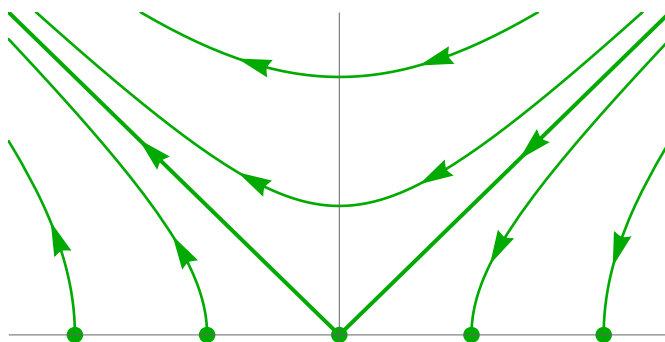

КОНСПЕКТЫ ЛЕКЦИЙ ПО СТАТИСТИЧЕСКОЙ МЕХАНИКЕ

ИГОРЬ БУРМИСТРОВ и АЛЕКСЕЙ ЛУНКИН



Москва, 2024

Оглавление

1	Основы статистической механики	11
1.1	Распределение Гиббса в статистической механике	12
1.1.1	Матрица плотности	12
1.1.2	Распределение Гиббса	13
1.1.3	Энтропия	14
1.1.4	Принцип максимальной энтропии	14
1.1.5	Связь с термодинамикой	15
1.1.6	Системы с произвольным числом частиц	16
1.2	Термодинамические флуктуации	20
1.2.1	Гиббсовский подход к термодинамическим флуктуациям	20
1.2.2	Термодинамические флуктуации квантовой системы во внешнем поле	21
1.2.3	Подход Эйнштейна к термодинамическим флуктуациям	22
1.2.4	Термодинамические флуктуации в большом каноническом ансамбле	24
1.3	Термодинамика идеального ферми-газа	27
1.3.1	Распределение Ферми-Дирака	27
1.3.2	Каноническая статистическая сумма	28
1.3.3	Плотность состояний	30
1.3.4	Химический потенциал и энергия Ферми	31
1.3.5	Уравнение состояния при $d = 2$	32
1.3.6	Теплоёмкость	33
1.3.7	От идеального ферми-газа к бозе-газу по Больцману	35
1.4	Термодинамика идеального бозе-газа	38
1.4.1	Распределение Бозе-Эйнштейна	38
1.4.2	Каноническая статистическая сумма	40
1.4.3	Химический потенциал в $d = 2$	40
1.4.4	Уравнение состояния при $d = 2$	41

1.4.5	Теплоёмкость	42
1.4.6	Конденсация Бозе-Эйнштейна в $d = 3$	43
2	Термодинамика квантовых жидкостей	47
2.1	Слабо взаимодействующий ферми-газ	48
2.1.1	Гамильтониан	48
2.1.2	Thermodynamic potential	48
2.2	Normal Fermi liquid	52
2.2.1	Main assumptions	52
2.2.2	Эффективная масса	53
2.2.3	The Landau f -function	54
2.2.4	Relation between m_* and m	54
2.2.5	Specific heat	56
2.3	Weakly non-ideal Bose gas	59
2.3.1	Hamiltonian	59
2.3.2	Condensate	59
2.3.3	Unitary transformation of the Hamiltonian	60
2.3.4	Specific heat	62
2.3.5	The number of particles in the condensate	62
2.3.6	The Gross-Pitaevskii equation	63
2.4	Сверхтекучесть	66
2.4.1	Критерий сверхтекучести	66
2.4.2	Плотность нормальной компоненты	67
2.4.3	Теплоёмкость	68
2.5	Сверхпроводимость	70
2.5.1	Куперовская неустойчивость	70
2.5.2	Среднезаполнительное решение BCS-гамильтониана	71
2.5.3	Основное состояние	74
2.5.4	Теплоёмкость	75
2.6	The Luttinger liquid	77
2.6.1	Bosonization of non-interacting spinless 1D fermions	77
2.6.2	The interacting fermions: g-ology	79
3	Фазовые переходы и критические явления	83
3.1	Одномерная модель Изинга	84
3.1.1	Гамильтониан	84
3.1.2	Метод передаточной матрицы	85
3.1.3	Периодические граничные условия	86
3.1.4	Скрученные граничные условия	87
3.2	Теория фазовых переходов Ландау	89
3.2.1	Приближение среднего поля	89

3.2.2	Разложение Лайндау	91
3.2.3	Микроскопическое получение теории Гинзбурга-Ландау	92
3.2.4	Теория Гинзбурга-Ландау и критерий Гинзбурга-Леванюка	94
3.3	Идеи масштабирования и ренормгруппа	98
3.3.1	Критические показатели	98
3.3.2	Масштабная инвариантность и законы масштабирования	100
3.3.3	Ренормгруппа	101
3.3.4	Расширение по параметру $4 - d$	102
3.4	Одномерная модель Изинга в поперечном поле	106
3.4.1	Преобразование Джордана-Вигнера	106
3.4.2	Fermionic parity operator	107
3.4.3	The spectrum of Jordan-Wigner fermions	108
3.4.4	The phase diagram and topology	110
3.5	Переход Березинского-Костерлиц-Тхоулесса	115
3.5.1	Переходы за пределами парадигмы Ландау	115
3.5.2	Классическая двумерная модель XY	115
3.5.3	Модель Вильена на двойственной решётке	118
3.5.4	Анализ методом ренормгруппы	119
4	Статистическая механика открытых систем	123
4.1	Fluctuation-dissipation theorem and the Kubo formula	124
4.1.1	The generalized susceptibility	124
4.1.2	The fluctuation dissipation theorem	125
4.1.3	The Kramers-Kronig relations	126
4.1.4	The Kubo formula	127
4.2	The Gorini-Kossakowski-Sudarshan-Lindblad equation	129
4.2.1	Helical 1D electrons coupled to a magnetic impurity	129
4.2.2	Perturbation theory for the reduced density matrix	129
4.2.3	The Markov approximation and final form of the master equation	131
4.2.4	The Gibbs distribution for the reduced density matrix	132
5	Thermalization of an isolated quantum system	135
5.1	The eigenstate thermalization hypothesis	136
5.1.1	Ergodicity and chaos in classical mechanics	136
5.1.2	Chaos in an isolated quantum system	137
5.1.3	Eigenstate thermalization hypothesis	137

6	Решения задач для семинаров	139
6.1	Seminar I	140
6.1.1	Problems 1 and 2	140
6.1.2	Problem 3	141
6.2	Seminar II	142
6.2.1	Problem 4	142
6.2.2	Problem 5	142
6.2.3	Problem 6	143
6.3	Seminar III	144
6.3.1	Problem 7	144
6.3.2	Problem 8	144
6.3.3	Problem 9	145
6.3.4	Problem 10	145
6.3.5	Problem 11	146
6.4	Seminar IV	146
6.4.1	Problem 12	146
6.4.2	Problem 13	148
6.5	Seminar V	149
6.5.1	Problem 14	149
6.6	Seminar VI	151
6.6.1	Problem 15	151
6.6.2	Problem 16	152
6.7	Seminar VII	153
6.7.1	Problem 17	153
6.7.2	Problem 18	154
6.7.3	Problem 19	156
6.8	Семинар VIII	156
6.8.1	Задача 20	156
6.8.2	Задача 21	157
6.8.3	Задача 22	157
6.9	Seminar IX	158
6.9.1	Problem 23	158
6.9.2	Problem 24	161
6.10	Seminar X	161
6.10.1	Problem 25	161
6.10.2	Problem 26	163
6.10.3	Problem 27	164
6.11	Seminar XI	165
6.11.1	Задача 28	165
6.11.2	Задача 29	165
6.12	Семинар XII	166

6.12.1	Задача 30	166
6.12.2	Задача 31	167
6.12.3	Задача 32	168
6.13	Seminar XIII	168
6.13.1	Problem 33	168
6.13.2	Problem 34	168
6.14	Seminar XIV	170
6.14.1	Problem 35	171
6.14.2	Problem 36	171
6.15	Seminar XV	175
6.15.1	Problem 37	175
6.15.2	Problem 38	176
6.15.3	Problem 39	178
6.16	Seminar XVI	180
6.16.1	Problem 40	181
6.16.2	Problem 41	181
6.17	Seminar XVII	182
6.17.1	Problem 42	183
6.17.2	Problem 43	185

Предисловие

Настоящие заметки были написаны на основе лекций и семинаров, проведённых в рамках курса статистической физики для студентов бакалавриата факультета физики Национального исследовательского университета «Высшая школа экономики» весной 2020–2024 годов. Материал этих записей предназначен для читателя, знакомого с традиционными курсами классической термодинамики и нерелятивистской квантовой механики. В заметках содержится более 40 задач с решениями, сформулировано более 80 задач для самостоятельного решения. Мы благодарны Асе Люблинской, Дмитрию Шапиро и Игорю Тимощуку, которые в разные годы проводили семинары по данному курсу.

Глава 1

Основы статистической механики

Введение

В этой главе мы даём краткое введение в основы статистической механики, а затем применяем метод Гиббса к термодинамике идеальных газов Ферми и Бозе. Описывая идеальные газы Ферми и Бозе, мы избегаем вторичного квантования. Ввиду ограниченности времени мы не рассматриваем подробно термодинамику идеального газа Больцмана. Для дополнительных аспектов этой главы мы рекомендуем учебник [\[1\]](#).

1.1 Распределение Гиббса в статистической механике

Введение

В этой первой лекции мы формулируем термодинамику для квантовой системы в терминах её матрицы плотности. Мы обсуждаем, почему матрица плотности в форме Гиббса является специфической для термодинамики.

1.1.1 Матрица плотности

Начнём со стационарного уравнения Шрёдингера для собственных энергий E_a и собственных состояний $|a\rangle$ квантовомеханического гамильтониана H :

$$H|a\rangle = E_a|a\rangle. \quad (1.1)$$

Предположим, что $\langle a|a'\rangle = \delta_{a,a'}$. Произвольное стационарное нормируемое квантовое состояние можно записать как линейную комбинацию собственных состояний:

$$|\psi\rangle = \sum_a c_a |a\rangle, \quad \sum_a |c_a|^2 = 1. \quad (1.2)$$

Квантовомеханическое среднее оператора A в состоянии $|\psi\rangle$ можно записать в виде

$$\langle\psi|A|\psi\rangle = \text{Tr } \rho A, \quad (1.3)$$

где мы ввели матрицу

$$\rho = |\psi\rangle\langle\psi| = \sum_{a,b} c_a c_b^* |a\rangle\langle b|. \quad (1.4)$$

Матрица ρ называется *матрицей плотности* для *чистого состояния*, то есть состояния, описываемого волновой функцией. Матрица плотности чистого состояния удовлетворяет следующим соотношениям: $\text{Tr } \rho = 1$ и $\rho^2 = \rho$.

Теперь расширим понятие матрицы плотности на смешанное состояние. Определим его следующим образом: система может находиться в состоянии $|\psi_j\rangle$ с вероятностью p_j , где $j = 1, \dots, K$ и $\sum_{j=1}^K p_j = 1$. Тогда квантовомеханическое среднее оператора A по состояниям $|\psi_j\rangle$ можно естественным образом определить следующим образом:

$$\overline{A} = \sum_{j=1}^K p_j \langle\psi_j|A|\psi_j\rangle = \text{Tr } \rho A, \quad \rho = \sum_{j=1}^K p_j |\psi_j\rangle\langle\psi_j|. \quad (1.5)$$

1.1. РАСПРЕДЕЛЕНИЕ ГИББСА В СТАТИСТИЧЕСКОЙ МЕХАНИКЕ 13

Хотя построенная таким образом матрица плотности удовлетворяет условию нормировки $\text{Tr } \rho = 1$, теперь необходимо, чтобы $\rho^2 \neq \rho$ и $\text{Tr } \rho^2 < 1$.

Для описания динамики матрицы плотности начнём с чистого состояния. Состояние $|\psi\rangle$ подчиняется зависящему от времени уравнению Шрёдингера:

$$i\partial_t|\psi(t)\rangle = H|\psi(t)\rangle. \quad (1.6)$$

Из этого следует, что $|\psi(t)\rangle = e^{-iHt}|\psi(0)\rangle$, а, следовательно, зависящая от времени матрица плотности принимает вид $\rho(t) = e^{-iHt}\rho(0)e^{iHt}$. Таким образом, она удовлетворяет следующему динамическому уравнению, называемому *уравнением Лиувилля*:

$$\partial_t \rho = i[\rho, H]. \quad (1.7)$$

Общая матрица плотности замкнутой квантовой системы, описываемой гамильтонианом H , должна удовлетворять уравнению Лиувилля. Стационарная матрица плотности должна коммутировать с гамильтонианом, $[\rho, H] = 0$, то есть ρ должна быть функцией гамильтониана H .

1.1.2 Распределение Гиббса

Для многих изолированных квантовых систем стационарная матрица плотности описывается так называемым *распределением Гиббса*, которое можно записать в виде

$$\rho = e^{-\beta H}/Z, \quad Z = \text{Tr } e^{-\beta H}. \quad (1.8)$$

Здесь $\beta \geq 0$ — формальный параметр с размерностью обратной энергии, называемый *обратная температура*. Нормировочный множитель Z называется *статистической суммой*. В дальнейшем, за исключением последних глав, мы будем использовать только матрицу плотности Гиббса. Квантовомеханические и термодинамические средние некоторого оператора A теперь определяются как $\langle A \rangle = \text{Tr } \rho A$. В частности, средняя энергия E выражается следующим образом: $E = \text{Tr } \rho H$. Отметим, что иногда матрицу плотности в форме Гиббса, (1.8), называют *каноническим распределением*. Нормировочный множитель Z при этом называется *канонической статистической суммой*.

Квантовые системы, описываемые гиббсовской матрицей плотности, считаются находящимися в *термодинамическом равновесии*. Однако существует ряд изолированных квантовых систем, стационарная матрица плотности которых не подчиняется распределению Гиббса. Это явление называют отсутствием термализации. Сценарий, согласно которому это может произойти, будет описан в главе 5.

1.1.3 Энтропия

Для построения полного термодинамического описания квантовой системы необходимо ввести понятие *энтропии* на основе матрицы плотности. Стандартный способ, предложенный фон Нейманом, выглядит следующим образом

$$S = -\text{Tr } \rho \ln \rho. \quad (1.9)$$

Напомним, что энтропия это экстенсивная величина, аналогичная энергии. Как и для распределения Гиббса, строгого вывода для энтропии фон Неймана не существует. Ниже приведены два обоснования определения (1.9). Первое обоснование является чисто классическим. Рассмотрим систему, состоящую из K подсистем, каждая из которых характеризуется вероятностью p_j . Тогда, исходя из аддитивности, энтропия подсистемы, состоящей из подсистем 1 и 2, будет равна сумме энтропий $s_1 + s_2$, в то время как соответствующая вероятность будет равна произведению $p_{12} = p_1 p_2$. Если выбрать $s_j = \ln(1/p_j)$, то $s_{12} = s_1 + s_2 = \ln(1/p_{12})$. Средняя энтропия всей системы определяется как $S = \sum_{j=1}^K p_j s_j = -\sum_{j=1}^K p_j \ln p_j$. Поскольку собственные значения λ_j матрицы плотности обладают свойствами, аналогичными классическим вероятностям, мы можем определить энтропию квантовой системы как $S = -\sum_j \lambda_j \ln \lambda_j$, что эквивалентно уравнению (1.9).

Отметим, что определение энтропии по фон Нейману сталкивается с проблемой второго закона термодинамики, который допускает увеличение энтропии. Однако для некоторых матриц плотности, удовлетворяющих уравнению Лиувилля (1.7), энтропия сохраняется, $S(t) = S(0)$. Существует несколько способов решения этой проблемы, которые обсуждаются в современной научной литературе (см. например [2]).

1.1.4 Принцип максимальной энтропии

Второе обоснование определения энтропии фон Неймана связано с принципом максимальной энтропии. Альтернативно, его можно рассматривать как обоснование для распределения Гиббса. Пусть мы максимизируем энтропию (1.9) по всем возможным матрицам плотности, но с дополнительным условием $\text{Tr } \rho H = E = \text{const}$. Для решения этой задачи максимизации введём множитель Лагранжа β и рассмотрим функционал $-\text{Tr } \rho \ln \rho + \beta(E - \text{Tr } \rho H)$. Варьируя его по $\delta \rho$ (при условии $\text{Tr } \delta \rho = 0$, что вытекает из нормировочного условия $\text{Tr } \rho = 1$), получаем

$$-\text{Tr } \delta \rho (\ln \rho + \beta H) = 0 \quad \Rightarrow \quad \rho \propto e^{-\beta H}. \quad (1.10)$$

Таким образом, принцип максимальной энтропии для энтропии фон Неймана приводит к распределению Гиббса. Это демонстрирует согласованность определения энтропии (1.9) с распределением Гиббса.

