

Тема 1. Функції Віргру у фізиці конденсованого стану.

① Основні експериментальні методи дослідження конденсованих середовищ.

Три класи експериментальних методів:
термодинамічні експерименти,
транспортні експерименти,

Сканивальна тунельна спектроскопія.

Altland - Simons, Розділ 4.1.

② Теорія лінійного Віргру I.

(а) Основні поняття:

пришкідливість, наслідки керованості Віргру в еліктродинамічній системі, лінійність, Віргру трансляційної інваріантності систем.

(б) Мікроскопічна теорія Віргру (функціональний підхід).

Загальний вигляд кореляційної функції.

Altland - Simons, Розділ 4.2.

③ Теорія лінійного Віргру II.

Загальна теорія.

Переходимо на Bisliani -

Vignale, Розділ 3.2.

Використовуємо операторний підхід!

(а) Функції Віргуду. Операторний формалізм.

Розглянемо систему, що описується незалежним Вір чау гамільтоніаном \hat{H} . Він збудується залежним Вір чау зовнішнім полем $F(t)$, яке поєднано лінійно зі спостережуваною \hat{V} системи. Таким чином,

$$\hat{H}_F(t) = \hat{H} + F(t) \cdot \hat{V}. \quad (*)$$

Ми вважаємо, що $F(t) = 0$ при $t < t_0$.

Наприклад, для електронного газу у зовнішньому потенціалі $V_{ext}(\vec{r}, t)$ наше збудження розглядає

$$\int V_{ext}(\vec{r}, t) \hat{n}(\vec{r}) d\vec{r},$$

де $\hat{n}(\vec{r}) = \sum_i \delta(\vec{r} - \vec{r}_i)$ - оператор чисельності.

Тобто $F(t) \rightarrow V_{ext}(\vec{r}, t)$ та $\hat{V} \rightarrow \hat{n}(\vec{r})$.

Оскільки при лінійному Вір чау різні ^{наблизки}

збудження розглядаються незалежно то немає проблем у розгляді лінійного збудження у (*).

При $t \leq t_0$ система за припущенням знаходиться в основному стані, або більш загально, у тепловій рівновазі з великим резервуаром з температурою T . Це означає, що n -ий власний стан незбуденого гамільтоніану \hat{H} із власною енергією E_n , заповнено з імовірністю

$$P_n = \frac{e^{-\beta E_n}}{Z}, \text{ де } \beta \equiv \frac{1}{k_B T}, \text{ а}$$

$$Z = \sum_n e^{-\beta E_n}.$$

При $t \leq t_0$ еволюція в часі описується графовим множником, який не змінює властивості системи.

Камі $t = t_0$ зовнішнє поле впливає на систему і система починає еволюцію під його впливом.

Ключовими є припущення, що слабка взаємодія між системою та метаболічним резервуаром, яка потрібна для встановлення теплової рівноваги на початку, незначно впливає на еволюцію ансамблю за час наших спостережень. Зокрема, імовірності заповнення P_n залишаються постійними: переходи між ортогональними станами NE дозволені.

Це припущення є характерним для анізотропного процесу. Воно є справедливим тільки якщо характерний час еволюції швидкіший за час встановлення теплової рівноваги. Якщо час еволюції менший за час встановлення рівноваги, то система може обмінюватися енергією з резервуаром, що призводить до перерозподілу заповнення рівнів.

Таким чином, еволюція системи у часі в представленні Шредінгера описується р-к Шредінгера

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} |\Psi_n(t)\rangle = \hat{H}_E(t) |\Psi_n(t)\rangle$$

із початкового умовою

$$|\Psi_n(t_0)\rangle = |\Psi_n\rangle.$$

Цю розв'язок

$$|\Psi_n(t)\rangle = \hat{U}(t, t_0) |\Psi_n(t_0)\rangle, \text{ де}$$

$\hat{U}(t, t_0)$ - унітарний оператор еволюції у часі.

У відомих випадках збурення

$$\hat{U}(t, t_0) = e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)}.$$

Для того, щоб отримати пертурба- тивний розклад \hat{U} по ступенях F запишемо

$$\hat{U}(t, t_0) = e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)} \hat{U}_F(t, t_0),$$

де $\hat{U}_F(t, t_0)$ - частина оператора еволюції, яка пов'язана з F .

Ця, фактично, представлення взаємодії:

$$|\Psi^I(t)\rangle \equiv e^{\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)} |\Psi(t_0)\rangle \quad \oplus \Rightarrow$$

$$|\hat{\Psi}^I(t)\rangle = \hat{U}_F(t, t_0) |\Psi^I(t_0)\rangle$$

$$\Rightarrow |\Psi(t_0)\rangle = e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t_0-t_0)} |\hat{\Psi}^I(t_0)\rangle$$

$$\begin{aligned} |\Psi(t)\rangle &= e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)} |\Psi^I(t)\rangle = \\ &= e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}t} \hat{U}_F(t, t_0) |\Psi(t_0)\rangle \end{aligned}$$

Можна показати (див. к.ч.) з \oplus

обравши $t_0 = 0$ та $t_1 = 1$

$$i\partial_t |\hat{\Psi}_n(t)\rangle = (i\partial_t e^{iHt}) |\Psi_n(t)\rangle + e^{iHt} (i\partial_t |\Psi_n(t)\rangle) = e^{iHt} (-H + H_F) |\Psi_n(t)\rangle$$

Точніше (можна, отримати!) $F(t) \hat{B}$

Вірно, $U_F(t, t_0)$ задовільняє рівнянню

$$(**) i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \hat{U}_F(t, t_0) = F(t) \hat{B}(t-t_0) \hat{U}_F(t, t_0)$$

з початковою умовою $\hat{U}_F(t_0, t_0) = 1$.

Замітний віз часу оператор $\hat{B}(t-t_0)$ в представленні Гаузенберга

$$\hat{B}(t) \equiv e^{\frac{i}{\hbar} \hat{H} t} \hat{B} e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H} t}$$

(Увага! тут \hat{H} , а не \hat{H}_F !)

Співпадає з оператором \hat{B} в картині Шредінгера при $t=0$.

(**) корисно саме тому, що залежить від часу в U_F виключно завдяки збуренню.

Якщо підставити в (**), нульове наближення $\hat{U}_{F,0}(t, t_0) = 1$

та проінтегрувати по часу, то отримуємо U_F у першому наближенні:

$$\hat{U}_{F,1}(t, t_0) = \left[\hat{1} - \frac{i}{\hbar} \int_{t_0}^t \hat{B}(t'-t_0) F(t') dt' \right]$$

Вірно, повний оператор еволюції у часі в першому наближенні по F :

$$\hat{U}_1(t-t_0) = e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)}$$

$$\times \left[\hat{1} - \frac{i}{\hbar} \int_{t_0}^t \hat{B}(t'-t_0) F(t') dt' \right].$$

6. Тепер розглянемо знову спостережувану \hat{A} , яка при $t < t_0$ має середню рівноважне значення:

$$\langle \hat{A} \rangle_0 = \sum_n P_n \langle \psi_n | \hat{A} | \psi_n \rangle, \quad t \leq t_0.$$

Наша мета знайти очікувані \hat{A} при $t > t_0$ під впливом збурення.

