

Funciones de Green de Matsubara

Juan Herrera Mateos

Física de muchos cuerpos (2C2020)

18 de diciembre de 2020

Introducción

- **¿Qué es lo que buscamos?**

Desarrollar un formalismo similar al estudiado que tenga en cuenta los efectos de la *temperatura finita*.

- **¿Cómo lo conseguimos?**

Empecemos escribiendo el valor medio de un operador en equilibrio T- μ :

$$\langle A \rangle = \sum_i P_i \langle \Psi_i | A | \Psi_i \rangle, \text{ donde : } P_i = \frac{e^{-\beta(E_i - \mu N_i)}}{\sum_n e^{-\beta(E_n - \mu N_n)}} \text{ para el conjunto gran canónico.}$$

$$\langle A \rangle = \frac{\sum_i e^{-\beta(E_i - \mu N_i)} \langle \Psi_i | A | \Psi_i \rangle}{\sum_n e^{-\beta(E_n - \mu N_n)}} = \frac{\sum_i \langle \Psi_i | \overbrace{e^{-\beta(H - \mu N)}}^{\rho} A | \Psi_i \rangle}{\sum_n \langle \Psi_n | e^{-\beta(H - \mu N)} | \Psi_n \rangle} = \frac{\text{Tr}(\rho A)}{\text{Tr}(\rho)}$$

El valor medio de cualquier operador se puede calcular a partir de trazas con el operador densidad.

Introducción

- El siguiente paso consiste en observar, como hizo Ryogyo Kubo en la década de 1950, que:

$$U(t) \propto \exp\left(-i\frac{tH}{\hbar}\right)$$
$$\rho \propto \exp(-\beta H) = U(-i\hbar\beta)$$

Por lo que la física de muchos a temperatura finita se puede reformular usando un **tiempo imaginario**.

Progress of Theoretical Physics, Vol. 14, No. 4, October 1955

A New Approach to Quantum-Statistical Mechanics

Takeo MATSUBARA

Research Institute for Fundamental Physics, Kyoto University

(Received August 1, 1955)

- La observación de Kubo fue tomada por Takeo **Matsubara** para desarrollar la primera teoría de tiempo imaginario para muchos cuerpos a temperatura finita.

A new method of calculating the grand partition function of many-body system is developed, adopting extensively the techniques of calculus in quantum field theory. It is shown that the grand partition function, which is a trace of the density matrix expressed in terms of field operators, can be evaluated in a way almost parallel with the evaluation of the vacuum expectation value of the S-matrix in quantum field theory, provided that appropriate modifications in notation and definitions are made. As an example, the method is applied to electron-phonon system. Further, basing on this new formalism, various non-perturbational methods are discussed.

El tiempo imaginario y las descripciones

- El paso clave consiste en reemplazar

$$\frac{it}{\hbar} \rightarrow \tau, \text{ donde } \tau \in [0, \hbar\beta]$$

- Notar que si el tiempo es imaginario las cantidades físicas son oscilantes en este intervalo finito.
- A partir de ahora tomaremos $\hbar=1$.
- Descripción de Heisenberg:

Antes

$$O(t)_H = U^\dagger(t, t_0) S O(t) S U(t, t_0) S$$

Y como dijimos, si H_S es independiente del tiempo:

$$O(t)_H = e^{+\frac{i}{\hbar} H_S t} O(t)_S e^{-\frac{i}{\hbar} H_S t} \quad t_0 = 0$$

Ahora

$$O(\tau)_H \equiv e^{(H - \mu N)\tau} O_S e^{-(H - \mu N)\tau}$$

Y simplificando la notación (no arrastramos μN):

$$A_H(\tau) = e^{iH(-i\tau)} A_S e^{-iH(-i\tau)} = e^{H\tau} A_S e^{-H\tau}$$

El tiempo imaginario y las descripciones

- Si aplicamos esto al hamiltoniano de partícula libre:

$$H = \sum \epsilon_k c_k^\dagger c_k,$$

$$\frac{\partial c_k}{\partial \tau} = [H, c_k] = -\epsilon_k c_k \longrightarrow \begin{aligned} c_k(\tau) &= e^{-\epsilon_k \tau} c_k \\ c_k^\dagger(\tau) &= e^{\epsilon_k \tau} c_k^\dagger \end{aligned}$$