1.1.5 Связь с термодинамикой

Подставляя распределение Гиббса (1.8) в определение энтропии фон Неймана (1.9), получаем

$$S = \beta E + \ln Z. \quad (1.11)$$

Альтернативно, мы можем получить точно такое же выражение для энтропии, используя статистическую сумму, так как ($T = 1/\beta$)

$$S = \frac{\partial(T \ln Z)}{\partial T}. \quad (1.12)$$

Определим *свободную энергию* как $F = -T \ln Z$. Тогда уравнение (1.11) можно переписать в виде стандартного термодинамического соотношения между энергией, свободной энергией, температурой и энтропией:

$$F = E - TS. \quad (1.13)$$

Одновременно, уравнение (1.12) принимает вид стандартного термодинамического соотношения между энтропией и свободной энергией:

$$S = - \left(\frac{\partial F}{\partial T} \right)_V. \quad (1.14)$$

Здесь V обозначает объём, а индекс V указывает на то, что производная берётся при постоянном объёме.

Откровенно говоря, выше мы не обсуждали объём, занимаемый квантовой системой. Для квантовой системы, занимающей конечный объём, энергетический спектр будет зависеть от объёма. Самым простым примером для иллюстрации этого является квантовая частица в кубической коробке размера L с бесконечным потенциальным барьером. Квантовомеханическая сила, действующая на границу коробки в собственном состоянии $|a\rangle$, определяется как $-\partial E_a/\partial L$. Поэтому среднее давление в состоянии Гиббса (в термодинамическом равновесии) можно определить как

$$P = -\frac{1}{Z} \sum_a \frac{\partial E_a}{\partial V} e^{-\beta E_a} = -\frac{1}{Z} \text{Tr} \frac{\partial H}{\partial V} e^{-\beta H} = - \left(\frac{\partial F}{\partial V} \right)_T. \quad (1.15)$$

Вышеуказанные результаты имеют следующие важные следствия:

- энтропия фон Неймана эквивалентна термодинамической энтропии;
- каноническая статистическая сумма Z определяет свободную энергию F ;
- вспомогательный параметр β^{-1} является термодинамической температурой T ;
- F является функцией от T и V и определяет энтропию и давление в традиционном термодинамическом смысле.

1.1.6 Системы с произвольным числом частиц

Вышеописанное обсуждение предполагает постоянное число частиц в квантовой системе. Однако часто квантовая система слабо взаимодействует с другой системой, что подразумевает обмен частицами. При этом во всех остальных отношениях квантовую систему можно считать изолированной и находящейся в термодинамическом равновесии. Чтобы найти соответствующую матрицу плотности для такой ситуации, можно использовать принцип максимальной энтропии, но теперь с двумя условиями: $\text{Tr } \rho H = E = \text{const}$ и $\text{Tr } \rho n = N = \text{const}$, где n обозначает оператор числа частиц, а N — среднее число частиц. Тогда вводятся два множителя Лагранжа β и μ , и рассматривается функционал $-\text{Tr } \rho \ln \rho + \beta(E - \text{Tr } \rho H) + \beta\mu(\text{Tr } \rho n - N)$. Варьируя его по $\delta\rho$ (при условии $\text{Tr } \delta\rho = 0$, что вытекает из нормировочного условия $\text{Tr } \rho = 1$), получаем

$$-\text{Tr } \delta\rho (\ln \rho + \beta H - \beta\mu n) = 0 \quad \Rightarrow \quad \rho \propto e^{-\beta H + \beta\mu n}. \quad (1.16)$$

Матрица плотности

$$\rho = e^{-\beta H + \beta\mu n} / \mathcal{Z}, \quad \mathcal{Z} = \text{Tr } e^{-\beta H + \beta\mu n} \quad (1.17)$$

называется *большой канонический ансамбль*. Обратите внимание, что теперь символ Tr включает суммирование по состояниям многих тел с любым возможным числом частиц. Большая статистическая сумма \mathcal{Z} определяет *термодинамический потенциал*:

$$\Omega = -T \ln \mathcal{Z}. \quad (1.18)$$

Термодинамический потенциал Ω является функцией от T , V и *химического потенциала* μ . Среднее число частиц можно найти по формуле

$$N = \text{Tr } \rho n = - \left(\frac{\partial \Omega}{\partial \mu} \right)_{T,V}. \quad (1.19)$$

1.1. РАСПРЕДЕЛЕНИЕ ГИББСА В СТАТИСТИЧЕСКОЙ МЕХАНИКЕ17

Используя уравнение (1.9), мы находим

$$S = \beta E - \beta \mu N - \beta \Omega = - \left(\frac{\partial \Omega}{\partial T} \right)_{V, \mu}. \quad (1.20)$$

Кроме того, поскольку квантовомеханическое выражение для среднего значения силы в виде производной энергии состояния не искажается возможностью изменения числа частиц, давление можно найти как

$$P = - \left(\frac{\partial \Omega}{\partial V} \right)_{T, \mu}. \quad (1.21)$$

Уравнение (1.20) связывает термодинамический потенциал и свободную энергию (ее определение $F = E - TS$ остаётся неизменным) следующим соотношением: $F = \Omega + \mu N$. Учитывая уравнение (1.19), можно сказать, что потенциалы Ω и F связаны преобразованием Лежандра таким образом, что F является функцией от T, V и N . Тогда химический потенциал определяется как

$$\mu = \left(\frac{\partial F}{\partial N} \right)_{T, V}. \quad (1.22)$$

Пусть теперь мы применим преобразование Лежандра и введём ещё один потенциал $\Phi = F + PV$. Тогда Φ является функцией от T, P и N . Потенциал Φ должен быть экстенсивной величиной, но поскольку T и P не являются экстенсивными, мы получаем $\Phi = \mu(T, P)N$. Иными словами, химический потенциал как функция от T и P является потенциалом Φ на одну частицу. Следовательно, можно записать $\mu N = F + PV$. Сравнивая это с соотношением между F и Ω , получаем неожиданное соотношение между термодинамическим потенциалом, давлением и объёмом:

$$\Omega = -PV. \quad (1.23)$$

Это уравнение вместе с уравнением (1.19) определяет уравнение состояния для квантовой системы в равновесии, т.е. соотношение между давлением, объёмом, числом частиц и температурой. Типичной задачей статистической механики является вычисление термодинамического потенциала Ω .

В дополнение к термодинамическим потенциалам E, Ω, F и Φ , можно ввести ещё один потенциал, называемый энтальпией $W(S, P, N) = E + PV$ как функцию от энтропии S , давления P и числа частиц N .

Задача на семинар 1: Вычислите свободную энергию, энергию и энтропию для системы из N независимых спинов $s = 1/2$ в магнитном поле.

Задача на семинар 2: Найдите химический потенциал и давление для системы из N независимых спинов $s = 1/2$ в магнитном поле.

Задача на семинар 3: С использованием метода якобиана докажите, что $C_P > C_V$ при условии $(\partial P / \partial V)_T < 0$. Здесь C_P и C_V — теплоёмкости при постоянном давлении и постоянном объёме соответственно.

Упражнение 1: Докажите, что собственные значения λ_m матрицы плотности удовлетворяют соотношениям: $0 \leq \lambda_m \leq 1$ и $\sum_m \lambda_m = 1$.

Упражнение 2: Демонстрируйте, что максимальное значение энтропии фон Неймана (1.9) равно $\dim \rho$. Найдите вид матрицы плотности, которая максимизирует энтропию.

Упражнение 3: Стационарное состояние спина $S = 5/2$ описывается следующей матрицей плотности

$$\rho = \begin{pmatrix} u & -u & -u & 0 & 0 & m \\ -u & u & u & 0 & 0 & -m \\ -u & u & u & 0 & 0 & -m \\ 0 & 0 & 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 & 0 & 0 \\ m & -m & -m & 0 & 0 & 1 - 3u \end{pmatrix}$$

Найдите область в параметрическом пространстве $\{u, m\}$, в которой данная матрица удовлетворяет всем условиям, накладываемым на матрицу плотности. При каких значениях параметров данная матрица описывает чистое состояние? Определите максимальную величину энтропии фон Неймана для данной матрицы плотности. Достигается ли она в смешанном или чистом состоянии?

Упражнение 4: Среднее давление можно определить как след среднего тензора напряжений, $P = \langle T_{jj} \rangle / (dV)$, где V — объём, а d — размерность пространства. Оператор тензора напряжений для невзаимодействующей системы определяется как $T_{jk} = m(\hat{v}_j \hat{v}_k + \hat{v}_k \hat{v}_j) / 2$, где \hat{v}_j обозначает оператор скорости. Для невзаимодействующей системы докажите соотношение $P = 2E / (dV)$.

1.2 Термодинамические флуктуации

Введение

В предыдущей лекции мы продемонстрировали, что подход, основанный на гиббсовской форме матрицы плотности и определении энтропии фон Неймана, даёт описание квантовой системы в терминах средних физических величин, эквивалентное традиционной термодинамике. В этой лекции мы покажем, как можно включить термодинамические флуктуации в подход, основанный на гиббсовской матрице плотности.

1.2.1 Гиббсовский подход к термодинамическим флуктуациям

Поскольку собственные значения λ_j матрицы плотности лежат в диапазоне $0 \leq \lambda_j \leq 1$, гиббсовское распределение (1.8) можно интерпретировать как распределение вероятностей для гамильтониана H . Тогда можно вычислить дисперсию энергии как

$$\langle (\Delta E)^2 \rangle = \text{Tr } \rho H^2 - (\text{Tr } \rho H)^2 = \frac{\partial^2 \ln Z}{\partial \beta^2} = -\frac{\partial E}{\partial \beta}. \quad (1.24)$$

Отметим, что в этом подходе к термодинамическим флуктуациям температура (или β) является фиксированным параметром (множителем Лагранжа), которому не допускается флуктуация. Как и в предыдущей лекции, производные по β (или T) берутся при естественном условии постоянного объёма V . Тогда получаем следующее соотношение между дисперсией энергии и теплоёмкостью при постоянном объёме:

$$\langle (\Delta E)^2 \rangle_V = T^2 C_V, \quad C_V = T \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_V. \quad (1.25)$$

Результат (1.25) демонстрирует важное свойство термодинамических флуктуаций. Поскольку энергия и энтропия являются экстенсивными величинами, т.е. пропорциональны числу частиц N , относительные флуктуации энергии $\sqrt{\langle (\Delta E)^2 \rangle_V} / E$ пропорциональны $1/\sqrt{N}$. Поэтому термодинамические флуктуации исчезают в термодинамическом пределе $N \rightarrow \infty$.

Аналогично дисперсии энергии можно определить дисперсию флук-

туаций давления:

$$\begin{aligned}\langle(\Delta P)^2\rangle_V &= \frac{1}{Z} \sum_a e^{-\beta E_a} \left(\frac{\partial E_a}{\partial V} \right)^2 - \left(\frac{1}{Z} \sum_a e^{-\beta E_a} \frac{\partial E_a}{\partial V} \right)^2 \\ &= T \left(\frac{\partial P}{\partial V} \right)_T + T \operatorname{Tr} \left(\frac{\partial^2 H}{\partial V^2} \rho \right).\end{aligned}\quad (1.26)$$

В общем случае последний член не может быть выражен через средние термодинамические величины и их производные. Это хорошо известная проблема применения гиббсовского подхода для вычисления флуктуаций давления [3].

1.2.2 Термодинамические флуктуации квантовой системы во внешнем поле

Рассмотрим квантовую систему в присутствии внешнего поля φ , которое линейно связано с оператором q , так что полный гамильтониан принимает вид $H = H_0 - q\varphi$. Тогда среднее значение оператора q можно найти из гиббсовского распределения:

$$Q = \operatorname{Tr} \rho q = - \left(\frac{\partial F}{\partial \varphi} \right)_{T,V} \quad (1.27)$$

где F — свободная энергия, зависящая от T , V и φ . Например, в задаче о спинах в магнитном поле именно магнитное поле играет роль внешнего поля. Теперь можно вычислить дисперсию Q :

$$\langle(\Delta Q)^2\rangle = \operatorname{Tr} \rho q^2 - (\operatorname{Tr} \rho q)^2 = T \chi_Q(\varphi), \quad \chi_Q(\varphi) = \left(\frac{\partial Q}{\partial \varphi} \right)_{T,V}. \quad (1.28)$$

Величина χ_Q называется статической восприимчивостью для физической величины Q . Отметим, что корректность уравнения (1.28) для произвольного значения φ обусловлена линейной зависимостью гамильтониана H от φ . Следует подчеркнуть, что уравнение (1.28) имеет важное следствие для дисперсии Q при отсутствии внешнего поля. Дисперсия Q при $\varphi = 0$ определяется статической восприимчивостью $\chi_Q(0)$. Вычисление $\chi_Q(0)$ требует знания только линейной связи между системой и внешним полем. Такая ситуация называется *линейным откликом*.

Теперь разработаем схему, которая позволит вычислить дисперсию Q без явного знания гиббсовского распределения. Введём термодинамиче-

ский потенциал, связанный с $F(\varphi)$ посредством преобразования Лежандра:

$$\tilde{F}(Q) = F(\varphi) + Q\varphi, \quad \varphi = \left(\frac{\partial \tilde{F}}{\partial Q} \right)_{T,V}. \quad (1.29)$$

Мы можем рассматривать \tilde{F} как формальную функцию от мгновенного значения Q . Тогда вводится величина, называемая *минимальной работой* флуктуаций термодинамической переменной Q согласно

$$U_{\min} = \tilde{F}(Q + \Delta Q) - \tilde{F}(Q) - \varphi(Q)\Delta Q. \quad (1.30)$$

Отметим, что здесь φ является функцией от Q , как предписано уравнением (1.29). Минимальная работа U_{\min} является функцией от T , V , Q и ΔQ . Она обладает следующим важным свойством: её разложение по ΔQ начинается с квадратичного члена:

$$U_{\min}(\Delta Q) = \frac{1}{2\chi_Q}(\Delta Q)^2 + O((\Delta Q)^3). \quad (1.31)$$

Теперь, чтобы восстановить результат (1.28), можно постулировать, что функция распределения, определяющая вероятность изменения величины Q с Q до $Q + \Delta Q$ вследствие тепловых флуктуаций, задаётся нормальным распределением:

$$\mathcal{P}_Q(\Delta Q) = \frac{\sqrt{T}}{\sqrt{2\pi\chi_Q}} e^{-U_{\min}(\Delta Q)/T}. \quad (1.32)$$

Тогда получаем

$$\langle (\Delta Q)^2 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} dX X^2 \mathcal{P}_Q(X) = T\chi_Q. \quad (1.33)$$

Отметим, что статистика флуктуаций Q в общем случае не является гауссовой. Таким образом, нормальное распределение (1.32) является, по существу, приближением.

1.2.3 Подход Эйнштейна к термодинамическим флуктуациям

Как мы увидели выше, термодинамические флуктуации физических величин, связанных с внешними полями, определяются статическими восприимчивостями. Последние можно вычислить с использованием гиббсовской статистической механики. Теперь сформулируем аналогичный

подход для вычисления термодинамических флуктуаций основных физических параметров T , P , V и S , которые определяют термодинамическое состояние системы. Рассмотрим случай системы, присоединённой к термостату, который поддерживает постоянными температуру и давление в системе. Тогда энтропия и объём системы могут флуктуировать. В полной аналогии с уравнением (1.30) вводится минимальная работа в виде

$$U_{\min} = E(S + \Delta S, V + \Delta V) - E(S, V) - T\Delta S + P\Delta V. \quad (1.34)$$

Разложив U_{\min} до второго порядка по ΔS и ΔV , получаем

$$\begin{aligned} U_{\min}(\Delta S, \Delta V) = & \frac{1}{2} \left(\frac{\partial^2 E}{\partial S^2} \right)_V (\Delta S)^2 + \left(\frac{\partial^2 E}{\partial S \partial V} \right) \Delta S \Delta V \\ & + \frac{1}{2} \left(\frac{\partial^2 E}{\partial V^2} \right)_S (\Delta V)^2 + \dots \end{aligned} \quad (1.35)$$

Так же, как мы сделали в уравнении (1.32), мы постулируем, что совместное распределение вероятностей, которое описывает флуктуации ΔS и ΔV , пропорционально $\exp(-U_{\min}(\Delta S, \Delta V)/T)$. (При этом необходимо учесть нормировочный множитель.) Отметим, что для нормализуемости распределения минимальная работа U_{\min} должна быть положительной как функция от её аргументов ΔS и ΔV . Это требование приводит к ряду соотношений между производными термодинамических величин, совпадающих с так называемыми термодинамическими неравенствами. Одним из примеров является соотношение $C_V > 0$.

Уравнение (1.35) подразумевает, что флуктуации энтропии при фиксированном объёме выражаются следующим образом:

$$\langle (\Delta S)^2 \rangle_V = T \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_V = C_V. \quad (1.36)$$

Отметим, что этот результат совпадает с тем, что было получено выше непосредственно из гиббсовского распределения.