Формально

$$\langle \hat{A} \rangle_F(t) = \sum_n P_n \langle \psi_n(t) | \hat{A} | \psi_n(t) \rangle,$$

де $|\psi_n(t)\rangle$ знаходяться за допомогою $\hat{U}(t, t_0)$. Оскільки нас цікавить тільки лінійний вираз, то розробимо вирази тільки \hat{U} , на \hat{U}^+ .

$$|\psi_n(t)\rangle = \hat{U}(t, t_0) |\psi_n\rangle = e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)} \times \left[\hat{I} - \frac{i}{\hbar} \int_{t_0}^t \hat{B}(t'-t_0) F(t') dt' \right] |\psi_n\rangle,$$

$$\langle \psi_n(t) | = \langle \psi_n | \hat{U}^\dagger(t, t_0) = \langle \psi_n | e^{\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)} \left[\hat{I} + \frac{i}{\hbar} \int_{t_0}^t \hat{B}(t'-t_0) F(t') dt' \right].$$

З $[1 + i \int \hat{B}(t') dt'] \hat{A} [1 - i \int \hat{B}(t') dt']$ виникає комутатор $-i [\hat{A}(t-t_0), \hat{B}(t'-t_0)]$.
 $\hat{A}(t)$ якщо ми встановимо $e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)} \times e^{\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t-t_0)}$

При виборі кінцевої форми матимемо наступне співвідношення:

$$\langle \psi_n | [\hat{A}(t-t_0), \hat{B}(t'-t_0)] | \psi_n \rangle =$$

$$= \langle \Psi_n | [\hat{A}(t), B(t')] | \Psi_n \rangle.$$

$$\langle \hat{A} \rangle_F(t) - \langle \hat{A} \rangle_0 =$$

$$= -\frac{i}{\hbar} \int_{t_0}^t \langle [\hat{A}(t), \hat{B}(t')] \rangle_0 F(t') dt', \quad (*)$$

ре одиубе $A(t)$ та $B(t) \equiv e^{\frac{i}{\hbar} \hat{H} t} \hat{B} e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H} t}$
(че представлення Гауберга, але для \hat{H}).

$[\hat{A}, \hat{B}]$ - комутатор та $\langle \dots \rangle_0$ означає усереднені по термодинамічному ансамблю (значу з \hat{H} , а не \hat{H}_F !).

Оскільки \hat{H} не залежить від часу, то

$$\langle [\hat{A}(t), \hat{B}(t')] \rangle_0 = \langle [\hat{A}(\tilde{t}), \hat{B}] \rangle_0,$$

ре $\tilde{t} \equiv t - t' > 0$.

Ми викачаємо заміною часу φ -ю вірську χ_{AB} наступним чином:

$$\chi_{AB}(\tilde{t}) \equiv -\frac{i}{\hbar} \theta(\tilde{t}) \langle [\hat{A}(\tilde{t}), B] \rangle_0,$$

ре $\theta(\tilde{t})$ - функція Гевісайда.

Після заміни змінної $t' = t - \tilde{t} \Rightarrow \tilde{t} = t - t'$

$$\langle \hat{A} \rangle_1(t) \equiv \langle \hat{A} \rangle_F(t) - \langle \hat{A} \rangle_0 =$$

$$= \int_0^{t-t_0} \chi_{AB}(\tilde{t}) F(t-\tilde{t}) d\tilde{t}. \quad (!)$$

φ -ла для φ -ї вірської не має поширення на початковий "всесвітський". Тому

можна розвинути спрямувати $t_0 \rightarrow -\infty$, якщо з'являється також значення при $t \rightarrow -\infty$, тобто

$$\langle \hat{A} \rangle_1(t) = \int_0^{\infty} \chi_{AB}(\tilde{t}) F(t-\tilde{t}) d\tilde{t}.$$

Оскільки, якщо \hat{A} та \hat{B} - ермітові оператори, як ми казали припустимо, то $\chi_{AB}(F)$ зв'язує дві дійсні величини.

Нагадаю, що комутатор двох ермітових операторів $\hat{A}(F)$ та \hat{B} є антиермітовим, тобто змінює знак при ермітовому спряженні. Це означає, що в повністю уявній частині. Саме тому означення φ -ї відсутності включає "-i", щоб мати дійсний вісгук на дійсній збурення. Хоча можна розглядати і вісгук для будь-якої пари операторів.

(в) Періодичне збурення.

Ми вже бачили, що центральну роль грає періодичне збурення

$$F(t) = F_0 e^{-i\omega t} + \text{с.с.} \quad (\text{комплексне спряжене}) \quad (**)$$

Нагадаю, що в комплексних ознаєннях

$$F(t) = \int_{-\infty}^{\infty} \hat{F}(\omega) e^{-i\omega t} \frac{d\omega}{2\pi} \quad \text{та} \quad \hat{F}(\omega) = \int_{-\infty}^{\infty} F(t) e^{i\omega t} dt.$$

Є, однак, наступна проблема - періодичний потенціал $V(x)$ не знає при $t \rightarrow -\infty$. Тому ми не можемо вважати, що система була у рівновазі в минулому.

Стандартний спосіб уникнути цієї проблеми - це "арібагатикне ~~в~~ виможне" збурення: припустимо, що

амплітуда періодичного потенціалу
повільно вливається за законом
 $e^{\gamma t}$, де $\gamma > 0$, а T — масштаб
часу, який є набагато більшим за
період збурення.

Таким чином, розглядаємо
збурення

$$F(t) = F\omega e^{-i(\omega + i\gamma)t} + \text{с.с.} \quad (***)$$

Поки γ присутне, ми можемо
використовувати описаний вище
формалізм. Ми можемо розглянути
граніцю $\gamma \rightarrow 0^+$ в кінці обчислення.
Якщо границя існує, то воно
опише регулярний віріус системи на
рівномірне періодичне поле, тобто
таке поле, яке триває нескінченно
довго, щоб "забути" про існуючі
адиабатичні вмикачки.

Точніше, γ не може стати
меншим за δ , де δ — поряток оберненого
часу встановлення теплової рівно-
ваги. Таким чином, теорія узагальнена
при $\omega \gg \delta$.

Представивши (***) в (*) зі с. \neq
маємо

$$\langle \hat{A} \rangle, (t) = \langle \hat{A} \rangle, (\omega) e^{-i\omega t} + \text{с.с.},$$

якщо $\langle \hat{A} \rangle, (\omega) = \chi_{AB}(\omega) F\omega$, то

$$\chi_{AB}(\omega) = -\frac{i}{\hbar} \int_0^{\infty} \langle [\hat{A}(t), \hat{B}] \rangle_0 e^{i(\omega + i\gamma)t} dt.$$

70 (c) Спектральне представлення лемана для заміриованої функції:

Комутатор $\langle [\hat{A}(\tilde{t}), \hat{B}] \rangle_0$ можна розкласти по повному набору $|\psi_n\rangle$