Vemos que los operadores dejan de ser hermíticos-conjugados entre sí.

$$\frac{\partial c_k^\dagger}{\partial \tau} = [H, c_k^\dagger] = \epsilon_k c_k^\dagger,$$

Funciones de Green de tiempo imaginario

Antes

$$iG(\lambda t, \lambda' t') \equiv \frac{1}{\langle \Psi_0 | \Psi_0 \rangle} \langle \Psi_0 | T[c_\lambda(t)_H c_{\lambda'}^\dagger(t')_H] | \Psi_0 \rangle$$

Ahora

$$\begin{aligned} G_{\alpha\gamma}(\mathbf{r}\tau, \mathbf{r}'\tau') &\equiv -\langle T [\psi_\alpha(\mathbf{r}\tau)_H \psi_\gamma^\dagger(\mathbf{r}'\tau')_H] \rangle \\ &= \frac{\text{Tr} \left\{ \rho_G T [\psi_\alpha(\mathbf{r}\tau)_H \psi_\gamma^\dagger(\mathbf{r}'\tau')_H] \right\}}{\text{Tr} \{ \rho_G \}} \end{aligned}$$

- Notar que:
 - No aparece factor i en su definición.
 - El valor medio se calcula pesado por el operador densidad.

- Podemos usar una notación más general y moderna:

$$\mathcal{G}(\nu, \tau; \nu', \tau') \equiv -\langle T_\tau(c_\nu(\tau)c_{\nu'}^\dagger(\tau')) \rangle$$

- Si el hamiltoniano no depende del tiempo, entonces la función de Green depende sólo de la diferencia de tiempos imaginarios. Sin pérdida de generalidad:

$$\mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau) \equiv -\langle T_\tau(c_\nu(\tau)c_{\nu'}^\dagger(0)) \rangle \quad -\beta < \tau < \beta$$

Periodicidad y anti-periodicidad

- La función de Green de Matsubara es periódica para los bosones y anti-periódica para los fermiones.

$$\mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau) = \mp \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau + \beta) *$$

- Para verlo consideremos $\tau < 0$ y un sistema fermiónico:

$$\begin{aligned}
 \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau) &= -\langle T_\tau (c_\nu(\tau) c_{\nu'}^\dagger(0)) \rangle = \langle c_{\nu'}^\dagger(0) c_\nu(\tau) \rangle \\
 &= \frac{1}{Z} \text{Tr}(e^{-\beta H} c_{\nu'}^\dagger \boxed{e^{H\tau} c_\nu e^{-H\tau}}) \\
 &= \frac{1}{Z} \text{Tr}(e^{H\tau} c_\nu e^{-H\tau} e^{-\beta H} c_{\nu'}^\dagger) \longleftarrow \text{Tr}(ABC \dots XYZ) = \text{Tr}(ZAB \dots WXY) = \text{Tr}(YZA \dots VWX) \\
 &= \frac{1}{Z} \text{Tr}(\underbrace{e^{-\beta H} e^{\beta H}}_{=I} e^{H\tau} c_\nu e^{-H\tau} e^{-\beta H} c_{\nu'}^\dagger) \\
 &= \frac{1}{Z} \text{Tr}(e^{-\beta H} e^{H(\tau+\beta)} c_\nu e^{-H(\tau+\beta)} c_{\nu'}^\dagger) \\
 &= \frac{1}{Z} \text{Tr}(e^{-\beta H} c_\nu(\tau + \beta) c_{\nu'}^\dagger(0)) = \langle c_\nu(\underbrace{\tau + \beta}_{>0}) c_{\nu'}^\dagger(0) \rangle \\
 &= -\mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau + \beta)
 \end{aligned}$$

(La prueba es similar para bosones.)