Для вычисления тепловых флуктуаций других наблюдаемых величин удобно представить выражение для минимальной работы (1.35) в следующей симметричной форме:

$$U_{\min} = (\Delta S \Delta T - \Delta P \Delta V)/2. \quad (1.37)$$

Хотя мы вывели это выражение для флуктуаций энтропии и объёма при фиксированных температуре и давлении, уравнение (1.37) можно

использовать для вычисления флуктуаций любой пары термодинамических переменных. Например, разложив ΔT и ΔV в уравнении (1.37) в первом порядке по ΔP и ΔS , получаем

$$\langle(\Delta P)^2\rangle = -T \left(\frac{\partial P}{\partial V} \right)_S. \quad (1.38)$$

Стоит отметить, что результат (1.26) гиббсовского подхода к флуктуациям давления отличается от результата (1.38), полученного по Эйнштейну.

Теперь поясним происхождение термина «*минимальная работа*» для U_{\min} . Рассмотрим изолированную систему, состоящую из термостата и подсистемы. Подсистема может совершать работу над телом, изолированным от подсистемы и термостата. Предположим, что термостат имеет температуру T_0 и давление P_0 , которые остаются фиксированными, поскольку влияние подсистемы на термостат пренебрежимо мало. Подсистема имеет температуру T и давление P , которые могут отличаться от T_0 и P_0 . В отсутствие термостата работа U , совершаемая телом над подсистемой в некотором процессе, равна разности энергии ΔE подсистемы в этом процессе. При наличии термостата необходимо учесть работу $P_0\Delta V_0$, выполненную термостатом, и тепло $-T_0\Delta S_0$, переданное от термостата к подсистеме. В итоге получаем $\Delta E = U - T_0\Delta S_0 + P_0\Delta V_0$. Предполагая сохранение объёма системы, т.е. используя соотношение $\Delta V_0 = -\Delta V$, получаем $U = \Delta E + T_0\Delta S_0 + P_0\Delta V$. Согласно второму началу термодинамики изменение энтропии изолированной системы не может быть отрицательным, $\Delta S_0 + \Delta S \geq 0$. Следовательно, минимальное значение работы определяется как $U_{\min} = \Delta E - T_0\Delta S + P_0\Delta V$. При спонтанных термодинамических флуктуациях термостат является большей частью той же системы, имеющей ту же температуру и давление, что и малая подсистема, т.е. $T_0 = T$ и $P_0 = P$. Тогда U_{\min} определяется уравнением (1.34).

1.2.4 Термодинамические флуктуации в большом каноническом ансамбле

В большом каноническом ансамбле число частиц может флуктуировать. Используя в данном случае гиббсовское распределение (1.17), получаем

$$\langle(\Delta N)^2\rangle_{T,V,\mu} = \text{Tr } \rho n^2 - (\text{Tr } \rho n)^2 = T \left(\frac{\partial N}{\partial \mu} \right)_{T,V}. \quad (1.39)$$

Отметим сходство этого результата с общим результатом (1.28). Химический потенциал играет роль внешнего поля, сопряжённого с числом частиц.

В подходе Эйнштейна к термодинамическим флуктуациям случай изменения числа частиц не требует специального рассмотрения. Можно учесть экстенсивность объёма и преобразовать флуктуации объёма $\langle(\Delta V)^2\rangle_T = -T(\partial V/\partial P)_T$ в флуктуации числа частиц. Таким образом можно восстановить выражение (1.39).

Отметим, что подход Эйнштейна к термодинамическим флуктуациям ограничивается гауссовским приближением. Более высокие кумулянты термодинамических флуктуаций необходимо вычислять, исходя из гиббсовского распределения. Например, третий кумулянт числа частиц, $C_N^{(3)} = \langle N^3 \rangle - 3\langle N^2 \rangle \langle N \rangle + 2\langle N \rangle^3$, равен $C_N^{(3)} = T^2(\partial^2 N/\partial \mu^2)_{T,V}$. Иными словами, термодинамический потенциал $\Omega(\mu)$ является функцией, порождающей кумулянты для числа частиц.

Задача на семинар 4: Для системы из N независимых спинов $s = 1/2$ в магнитном поле вычислите термодинамические флуктуации энергии и сравните их с флуктуациями, определяемыми теплоёмкостью.

Задача на семинар 5: Для системы из N независимых спинов $s = 1/2$ в магнитном поле вычислите спиновую восприимчивость и термодинамические флуктуации намагниченности. Проверьте справедливость уравнения (1.28).

Задача на семинар 6: Выведите выражение для U_{\min} в виде функции от ΔV и ΔT . Представьте через T и V в качестве независимых термодинамических переменных следующие средние значения: $\langle(\Delta T)^2\rangle$, $\langle(\Delta V)^2\rangle$, $\langle\Delta T \Delta V\rangle$, $\langle(\Delta P)^2\rangle$, $\langle(\Delta S)^2\rangle$, $\langle\Delta T \Delta P\rangle$, $\langle\Delta T \Delta S\rangle$, $\langle\Delta V \Delta P\rangle$, $\langle\Delta S \Delta P\rangle$ и $\langle\Delta V \Delta S\rangle$.

Упражнение 5: Используя определение энтропии фон Неймана, докажите, что дисперсия энтропии S равна теплоёмкости при постоянном объёме, $\langle(\Delta S)^2\rangle_V = C_V$.

Упражнение 6: Для системы из N независимых спинов $s = 1$ в магнитном поле вычислите термодинамические флуктуации энергии и намагниченности. Сравните полученные результаты с выражениями для теплоёмкости и спиновой восприимчивости соответственно.

Упражнение 7: Выведите выражение для U_{\min} в виде функции от ΔS и ΔP . Представьте через P и S в качестве независимых термодинамических переменных следующие средние значения: $\langle(\Delta T)^2\rangle$, $\langle(\Delta V)^2\rangle$, $\langle\Delta T \Delta V\rangle$, $\langle(\Delta P)^2\rangle$, $\langle(\Delta S)^2\rangle$, $\langle\Delta T \Delta P\rangle$, $\langle\Delta T \Delta S\rangle$, $\langle\Delta V \Delta P\rangle$, $\langle\Delta S \Delta P\rangle$ и $\langle\Delta V \Delta S\rangle$.

Упражнение 8: Определите, что давление можно задать как след тензора напряжений, $P = \langle T_{jj} \rangle / (dV)$, где V — объём, а d — размерность пространства. Оператор тензора напряжений для невзаимодействующей системы определяется как $T_{jk} = m(\hat{v}_j \hat{v}_k + \hat{v}_k \hat{v}_j)/2$, где \hat{v}_j обозначает оператор скорости. Для невзаимодействующей системы выразите флуктуации давления $\langle(\Delta P)^2\rangle$ через флуктуации энергии $\langle(\Delta E)^2\rangle$.

1.3 Термодинамика идеального ферми-газа

Введение

В этой лекции мы обсуждаем термодинамику самой простой квантовой системы — идеального ферми-газа. Чтобы конечные выражения были более наглядными, рассмотрим ферми-газ в двух пространственных измерениях. Отметим, что такая ситуация экспериментально реализуется в полупроводниковых гетероструктурах и квантовых ямах.

1.3.1 Распределение Ферми-Дирака

Рассмотрим идеальный ферми-газ в большом каноническом ансамбле, т.е. при заданной температуре и химическом потенциале. Наша цель — вывести общее выражение для термодинамического потенциала и среднего числа фермионов. Для упрощения вывода на мгновение отложим учет спина фермионов. С физической точки зрения мы рассматриваем полностью спин-поляризованный ферми-газ.

Начнём с самой простой ситуации, когда имеется один энергетический уровень ε_1 , который может быть занят фермионами. Из-за принципа исключения Паули этот уровень может быть либо пуст, либо занят. Следовательно, большая каноническая статистическая сумма имеет следующий вид: $\mathcal{Z}^{(1)} = 1 + e^{-\beta\varepsilon_1 + \beta\mu}$. Теперь добавим ещё один уровень ε_2 . Опять же, благодаря принципу исключения Паули, могут возникнуть четыре различные ситуации (см. рис. 1.1):

- (i) оба уровня пусты,
- (ii) уровень ε_1 занят, а уровень ε_2 пуст,
- (iii) уровень ε_1 пуст, а уровень ε_2 занят,
- (iv) оба уровня заняты.

Большая каноническая статистическая сумма принимает вид

$$\begin{aligned}\mathcal{Z}^{(2)} &= 1 + e^{-\beta\varepsilon_1 + \beta\mu} + e^{-\beta\varepsilon_2 + \beta\mu} + e^{-\beta(\varepsilon_1 + \varepsilon_2) + 2\beta\mu} \\ &= (1 + e^{-\beta\varepsilon_1 + \beta\mu}) (1 + e^{-\beta\varepsilon_2 + \beta\mu}).\end{aligned}\quad (1.40)$$

Как видно, большая каноническая статистическая сумма \mathcal{Z} факторизуется в произведение независимых факторов для каждого энергетического уровня. Обобщение на произвольное число уровней очевидно:

$$\mathcal{Z} = e^{-\beta\Omega} = \prod_{a,\sigma} (1 + e^{-\beta\varepsilon_{a,\sigma} + \beta\mu}).\quad (1.41)$$

Здесь a нумерует орбитальные степени свободы, а σ обозначает z -проекцию спина фермиона. Число частиц можно извлечь из уравнения (1.41) как

$$N = - \left(\frac{\partial \Omega}{\partial \mu} \right)_{T,V} = \sum_{a,\sigma} f_F(\varepsilon_{a,\sigma}), \quad f_F(\varepsilon) = \frac{1}{e^{\beta(\varepsilon-\mu)} + 1}. \quad (1.42)$$

Функция $f_F(\varepsilon)$ называется *распределением Ферми-Дирака*.

Распределение Ферми-Дирака можно рассматривать и с другой точки зрения. Из-за принципа исключения Паули данное одночастичное состояние может быть либо пустым, либо занятым фермионом. Поэтому для описания одного фермиона требуется матрица плотности размером 2×2 . Результат (1.41) показывает, что матрицу плотности для фермионной системы можно записать как тензорное произведение 2×2 матриц плотности: $\rho = \prod_{a,\sigma} \otimes \rho_{a,\sigma}$, где $\text{Tr } \rho_{a,\sigma} = 1$. Обозначим собственные значения $\rho_{a,\sigma}$ как $n_{a,\sigma}$ и $1 - n_{a,\sigma}$. Тогда энтропия записывается следующим образом:

$$S = - \sum_{a,\sigma} [n_{a,\sigma} \ln n_{a,\sigma} + (1 - n_{a,\sigma}) \ln(1 - n_{a,\sigma})]. \quad (1.43)$$

Величина $n_{a,\sigma}$ называется числом занятости для энергетического уровня $\varepsilon_{a,\sigma}$ и имеет смысл вероятности того, что данный уровень занят. Тогда число частиц и энергия выражаются как

$$N = \sum_{a,\sigma} n_{a,\sigma}, \quad E = \sum_{a,\sigma} \varepsilon_{a,\sigma} n_{a,\sigma}. \quad (1.44)$$

Теперь можно применить принцип максимальной энтропии: максимизировать S по $n_{a,\sigma}$ при условии сохранения N и E фиксированными. Вариационная процедура для функционала $S + \beta\mu N - \beta E$ по $n_{a,\sigma}$ приводит к оптимальному значению числа занятости, заданному распределением Ферми-Дирака, т.е. $n_{a,\sigma} = f_F(\varepsilon_{a,\sigma})$ реализует принцип максимальной энтропии.

1.3.2 Каноническая статистическая сумма

Иногда удобно работать при фиксированном числе частиц, а не при фиксированном химическом потенциале. Чтобы вывести выражение для канонической статистической суммы, рассмотрим сначала случай двух энергетических уровней ε_1 и ε_2 (см. рис. 1.1). Тогда из первой строки уравнения (1.40) канонические статистические суммы можно записать как

$$Z_{N=0} = 1, \quad Z_{N=1} = e^{-\beta\varepsilon_1} + e^{-\beta\varepsilon_2}, \quad Z_{N=2} = e^{-\beta(\varepsilon_1+\varepsilon_2)}, \quad Z_{N>2} = 0. \quad (1.45)$$



Рис. 1.1: Четыре возможных состояния для спин-поляризованных фермионов, занимающих два энергетических уровня.

В общем случае можно записать *интеграл Дарвина-Фаулера* для канонической статистической суммы

$$Z_N = e^{-\beta F} = \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-i\theta N} \prod_{a,\sigma} (1 + e^{-\beta \varepsilon_{a,\sigma} + i\theta}) = \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-i\theta N - \beta \Omega(iT\theta)}. \quad (1.46)$$

При большом числе частиц интеграл по углу θ можно выполнить методом седловой точки. Тогда, если обозначить седловое значение угла θ как $\theta_s = -i\mu$, оно удовлетворяет стандартному соотношению между числом частиц и химическим потенциалом: $N = -\partial \Omega(\mu) / \partial \mu$. Свободная энергия также будет определяться стандартным преобразованием Лежандра: $F = \Omega(\mu) + \mu N$. Ниже мы обычно используем условие фиксированного химического потенциала вместо фиксированного числа частиц.

В дополнение к Z_N удобно ввести следующую величину

$$Z_N(\varepsilon_{a,\sigma}) = \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-i\theta N} (1 + e^{-\beta \varepsilon_{a,\sigma} + i\theta})^{-1} \prod_{b,\sigma'} (1 + e^{-\beta \varepsilon_{b,\sigma'} + i\theta}). \quad (1.47)$$

Она имеет смысл статистической суммы для N фермионов, занимающих все энергетические уровни, кроме уровня $\varepsilon_{a,\sigma}$. Используя $Z_N(\varepsilon_{a,\sigma})$, можно определить вероятность того, что энергетический уровень $\varepsilon_{a,\sigma}$ занят,

$$f_F^{(N)}(\varepsilon_{a,\sigma}) = 1 - \frac{Z_N(\varepsilon_{a,\sigma})}{Z_N}. \quad (1.48)$$

Можно показать, что $f_F^{(N)}(\varepsilon)$ переходит в $f_F(\varepsilon)$ при $N \rightarrow \infty$ (см. рис. 1.2 и задачи ниже).

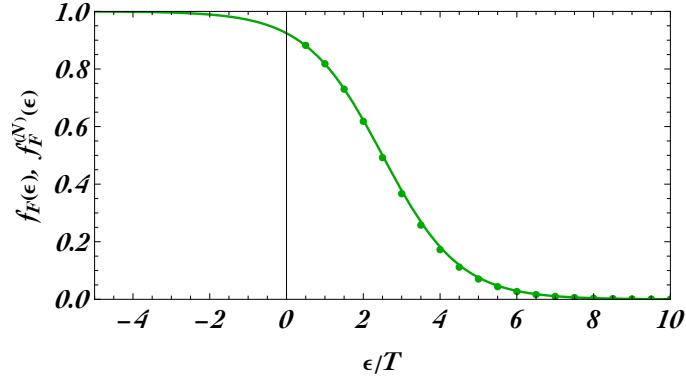


Рис. 1.2: Сравнение $f_F(\varepsilon)$ и $f_F^{(N)}(\varepsilon)$ для свободных фермионов с равноудалённым спектром $\varepsilon_n = \delta n$, $n = 1, 2, \dots$, для $N = 25$ и $T/\delta = 10$. Отметим, что $\mu/T \simeq N\delta/T = 2.5$.

1.3.3 Плотность состояний

Для вычисления термодинамических величин различных фермионных систем удобно ввести понятие *плотности состояний*:

$$g(\varepsilon) = \frac{1}{V} \sum_{a,\sigma} \delta(\varepsilon - \varepsilon_{a,\sigma}). \quad (1.49)$$

Тогда термодинамический потенциал и число частиц можно записать следующим образом:

$$\Omega = -TV \int d\varepsilon g(\varepsilon) \ln(1 + e^{-\beta\varepsilon + \beta\mu}), \quad N = V \int d\varepsilon g(\varepsilon) f_F(\varepsilon). \quad (1.50)$$

Используя термодинамическое соотношение $E = \Omega + TS + \mu N$, получаем выражение для энергии, согласующееся с уравнением (1.44):

$$E = V \int d\varepsilon g(\varepsilon) \varepsilon f_F(\varepsilon). \quad (1.51)$$

Это выражение для энергии позволяет записать результат для теплоёмкости:

$$C = V \int d\varepsilon g(\varepsilon) \varepsilon \frac{\partial f_F(\varepsilon)}{\partial T} \quad (1.52)$$

где производная по температуре берётся при фиксированном химическом потенциале. Плотность состояний определяется спектром энергии одночастичного уравнения. Рассмотрим частицу в одномерном квантовом колоде длины L с бесконечными стенками. Тогда собственные энергии

имеют вид $\varepsilon_n = \hbar^2 \pi^2 n^2 / (2mL^2)$, где m — масса частицы, а $n = 1, 2, 3, \dots$. Полезно вычислить плотность состояний в термодинамическом пределе $L \rightarrow \infty$:

$$g(\varepsilon) = \frac{g_s}{L} \sum_{n=1}^{\infty} \delta(\varepsilon - \varepsilon_n) \approx \frac{g_s}{L} \int_0^{\infty} dn \delta(\varepsilon - \varepsilon_n) = \frac{g_s \sqrt{m}}{\pi \hbar \sqrt{2\varepsilon}} \Theta(\varepsilon). \quad (1.53)$$

Здесь $\Theta(\varepsilon)$ обозначает функцию Хевисайда, а $g_s = 2s + 1$ — число проекций для фермионов со спином s . Заметим, что в пределе $L \rightarrow \infty$ плотность состояний не зависит от размера L .