власних станів гамильтоніана \hat{H} :

$$\hat{H}|\psi_n\rangle = E_n|\psi_n\rangle. \text{ Нагадаю, що}$$

в представленні Раїзенберга

$$\hat{B}(t) = e^{\frac{i}{\hbar}\hat{H}t} \hat{B} e^{-\frac{i}{\hbar}\hat{H}t} \text{ то}$$

$$P_n = \frac{e^{-\beta E_n}}{Z}.$$

Введемо позначення

$$O_{nm} \equiv \langle \psi_n | \hat{O} | \psi_m \rangle = [O_{mn}^+]^*,$$

$$\omega_{nm} = (E_n - E_m)/\hbar = -\omega_{mn}.$$

$$\text{Тоді } \langle [\hat{A}(\tilde{t}), \hat{B}] \rangle_0 =$$

$$= \sum_{m,n} P_m (e^{i\omega_{mn}\tilde{t}} A_{mn} B_{nm} - e^{i\omega_{nm}\tilde{t}} B_{mn} A_{nm})$$

$$= \sum_{m,n} (P_m - P_n) e^{i\omega_{mn}\tilde{t}} A_{mn} B_{nm}. \quad (+)$$

Substituting (+) in $\chi_{AB}(\omega)$

отримуємо представлення лемана

$$\chi_{AB}(\omega) = \frac{1}{\hbar} \sum_{nm} \frac{P_m - P_n}{\omega - \omega_{nm} + i\eta} A_{mn} B_{nm},$$

$$\eta \rightarrow 0^+.$$

$\chi_{AB}(\omega)$ є аналітичною у верхній

напівплощині (ω) та має прості полюси у нижній напівплощині.

Границю $\Gamma = 0$ представляє велика лемма можна отримати поглядом

$$P_n = 1 \text{ для основного етану } (n=0)$$

$$P_n = 0 \text{ при } n > 0.$$

Цікавою властивістю представляє лемма є те, що велики з $n = m$ (або з $E_n = E_m$) не мають внеску у суму, оскільки $P_n = P_m$.

Це означає, що якщо ми позначимо \hat{A}_0 діагональну частину оператора \hat{A} в представленні, в якому \hat{A} є діагональним, а недіагональна частину \hat{A} у тому ж представленні як $\hat{A} = \hat{A} - \hat{A}_0$, то тоді $\chi_{AB} = \chi_{\hat{A}B}$.

Ми, таким чином, бачимо, що ρ -я Віргуку зникає, якщо \hat{A} або \hat{B} є константами 'незбуреного руху' (тобто комутують з \hat{H}), оскільки \hat{A} або \hat{B} у цьому випадку рівні нулю.

Далі ми використовуємо ρ -у

Сохайкго

$$\lim_{\eta \rightarrow 0^+} \frac{1}{\omega - y + i\eta} = P \frac{1}{\omega - y} - i\pi \delta(\omega - y),$$

де P - головне значення Коши:

$$P \int_{-\infty}^{\infty} \frac{f(\omega)}{\omega - y} d\omega = \lim_{\eta \rightarrow 0^+} \left(\int_{-\infty}^{y-\eta} \frac{f(\omega)}{\omega - y} d\omega + \int_{y+\eta}^{\infty} \frac{f(\omega)}{\omega - y} d\omega \right) \neq f(\omega).$$

Розділена на Re та Im при чому
найпростіший вигляд, коли $\hat{B} = \hat{A}^+$.

Тоді $A_{mn} B_{nm} = |A_{mn}|^2$ і ми маємо

$$\text{Re } \chi_{AA^+}(\omega) = \frac{1}{\hbar} \rho \sum_{n,m} \frac{|A_{mn}|^2}{\omega - \omega_{nm}} (\rho_m - \rho_n)$$

та

$$\text{Im } \chi_{AA^+}(\omega) = -\frac{\rho}{\hbar} \sum_{nm} (\rho_m - \rho_n) |A_{mn}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm})$$

$$= -\frac{\rho}{\hbar} \sum_{nm} \rho_m \left[|A_{mn}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm}) - |A_{mn}^+|^2 \delta(\omega + \omega_{nm}) \right]$$

$$\text{Im } \chi_{AA^+}(\omega) < 0 \text{ для } \omega > 0 \text{ та}$$

$$> 0 \text{ для } \omega < 0.$$

Корисно розширити означення ρ -і
визначити χ_{AA^+} на комплексній уявленій
аргументу:

$$(!) \tilde{\chi}_{AA^+}(z) = \frac{1}{\hbar} \sum_{nm} \frac{|A_{mn}|^2}{z - \omega_{nm}} (\rho_m - \rho_n), z \in \mathbb{C}.$$

Відзначимо, що $\tilde{\chi}_{AA^+}(\omega + i0) = \chi_{AA^+}(\omega)$,

$$\text{але } \tilde{\chi}_{AA^+}(\omega - i0) = \chi_{AA^+}^*(\omega)$$

(це вже буде не замітка, а
виспертація ρ -я Гріна).

Таким чином, $\tilde{\chi}_{AA^+}(z)$ має розрив
повздовж дійсної осі з величиною

$$2i \text{Im } \chi_{AA^+}(\omega).$$

Дуже корисним є те, що $\tilde{\chi}_{AA^+}(z)$

13
може бути пов'язана з $\text{Im} \chi_{AA^+}(\omega)$,
яка задана на дійсній осі:

$$\tilde{\chi}_{AA^+}(z) = -\frac{1}{\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\text{Im} \chi_{AA^+}(\omega)}{z - \omega} d\omega.$$

В цьому можна переконатися
представивши спектр $\text{Im} \chi_{AA^+}(\omega)$ як
отримавши (!).

(d) Симетрія та співвідношення
взаємності

Структура рівнянь

$$(*) \chi_{AB}(\omega) = -\frac{i}{\hbar} \lim_{\eta \rightarrow 0^+} \int_0^{\infty} \langle [\hat{A}(\tilde{t}), \hat{B}] \rangle_0 e^{i(\omega + i\eta)\tilde{t}} d\tilde{t}$$

та

$$(**) \chi_{AB}(\omega) = \frac{1}{\hbar} \sum_{nm} \frac{P_m - P_n}{\omega - \omega_{nm} + i\eta} A_{mn} B_{nm}$$

дозволяє отримати кілька корисних та
точних співвідношень між форм
відсоту.

1) (***) Спочатку розглянемо статичний
випадок, $\omega = 0$. З (***) видно, що
тільки головна частина $\frac{1}{\omega - \omega_{nm} + i\eta}$
виступає, оскільки $(P_n - P_m) \delta(\omega_{nm}) = 0$.
Це означає, що $\chi_{AA^+}(0)$ є дійсним
та вір'єльним,

$$\chi_{AA^+}(0) \leq 0,$$

це є критично важливим для стабільності системи. Єдине z

$$\frac{e^{-\beta E_m} - e^{-\beta E_n}}{E_m - E_n} < 0.$$

2) Інша цікава властивість:

$$\chi_{AB}(0) = \chi_{BA}(0),$$

яка зводиться до $m \leftrightarrow n$ в (**).

$$\chi_{AB}(0) = \frac{1}{h} \sum_{nm} \frac{P_m - P_n}{\omega_{mn} + i\eta} A_{mn} B_{nm}$$

$$\begin{aligned} \chi_{BA}(0) &= \frac{1}{h} \sum_{nm} \frac{P_m - P_n}{\omega_{mn} + i\eta} B_{nm} A_{nm} = |m \leftrightarrow n| \\ &= \frac{1}{h} \sum_{nm} \frac{P_n - P_m}{\omega_{nm} + i\eta} A_{mn} B_{nm} \end{aligned}$$

Дійсно заміни місцями параметри, а рівня порівнює нулю.