Periodicidad y anti-periodicidad

- Consecuencia importante: es periódica con periodo 2β

$$\mathcal{G}(\nu, \nu'; -\beta) = \mp \mathcal{G}(\nu, \nu'; 0) = (\mp)^2 \mathcal{G}(\nu, \nu'; \beta) = \mathcal{G}(\nu, \nu'; \beta)$$

y por lo tanto podemos hacer un desarrollo en serie de Fourier:

$$\mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau) = \frac{1}{\beta} \sum_{n \in \mathbb{Z}} e^{-i\tilde{\omega}_n \tau} \mathcal{G}(\nu, \nu'; i\tilde{\omega}_n),$$

$$\tilde{\omega}_n = (2\pi n)/(2\beta) = \pi n/\beta.$$

$$\mathcal{G}(\nu, \nu'; i\tilde{\omega}_n) = \frac{1}{2} \int_{-\beta}^{\beta} d\tau e^{i\tilde{\omega}_n \tau} \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau).$$

aunque por (*) la frecuencia tiene restricciones adicionales:

$$\begin{aligned} \mathcal{G}(\nu, \nu'; i\tilde{\omega}_n) &= \frac{1}{2} \left[\int_{-\beta}^0 d\tau e^{i\tilde{\omega}_n \tau} \underbrace{\mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau)}_{\mp \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau + \beta)} + \int_0^{\beta} d\tau e^{i\tilde{\omega}_n \tau} \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau) \right] \\ &= \frac{1}{2} \underbrace{[\mp(-1)^n + 1]}_{\downarrow} \int_0^{\beta} d\tau e^{i\tilde{\omega}_n \tau} \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau). \end{aligned}$$

Periodicidad y anti-periodicidad

$$\begin{aligned} \mathcal{G}(\nu, \nu'; i\tilde{\omega}_n) &= \frac{1}{2} \left[\int_{-\beta}^0 d\tau e^{i\tilde{\omega}_n\tau} \underbrace{\mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau)}_{\mp \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau + \beta)} + \int_0^{\beta} d\tau e^{i\tilde{\omega}_n\tau} \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau) \right] \\ &= \frac{1}{2} [\mp(-1)^n + 1] \int_0^{\beta} d\tau e^{i\tilde{\omega}_n\tau} \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau). \end{aligned}$$

= F: {0, n par; 1, n impar}. B: {1, n par; 0, n impar}.

- Frecuencias de Matsubara (que dependen de la temperatura):

$$\begin{aligned} \omega_n &\equiv \frac{(2n+1)\pi}{\beta} \quad \text{Fermiones} & \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau) &= \frac{1}{\beta} \sum_{\omega_n} e^{-i\omega_n\tau} \mathcal{G}(\nu, \nu'; i\omega_n), \\ \omega_n &\equiv \frac{2n\pi}{\beta} \quad \text{Bosones} & \mathcal{G}(\nu, \nu'; i\omega_n) &= \int_0^{\beta} d\tau e^{i\omega_n\tau} \mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau). \end{aligned}$$

Ejemplo: sistema de fermiones no interactuantes

$$\mathcal{G}(\nu, \nu'; \tau) \equiv -\langle T_\tau(c_\nu(\tau)c_{\nu'}^\dagger(0)) \rangle \quad -\beta < \tau < \beta$$

$$H_0 = \sum_\nu \xi_\nu c_\nu^\dagger c_\nu.$$

$$\mathcal{G}^{(0)}(\nu, \tau);$$

$$c_\nu(\tau) = e^{H_0\tau} c_\nu e^{-H_0\tau} = e^{-\xi_\nu\tau} c_\nu,$$

$$\mathcal{G}^{(0)}(\nu, \tau) = -\langle T_\tau(c_\nu(\tau)c_\nu^\dagger(0)) \rangle$$

$$= -\theta(\tau)\langle c_\nu(\tau)c_\nu^\dagger(0) \rangle + \theta(-\tau)\langle c_\nu^\dagger(0)c_\nu(\tau) \rangle$$