Результат (1.53) можно вывести и другим способом. Рассмотрим свободную частицу с импульсом p в одном пространственном измерении. Тогда, если записать плотность состояний следующим образом:

$$g(\varepsilon) = g_s \int_{-\infty}^{\infty} \frac{dp}{2\pi\hbar} \delta\left(\varepsilon - \frac{p^2}{2m}\right), \quad (1.54)$$

мы получим точно такой же результат, как в уравнении (1.53). Обобщение уравнения (1.54) для свободного движения квантовой частицы в произвольном пространственном измерении d имеет вид

$$g(\varepsilon) = g_s \int \frac{d^d \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^d} \delta\left(\varepsilon - \frac{\mathbf{p}^2}{2m}\right). \quad (1.55)$$

1.3.4 Химический потенциал и энергия Ферми

В качестве наглядного примера, простого в математическом плане, рассмотрим термодинамические свойства двумерного идеального ферми-газа. Используя уравнения (1.50) и (1.55), получаем число частиц:

$$N = \frac{g_s V m}{2\pi\hbar^2} \int_0^{\infty} \frac{d\varepsilon}{e^{\beta\varepsilon - \beta\mu} + 1} = \frac{g_s m V T}{2\pi\hbar^2} \ln(1 + e^{\beta\mu}). \quad (1.56)$$

Решая это уравнение относительно μ , получаем

$$\mu(T) = T \ln(e^{E_F/T} - 1), \quad E_F = \frac{2\pi\hbar^2 N}{g_s m V}. \quad (1.57)$$

Единственная характерная энергетическая шкала $E_F = \mu(T = 0)$ называется *энергией Ферми*. Важность энергии Ферми обусловлена следующим наблюдением: при $T = 0$ фермионное заполнение, $f_F(\varepsilon)$, для

состояния с энергией ε равно 1, если $\varepsilon \leq E_F$, и 0 в противном случае. Другими словами, все состояния ниже энергии Ферми заполнены в идеальном ферми-газе. Далее мы обсудим, как это утверждение изменяется при взаимодействии между фермионами. Удобно ввести понятие *импульса Ферми* $p_F = \sqrt{2mE_F}$. Тогда при нулевой температуре состояния идеального ферми-газа с импульсом $p \leq p_F$ заполнены, а состояния с $p > p_F$ пусты.

Зависимость $\mu(T)$ показана на рис. 1.3а. Химический потенциал является монотонно убывающей функцией температуры. Это не является общим свойством: для $d < 2$ химический потенциал $\mu(T)$ является немонотонной функцией температуры. В вырожденном режиме, $T \ll E_F$, химический потенциал можно записать как

$$\mu(T) = E_F - T e^{-E_F/T} + \dots \quad (1.58)$$

Отметим, что температурные поправки к величине химического потенциала при нулевой температуре экспоненциально малы. Это характерная особенность для пространственных измерений $d = 2$.

При температуре $T_0 = E_F / \ln 2$ химический потенциал обращается в ноль, $\mu(T_0) = 0$. В высокотемпературном режиме, $T \gg E_F$, химический потенциал отрицателен и может быть аппроксимирован выражением

$$\mu(T) = -T \ln \frac{T}{E_F}. \quad (1.59)$$

1.3.5 Уравнение состояния при $d = 2$

Чтобы найти уравнение состояния для идеального ферми-газа, необходимо вычислить термодинамический потенциал, см. уравнение (1.50). Снова рассмотрим случай пространственных измерений $d = 2$. Тогда получаем

$$P = \frac{g_s m T}{2\pi \hbar^2} \int_0^\infty d\varepsilon \ln(1 + e^{\beta\mu - \beta\varepsilon}) = -\frac{g_s m T^2}{2\pi \hbar^2} \text{Li}_2(-e^{\beta\mu}). \quad (1.60)$$

Здесь мы вводим специальную функцию $\text{Li}_k(z) = \sum_{j=1}^\infty \frac{z^j}{j^k}$, известную как *полилогарифм*. Используя уравнение (1.57), получаем уравнение состояния для идеального ферми-газа в пространстве $d = 2$:

$$\frac{PV}{NT} = -\frac{T}{E_F} \text{Li}_2(1 - e^{E_F/T}). \quad (1.61)$$

Используя асимптотическое выражение $\text{Li}_2(-z) = -\frac{(\ln z)^2}{2} - \frac{\pi^2}{6}$ при $z \gg 1$, получаем давление идеального вырожденного ферми-газа при $T \ll E_F$:

$$P = \frac{NE_F}{2V} \left(1 + \frac{\pi^2}{3} \frac{T^2}{E_F^2} \right). \quad (1.62)$$

В противоположном случае высоких температур, $T \gg E_F$, можно использовать асимптотическое разложение полилогарифма при $z \ll 1$: $\text{Li}_2(z) = z + \frac{z^2}{4}$. Тогда получаем следующее уравнение состояния при $T \gg E_F$:

$$PV = NT \left(1 + \frac{E_F}{4T} \right). \quad (1.63)$$

Как видно, оно напоминает уравнение состояния идеального бозе-газа по Больцману с поправкой, соответствующей дополнительному давлению при заданной температуре. Эта поправка является следствием статистики Ферми-Дирака из-за квантовомеханических эффектов обмена (в сущности, принципа исключения Паули). Сходство уравнения состояния при $T \gg E_F$ с уравнением для идеального бозе-газа по Больцману не случайно. При $T \gg E_F$ функция распределения Ферми-Дирака может быть аппроксимирована как $f_F(\varepsilon) \approx \exp(\beta\mu - \beta\varepsilon)$, то есть переходит в распределение Больцмана. Общее поведение давления при изменении температуры показано на рис. 1.3b. Это поведение не является специфичным только для $d = 2$; в любом измерении давление идеального ферми-газа при заданной температуре больше, чем у идеального бозе-газа по Больцману.

1.3.6 Теплоёмкость

Чтобы определить теплоёмкость при постоянном объёме, начнём с вычисления свободной энергии через соотношение $F = -PV + \mu N$. В пространственных измерениях $d = 2$ явное выражение для свободной энергии имеет вид:

$$F = \frac{NT^2}{E_F} \text{Li}_2(1 - e^{E_F/T}) + NT \ln(e^{E_F/T} - 1). \quad (1.64)$$

Как и ожидалось, свободная энергия пропорциональна числу частиц и зависит от единственного параметра T/E_F . Используя результаты для химического потенциала и давления в вырожденном режиме, получаем свободную энергию при $T \ll E_F$:

$$F = \frac{NE_F}{2} - \frac{\pi^2}{6} \frac{NT^2}{E_F}. \quad (1.65)$$

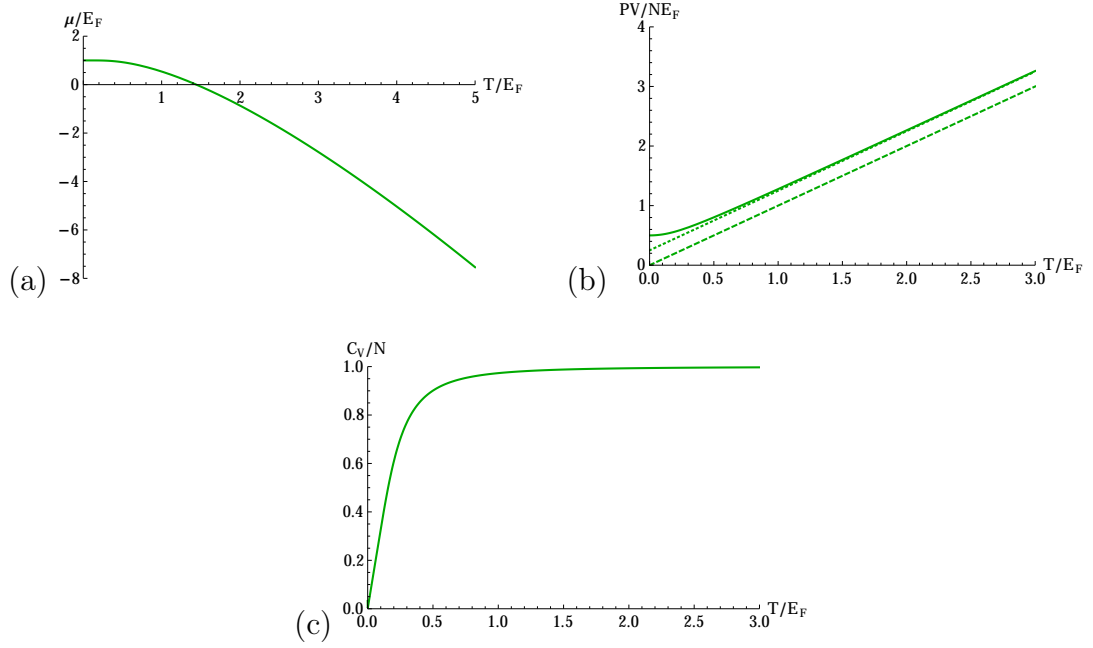


Рис. 1.3: Температурное поведение термодинамических величин в двумерном идеальном ферми-газе: (а) химический потенциал, (б) давление и (с) теплоёмкость.

Следовательно, теплоёмкость при $T \ll E_F$ в пространстве $d = 2$ равна

$$C_V = -T \left(\frac{\partial^2 F}{\partial T^2} \right)_V = \frac{\pi^2}{3} \frac{NT}{E_F}. \quad (1.66)$$

Отметим, что теплоёмкость пропорциональна температуре. Этот факт является прямым следствием существования ферми-области. При низких температурах только малая часть фермионов, находящихся в окрестности энергии Ферми с энергиями $|\varepsilon - E_F| \lesssim T$, может участвовать в переносе тепла.

В области Больцмана, $T \gg E_F$, используя уравнения (1.59) и (1.63), восстанавливается результат для теплоёмкости идеального бозе-газа по Больцману: $C_V = N$. Температурное поведение теплоёмкости показано на рис. 1.3с.

1.3.7 От идеального ферми-газа к бозе-газу по Больцману

Как мы увидели выше, термодинамические величины идеального ферми-газа переходят в величины идеального бозе-газа по Больцману. Поэтому полезно непосредственно вывести каноническую статистическую сумму идеального бозе-газа по Больцману, начиная с уравнения (1.46). Перепишем Z_N следующим образом (здесь предполагается, что энергетический спектр не зависит от спиновых степеней свободы):

$$Z_N = e^{-\beta\mu N} \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-i\theta N} \exp \left[g_s \sum_a \ln (1 + e^{-\beta\varepsilon_a + \beta\mu + i\theta}) \right]. \quad (1.67)$$

Теперь, используя условие $\beta|\mu| \gg 1$, в термодинамическом пределе можно разложить логарифм до первого порядка по его аргументу. Тогда получаем

$$\begin{aligned} Z_N &\approx e^{-\beta\mu N} \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-i\theta N} \exp \left(g_s \sum_a e^{-\beta\varepsilon_a + \beta\mu + i\theta} \right) = e^{-\beta\mu N} \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-i\theta N} \\ &\times \sum_{k=0}^{\infty} \left(g_s \sum_a e^{-\beta\varepsilon_a + \beta\mu} \right)^k \frac{e^{i\theta k}}{k!} = \frac{1}{N!} \left(\int d\varepsilon g(\varepsilon) e^{-\beta\varepsilon} \right)^N. \end{aligned} \quad (1.68)$$

Отметим появление множителя $1/N!$ в полученном выражении для Z_N . Физический смысл этого множителя заключается в том, что он учитывает тождественность частиц. Следует подчеркнуть, что этот множитель появляется в формализме Фаулера-Дарвина сам по себе.

Задача на семинар 7: Вычислите плотность состояний для свободной квантовой частицы в произвольном пространственном измерении d , см. уравнение (1.55).

Задача на семинар 8: Вычислите плотность состояний идеального электронного газа в пространстве $d = 2$ в присутствии перпендикулярного магнитного поля.

Задача на семинар 9: Вычислите температурную поправку к химическому потенциалу при $T \ll E_F$ для идеального ферми-газа в пространственных измерениях $d \neq 2$.

Задача на семинар 10: Вычислите теплоёмкость идеального вырожденного ферми-газа в произвольном пространственном измерении.

Задача на семинар 11: Вычислите спиновую восприимчивость идеального электронного газа при нулевом магнитном поле в пространстве $d = 2$.

Задача на семинар 12: Вычислите намагниченность идеального электронного газа в пространстве $d = 2$ в присутствии относительно сильного перпендикулярного магнитного поля, при условии $T \ll \mu_B B \ll E_F$.

Упражнение 9: Вычислите плотность состояний для квантовой частицы в трёхмерном ящике размера $L_x \times L_y \times L_z$ с бесконечными стенками в термодинамическом пределе $L_x, L_y, L_z \rightarrow \infty$.

Упражнение 10: Докажите тождество $Z_N = Z_N(\varepsilon_{a,\sigma}) + e^{-\beta\varepsilon_{a,\sigma}} Z_{N-1}(\varepsilon_{a,\sigma})$. Используя это тождество, докажите, что (i) $\sum_{a,\sigma} f_F^{(N)}(\varepsilon_{a,\sigma}) = N$ и (ii) $f_F^{(N)}(\varepsilon_{a,\sigma})$ переходит в $f_F(\varepsilon_{a,\sigma})$ при $N \rightarrow \infty$.

Упражнение 11: Докажите тождество

$$Z_N = \frac{1}{N} \sum_{k=1}^N (-1)^{k+1} Z_{N-k} \sum_a e^{-\beta k \varepsilon_a}. \quad (1.69)$$

Упражнение 12: Найдите изменение энергии Ферми идеального газа атомов ${}^3\text{He}$ после полной спин-поляризации его магнитным полем.

Упражнение 13: Выразите дисперсию термодинамических флуктуаций числа частиц в идеальном вырожденном ферми-газе через плотность состояний при энергии Ферми, $g(E_F)$.

Упражнение 14: Найдите температуру, при которой химический потенциал идеального электронного газа в пространстве $d = 2$ обращается в ноль в присутствии параллельного магнитного поля, при условии $\mu_B B \ll E_F$. (Учтите только зеемановский эффект магнитного поля.)

Упражнение 15: Вычислите отношение $(C_P - C_V)/C_V$ для идеального вырожденного ферми-газа в пространстве $d = 2$.

Упражнение 16: Вычислите $f_F^{(N)}(\varepsilon)$ для бозе-газа по Больцману при условии $\beta|\mu| \gg 1$.

1.4 Термодинамика идеального бозе-газа

Введение

В этой лекции мы обсуждаем термодинамику идеального бозе-газа. Мы сравниваем его термодинамику с термодинамикой ферми-газа. Благодаря квантовой статистике идеальный бозе-газ претерпевает переход, известный как конденсация Бозе-Эйнштейна. В последнее время этот переход был измерен в системах холодных атомов.

1.4.1 Распределение Бозе-Эйнштейна

Рассмотрим идеальный бозе-газ в большом каноническом ансамбле, т.е. при заданной температуре и химическом потенциале. Наша цель — вывести общее выражение для термодинамического потенциала и среднего числа бозеонов. Для упрощения вывода рассмотрим бозеоны со спином равным нулю.

Начнём с самой простой ситуации, когда имеется один энергетический уровень ε_1 , который может быть занят бозеонами. Благодаря отсутствию принципа исключения Паули для бозеонов этот уровень может быть пустым, занятым одним бозеоном, двумя бозеонами и т.д. Следовательно, большая каноническая статистическая сумма принимает следующий вид: $\mathcal{Z}^{(1)} = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\beta\varepsilon_1 n + \beta\mu n} = (1 - e^{\beta\mu - \beta\varepsilon_1})^{-1}$. Теперь добавим еще один уровень ε_2 . Снова, благодаря отсутствию принципа исключения Паули, может возникнуть следующая ситуация: уровень ε_1 занят n_1 бозеонами, а уровень ε_2 — n_2 бозеонами, где $n_{1,2} = 0, 1, 2, \dots$. Тогда большая каноническая статистическая сумма принимает вид

$$\mathcal{Z}^{(2)} = \sum_{n_{1,2}=0}^{\infty} e^{\beta\mu(n_1+n_2) - \beta(\varepsilon_1 n_1 + \varepsilon_2 n_2)} = (1 - e^{\beta\mu - \beta\varepsilon_1})^{-1} (1 - e^{\beta\mu - \beta\varepsilon_2})^{-1}. \quad (1.70)$$

Как видно, функция \mathcal{Z} факторизуется в произведение множителей для каждого энергетического уровня. Обобщение на произвольное число уровней очевидно:

$$\mathcal{Z} = e^{-\beta\Omega} = \prod_{a,\sigma} (1 - e^{-\beta\varepsilon_{a,\sigma} + \beta\mu})^{-1}. \quad (1.71)$$

Здесь a нумерует орбитальные степени свободы, а σ обозначает z -проекцию спина бозеона. Число частиц можно извлечь из уравнения

(1.71) следующим образом:

$$N = - \left(\frac{\partial \Omega}{\partial \mu} \right)_{T,V} = \sum_{a,\sigma} f_B(\varepsilon_{a,\sigma}), \quad f_B(\varepsilon) = \frac{1}{e^{\beta(\varepsilon-\mu)} - 1}. \quad (1.72)$$

Функция $f_B(\varepsilon)$ называется *распределением Бозе-Эйнштейна*.