3) У загальному випадку при скінченній частоті $\chi_{AB}(-\omega) = [\chi_{A^+B^+}(\omega)]^*$.

$$\chi_{A^+B^+}(\omega) = \frac{1}{h} \sum_{nm} \frac{P_m - P_n}{\omega - \omega_{nm} + i\eta} A_{mn}^+ B_{nm}^+$$

$$\begin{aligned} [O_{nm}]^* &= O_{mn}^+ \\ &= \frac{1}{h} \sum_{nm} \frac{P_m - P_n}{\omega - \omega_{nm} + i\eta} A_{nm}^* B_{mn}^* = |n \leftrightarrow m| = \\ &= \frac{1}{h} \sum_{nm} \frac{P_n - P_m}{\omega - \omega_{mn} + i\eta} A_{mn}^* B_{nm}^* = \end{aligned}$$

$$= \frac{1}{h} \sum_{nm} \left(\frac{P_m - P_n}{(-\omega) - \omega_{nm} + i\eta} \right)^* A_{mn}^* B_{nm}^*$$

Тоджкн ткном, $[\chi_{AB}(-\omega)]^* = \chi_{A^+B^+}(\omega)$.

З цього випливають такі співвідношення для дійсних та уявних частин: $\chi_{AB}(\omega) \equiv \text{Re} \chi_{AB}(\omega) + i \text{Im} \chi_{AB}$.

А саме $\text{Re} \chi_{AB}(\omega) = \text{Re} \chi_{A^+B^+}(-\omega)$,

$$\text{Im} \chi_{AB}(\omega) = -\text{Im} \chi_{A^+B^+}(-\omega)$$

Ці формули особливо корисні, коли \hat{A} та \hat{B} - ермітові оператори.

Тоді $\text{Re} \chi_{AB}(-\omega) = \text{Re} \chi_{AB}(\omega)$,

$$\text{Im} \chi_{AB}(-\omega) = -\text{Im} \chi_{AB}(\omega), \text{ тобто}$$

$\text{Re} \chi_{AB}(\omega)$ - парна ф-я ω , а

$\text{Im} \chi_{AB}(\omega)$ - непарна.

Ця властивість також наочно випливає з того, що відрізок $\chi_{AB}(\hat{f})$ є дійсним.

4) Лінійний відрізок системи, яка симетрична відносно оберненому часу (наприклад, електромагнітна лінійка у вірусності магнітного поля) характеризується наступними співвідношеннями взаємності:

$$\chi_{AB}(\omega) = \chi_{B^+A^+}(\omega), \quad (!)$$

де $\hat{t}_A = (\hat{A}^+)^*$ - транспонування \hat{A} .

Увага! Див. перелік виправлень ро
підручника.

В загальному випадку, симетрії
відносно оберток часу може бути
перестативо, щоб мати (!). Це
рівняння отримано за припущенням,
що можливо обрати певний набір
власних функцій з гамильтоніаном
рівняннями. Але, наприклад, стін-
орбітально взаємодія зберігає
симетрію відносно оберток часу,
але власні φ -і комплексні.

З іншого боку, іноді можна мати
набір власних φ -і рівнянь, але
гамильтоніан не інваріантний

відносно оберток часу. Простий
приклад, Земанівська взаємодія
міт спінами та магнітним полем в
певному напрямку. (Див. ролі Уоткінса.)

Наприклад, оператор руху частинки

$$\hat{t} \hat{H}(\vec{r}) = \hat{H}(\vec{r}), \text{ але для парамагнітної}$$

частинки струму $\hat{t} \hat{J}_p(\vec{r}) = -\hat{J}_p(\vec{r})$ через

наявність "і" в операторі імпульсу

$$\hat{p} = -i\hbar \vec{\nabla} : \hat{J}_p = \frac{1}{2m} \sum_i \left[\hat{p}_i \delta(\vec{r} - \vec{r}_i) + \delta(\vec{r} - \vec{r}_i) \times \hat{p}_i \right].$$

Доведення. Таки припустимо, що
власні φ -і гамильтоніану можна
обрати дійсними.

$$\begin{aligned} \text{Тоді } A_{mn} &= \langle \psi_m | \hat{A} | \psi_n \rangle = \\ &= (\langle \psi_n | \hat{A}^\dagger | \psi_m \rangle)^* = \langle \psi_n | (\hat{A}^\dagger)^* | \psi_m \rangle = \\ &= {}^t A_{nm}. \end{aligned}$$

Якщо підставити вирази A_{mn} та B_{nm} у спектральне представлення, то

$$\begin{aligned} \chi_{AB}(\omega) &= \frac{1}{\hbar} \sum_{nm} \frac{P_m - P_n}{\omega - \omega_{nm} + i\eta} \underbrace{[{}^t B]_{mn}}_{A_{mn}} \underbrace{[{}^t A]_{nm}}_{B_{nm}} = \\ &= \chi_{{}^t B} {}^t A(\omega). \end{aligned}$$

Тепер розглянемо електронну рідину у присутності магн. поля \vec{B} , яке порушує симетрію обернення часу. Тепер власні φ_i не є рідосими, але якщо $\psi_n(\vec{B})$ є власною функцією для енергії E_n , то тоді $\psi_n^*(\vec{B})$ є власною функцією для $-E_n$ для спінорів! $\psi_n^*(\vec{B})$ є власною функцією для ψ_n^* та енергії; але в полі $-\vec{B}$. Таким чином, виведення формули таке ж саме, як і раніше, але на основному кроці вже маємо $\psi_n^*(\vec{B}) = \psi_n(-\vec{B})$. Оскільки енергії не змінюються при зміні напрямку магн. поля, то

$$\chi_{AB}(\omega, \vec{B}) = \chi_{{}^t B} {}^t A(\omega, -\vec{B}).$$

Уточнення!
Наприклад, для частинки зі спіном $1/2$,
 $T_A \equiv \hat{\sigma}_y ({}^t A) \hat{\sigma}_y$ ($\hat{\sigma}_y$ — цю матрицю Паулі, які відрізняються кожен частинки

18 в системі), співвідношення взаємності
правильніше записувати так:

$$\chi_{AB}(\omega, \vec{B}) = \chi_{TB}^T \chi_A(\omega, -\vec{B}) !$$

Це слідує з того, що якщо
вте спіновий хвильова φ -х є
власною φ -ю гелієв погіяна в
магн. полі \vec{B} , то порі $i\hat{\sigma}_y \chi_n^*$ є
власною φ -ю гелієв погіяна $-\vec{B}$.

Даб. Давидов (уср. виражені с. 571:

$$i\hat{\sigma}_y = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{pmatrix}.$$

Співвідношення взаємності є
дуже важливими, оскільки вони
встановлюють математичний зв'язок
між різними різними процесами.