$$= -e^{-\xi_\nu\tau}[\theta(\tau)\langle c_\nu c_\nu^\dagger \rangle - \theta(-\tau)\langle c_\nu^\dagger c_\nu \rangle]$$

$$= -e^{-\xi_\nu\tau}[\theta(\tau)(1 - n_F(\xi_\nu)) - \theta(-\tau)n_F(\xi_\nu)].$$

$$\mathcal{G}^{(0)}(\nu, ip_n) = \int_0^\beta d\tau e^{ip_n\tau} \mathcal{G}^{(0)}(\nu, \tau)$$

$$= -(1 - n_F(\xi_\nu)) \int_0^\beta d\tau e^{(ip_n - \xi_\nu)\tau}$$

$$= \frac{1}{ip_n - \xi_\nu} \cdot \underbrace{(-1)(1 - n_F(\xi_\nu)) [e^{(ip_n - \xi_\nu)\beta} - 1]}_{=1}$$

$$ip_n \rightarrow \omega + i\eta$$

$$G_0^R(\mathbf{k}\sigma, \omega) = \frac{1}{\omega - \xi_{\mathbf{k}} + i\eta}$$

$$= \frac{1}{ip_n - \xi_\nu}$$

Conclusión

- En esta charla vimos generalidades de la función de Green de Matsubara.
 - Formalismo válido a temperatura finita que usa tiempo imaginario
 - Las magnitudes son oscilatorias.
 - Para calcularlas en sistemas homogéneos temporalmente intervienen las frecuencias de Matsubara de fermiones y bosones.
- Hay una conexión inmediata entre función de Green de Matsubara y la función de Green retardada via continuación analítica.
- El formalismo desarrollado permite continuar el camino tomado por nosotros en la materia y hacer desarrollos perturbativos, entre otras cosas.

Table 8.1 The link between real- and imaginary-time formalisms.

Time	$t \in [-\infty, \infty]$	$it \rightarrow \tau \in [0, \beta]$
Schrödinger equation	$ \psi_S(t)\rangle = e^{-itH} \psi_S(0)\rangle$	$ \psi_S(\tau)\rangle = e^{-\tau H} \psi_S(0)\rangle$
Heisenberg representation	$A_H(t) = e^{itH} A_S e^{-itH}$	$A_H(\tau) = e^{\tau H} A_S e^{-\tau H}$
Interaction representation	$ \psi_I(t)\rangle = e^{itH_0} \psi_S(t)\rangle$	$ \psi_I(\tau)\rangle = e^{\tau H_0} \psi_S(\tau)\rangle$
Time evolution in interaction representation	$U(t) = e^{iH_0 t} e^{-iHt}$ $= T \exp \left[-i \int_0^t V_I(t') dt' \right]$	$U(\tau) = e^{H_0 \tau} e^{-H\tau}$ $= T \exp \left[- \int_0^\tau V_I(\tau') d\tau' \right]$
Perturbation expansion	$S = \langle -\infty T \exp \left[-i \int_{-\infty}^\infty V_I(t) dt \right] -\infty \rangle$	$\frac{Z}{Z_0} = \text{Tr} \left[T e^{-\int_0^\beta V d\tau} \right]$
Wick's theorem (non-interacting particles)	$\overline{\psi(1)\psi^\dagger(2)} = \langle \phi T \psi(1)\psi^\dagger(2) \phi \rangle$	$\overline{\psi(1)\psi^\dagger(2)} = \langle T \psi(1)\psi^\dagger(2) \rangle$
Green's function	$G_{\lambda\lambda'}(t) = -i \langle \phi T \psi_\lambda(\tau) \psi_{\lambda'}^\dagger(0) \phi \rangle$	$\mathcal{G}_{\lambda\lambda'}(\tau) = -\langle T \psi_\lambda(\tau) \psi_{\lambda'}^\dagger(0) \rangle$
Feynman diagrams	$\ln S = TV \sum \{\text{linked clusters}\} = -iT\Delta E$	$\ln \frac{Z}{Z_0} = \beta V \sum \{\text{linked clusters}\} = -\beta \Delta F$

¡Muchas gracias!