Полезно сформулировать вывод распределения Бозе-Эйнштейна в рамках принципа максимальной энтропии. Используя выражение для большой канонической статистической суммы (1.71), можно вычислить энтропию как $-(\partial \Omega / \partial T)_{V,\mu}$. Полученный результат можно выразить через распределение Бозе-Эйнштейна:

$$S = \sum_{a,\sigma} [(1 + f_B(\varepsilon_{a,\sigma})) \ln(1 + f_B(\varepsilon_{a,\sigma})) - f_B(\varepsilon_{a,\sigma}) \ln f_B(\varepsilon_{a,\sigma})]. \quad (1.73)$$

Исходя из этого, энтропию бозеонов можно записать через число занятости $n_{a,\sigma}$ для энергетического уровня $\varepsilon_{a,\sigma}$:

$$S = - \sum_{a,\sigma} [n_{a,\sigma} \ln n_{a,\sigma} - (1 + n_{a,\sigma}) \ln(1 + n_{a,\sigma})]. \quad (1.74)$$

Максимизация энтропии S по $n_{a,\sigma}$ при условии фиксированных N и E (см. (1.44)) приводит к распределению Бозе-Эйнштейна.

Введя плотность состояний $g(\varepsilon)$, можно записать термодинамический потенциал и число частиц для идеального бозе-газа следующим образом:

$$\Omega = TV \int d\varepsilon g(\varepsilon) \ln(1 - e^{-\beta\varepsilon + \beta\mu}), \quad N = V \int d\varepsilon g(\varepsilon) f_B(\varepsilon). \quad (1.75)$$

Используя термодинамическое соотношение $E = \Omega + TS + \mu N$, получаем выражение для энергии:

$$E = V \int d\varepsilon g(\varepsilon) \varepsilon f_B(\varepsilon). \quad (1.76)$$

Это выражение для энергии позволяет записать следующий результат для теплоёмкости:

$$C = V \int d\varepsilon g(\varepsilon) \varepsilon \frac{\partial f_B(\varepsilon)}{\partial T} \quad (1.77)$$

где производная по температуре берётся при фиксированном химическом потенциале.

1.4.2 Каноническая статистическая сумма

Каноническую статистическую сумму для N бозеонов, занимающих энергетические уровни ε_α , можно записать очевидным образом:

$$Z_N = \sum_{\sum_\alpha n_\alpha = N} \prod_\alpha e^{-\beta \varepsilon_\alpha n_\alpha}. \quad (1.78)$$

Как и в случае ферми-газа, каноническая статистическая сумма может быть связана с большой канонической статистической суммой посредством интеграла Дарвина-Фаулера:

$$Z_N = e^{-\beta F} = \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-i\theta N} \prod_{\alpha, \sigma} (1 - e^{-\beta \varepsilon_{\alpha, \sigma} + i\theta})^{-1} = \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-i\theta N - \beta \Omega(iT\theta)}. \quad (1.79)$$

Для большого числа частиц $N \gg 1$ применение метода седловой точки к интегралу по углу θ дает стандартное соотношение $F = \Omega(\mu) + \mu N$, где $N = -\partial \Omega(\mu) / \partial \mu$.

1.4.3 Химический потенциал в $d = 2$

Теперь вычислим зависимость химического потенциала двумерного идеального бозе-газа от температуры, числа частиц и объёма. Используя уравнения (1.75), получаем следующее выражение для числа частиц:

$$N = \frac{g_s V m}{2\pi \hbar^2} \int_0^\infty \frac{d\varepsilon}{e^{\beta \varepsilon - \beta \mu} - 1} = -\frac{g_s m V T}{2\pi \hbar^2} \ln(1 - e^{\beta \mu}). \quad (1.80)$$

Здесь g_s включает число состояний, обусловленных спиновой вырожденностью бозеонов. Отметим, что число частиц конечно, если химический потенциал является *отрицательным*, $\mu < 0$. Решая приведенное уравнение относительно μ , получаем

$$\mu(T) = T \ln(1 - e^{-E_0/T}), \quad E_0 = \frac{2\pi \hbar^2 N}{g_s m V}. \quad (1.81)$$

Отметим, что химический потенциал идеального бозе-газа в $d = 2$ обращается в ноль при $T = 0$. Хотя характерная энергетическая шкала E_0 имеет точно такое же выражение, как и энергия Ферми, она не обладает таким физическим смыслом. Химический потенциал является монотонно убывающей функцией температуры (см. рис. 1.4а). В вырожденном режиме, $T \ll E_0$, химический потенциал можно записать как

$$\mu(T) = -T e^{-E_0/T} + \dots \quad (1.82)$$

В режиме Больцмана, $T \gg E_0$, химический потенциал отрицателен и может быть аппроксимирован выражением

$$\mu(T) = -T \ln \frac{T}{E_0}. \quad (1.83)$$

1.4.4 Уравнение состояния при $d = 2$

Чтобы найти уравнение состояния для идеального бозе-газа, необходимо вычислить термодинамический потенциал, см. уравнение (1.75). Снова рассмотрим случай пространственных измерений $d = 2$. Тогда получаем

$$P = -\frac{g_s m T}{2\pi \hbar^2} \int_0^\infty d\varepsilon \ln(1 - e^{\beta\mu - \beta\varepsilon}) = \frac{g_s m T^2}{2\pi \hbar^2} \text{Li}_2(e^{\beta\mu}). \quad (1.84)$$

Используя уравнение (1.81), получаем уравнение состояния для идеального бозе-газа в пространстве $d = 2$:

$$\frac{PV}{NT} = \frac{T}{E_0} \text{Li}_2(1 - e^{-E_0/T}). \quad (1.85)$$

Отметим, что, в отличие от случая идеального ферми-газа, аргумент полилогарифма положителен и меньше единицы. Разложив полилогарифм в степени $\exp(-E_0/T)$, получаем давление идеального вырожденного бозе-газа при $T \ll E_0$:

$$P = \frac{\pi^2}{6} \frac{NT^2}{VE_0}. \quad (1.86)$$

В противоположном случае высоких температур, $T \gg E_0$, можно использовать асимптотическое разложение полилогарифма при $z \ll 1$: $\text{Li}_2(z) = z + \frac{z^2}{4}$. Тогда получаем следующее уравнение состояния при $T \gg E_0$:

$$PV = NT \left(1 - \frac{E_0}{4T}\right). \quad (1.87)$$

Как видно, оно напоминает уравнение состояния идеального бозе-газа по Больцману с поправкой, описывающей снижение давления при заданной температуре. Эту поправку можно интерпретировать как следствие эффективного притяжения между бозеонами. Общее температурное поведение давления показано на рис. 1.4b. Это поведение характерно для пространственных измерений $d = 2$.

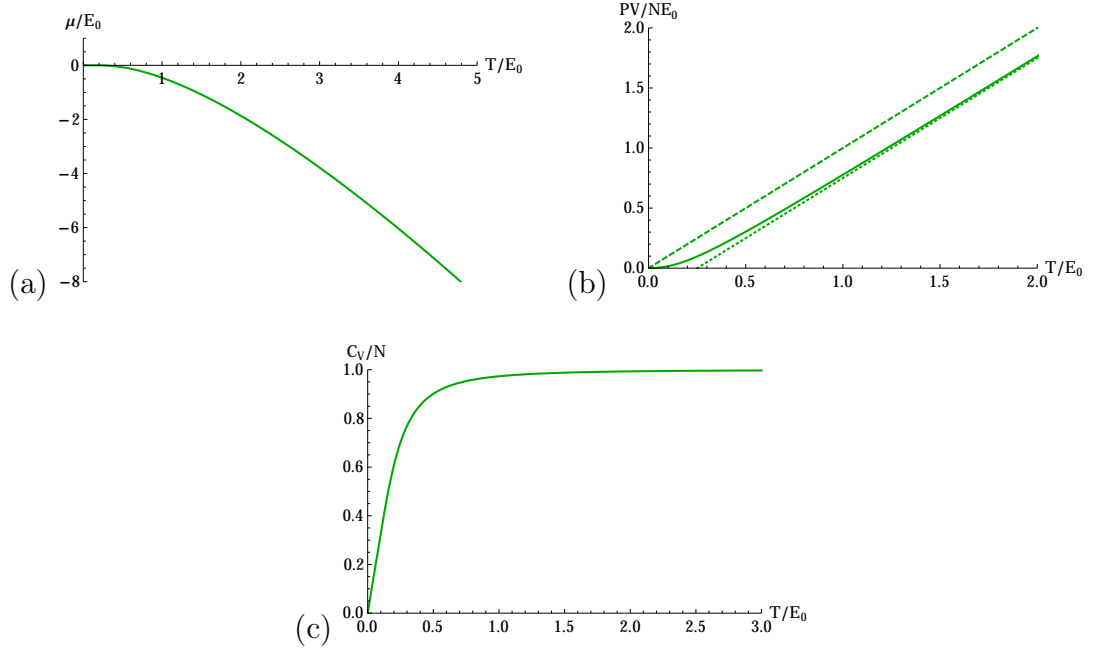


Рис. 1.4: Температурное поведение термодинамических величин в идеальном бозе-газе: (а) химический потенциал, (b) давление и (с) теплоёмкость.

1.4.5 Теплоёмкость

Чтобы найти теплоёмкость при постоянном объёме, можно вычислить свободную энергию по соотношению $F = -PV + \mu N$. В пространственных измерениях $d = 2$ явное выражение для свободной энергии идеального бозе-газа имеет вид:

$$F = -\frac{NT^2}{E_0} \text{Li}_2(1 - e^{-E_0/T}) + NT \ln(1 - e^{-E_0/T}). \quad (1.88)$$

Как и в случае ферми-газа, свободная энергия идеального бозе-газа пропорциональна числу частиц и зависит от единственного параметра T/E_0 . Используя результаты для химического потенциала и давления в вырожденном режиме, получаем свободную энергию при $T \ll E_0$:

$$F = -\frac{\pi^2}{6} \frac{NT^2}{E_0}. \quad (1.89)$$

Таким образом, теплоёмкость идеального бозе-газа при $T \ll E_0$ в пространстве $d = 2$ имеет вид

$$C_V = -T \left(\frac{\partial^2 F}{\partial T^2} \right)_V = \frac{\pi^2}{3} \frac{NT}{E_0}. \quad (1.90)$$

Отметим, что это выражение совпадает с таковым для ферми-газа. Однако, в отличие от ферми-газа, линейная температурная зависимость теплоёмкости в идеальном бозе-газе проявляется только в пространстве $d = 2$.

В режиме Больцмана, $T \gg E_0$, мы получаем тот же результат для теплоёмкости идеального бозе-газа по Больцману: $C_V = N$. Температурная зависимость теплоёмкости показана на рис. 1.4 с.

1.4.6 Конденсация Бозе-Эйнштейна в $d = 3$

Идеальный бозе-газ в пространстве $d = 3$ обладает интересным физическим явлением, называемым *конденсацией Бозе-Эйнштейна*. Запишем число частиц:

$$N = \frac{g_s V (mT)^{3/2}}{\sqrt{2\pi^2 \hbar^3}} \int_0^\infty \frac{dz \sqrt{z}}{e^{z-\beta\mu} - 1}. \quad (1.91)$$

Здесь используется плотность состояний для свободных частиц $g(\varepsilon) = \frac{g_s m^{3/2} \varepsilon^{1/2}}{(\sqrt{2\pi^2 \hbar^3})}$ в $d = 3$. Этот интеграл имеет интересное свойство. При $\mu = 0$ правая часть уравнения (1.91) уменьшается с понижением температуры T , в то время как левая часть, т.е. число частиц, остаётся постоянной. Химический потенциал идеального бозе-газа в $d = 3$ обращается в ноль при $T < T_{\text{ВЕС}}$. Температура конденсации Бозе-Эйнштейна, $T_{\text{ВЕС}}$, определяется из интеграла в уравнении (1.91) при $\mu = 0$:

$$T_{\text{ВЕС}} = \frac{2\pi \hbar^2}{m} \left(\frac{N}{\zeta(3/2) g_s V} \right)^{2/3}. \quad (1.92)$$

Здесь $\zeta(z) = \sum_{k=1}^\infty k^{-z}$ обозначает функцию Римана зета. При $T < T_{\text{ВЕС}}$ конечная доля бозонов занимает основное состояние. Мы говорим, что эти бозоны конденсированы или осели в конденсате. Число бозонов в конденсате задаётся как

$$N_0 = N [1 - (T/T_{\text{ВЕС}})^{3/2}]. \quad (1.93)$$

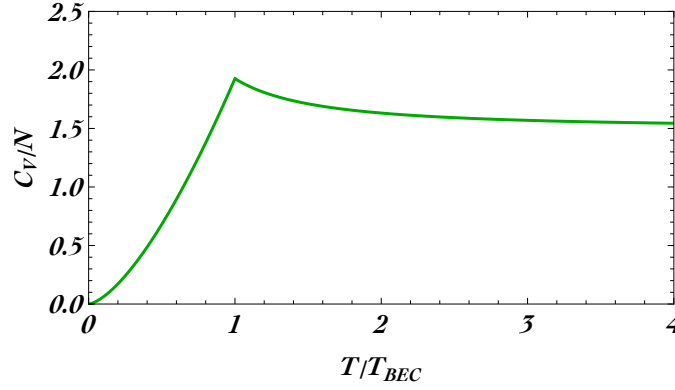


Рис. 1.5: Температурная зависимость теплоёмкости идеального бозе-газа в трёх измерениях.

Оценив термодинамический потенциал при $\mu = 0$, получаем следующий результат для давления при $T < T_{\text{BEC}}$:

$$\frac{PV}{NT} = \frac{\zeta(5/2)}{\zeta(3/2)} \left(\frac{T}{T_{\text{BEC}}} \right)^{3/2}. \quad (1.94)$$

Зависимость давления от температуры в случае $d = 3$ аналогична случаю $d = 2$. В частности, давление является непрерывной функцией температуры и не имеет особенностей при $T = T_{\text{BEC}}$. Отметим, что давление не зависит от объёма при $T < T_{\text{BEC}}$. Это указывает на то, что теплоёмкость при постоянном давлении бесконечна для $T < T_{\text{BEC}}$.

Зависимость теплоёмкости идеального бозе-газа в трёх измерениях от температуры показана на рис. 1.5. Как видно, C_V имеет излом при $T = T_{\text{BEC}}$.

Задача на семинар 13: Найти зависимость химического потенциала от температуры вблизи температуры конденсации Бозе-Эйнштейна T_{BEC} в трёхмерном пространстве.

Упражнение 17: Вычислить дисперсию термодинамических флуктуаций числа частиц в идеальном вырожденном бозе-газе для двумерного случая.

Упражнение 18: Вычислить обратную сжимаемость $(\partial P/\partial V)_T$ идеального вырожденного бозе-газа в $d = 2$.

Упражнение 19: Вычислить теплоёмкость идеального бозе-газа при постоянном давлении в двумерном пространстве.

Упражнение 20: Вычислить теплоёмкость идеального бозе-газа при $T < T_{\text{ВЕС}}$ в трёхмерном пространстве.

Упражнение 21: Вычислить теплоёмкость идеального бозе-газа при $T > T_{\text{ВЕС}}$ в трёхмерном пространстве.

Упражнение 22: Вычислить дисперсию термодинамических флуктуаций числа частиц в идеальном бозе-газе вблизи температуры конденсации Бозе-Эйнштейна $T_{\text{ВЕС}}$ в трёхмерном пространстве.

Глава 2

Термодинамика квантовых жидкостей

Введение

В этой главе мы применяем общую идею метода Гиббса к термодинамике неидеальных квантовых систем Ферми и Бозе. Для вычисления термодинамических величин мы будем широко использовать второй квантование. Ввиду ограниченности времени мы рассматриваем только традиционные примеры квантовых жидкостей. Для дополнительных аспектов данной главы рекомендуем учебник [4].

2.1 Слабо взаимодействующий ферми-газ

Введение

В данной лекции рассматривается простейшая модель взаимодействующих фермионов. Вычисляются термодинамические величины в первом порядке по силе взаимодействия. Слабо взаимодействующие фермионы служат тестовой моделью для идей ферми-жидкости, которые будут рассмотрены на следующей лекции.