Наприклад, ерстина, індуквана
магнітним полем $\vec{B} \parallel \hat{z}$ в
спін полемізованій системі,
пов'язана зі спіновим густинною,
індукованого електричним
потенціалом в тій же системі:

$$\chi_{nS_z}(\omega) = \chi_{S_z n}(\omega).$$

Наприклад, візнаємо, що
багато властивостей φ - δ від часу,
які пов'язані з ерстивістю
 \hat{A} та \vec{B} , наприклад, χ_x

$$\text{Re } \chi_{AB}(-\omega) = \text{Re } \chi_{AB}(\omega), \quad \text{Im } \chi_{AB}(-\omega) = -\text{Im } \chi_{AB}(\omega) \quad (*)$$

зберігаються і для важливого класу ермітових операторів в ортонормованих системах, які мають симетрію відносно інверсії:

Ця перетворена Фур'є

$$\hat{A}_{\vec{r}} = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^N [\hat{A}_i e^{+i\vec{r}\vec{r}_i} + e^{-i\vec{r}\vec{r}_i} \hat{A}_i]$$

для ермітового оператора наступної форми $\hat{A} = \sum_{i=1}^N \hat{A}_i$, де \hat{A}_i - ермітов оператор, що діє на i-ту

частинку. Бачимо, що $\hat{A}_{\vec{r}}^+ = \hat{A}_{-\vec{r}}$.

Тому з симетрії інверсії слідує, що (*) виконується і для

$$\chi_{\vec{r}} \hat{A}_{\vec{r}} \chi_{-\vec{r}}.$$

(e) Похорження дисипації:

Розглянемо систему, що описується гамильтоніаном

$$\hat{H}_E(t) = \hat{H} + F_\omega e^{-i(\omega+i\gamma)t} \hat{A} + F_\omega^* e^{i(\omega-i\gamma)t} \hat{A}.$$

Середня потужність, яку падає на звичайне поле по системі за один період осциляцій T :

$$W = \frac{1}{T} \int_0^T \frac{\partial}{\partial t} \langle \Psi(t) | \hat{H}_E(t) | \Psi(t) \rangle dt, (!)$$

тобто це зміна енергії порівняно на час, який вона триває.

Важливо, для періодичної еволюції

$W \equiv 0$ і тому і претитеті малює у тут критично важливе!

Похідна по часу знайдена за допомогою потужності, що каларує теорему Хеллмана - Фейнмана, яка виконується оскільки $|\Psi(t)\rangle$ задовільняє рівнянню Шредингера (книга Ваксарчука - Шредінгер!), а саме

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} \langle \Psi(t) | \hat{H}_E(t) | \Psi(t) \rangle &= \langle \Psi(t) | \frac{\partial \hat{H}_E(t)}{\partial t} - \\ &- \frac{i}{\hbar} [\hat{H}_E(t), \hat{H}_E(t)] | \Psi(t) \rangle = \\ &= \langle \Psi(t) | \frac{\partial \hat{H}_E(t)}{\partial t} | \Psi(t) \rangle. \end{aligned}$$

А ірстанавім лі стары ідэнціфікатар (!) ²⁷
на нехнутых элементах, які знікаюць
пры $\eta \rightarrow 0^+$, мы атрымаем

$$W = \frac{1}{\mathcal{T}} \int_0^{\mathcal{T}} dt \left[-i\omega F\omega e^{-i\omega t} \langle A^+ \rangle_1(t) + \right. \\ \left. + i\omega F\omega^* e^{i\omega t} \langle \hat{A} \rangle_1(t) \right]. \quad (11)$$

Дзікуючая \hat{A} та \hat{A}^+ атрымаюцца
в теоріі лінійнага візгута. Вірно, што
міські $\langle A \rangle_1(t) \sim e^{-i\omega t}$ та
 $\langle \hat{A}^+ \rangle_1(t) \sim e^{i\omega t}$ растуць не нульвай
внесок в W .

Шоб атрымаці популісац, яка
попыхаецца, зашмерам

$$\langle \hat{A} \rangle_1(t) \sim \text{Re } \chi_{AA^+}(\omega) F\omega e^{-i\omega t} \\ + i \text{Im } \chi_{AA^+} F\omega e^{-i\omega t} \quad (10)$$

та

$$\langle \hat{A}^+ \rangle_1(t) \sim \text{Re } \chi_{A^+A}(-\omega) F\omega^* e^{i\omega t} \\ + i \text{Im } \chi_{A^+A}(-\omega) F\omega^* e^{i\omega t}. \quad (11)$$

Калараво, што для візгута на перадачн
фур'янах ми зашмерам

$$\langle \hat{A} \rangle_1(t) = \langle \hat{A} \rangle_1(\omega) e^{-i\omega t} + \text{c.c.}, \text{ где} \\ \langle \hat{A} \rangle_1(\omega) = \chi_{AB}(\omega) F\omega.$$

Таким сплывішоуеаня сплывіш:

$$\chi_{AB}(-\omega) = [\chi_{A^+B^+}(\omega)]^*.$$

Візуток (а) та (б) уагоць каллюпенду,
яка перебуває в фазі зі фур'янах,
а такот каллюпенду, яка зсувається на

90° до осей збуршення.

Представивши (a) та (b) ро (!!),
проінтегрувавши, а також використавши
властивість симетрії у висліді:

$$\chi_{AA^+}(\omega) = \chi_{A^+A}^*(-\omega) \Rightarrow$$

$$\text{Im} \chi_{AA^+}(\omega) = -\text{Im} \chi_{A^+A}^*(-\omega) = -\text{Im} \chi_{AA^+}(\omega)$$

маємо

$$W = -2\omega \text{Im} \chi_{AA^+}(\omega) |F_\omega|^2.$$

Оскільки $\text{Im} \chi_{AA^+}(\omega) < 0$ при $\omega > 0$
та > 0 при $\omega < 0$, то ми
бачимо, що W завжди додатна,
у згоді з 2-м законом

Здається, що все це виглядає як
якийсь математичний трюк.

Бо як ми вже вказали, при $\mu \rightarrow 0$
рівняння (!) представляє інтеграл за
одні період δt похвильної періодичної
функції! Чому ж це не нуль?

З фізичної точки зору, можна
зрозуміти, що коли система осцилює в
часі, її середня скерія має залишатися
постійною. Це означає, що будь-яка
робота, виконана зовнішнім полем над
системою, має бути розсіяна у зовнішнє
середовище, а не потрапити до системи.

Проблема у тому, що здається так,
що гамильтонів формалізм для
описання еволюції в часі не має для
цього ніяких механізмів.

Ці сверткові вимірюють різних пірходів в зовнішній вір того чи розглядається система скінченною розміру з дискретним спектром (наприклад, атом), або нескінченна система з неперервним спектром (наприклад, електромагнітне поле в термодинамічній границі).

Запроєкція

$$\text{Im } \chi_{AB}(\omega) = \sum_{nm} P_m \left[|A_{nm}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm}) - |A_{mn}^+|^2 \delta(\omega + \omega_{nm}) \right]$$

Витиває, що для скінченної системи немає поширення енергії, якщо тільки частота поля не збігається з однією з частот ω_{nm} .

Якщо ж $\omega = \omega_{nm}$, то теорія лінійного вірзу порушується.

Росмірження, порівняє до вивчення резонансу у класичній теорії гармонічного осцилятора, показує, що вірзу системи вже не буде періодичним. Амплітуда осциляції зростає незадлетко вір того наскільки слабке зовнішнє поле.

Це пояснює тому W в (!) не зникає і вказує на те, що робота виконана зовнішнім полем зберігається у зростаючій амплітуді осциляцій.

