPhys.83.1405
- Henrik Bruss. Many-Body Quantum Theoryin Condensed Matter Physics: An introduction. Oxford Graduate Texts. 2004