2.1.1 Гамильтониан

Рассмотрим систему взаимодействующих фермионов в пространстве с размерностью $d = 3$. Предполагается, что фермионы имеют спин $s = 1/2$ и взаимодействуют посредством точечного взаимодействия $U > 0$. Многотельный гамильтониан имеет следующий вид, $\mathcal{H} = \mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{int}}$, где

$$\mathcal{H}_0 = \sum_{\mathbf{p}, \sigma} \varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) a_{\mathbf{p}\sigma}^\dagger a_{\mathbf{p}\sigma}, \quad \mathcal{H}_{\text{int}} = \frac{U}{V} \sum_{\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 = \mathbf{p}_3 + \mathbf{p}_4} a_{\mathbf{p}_1\uparrow}^\dagger a_{\mathbf{p}_2\downarrow}^\dagger a_{\mathbf{p}_3\downarrow} a_{\mathbf{p}_4\uparrow}. \quad (2.1)$$

Здесь $\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p})$ обозначает невозмущённый спектр, который, как предполагается, является квадратичным, $\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) = p^2/2m$. Оператор $a_{\mathbf{p}\sigma}^\dagger$ создаёт фермион в одномерном состоянии с импульсом \mathbf{p} и проекцией спина $\sigma = \uparrow, \downarrow$. Оператор $a_{\mathbf{p}\sigma}$ уничтожает фермион из состояния с импульсом \mathbf{p} и проекцией спина σ .

Напоминаем, что операторы создания и уничтожения удовлетворяют следующему антикоммутиационному соотношению:

$$a_{\mathbf{p}\sigma}^\dagger a_{\mathbf{p}'\sigma'} + a_{\mathbf{p}'\sigma'} a_{\mathbf{p}\sigma}^\dagger = \delta_{\mathbf{p}\mathbf{p}'} \delta_{\sigma\sigma'}. \quad (2.2)$$

Также для них выполняется следующая идентичность:

$$\text{Tr } a_{\mathbf{p}\sigma}^\dagger a_{\mathbf{p}'\sigma'} e^{-\beta \mathcal{H}_0 + \beta \mu \mathcal{N}} / \text{Tr } e^{-\beta \mathcal{H}_0 + \beta \mu \mathcal{N}} = f_F(\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p})) \delta_{\mathbf{p}\mathbf{p}'} \delta_{\sigma\sigma'}, \quad (2.3)$$

где \mathcal{N} обозначает оператор числа частиц: $\mathcal{N} = \sum_{\mathbf{p}, \sigma} a_{\mathbf{p}\sigma}^\dagger a_{\mathbf{p}\sigma}$.

2.1.2 Thermodynamic potential

Our aim is to calculate first order interaction correction to the thermodynamic potential. We start from expanding the Gibbs weight $\mathcal{S} =$

$\exp(-\beta\mathcal{H} + \beta\mu\mathcal{N})$ in powers of interaction constant U . Let us differentiate \mathcal{S} with respect to β . Then we will find that it satisfies the following equation:

$$\frac{d\mathcal{S}}{d\beta} = -(\mathcal{H} - \mu\mathcal{N})\mathcal{S}. \quad (2.4)$$

Now we seek for the solution of this equation as a power series in interaction part \mathcal{H}_{int} , $\mathcal{S} = \mathcal{S}_0 + \mathcal{S}_1 + \dots$. Obviously, $\mathcal{S}_0 = \exp(-\beta\mathcal{H}_0 + \beta\mu\mathcal{N})$ whereas \mathcal{S}_1 satisfies the following equation:

$$\frac{d\mathcal{S}_1}{d\beta} = -(\mathcal{H}_0 - \mu\mathcal{N})\mathcal{S}_1 - \mathcal{H}_{\text{int}}\mathcal{S}_0. \quad (2.5)$$

Its solution is given as

$$\mathcal{S}_1 = -e^{-\beta\mathcal{H}_0 + \beta\mu\mathcal{N}} \int_0^\beta d\tau e^{\tau(\mathcal{H}_0 - \mu\mathcal{N})} \mathcal{H}_{\text{int}} e^{-\tau(\mathcal{H}_0 - \mu\mathcal{N})}. \quad (2.6)$$

The combination under the integral sign on the right hand side of Eq. (2.6) is very frequently used in the perturbation theory for the many-body Hamiltonians and is called the *interaction representation*.

Therefore, we obtain

$$e^{-\beta\Omega} = e^{-\beta\Omega_0} - \text{Tr} e^{-\beta\mathcal{H}_0 + \beta\mu\mathcal{N}} \int_0^\beta d\tau e^{\tau(\mathcal{H}_0 - \mu\mathcal{N})} \mathcal{H}_{\text{int}} e^{-\tau(\mathcal{H}_0 - \mu\mathcal{N})} + \dots \quad (2.7)$$

Here Ω_0 is the thermodynamic potential of the noninteracting system. Using the cyclic properties of trace operation, we find that

$$\Omega = \Omega_0 + \langle \mathcal{H}_{\text{int}} \rangle + \dots, \quad (2.8)$$

where the average is taken with the Gibbs density matrix corresponding to the noninteracting Hamiltonian \mathcal{H}_0 . Using Eq. (2.3), we find

$$\Omega(\mu) = \Omega_0(\mu) + \frac{U}{V} \left[\sum_p f_F(\varepsilon^{(0)}(p)) \right]^2 = \Omega_0(\mu) + \frac{UN_0^2(\mu)}{4V} \quad (2.9)$$

where $N_0(\mu) = -(\partial\Omega_0(\mu)/\partial\mu)_{T,V}$ stands for the number of particles as a function of the chemical potential in the absence of interaction. In order to find the total energy, we should express the chemical potential in terms of the

number of particles. Taking derivative with respect to μ for the both sides of Eq. (2.9) at fixed T and V , we find

$$N = N_0(\mu) - \frac{UN_0(\mu)}{2V} \frac{\partial N_0(\mu)}{\partial \mu} \approx N_0(\mu_0) + \frac{\partial N_0(\mu_0)}{\partial \mu_0}(\mu - \mu_0) - \frac{UN_0(\mu_0)}{2V} \frac{\partial N_0(\mu_0)}{\partial \mu_0} + \dots \quad (2.10)$$

Here μ_0 is the chemical potential in the absence of interaction, corresponding to the given number of particles: $N = N_0(\mu_0)$. Therefore, we find that the interaction shifts the chemical potential already in first order of perturbation theory:

$$\mu = \mu_0(N) + \frac{UN}{2V} + \dots \quad (2.11)$$

Using the relation between the energy and the chemical potential, $\mu = (\partial E / \partial N)_{S,V}$, we obtain the total energy:

$$E = E_0(N) + \frac{UN^2}{4V} + \dots \quad (2.12)$$

We note that the first-order correction to the energy is temperature-independent. Therefore, in first order in the interaction U the result for the specific heat remains the same as for an ideal Fermi gas.

It is instructive to introduce the scattering length a instead of the interaction potential U . To lowest order in the interaction U , i.e., in the Born approximation, the scattering length is given as $a = mU/(4\pi\hbar^2)$. Then using Eq. (2.12), we can write the ground state energy as

$$E(T=0) = \frac{3p_F^2 N}{10m} \left[1 + \frac{10}{9\pi} \frac{p_F a}{\hbar} + \dots \right]. \quad (2.13)$$

This result indicates that the expansion of the thermodynamic quantities in powers of interaction potential is justified while $p_F a / \hbar \ll 1$.

For the further details on weakly non-ideal Fermi gas, one can read the book [4].

Задача на семинар 14: Найдите паулиевскую спиновую восприимчивость ферми-системы в первом порядке по потенциалу взаимодействия U . Выразите результат через длину рассеяния.

Упражнение 23: Найдите $\text{Tr} [a_{\mathbf{p}\uparrow}^\dagger e^{\beta\varepsilon(p)a_{\mathbf{p}\uparrow}^\dagger a_{\mathbf{p}\uparrow}} a_{\mathbf{p}\uparrow} e^{-\beta\varepsilon(p)a_{\mathbf{p}\uparrow}^\dagger a_{\mathbf{p}\uparrow}}]$.

Упражнение 24: Найдите выражение для \mathcal{S}_2 .

Упражнение 25: Выразите обратимую сжимаемость при нулевой температуре $\partial P / \partial V$ через производную $\partial \mu / \partial N$.

Упражнение 26: Найдите давление ферми-системы при нулевой температуре в первом порядке по потенциалу взаимодействия U . Выразите результат через длину рассеяния.

2.2 Normal Fermi liquid

Introduction

In the previous lecture we demonstrated that the system with the weak fermion-fermion repulsive interaction is very similar to the ideal Fermi gas. Therefore, it is natural to formulate the theory of the interacting fermions in the way analogous to the ideal degenerate Fermi gas. Such theory, termed as the *Fermi liquid theory*, is developed by Lev Landau [5]. Although initially the Fermi liquid theory was developed as phenomenological, it was later confirmed by the microscopic theory for the spatial $d > 1$ dimension. We note that there are some subtleties in the spatial $d = 2$ dimension. In this lecture we consider the Fermi liquid for the spin $s = 1/2$ fermions in the spatial $d = 3$ dimension.

2.2.1 Main assumptions

The Fermi liquid theory is based on the Hohenberg–Kohn theorem [6] which states that the ground state energy can unambiguously be described by some functional depending on the distribution function alone. The Fermi liquid theory is the method to compute corrections of lowest order in temperature.

The Fermi liquid phenomenology is based on several assumptions:

- (i) The theory is specified in terms of *quasiparticles* replacing the real particles.
- (ii) The quasiparticle distribution function is a matrix in the spin space: $\hat{n}(\mathbf{p})$ which is normalized by the condition:

$$\int \frac{d^3\mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \text{tr} \hat{n}(\mathbf{p}) = \sum_{\sigma=\uparrow,\downarrow} \int \frac{d^3\mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} n_{\sigma\sigma}(\mathbf{p}) = \frac{N}{V}. \quad (2.14)$$

Here symbol tr stands for the trace in the spin space and the symbol $\sigma = \uparrow, \downarrow$ denotes the z -projection of the quasiparticle spin. We emphasize that N is the number of real fermions. The latter statement is an essence of the Luttinger theorem.

- (iii) The ground state of the Fermi liquid can be represented with the physical picture similar to that of ideal Fermi gas. In the momentum space the quasiparticles occupy the states inside the Fermi sphere of radius p_F . The states outside the Fermi sphere with $p > p_F$ are unoccupied. The Fermi momentum has the same magnitude as for the

ideal gas of the same number of real particles. In other words, the quasiparticle distribution function for the ground state has the step-like behavior analogous that in the ideal gas,

$$n_{\sigma\sigma'}^{(0)}(\mathbf{p}) = \Theta(p_F - p)\delta_{\sigma\sigma'}. \quad (2.15)$$

In accordance with Eq. (2.14), the Fermi momentum is given by the relation of ideal Fermi gas:

$$p_F = (3\pi^2\hbar^3 N/V)^{1/3}. \quad (2.16)$$

Here N/V is the density of the Fermi liquid.

- (iv) Due to external perturbations the Fermi liquid can be driven from its ground state. Nevertheless, at zero temperature, $T = 0$, the energy E of such Fermi liquid remains some functional of distribution function $\hat{n}(\mathbf{p})$ as well. This is the statement of the *Kohn-Sham theorem*.

2.2.2 Эффективная масса

Чтобы проследить сходство между ферми-жидкостью и идеальным ферми-газом, удобно ввести *энергию возбуждения квазичастицы*. Эта величина определяется как вариация полной энергии ферми-жидкости при добавлении еще одной квазичастицы:

$$\varepsilon_{\sigma\sigma'}[n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p})] = \frac{1}{V} \frac{\delta E}{\delta n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p})}. \quad (2.17)$$

Как указано в пункте (iv), энергия возбуждения квазичастиц является функционалом от функции распределения квазичастиц $n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p})$. Поскольку, согласно предположению (iii), функция распределения квазичастиц в основном состоянии однозначно определяется импульсом, энергия возбуждения квазичастиц в основном состоянии, $\varepsilon_{\sigma\sigma'}^{(0)}$, является функцией только от импульса. Разложив эту функцию в окрестности $p = p_F$, получаем

$$\varepsilon_{\sigma\sigma'}^{(0)}(\mathbf{p}) = \varepsilon^{(0)}(p)\delta_{\sigma\sigma'}, \quad \varepsilon^{(0)}(p) = [\varepsilon_F + v_F(p - p_F)] + \dots \quad (2.18)$$

Здесь ε_F обозначает энергию квазичастицы на уровне Ферми, то есть $\varepsilon_F = \varepsilon^{(0)}(p_F)$. Аналогично идеальному ферми-газу, коэффициент v_F определяет скорость квазичастиц на уровне Ферми (ферми-скорость). Также удобно ввести эффективную массу m_* по соотношению $m_* = p_F/v_F$. Значение эффективной массы отличается от массы реальных фермионов и зависит от взаимодействия между частицами в жидкости. Как мы увидим ниже, ферми-жидкость во многих отношениях можно рассматривать как ферми-газ с энергетическим спектром $p^2/2m_*$.

2.2.3 The Landau f -function

In order to describe various physical effects in the Fermi liquid state perturbed from the ground state, we expand the total energy to second order in deviation of the quasiparticle distribution function from the nonperturbed step-like one, $\delta n_{\sigma_1\sigma_2}(\mathbf{p}) = n_{\sigma_1\sigma_2}(\mathbf{p}) - n_{\sigma_1\sigma_2}^{(0)}(\mathbf{p})$,

$$E = E_0 + V \sum_{\sigma} \int \frac{d^3\mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} [\varepsilon^{(0)}(p) - \varepsilon_F] \delta n_{\sigma\sigma}(\mathbf{p}) + \frac{V}{2} \sum_{\sigma_1, \sigma_2, \sigma_3, \sigma_4} \int \frac{d^3\mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \times \int \frac{d^3\mathbf{p}'}{(2\pi\hbar)^3} f_{\sigma_1\sigma_4, \sigma_2\sigma_3}(\mathbf{p}, \mathbf{p}') \delta n_{\sigma_2\sigma_1}(\mathbf{p}) \delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}') + \dots, \quad (2.19)$$

where E_0 means the total ground state energy. Here the function $f_{\sigma_1\sigma_4, \sigma_2\sigma_3}(\mathbf{p}, \mathbf{p}')$, called the *Landau f -function*, is the second variational derivative of the total energy at $\hat{n} = \hat{n}^{(0)}$:

$$f_{\sigma_1\sigma_4, \sigma_2\sigma_3}(\mathbf{p}, \mathbf{p}') = \frac{1}{V} \frac{\delta^2 E}{\delta n_{\sigma_2\sigma_1}(\mathbf{p}) \delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}')} = \frac{\delta \varepsilon_{\sigma_1\sigma_2}(\mathbf{p})}{\delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}')} \quad (2.20)$$

Since the Landau f -function is the second variational derivative of the total energy, it has the symmetric property: $f_{\sigma_1\sigma_4, \sigma_2\sigma_3}(\mathbf{p}, \mathbf{p}') = f_{\sigma_4\sigma_1, \sigma_3\sigma_2}(\mathbf{p}', \mathbf{p})$.

Equation (2.20) implies that the energy of quasiparticle depends on its momentum as

$$\varepsilon_{\sigma_1\sigma_2}(\mathbf{p}) \approx [\varepsilon_F + v_F(p - p_F)] \delta_{\sigma_1\sigma_2} + \int \frac{d^3\mathbf{p}'}{(2\pi\hbar)^3} f_{\sigma_1\sigma_4, \sigma_2\sigma_3}(\mathbf{p}, \mathbf{p}') \delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}') + \dots \quad (2.21)$$

In what follows, we deal only with the small perturbations $\delta\hat{n}$ of distribution function. For this reason, the absolute magnitudes of momenta \mathbf{p} and \mathbf{p}' can be put equal to the Fermi momentum, i.e. $p = p' = p_F$. Thus, only the dependence on the angle $\theta = \angle(\mathbf{p}, \mathbf{p}')$ between the vectors \mathbf{p} and \mathbf{p}' proves to be essential. It is convenient to introduce the following parametrization,

$$g(\varepsilon_F) f_{\sigma_1\sigma_4, \sigma_2\sigma_3}(\mathbf{p}, \mathbf{p}') = F^{(0)}(\theta) \delta_{\sigma_1, \sigma_2} \delta_{\sigma_3, \sigma_4} + F^{(\sigma)}(\theta) \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_1, \sigma_2} \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_3, \sigma_4}, \quad (2.22)$$

where $g(\varepsilon_F) = p_F m_*/(\pi^2 \hbar^3)$ denotes the density of states at the Fermi energy ε_F and $\boldsymbol{\sigma} = \{\sigma_x, \sigma_y, \sigma_z\}$ denotes the vector of the Pauli matrices.

2.2.4 Relation between m_* and m

Surprisingly, the above assumptions and formulations are sufficient to derive the first non-trivial result. We will express the effective mass m^* of quasiparticles via genuine mass m of particles and the *Landau parameter* F_1 .