Парадоксально, але теорія лін. вірзу дозволяє обчислити поширення енергії тим, що „розбігається“

Регуляризаційний член η регулює теорію зв'язки тому, що розподіляє резонанс на скінчену область частот, що дає відрізок скінченної амплітуди. Наявність η порушує ідеальну періодичність $H_{\pm}(t)$ і дозволяє V в (!) бути неперіодичною. При скінченному η система реагує рівномірною осциляцією короткого режиму, але енергія, яка потрапляє в систему, дисипується системою в її оточення. Це означає (а для атома це прямо може бути зв'язки з електрич. полем) не вкладається хвилі в H , але його наявність приймається рахувати, тим, що є скінченне η . Більш того така η , як і у класичній теорії гармонічного осцилятора під впливом зовнішньої сили η означає зв'язок між системою та оточенням (середовищем).

Тепер розглянемо властивості квантової системи в терморівновазі. Нова властивість є те, що дисипація тепер відбувається в неперервному діапазоні частот навіть у граничній $\eta \rightarrow 0$, якщо термодинамічна границя береться першою. Це відбувається тому, що в цій границі спектр системи неперервний: нескінченна кількість

перехорів знаходяться в області
шириною η , перемітно нескільки це
 η мале. У цьому сенсі радіація
є внутрішнього власивсисто
великих еметелі. Вони не потребують
зовнішнього оточення. Можна
сказати, що великі еметелі є
власними „тепловими резервуарами“,
оскільки вони можуть забирати
на нескі фотонів енергію, яку
постачає зовнішнє поле.

26 (1) Кореляції з'являються в ір часу
та функціонально-
дисипативна теорема.

Ми покажемо, що I_{AA^+} описує
поглинання енергії в ір коли, яке зв'язане
лінійно з \hat{A}^+ . Існує глибокий
зв'язок, вірогідно як функціонально-
дисипативна теорема, між
імпедансністю поглинання та
спектрами з'являються в ір часу функцій
 A (Callen et al., 1957).

Останки описуються так званими
канонічними структурними факторами

$$S_{AA^+}(\omega) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \langle A(t) A^+ \rangle_0 e^{i\omega t} dt.$$

Для цього варто ввести ρ -у,
порівняв ρ місі, яку ми виводимо рід
спектрального представлення

$$\langle \hat{A}(t) \hat{A}^+ \rangle_0 = \sum_{m,n} \rho_m e^{i\omega_{mn} t} A_{mn} A_{nm}^+,$$

як $\omega_{nm} = \frac{E_n - E_m}{\hbar} = -\omega_{mn}$ прийшло з представл.
Гейзенберга $\hat{A}(t) = e^{\frac{i}{\hbar} \hat{H} t} A e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H} t}$,

$$A_{nm} \equiv \langle \psi_n | \hat{A} | \psi_m \rangle = [A_{mn}^+]^*.$$

Для спектрального представлення у нас
був $-i \int_{-\infty}^{\infty} dt e^{i(\omega+i\eta)t} e^{-i\omega_{nm} t} \Theta(t) =$

$$= -i \frac{t-1}{i(\omega - \omega_{nm} + i\eta)}.$$

Тепер же все уже просто!

$$\frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} dt e^{i\omega t - i\omega_{nm}t} = \delta(\omega - \omega_{nm}).$$

Тому маємо

$$S_{AA^+}(\omega) = \sum_{nm} P_m |A_{nm}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm}).$$

Це дійсно якась гарна величина.

Візьмемо, що записав $\hat{A} = \langle A \rangle_0 + \delta \hat{A}$,
де $\langle \hat{A}_0 \rangle$ - рівноважна середня \hat{A} , а
 $\delta \hat{A}$ - флуктуації, можна

перезаписати вираз на $S_{AA^+}(\omega)$ так:

$$S_{AA^+}(\omega) = |\langle \hat{A} \rangle_0|^2 \delta(\omega) + \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \langle \delta A(t) \delta A^+ \rangle_0 e^{i\omega t} dt$$

Це покаже, що поведінка $S_{AA^+}(\omega)$ при
 $\omega \neq 0$ визначається релаксационною
флуктуацією.

При $\omega > 0$, $S_{AA^+}(\omega)$ описує спектр
поглинання для поля частоти ω ,
яке лінійно зб'язано з \hat{A} .

При $\omega < 0$, $S_{AA^+}(\omega)$ описує спектр
стимульованого емісії поля
випромінення.

Можно побачити, що

$$S_{AA^+}(-\omega) = \sum_{nm} P_m |A_{nm}|^2 \delta(-\omega - \omega_{nm}) =$$

$$\begin{aligned} \text{for } n \leftrightarrow m \quad P_m \sim e^{-\beta E_m} \rightarrow e^{-\beta E_n} &= e^{-\beta(E_m + \hbar\omega_{nm})} \\ &= A_{nm}^+ \cdot A_{nm} \\ &= \sum_{nm} \underbrace{e^{-\beta E_m}}_{P_m} \cdot e^{-\beta \hbar \omega_{nm}} |A_{nm}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm}) = \\ &= e^{-\beta \hbar \omega} S_{AA^+}(\omega). \end{aligned}$$

← збави!

28 Співвідношення $S_{AA^+}(-\omega) = e^{-\beta \hbar \omega} S_{A^+A}(\omega)$
 покаже, що спектр випромінювання зникає
 при $T=0$.

Каларано співвідношення

$$(*) \operatorname{Im} \chi_{AA^+}(\omega) = -\frac{\pi}{\hbar} \sum_{nm} (P_m - P_n) |A_{nm}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm})$$

з якого ми отримуємо перенесенням
 2-й член так:

$$\begin{aligned} \sum_{nm} P_n |A_{nm}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm}) &= \\ &= \left| n \leftrightarrow m \quad |A_{nm}|^2 \rightarrow |A_{mn}|^2 = A_{mn}^+ A_{nm} \right| = \\ &= \left| A_{nm}^* = [A_{mn}^+] \right|, \quad \omega_{mn} = -\omega_{nm} \\ &= \sum_{mn} P_m |A_{mn}^+|^2 \delta(\omega + \omega_{nm}) \quad \Rightarrow \end{aligned}$$

$$(*) \operatorname{Im} \chi_{AA^+}(\omega) = -\frac{\pi}{\hbar} \sum_{nm} P_m \left[|A_{nm}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm}) - |A_{mn}^+|^2 \delta(\omega + \omega_{nm}) \right]$$

Перенесу (*) так

$$\operatorname{Im} \chi_{AA^+}(\omega) = -\frac{\pi}{\hbar} \sum_{nm} P_m (1 - e^{-\beta(E_m - E_n)}) |A_{nm}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm})$$

$$= -\frac{\pi}{\hbar} (1 - e^{-\beta \hbar \omega}) \sum_{nm} P_m |A_{nm}|^2 \delta(\omega - \omega_{nm})$$

$$= -\frac{\pi}{\hbar} (1 - e^{-\beta \hbar \omega}) S_{AA^+}(\omega) \quad (+)$$

Це і є функція тавтологічної дисипативної теорема.

30. 2. Меню наверху ще одну формулу
 φ - ρ теорема.