Let us consider total quasiparticle momentum. We recall the following two points. First, the momentum of unit liquid volume equals the mass density flow. Second, the number of quasiparticles equals the number of genuine particles. The total momentum of the liquid reads

$$\mathbf{P} = V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\sigma} \mathbf{p} n_{\sigma\sigma}(\mathbf{p}). \quad (2.23)$$

Now we compute the total quasiparticle current

$$\mathbf{J} = V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\sigma, \sigma'} \frac{\partial \varepsilon_{\sigma\sigma'}(\mathbf{p})}{\partial \mathbf{p}} n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p}). \quad (2.24)$$

Since the total number of quasiparticles is exactly the same as the total number of particles N and due to the continuity equation, the total quasiparticle current coincides with the total particle flow. Then we use the Galilean invariance relating the total particle momentum and the total particle current as $\mathbf{P} = m\mathbf{J}$. This relation yields the following identity:

$$V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\sigma} \mathbf{p} n_{\sigma\sigma}(\mathbf{p}) = mV \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\sigma, \sigma'} \frac{\partial \varepsilon_{\sigma\sigma'}(\mathbf{p})}{\partial \mathbf{p}} n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p}). \quad (2.25)$$

We note that, for an ideal Fermi gas with the quadratic spectrum, this identity is trivial. However, for the Fermi liquid this will result in non-trivial relation between m_* and m . Varying both sides of Eq. (2.25) with respect to $\delta n_{\sigma\sigma'}(\mathbf{p})$, we obtain

$$\begin{aligned} \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\sigma} \mathbf{p} \delta n_{\sigma\sigma}(\mathbf{p}) &= m \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\sigma, \sigma'} \frac{\partial \varepsilon_{\sigma\sigma'}(\mathbf{p})}{\partial \mathbf{p}} \delta n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p}) + m \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \\ &\times \sum_{\sigma, \sigma', \sigma_1, \sigma_2} n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p}) \frac{\partial}{\partial \mathbf{p}} \int \frac{d^3 \mathbf{p}'}{(2\pi\hbar)^3} f_{\sigma\sigma_1, \sigma'\sigma_2}(\mathbf{p}, \mathbf{p}') \delta n_{\sigma_2\sigma_1}(\mathbf{p}'). \end{aligned} \quad (2.26)$$

Since the above relation should hold for an arbitrary variation of the distribution function $\delta n_{\sigma\sigma'}(\mathbf{p})$, we find using the symmetry properties of the Landau f -function,

$$\frac{\mathbf{p}}{m} \delta_{\sigma_1\sigma_2} = \frac{\partial \varepsilon_{\sigma_1\sigma_2}(\mathbf{p})}{\partial \mathbf{p}} - \int \frac{d^3 \mathbf{p}'}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\sigma, \sigma'} f_{\sigma_1\sigma, \sigma_2\sigma'}(\mathbf{p}, \mathbf{p}') \frac{\partial}{\partial \mathbf{p}'} n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p}') \quad (2.27)$$

In the ground state we can use the relation $\partial n_{\sigma'\sigma}(\mathbf{p}')/\partial \mathbf{p}' = -\mathbf{p}'\delta(p' - p_F)\delta_{\sigma'\sigma}/p'$. Projecting Eq. (2.27) on the direction of \mathbf{p} and choosing $p = p_F$,

we obtain

$$\frac{m_*}{m} = 1 + \int_0^\pi \frac{d\theta \sin \theta}{2} \cos \theta F^{(0)}(\theta). \quad (2.28)$$

It is convenient to expand $F^{(0/\sigma)}(\theta)$ in a series in the Legendre polynomials:

$$F^{(0/\sigma)}(\theta) = \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) F_l^{(0/\sigma)} P_l(\cos \theta). \quad (2.29)$$

Then we find

$$\frac{m_*}{m} = 1 + F_1^{(0)}. \quad (2.30)$$

The thermodynamic stability implies that $1 + F_1^{(0)} > 0$ [4], i.e., $m_* > 0$. In bulk ^3He the magnitudes of the Fermi-liquid parameters are known to be equal $F_0^{(\sigma)} \simeq -0.7$, $F_0^{(0)} \simeq 10.8$, and $F_1^{(0)} \simeq 2.08$.

2.2.5 Specific heat

As usual, the specific heat is related with changing the total energy in the physical system as the temperature varies. The temperature variation results in changing the distribution function. Thus, the corresponding change in the total energy is determined by the quasiparticle energy, cf. Eq. (2.17). Therefore, at $T \rightarrow 0$ the specific heat of the Fermi liquid is given by the following expression, see Eq. (2.19),

$$C_V = V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\sigma_1, \sigma_2} [\varepsilon_{\sigma_1 \sigma_2}^{(0)}(\mathbf{p}) - \varepsilon_F \delta_{\sigma_1 \sigma_2}] \frac{\partial}{\partial T} \delta n_{\sigma_2 \sigma_1}(\mathbf{p}). \quad (2.31)$$

We mention that Eq. (2.31) can be derived from the expression of the entropy of the Fermi gas. Using Eq. (1.43), we find

$$C_V = V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \text{tr} \left[T \frac{\partial \delta \hat{n}}{\partial T} \ln \frac{1 - \hat{n}(p)}{\hat{n}(p)} \right]. \quad (2.32)$$

Substituting distribution function $\hat{n}(p)$ in the Gibbs form, we obtain Eq. (2.31) again.

Due to term $\varepsilon_{\sigma_1 \sigma_2}^{(0)}(\mathbf{p}) - \varepsilon_F \delta_{\sigma_1 \sigma_2}$, the integral over momentum in Eq. (2.31) is restricted with the close vicinity to the Fermi momentum. It is natural to assume that the change of the distribution function due to temperature

is similar to the ideal Fermi gas, i.e., can be described by the Fermi-Dirac distribution with some chemical potential variation $\Delta\mu$ and temperature T . We note that the chemical potential correction $\Delta\mu$ appears as a result of keeping the number of particles fixed (statement (ii)). Then, we can write

$$\delta n_{\sigma_2\sigma_1}(\mathbf{p}) = \delta_{\sigma_2\sigma_1} \left[\Delta\mu \delta(\varepsilon^{(0)}(p) - \varepsilon_F) - \frac{\pi^2 T^2}{6} \delta'(\varepsilon^{(0)}(p) - \varepsilon_F) \right]. \quad (2.33)$$

Here the dash denotes the derivative of the Dirac delta-function. We note that the conservation of the number of particles implies that $\Delta\mu = 0$. Substituting Eq. (2.33) into Eq. (2.31), we find $[\xi = \varepsilon^{(0)}(p) - \varepsilon_F]$

$$C_V = -\frac{\pi^2}{3} V g(\varepsilon_F) \int d\xi \xi \frac{\partial}{\partial \xi} \delta(\xi) = \frac{\pi^2}{3} V g(\varepsilon_F) T = \frac{V p_F m_*}{3\hbar^3} T \quad (2.34)$$

where $g(\varepsilon_F)$ stands for the density of states at the Fermi momentum. We emphasize that result (2.34) is exactly the same as for the ideal Fermi gas on substituting $m \rightarrow m_*$.

Задача на семинар 15: Выразите $\partial\mu/\partial N$ при нулевой температуре через функцию $F^{(0)}(\theta)$.

Задача на семинар 16: Выразите паулиевскую спиновую восприимчивость ферми-жидкости через функцию $F^{(\sigma)}(\theta)$.

Упражнение 27: Используя результаты лекции о слабо неидеальном ферми-газе, определите функции $F^{(0)}(\theta)$ и $F^{(\sigma)}(\theta)$ в первом порядке по силе взаимодействия.

Упражнение 28: Используя выражение для функции f Ландау, определите $\partial P/\partial V$ в первом порядке по взаимодействию.

Упражнение 29: Используя выражение для функции f Ландау, определите дисперсию термодинамических флуктуаций числа частиц, $\langle(\Delta N)^2\rangle$, в первом порядке по взаимодействию при низких температурах.

Упражнение 30: Используя следующее выражение для энергии электронной системы в магнитном поле при $T = 0$,

$$E = \frac{1}{2}E_0(N_\uparrow) + \frac{1}{2}E_0(N_\downarrow) + \frac{\mu_B B}{2}(N_\uparrow - N_\downarrow) + \frac{U}{V}N_\uparrow N_\downarrow,$$

найдите спиновую восприимчивость $\partial M / \partial B$, где $M = \mu_B(N_\uparrow - N_\downarrow)/2$ и $E_0(N)$ — энергия идеального ферми-газа.

2.3 Weakly non-ideal Bose gas

Introduction

In this lecture we consider simplest model of interacting bosons. The main question of interest is how the repulsive interaction between bosons affects the Bose-Einstein condensation.

2.3.1 Hamiltonian

We consider the three-dimensional spinless bosons interacting via the repulsive contact interaction $U > 0$. The many-body Hamiltonian has the following form: $\mathcal{H} = \mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{int}}$, where

$$\mathcal{H}_0 = \sum_{\mathbf{p}} \varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}}, \quad \mathcal{H}_{\text{int}} = \frac{U}{2V} \sum_{\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 = \mathbf{p}_3 + \mathbf{p}_4} b_{\mathbf{p}_1}^\dagger b_{\mathbf{p}_2}^\dagger b_{\mathbf{p}_3} b_{\mathbf{p}_4}. \quad (2.35)$$

Here $\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p})$ denotes the bare spectrum assumed to be quadratic, $\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) = p^2/2m$. The operator $b_{\mathbf{p}}^\dagger$ creates a boson in the single particle state with momentum \mathbf{p} . The operator $b_{\mathbf{p}\sigma}$ annihilates a boson from single particle state with momentum \mathbf{p} . We remind that the creation and annihilation operators satisfy the following commutation relation,

$$b_{\mathbf{p}'} b_{\mathbf{p}}^\dagger - b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}'} = \delta_{\mathbf{p}\mathbf{p}'} \delta_{\sigma\sigma'}. \quad (2.36)$$

Also the following identity holds for,

$$\langle b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}'} \rangle = \text{Tr } b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}'} e^{-\beta \mathcal{H}_0} / \text{Tr } e^{-\beta \mathcal{H}_0} = f_B(\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p})) \delta_{\mathbf{p}\mathbf{p}'}. \quad (2.37)$$

Hereafter we deal with the canonical ensemble keeping the constant number of particles N in mind.

2.3.2 Condensate

As we know, there is a phenomenon of Bose-Einstein condensation in the three-dimensional ideal Bose gas. Before diagonalizing the Hamiltonian \mathcal{H} , we should take an existence of condensate into account. This means that the occupation number of the zero-momentum many-body state, $p = 0$, is macroscopically large, i.e., $\langle b_0^\dagger b_0 \rangle = N_0 \sim N$. The convenient way to take this fact into account is to treat the creation and annihilation operators b_0^\dagger and b_0 as real numbers but operators. They satisfy the relation

$$b_0^2 + \sum_{\mathbf{p} \neq 0} b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}} = N. \quad (2.38)$$

Also we assume that the number of particles in the states with $p > 0$ is small. Then, we can simplify the interaction Hamiltonian in the following way,

$$\begin{aligned} \mathcal{H}_{\text{int}} \rightarrow \mathcal{H}_{\text{int}}^{(2)} &= \frac{U}{2V} b_0^4 + \frac{U}{2V} b_0^2 \sum_{\mathbf{p} \neq 0} [b_{\mathbf{p}} b_{-\mathbf{p}} + b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{-\mathbf{p}}^\dagger + 4b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}}] + \dots = \frac{UN^2}{2V} \\ &+ \frac{UN}{2V} \sum_{\mathbf{p} \neq 0} [b_{\mathbf{p}} b_{-\mathbf{p}} + b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{-\mathbf{p}}^\dagger + 2b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}}] + \dots \end{aligned} \quad (2.39)$$

Here we neglect the terms that contain either one or zero b_0 . Also we have expressed b_0^2 in terms of particle number N using the relation (2.38). Now the total Hamiltonian $\mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{int}}^{(2)}$ is quadratic in the creation and annihilation operators. However, $\mathcal{H}_{\text{int}}^{(2)}$ contains the terms which do not conserve the number of bosons. This implies that $\mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{int}}^{(2)}$ is not diagonal in the initial single particle basis.

2.3.3 Unitary transformation of the Hamiltonian

In order to diagonalize quadratic Hamiltonian $\mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{int}}^{(2)}$, it is convenient to perform the unitary canonical transformation called the *Bogolubov transformation*. Let us introduce new creation and annihilation boson operators $\beta_{\mathbf{p}}^\dagger$ and $\beta_{\mathbf{p}}$ satisfying the commutation relation (2.36). Now we express the original boson creation and annihilation operators via the linear combinations of new ones

$$b_{\mathbf{p}} = u_p \beta_{\mathbf{p}} + v_p \beta_{-\mathbf{p}}^\dagger, \quad b_{\mathbf{p}}^\dagger = u_p \beta_{\mathbf{p}}^\dagger + v_p \beta_{-\mathbf{p}}. \quad (2.40)$$

Here u_p and v_p are real functions of the momentum. To fix them, we impose two conditions:

- (i) operators $b_{\mathbf{p}}^\dagger$ and $b_{\mathbf{p}}$ satisfy the relation (2.36);
- (ii) Hamiltonian $\mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{int}}^{(2)}$ expressed in terms of operators $\beta_{\mathbf{p}}^\dagger$ and $\beta_{\mathbf{p}}$ does not contain terms like $\beta_{\mathbf{p}}^\dagger \beta_{-\mathbf{p}}^\dagger$ and $\beta_{\mathbf{p}} \beta_{-\mathbf{p}}$.

The requirement (i) results in the constraint: $u_p^2 - v_p^2 = 1$. This can be satisfied by an auxiliary function θ_p such that $u_p = \cosh \theta_p$ and $v_p = \sinh \theta_p$. The second requirement determines the function θ_p as

$$\sinh 2\theta_p = -\frac{UN}{V\varepsilon(p)}, \quad \varepsilon(p) = \sqrt{(\varepsilon^{(0)}(p) + UN/V)^2 - (UN/V)^2}. \quad (2.41)$$

The quadratic Hamiltonian becomes

$$\begin{aligned}\mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{int}}^{(2)} &= E_0 + \sum_{\mathbf{p} \neq 0} \varepsilon(\mathbf{p}) \beta_{\mathbf{p}}^\dagger \beta_{\mathbf{p}}, \\ E_0 &= \frac{UN^2}{2V} + \frac{1}{2} \sum_{\mathbf{p} \neq 0} \left[\varepsilon(\mathbf{p}) - \varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) - \frac{UN}{V} \right].\end{aligned}\quad (2.42)$$

The form (2.42) of the quadratic Hamiltonian suggests that operators $\beta_{\mathbf{p}}^\dagger$ creates and operator $\beta_{\mathbf{p}}$ annihilates the quasiparticles with the energy $\varepsilon(\mathbf{p})$. The ground state energy is given by E_0 . For the quadratic bare spectrum, $\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) = p^2/2m$, the quasiparticle energy has the following dependence on the momentum,

$$\varepsilon(\mathbf{p}) = \sqrt{u^2 p^2 + \left(\frac{p^2}{2m}\right)^2} = \begin{cases} up, & p \ll \sqrt{aN/V} \\ p^2/(2m), & \sqrt{aN/V} \ll p. \end{cases} \quad (2.43)$$

Here we introduce the scattering length $a = mU/(4\pi\hbar^2)$. Therefore, the quasiparticle spectrum at small momentum has acoustic phonon dispersion with the sound velocity $u = \sqrt{4\pi aN/(m^2V)}$. At large momentum the quasiparticle spectrum is almost the same as the bare one.

The ground state energy (2.42) can be expressed via the scattering length as [4]

$$E_0 = \frac{2\pi\hbar^2 a N^2}{mV} \left[1 + \frac{128}{15} \left(\frac{a^3 N}{\pi V} \right)^{1/2} \right]. \quad (2.44)$$

As one can see, the expansion in interaction is governed by the small parameter $a^3 N/V \ll 1$. Differentiating the ground state energy E_0 with respect to the number of particles, we find the chemical potential at zero temperature:

$$\mu(T=0) = \frac{4\pi\hbar^2 a N}{mV} \left[1 + \frac{32}{3} \left(\frac{a^3 N}{\pi V} \right)^{1/2} \right]. \quad (2.45)$$

We emphasize that the chemical potential of non-ideal Bose at zero temperature is *positive*. As we will see below, this implies that not all the particles are in the condensate at zero temperature. Also we note that the small parameter of the theory can be written as a ratio $\mu(T=0)/T_{\text{BEC}} \sim a(N/V)^{1/3} \ll 1$ (see Eq. (1.92)).

2.3.4 Specific heat

Using Eq. (2.42), we can write the total energy in the following form,

$$E = E_0 + V \int \frac{d^3\mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \frac{\varepsilon(p)}{e^{\beta\varepsilon(p)} - 1}. \quad (2.46)$$

Approximating the quasiparticle spectrum by its small momentum asymptote, we find the total energy,

$$E = E_0 + \frac{\pi^2}{30} \frac{VT^4}{u^3}. \quad (2.47)$$

The evaluation of the integral in such approximation requires the characteristic thermal momentum T/u to be smaller than μ . This limits the applicability of Eq. (2.47) with low temperatures, $T \ll \mu$ ($T = 0$). The specific heat can be written as

$$C_V = \left(\frac{\partial E}{\partial T} \right)_V = \frac{2\pi^2}{15} \frac{VT^3}{u^3}. \quad (2.48)$$

2.3.5 The number of particles in the condensate

Using the relation (2.38), we can express the average number of particles in the condensate via the quasiparticle distribution function:

$$N_0 = b_0^2 = N - V \int \frac{d^3\mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^2} \left[u_p^2 f_B(\varepsilon(p)) + v_p^2 (f_B(\varepsilon(p)) + 1) \right]. \quad (2.49)$$

Replacing the distribution function f_B with its zero magnitude at temperature $T = 0$, we obtain the number of particles in the condensate at zero temperature,

$$\begin{aligned} N_0(T = 0) &= N - V \int \frac{d^3\mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \frac{m^2 u^2}{2\varepsilon(p) [\varepsilon(p) + p^2/(2m) + mu^2]} \\ &= N \left[1 - \frac{8}{3} \left(\frac{a^3 N}{\pi V} \right)^{1/2} \right]. \end{aligned} \quad (2.50)$$

As we have mentioned above, due to interparticle interaction the number of particles in the condensate at zero temperature is smaller than the total number of particles N . This effect is called the *depletion of condensate*.