Перешлимо

$$1 - e^{-x} = (1 + e^{-x}) \frac{1 - e^{-x}}{1 + e^{-x}} = (1 + e^{-x}) t_h \frac{x}{2}.$$

$$(1 - e^{-\beta \hbar \omega}) S_{AA^+}(\omega) = (1 + e^{-\beta \hbar \omega}) t_h \frac{\beta \hbar \omega}{2} \times S_{AA^+}(\omega) = t_h \frac{\beta \hbar \omega}{2} [S_{AA^+}(\omega) + e^{-\beta \hbar \omega} S_{AA^+}(\omega)] \\ = t_h \frac{\beta \hbar \omega}{2} [S_{AA^+}(\omega) + S_{A^+A}(\omega)], \text{ де}$$

ми використали \oplus .

Таким чином

$$\text{Im} \chi_{AA^+}(\omega) = -\frac{\beta}{\hbar} t_h \frac{\beta \hbar \omega}{2} [S_{AA^+}(\omega) + S_{A^+A}(\omega)].$$

При $T=0$ тільки член з позитивним аргументом виживає, а $t_h \frac{\beta \hbar \omega}{2} \rightarrow \text{sgn}(\omega)$.

Увага! В книжці є друкована, фак. список друк: вк на сайті автора.

З фізичної точки зору нахвильові зб'язку між флуктуаціями та дисипацією потрібна для утримання термодинамічної рівноваги. Тоді як дисипація спричиняє неворотний перехід кетної спостережуваної до рівноважного значення, випаркові флуктуації відбуваються, щоб зберегти правильний статистичний розподіл величин спостережуваної. Наприклад знайдемо так званий статистичний структурний фактор

$$\int_{-\infty}^{\infty} S_{AA^+}(\omega) d\omega = \langle \hat{A} \hat{A}^+ \rangle_0 = |\langle \hat{A} \rangle_0|^2 + \langle \delta \hat{A} \delta \hat{A}^+ \rangle_0.$$

(Співвідношення Крамера-Кронке) 37
(9) Аналітичні властивості та колективної мода.

Оскільки всі функції вхідного змусу зникають при $t < t_0 = 0$ (що виражає причинність), то інтуїтивно легко те, що строго стверджує лема Тігмарша. А саме, перетворення Фур'є $\chi_{AB}(\omega)$, яке розглядається як функція комплексної частоти ω , є аналітичною функцією ω у верхній половині комплексної площини (ВПК). Це пов'язано з тим, що в інтегралі $\int_0^t e^{i(\omega + i\eta)\tau} \dots$ розглядаючи частину ω робимо $e^{i\omega\tau}$ експоненційно спадючим при великих $t > 0$, що забезпечує збіжність. Вочевидь, цей аргумент не працює у нижній половині компл. площини, або якщо функція не зникає при $t < t_0$.

Ця властивість прямо слідує з представлення Лемана:

$$\chi_{AB}(\omega) = \frac{1}{i} \sum_{nm} \frac{P_m - P_n}{\omega - \omega_{nm} + i\eta} A_{nm} B_{nm}, \quad \eta \rightarrow 0^+$$

Для скінченної системи це представлення показує, що всі сингулярності у лінійному вхідному змусу є простими полюсами, які розташовані імпімпітально на дійсній осі у відповідності до частот переходу ω_{nm} системи.

32 У великій системі перехід до термодинамічної границі криворядок якісно повна властивість.

По-перше, ρ -я відсутня, яка містить цю по неперервному спектру, вже має розрив що знаходиться ігноруючи майже тільки рідкої осі. Цей розрив виникає в результаті об'єднання нескінченної кількості поєднань з зникаючою вагою. По-друге, що кайванівше, аналітичне продовження ρ -і відсутня з верхньої площини через розрив може мати і ізаляований площі скінченної ваги у нижній комплексній напівплощині. Тоді полюс з $\omega = \nu\omega + i\Gamma\omega$ з $\Gamma\omega < 0$

вказує на існування колективного резонансного стану також вірогідно як колективна мода, яка має енергію $\hbar\nu\omega$ та часу життя $\sim |\Gamma\omega|^{-1}$.

Найближть полюсу поблизу дійсної осі зазвичай проявляє себе як різкий пік у спектрі поглинання $\Gamma\chi(\omega)$.

Такий пік легко ідентифікується вище безструктурного континууму з точних власних станів.

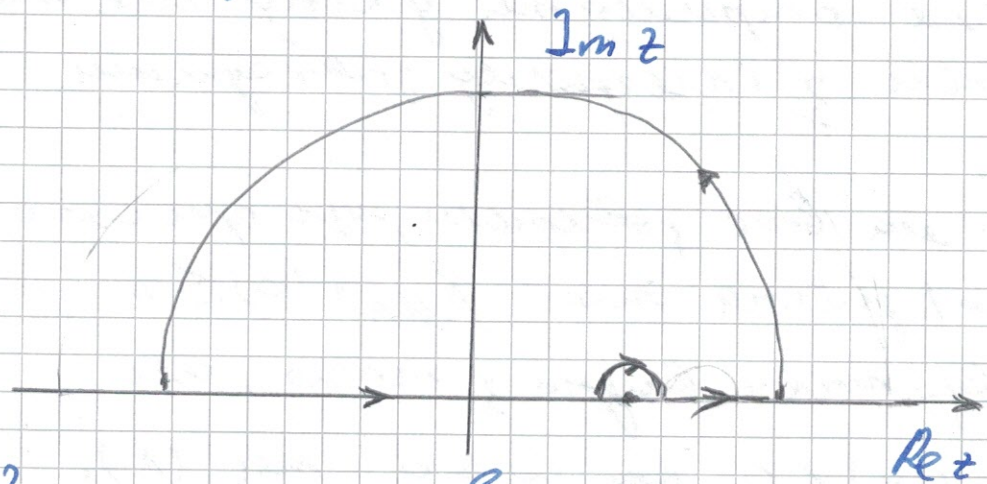
Наява робре визначених колективних збуджень, які концептуально відрізняються від точних власних станів в віршійно властивістю систем з нескінченною кількістю ступенів вільності.

"Коллектавий" полюс з'являється тільки після перетворення переломної лінійної графіки, подібної до цієї, в замкнену на інтеграл.

Аналітичність χ_{AB} у верхній напівплощині та на дійсній осі призводить до того, що цей контурний інтеграл дорівнює нулю

$$\int_{\Gamma} \frac{\chi_{AB}(z)}{z - \omega} \frac{dz}{2\pi i} = 0,$$

де контур Γ показано на рисунку:



З цього за умови, що $\chi_{AB}(z) \rightarrow 0$ при $|z| \rightarrow \infty$ (можна і ще сильніше!), випливає

$$\rho \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\chi_{AB}(v)}{v - \omega} \frac{dv}{2\pi i} - \frac{1}{2} \chi_{AB}(\omega) = 0.$$

Таким чином, отримують співвідношення Крамера - Кронгера (КК):

$$\chi_{AB}(\omega) = -i\rho \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\chi_{AB}(v)}{v - \omega} \frac{dv}{\pi}.$$

Для ермітових \hat{A} та \hat{B} ми маємо

$$\text{Re } \chi_{AB}(-\omega) = \text{Re } \chi_{AB}(\omega) \text{ та}$$

$$\text{Im } \chi_{AB}(-\omega) = -\text{Im } \chi_{AB}(\omega).$$

Тому КК співвідношення можна переписати так:

$$\operatorname{Re} \chi_{AB}(\omega) = \frac{2}{\pi} P \int_0^{\infty} \frac{\nu \operatorname{Im} \chi_{AB}(\nu)}{\nu^2 - \omega^2} d\nu \quad (*)$$

та

$$\operatorname{Im} \chi_{AB}(\omega) = -\frac{2\omega}{\pi} P \int_0^{\infty} \frac{\operatorname{Re} \chi_{AB}(\nu)}{\nu^2 - \omega^2} d\nu$$

Ці прикладні формули задовольняють умові співвідношенням. Вони описують взаємні зв'язки між поведінкою дійсної та уявної частини. Залежно простіше обрамати уявну частину та потім з інтегралу знаходити дійсну.

Раніше ми вже перевірили, що при $\omega = 0$

$$\chi_{AA^+}(\omega) \text{ рівна та } \chi_{AA^+}(0) \leq 0.$$

Ця знову така видно з того, що

$$\operatorname{Im} \chi_{AA^+}(\omega) < 0 \text{ при } \omega > 0 \text{ та } (*).$$

(f) Правильна сум.

Орми з найбільшми відомим та коректним застосуванням дисперсійних співвідношень є отримання правильних сум — співвідношень, які пов'язують моменти спектру потужності та рівноважні середні спостережуваніх.

Для отримання загальних правильних сум почнемо з співвідношення

$$\text{Re } \chi_{AB}(\omega) = \frac{2}{\pi} \rho \int_0^{\infty} \frac{\nu \text{Im } \chi_{AB}(\nu)}{\nu^2 - \omega^2} d\nu = (!)$$

Вірзначимо, що спектральна густина $\text{Im } \chi_{AB}(\omega)$ швидко спадає до нуля при $\omega > \omega_{\text{max}}$, де ω_{max} — характерна верхня границя спектру збурень.

Для $\omega \gg \omega_{\text{max}}$ можна розкласти вірновірний знаменник

Проробити р-и (!):

$$= \frac{1}{\pi} \rho \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\text{Im } \chi_{AB}(\nu)}{\nu - \omega} d\nu$$

$$\frac{1}{\omega' - \omega} = \frac{1 - 1}{\omega(1 - \omega'/\omega)} = - \sum_{k=0}^{\infty} \frac{\omega'^k}{\omega^{k+1}}$$

Оскільки $\text{Im } \chi_{AB}(-\omega) = -\text{Im } \chi_{AB}(\omega)$ інтегруємо $\int_{-\infty}^{\infty} d\omega'$, які містять парні ступені ω' зникають і ми отримуємо наступний високочастотний розклад для $\text{Re } \chi_{AB}(\omega)$:

$$\operatorname{Re} \chi_{AB}(\omega) = \sum_{k=0}^{\infty} \frac{M_{AB}^{(2k+1)}}{\omega^{2k+2}}, \quad (+)$$

де величини

$$M_{AB}^{(2k+1)} = -\frac{2}{\pi} \int_0^{\infty} \omega^{2k+1} \operatorname{Im} \chi_{AB}(\omega) d\omega \quad (+ +)$$

є непарними молекулярними спектральної функції $-\frac{1}{\hbar} \chi_{AB}(\omega)$.

Звісно, рідр (+) має чисто формальний зміст, бо якщо спектр не спадає експоненційно при величчх ω , то $M_{AB}^{(2k+1)}$ буде розбігатися для k більших певного значення; вірнірний момент не існує. Їм не менше, перш рєкілька моментів зафічної свіченні і вони вірнірються за інтенсивність доловнає членів високочастотного розкладу. Важливим є і те, що (+) розрєляє встановити зв'язок між спектральними молекулами та перевіркою р-і вірлукы на коротких часах.

Щрб це побачити розкладемо

$$\chi_{AB}(t) = -\frac{i}{\hbar} \theta(t) \langle [\hat{A}(t), B] \rangle_0 \quad *)$$

у рєр Тейлора по t :

$$\chi_{AB}(t) = -\frac{i}{\hbar} \sum_{l=0}^{\infty} \frac{t^l}{l!} \langle [\hat{A}^{(l)}, \hat{B}] \rangle_0, \quad \text{де}$$

$$\hat{A}(t) = e^{\frac{i}{\hbar} \hat{H}t} \hat{A} e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}t}$$

ми визначимо

$$\hat{A}^{(l)} = \left(\frac{d^l \hat{A}(t)}{dt^l} \right)_{t=0} =$$

$$= \left(\frac{i}{\hbar} \right)^l [\hat{H}, [\hat{H}, \dots [\hat{H}, \hat{A}] \dots]],$$

з $\hat{A}^{(0)} = \hat{A}$. Якщо припустимо цей розклад у

$$\chi_{AB}(\omega) = -\frac{i}{\hbar} \lim_{\eta \rightarrow 0^+} \int_0^{\infty} \langle [\hat{A}(t), \hat{B}] \rangle_0 e^{i(\omega + i\eta)t} dt$$

мо отримувати по за допомогою

$$\int_0^{\infty} dt t^l e^{i(\omega + i\eta)t} = \Gamma(l+1) (-i)^{-l-1} \frac{1}{\omega^{l+1}}$$

$$\chi_{AB}(\omega) = \frac{1}{\hbar} \sum_{l=0}^{\infty} \frac{i^l}{\omega^{l+1}} \langle [\hat{A}^{(l)}, \hat{B}] \rangle_0.$$

Цей вираз зручний як для $\text{Re} \chi_{AB}$ так і для $\text{Im} \chi_{AB}$.

Ми можемо знайти $\text{Re} \chi_{AB}$ припускаючи по формі те, що комутатор двох ермітових операторів є ермітовим, таким чином, в цьому середні з'являються.

$\hat{A}^{(l)}$ має $l+1$ оператор + ще \hat{B} .

При $l = 2k+1$ - $[\hat{A}^{(l)}, \hat{B}]$ ермітові.

Тому

$$\text{Re} \chi_{AB}(\omega) = \frac{i}{\hbar} \sum_{k=0}^{\infty} (-1)^k \frac{\langle [\hat{A}^{(2k+1)}, \hat{B}] \rangle_0}{\omega^{2k+2}}.$$

(+++)

38. Порівнявши (+++) та (++) маємо

$$M_{AB}^{(2k+1)} \equiv -\frac{2}{\pi} \int_0^{\infty} \omega^{2k+1} \text{Im} \chi_{AB}(\omega) d\omega = \\ = \frac{i}{\hbar} (-1)^k \langle [\hat{A}^{(2k+1)}, \hat{B}] \rangle_0.$$

(i) Теорема про жорсткість
(stiffness).

Праворту цю теорему
бу доверили (воно є у Розділі 3.2.9).

Обернена статична g_0 -я верту
 $\chi_{AA}(0)$ є мірою жорсткості
системи проти поля, яка намагається
змінити величину $\langle \hat{A} \rangle$.

Найнижча можлива енергія
системи при умові, що $\langle \hat{A} \rangle = A \neq 0$
рівнює

$$E(A) = \min_{\psi \rightarrow A} \langle \psi | \hat{H} | \psi \rangle,$$

де $\psi \rightarrow A$ означає, що мінімум
береться по нормалізованим