2.3.6 The Gross–Pitaevskii equation

In the absence of the translation invariance it is convenient to develop another formulation of the theory of weakly non-ideal Bose gas at zero temperature. Let us introduce the operator $\Psi(\mathbf{r}) = \sum_{\mathbf{p}} b_{\mathbf{p}} e^{i\mathbf{p}\mathbf{r}} / \sqrt{V}$. In the Heisenberg representation the operator $b_{\mathbf{p}}$ becomes time-dependent and satisfies the following equation:

$$\frac{db_{\mathbf{p}}}{dt} = i[\mathcal{H} - \mu\mathcal{N}, b_{\mathbf{p}}]. \quad (2.51)$$

Using the commutation relation (2.36), we find

$$i\frac{db_{\mathbf{p}}}{dt} = (\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) - \mu)b_{\mathbf{p}} + \frac{U}{V} \sum_{\mathbf{p}+\mathbf{p}_2=\mathbf{p}_3+\mathbf{p}_4} b_{\mathbf{p}_2}^\dagger b_{\mathbf{p}_3} b_{\mathbf{p}_4}. \quad (2.52)$$

This equation can be rewritten as the following equation for the operator $\Psi(\mathbf{r})$:

$$i\frac{d\Psi(\mathbf{r})}{dt} = \left(-\frac{\nabla^2}{2m} - \mu + V_{\text{ext}}(\mathbf{r}) \right) \Psi(\mathbf{r}) + U\Psi^\dagger(\mathbf{r})\Psi^2(\mathbf{r}). \quad (2.53)$$

Here we have used the quadratic bare spectrum and added the external confining potential $V_{\text{ext}}(\mathbf{r})$. At low temperatures the operator $\Psi(\mathbf{r})$ is dominated by its condensate part which can approximately be treated as a usual numerical variable $\Psi_0(\mathbf{r})$. The accurate consideration demonstrates that the interaction potential U should be substituted by the scattering length. Then, we arrive at the *Gross-Pitaevskii* equation for the *condensate wave function*

$$i\frac{d\Psi_0(\mathbf{r})}{dt} = \left(-\frac{\nabla^2}{2m} - \mu + V_{\text{ext}}(\mathbf{r}) \right) \Psi_0(\mathbf{r}) + \frac{4\pi\hbar^2 a}{m} |\Psi_0(\mathbf{r})|^2 \Psi_0(\mathbf{r}). \quad (2.54)$$

In the absence of the external potential, the homogeneous solution Ψ_0 exists provided that the chemical potential equals $4\pi\hbar^2 a |\Psi_0|^2 / m$. Comparing this expression with Eq. (2.45), we find that $|\Psi_0|^2$ is equal to the condensate density N_0/V .

Let us consider the inhomogeneous solution of Eq. (2.54) in the form $\Psi = \sqrt{N_0/V} + A \exp(-i\omega t + i\mathbf{p}\mathbf{r}) + B^* \exp(i\omega t - i\mathbf{p}\mathbf{r})$. Substituting this solution into Eq. (2.54) and expanding to the first order in A and B^* , we find the following system of equations:

$$\begin{pmatrix} \omega - \frac{p^2}{2m} - \mu & -\mu \\ -\mu & -\omega - \frac{p^2}{2m} - \mu \end{pmatrix} \begin{pmatrix} A \\ B \end{pmatrix} = 0. \quad (2.55)$$

This system of equations has nonzero solution for a provided the determinant of the matrix vanishes. Hence we find the following condition for the frequency

$$\omega^2 = \frac{p^2}{2m} \left(\frac{p^2}{2m} + 2\mu \right) \equiv \varepsilon^2(p). \quad (2.56)$$

Therefore, the quasiparticles obtained after the Bogolyubov transformation are quanta of the weak modulation of the condensate described by the Gross-Pitaevskii equation.

Задача на семинар 17: Compute the ground state energy E_0 given by Eq. (2.42).

Задача на семинар 18: Compute the temperature dependence of the number of particles in condensate at $\mu(0) \ll T \ll T_{\text{BEC}}(an^{1/3})^{1/4}$.

Задача на семинар 19: Using the Gross-Pitaevskii equation, find the solution for a vortex and determine its energy.

Упражнение 31: Compute $\text{Tr}[b_{\mathbf{p}}^\dagger e^{-\beta\varepsilon(\mathbf{p})} b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}}/2] b_{\mathbf{p}} e^{-\beta\varepsilon(\mathbf{p})} b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}}/2] / \text{Tr}[e^{-\beta\varepsilon(\mathbf{p})} b_{\mathbf{p}}^\dagger b_{\mathbf{p}}]$.

Упражнение 32: Determine the pressure of non-ideal Bose gas at zero temperature.

Упражнение 33: Compute the zero-temperature sound velocity $c_s = \sqrt{-(V^2/(mN))\partial P/\partial V}$ in non-ideal Bose gas. To find its deviation from the velocity u .

Упражнение 34: Find the dependence of the chemical potential on T at low temperatures, $T \ll \mu(T=0)$.

Упражнение 35: Determine the dependence of the number of particles in the condensate at low temperatures. To compare with the result for an ideal Bose gas.

Упражнение 36: Using the Gross-Pitaevskii equation, determine the spectrum of weak modulation of the condensate wave function.

2.4 Сверхтекучесть

Введение

В этой лекции мы рассматриваем явление сверхтекучести. Это явление может наблюдаться как в бозонных, так и в ферми-системах. Примером первого является сверхтекучесть в ^4He , а примером второго — сверхтекучесть в ^3He . Мы обсудим теорию сверхтекучести как феноменологическую. Более подробное изложение теории сверхтекучести можно найти в книге [7].

2.4.1 Критерий сверхтекучести

Форма спектра квазичастиц в жидком гелии была предложена Львом Ландау (см. рис. 2.1). При малых значениях импульса спектр имеет фононный характер и подобен спектру неидеального бозе-газа, т.е. $\varepsilon_{\text{ph}}(p) = up$. В отличие от неидеального бозе-газа, спектр на рис. 2.1 имеет минимум при ненулевом импульсе p_0 . Вблизи минимума спектр квазичастиц можно аппроксимировать как $\varepsilon_{\text{rot}}(p) = \Delta + (p - p_0)^2/(2m_{\text{r}})$. Соответствующий участок спектра называется *ротонным* спектром. Для жидкого гелия параметры фононного и ротонного спектров известны и имеют следующие значения: $u \approx 240$ м/с, $\Delta \approx 8.6$ К, $m_{\text{r}} \approx 0.14 m_{^4\text{He}}$, и $p_0/\hbar \approx 1.9 \cdot 10^8$ см $^{-1}$.

Рассмотрим жидкий гелий, текущий с некоторой скоростью в капилляре при нулевой температуре. Энергия E и импульс \mathbf{P} связаны с энергией E_0 и импульсом \mathbf{P}_0 в системе отсчёта, где жидкий гелий находится в покое, следующим образом:

$$E = E_0 + \mathbf{P}_0 \mathbf{v} + Mv^2/2, \quad \mathbf{P} = \mathbf{P}_0 + M\mathbf{v}. \quad (2.57)$$

Здесь M обозначает общую массу жидкого гелия. Представим, что в системе, где жидкость находится в покое, создаётся квазичастица с импульсом p . Тогда энергия и импульс жидкости равны $E_0 = \varepsilon(p)$ и $P_0 = p$. Соответственно, энергия жидкости, текущей со скоростью \mathbf{v} в присутствии единственной квазичастицы, определяется как $E = \varepsilon(p) + \mathbf{p}\mathbf{v} + Mv^2/2$. Отсюда можно сделать вывод, что энергия квазичастицы в жидкости, текущей со скоростью \mathbf{v} , становится равной $\varepsilon(p) + \mathbf{p}\mathbf{v}$. Если это значение положительно, создание квазичастиц энергетически невыгодно. Следовательно, квазичастица в текущей жидкости может быть создана, если скорость жидкости v превосходит $\varepsilon(p)/p$ хотя бы при некотором ненулевом значении импульса p . Поэтому при скоростях жидкости, меньших

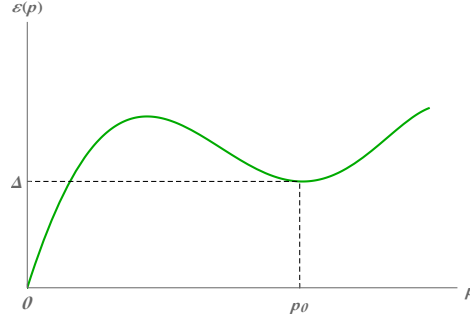


Рис. 2.1: Схематичное изображение спектра квазичастиц в жидком гелии. Линейная часть при $p \rightarrow 0$ соответствует фоновой ветви. Окрестность импульса p_0 описывает роторную ветвь.

критической скорости, создание квазичастиц не происходит:

$$v < v_{\text{cr}} = \min_p [\varepsilon(p)/p]. \quad (2.58)$$

Отсутствие квазичастиц при нулевой температуре позволяет жидкости демонстрировать безтрениенное течение, что и является проявлением явления *сверхтекучести*.

2.4.2 Плотность нормальной компоненты

При ненулевой температуре в жидкости присутствует конечное число возбуждений. Однако если выполняется условие (2.58), дополнительных возбуждений, которые можно создать, не возникает. Пусть жидкость в целом течёт со скоростью \mathbf{v}_s , а газ квазичастиц движется со скоростью \mathbf{v}_n . В системе отсчёта, в которой жидкость находится в покое, квазичастицы движутся со скоростью $\mathbf{v}_n - \mathbf{v}_s$. Квазичастица с энергией $\varepsilon(p)$ в системе, где жидкость покоится, может быть создана с вероятностью $f_B(\varepsilon(p) - \mathbf{p}(\mathbf{v}_n - \mathbf{v}_s))$, так как для квазичастиц в покое вероятность равна $f_B(\varepsilon)$. Поэтому суммарный импульс квазичастиц на единицу объёма равен

$$\mathbf{P} = \int \frac{d^3\mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \mathbf{p} f_B(\varepsilon(p) - \mathbf{p}(\mathbf{v}_n - \mathbf{v}_s)). \quad (2.59)$$

С другой стороны, суммарный импульс можно записать как импульс на единицу объёма в системе отсчёта, где жидкость находится в покое: $\mathbf{P} = \mathbf{j} - \rho \mathbf{v}_s$. Здесь ρ обозначает полную плотность жидкости, а \mathbf{j} — импульс в лабораторной системе отсчёта, так называемый *массовый поток*.

При построении выражения для \mathbf{j} следует учесть следующие физические ограничения:

- (i) импульс \mathbf{P} зависит от разности $\mathbf{v}_n - \mathbf{v}_s$;
- (ii) массовый поток \mathbf{j} является вектором и должен быть функцией двух векторов \mathbf{v}_n и \mathbf{v}_s .

Единственный вариант — это задать $\mathbf{j} = \rho_n \mathbf{v}_n + \rho_s \mathbf{v}_s$, где $\rho = \rho_n + \rho_s$; ρ_n и ρ_s называются *плотностью нормальной компоненты* и *сверхтекучей плотностью* соответственно. Отметим, что в общем случае плотности ρ_n и ρ_s являются некоторыми скалярными функциями относительной или встречной скорости $\mathbf{w} = \mathbf{v}_n - \mathbf{v}_s$. Разложив правую часть уравнения (2.59) в пределе $w \rightarrow 0$, получаем

$$\rho_n = \frac{1}{3} \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} p^2 \left(-\frac{\partial f_B(\varepsilon)}{\partial \varepsilon} \right)_{\varepsilon=\varepsilon(p)}. \quad (2.60)$$

Фазовый переход от нормального состояния к сверхтекучему происходит при так называемой λ -точке, при которой $\rho_s = \rho - \rho_n$ обращается в ноль. Температура нормального-сверхтекучего перехода для жидкого гелия составляет 2.17 К при нулевом давлении. В сверхтекучей фазе $\rho_s > 0$ и $\rho_s = \rho$ при $T = 0$.

2.4.3 Теплоёмкость

Термодинамика сверхтекучей жидкости определяется квазичастичными возбуждениями. Их свободную энергию можно записать как

$$F_{qp} = TV \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \ln [1 - e^{-\beta(\varepsilon(p) - \mathbf{p}\mathbf{w})}]. \quad (2.61)$$

Следует отметить следующее. Правая часть выражения для F_{qp} напоминает термодинамический потенциал бозе-газа с нулевым химическим потенциалом. Это не случайно. Число квазичастиц определяется экстремумом их энергии, т.е. химический потенциал квазичастиц в термодинамическом равновесии равен нулю, $\mu_{qp} = \partial E_{qp} / \partial N_{qp} = 0$. В случае слабо неидеального бозе-газа это было проверено посредством прямого вычисления энергии. При нулевом химическом потенциале термодинамический потенциал и свободная энергия совпадают. Энергию квазичастиц можно записать следующим образом:

$$E_{qp} = V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \frac{\varepsilon(p) - \mathbf{p}\mathbf{w}}{e^{\beta(\varepsilon(p) - \mathbf{p}\mathbf{w})} - 1}. \quad (2.62)$$

При нулевой относительной скорости, $w = 0$, фононный вклад в энергию такой же, как и в неидеальном бозе-газе, см. уравнение (2.47).

Задача на семинар 20: Докажите, что критическая скорость для создания двух возбуждений в сверхтекучей жидкости превышает критическую скорость для создания одного возбуждения.

Задача на семинар 21: Найдите вклады в плотность нормальной компоненты ρ_n от фононной и роторной частей спектра.

Задача на семинар 22: Вычислите вклад роторных возбуждений в теплоёмкость при нулевой относительной скорости.

Упражнение 37: Докажите, что критическая скорость меньше, чем Δ/p_0 . Используйте условие $\Delta \ll p_0^2/m$.

Упражнение 38: Найдите критическую скорость для неидеального бозе-газа.

Упражнение 39: Определите, как зависит плотность нормальной компоненты от относительной скорости w , возникающей из фононной части спектра возбуждений.

Упражнение 40: Определите, как зависит плотность нормальной компоненты от относительной скорости w , возникающей из роторной части спектра возбуждений.

Упражнение 41: Вычислите вклад фононных возбуждений в теплоёмкость в зависимости от относительной скорости.

2.5 Сверхпроводимость

Введение

В этой лекции мы обсуждаем модель Бардена–Купера–Шриффера (BCS) и термодинамические аспекты явления сверхпроводимости. Это явление возникает в слабо взаимодействующем ферми-газе благодаря аттрактивной природе взаимодействия. Сверхпроводимость является примером нарушения предположений теории ферми-жидкости. Более подробное описание сверхпроводящих свойств материалов можно найти в книге [8].

2.5.1 Куперовская неустойчивость

Рассмотрим два электрона с противоположными спинами и с аттракцией между ними в окрестности поверхности Ферми. Двучастичное уравнение Шрёдингера имеет вид

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m}(\nabla_1^2 + \nabla_2^2) + U(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) \right] \psi(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) = \left(\delta\epsilon + \frac{p_F^2}{m} \right) \psi(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2). \quad (2.63)$$

Предполагается, что электроны имеют противоположные импульсы \mathbf{p} и $-\mathbf{p}$, так что пара электронов в целом находится в состоянии покоя. Пусть оба электрона находятся выше поверхности Ферми, т.е. импульс, соответствующий их относительному движению, удовлетворяет неравенству $p > p_F$. Также предполагаем, что потенциал аттракции постоянен, $U(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) = -\lambda\delta(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2)$ с $\lambda > 0$. Удобно ввести координату центра масс $\mathbf{R} = (\mathbf{r}_1 + \mathbf{r}_2)/2$ и относительную координату $\mathbf{r} = \mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2$. Тогда уравнение Шрёдингера для преобразования Фурье волновой функции, $\tilde{\psi}(\mathbf{p}) = \int d^3\mathbf{r} e^{-i\mathbf{p}\mathbf{r}/\hbar} \psi(\mathbf{r})$, описывающей относительное движение, можно записать следующим образом,

$$\frac{p^2}{m} \tilde{\psi}(\mathbf{p}) - \frac{\lambda}{V} \sum_{\mathbf{p}'} \tilde{\psi}(\mathbf{p}') = \left(\delta\epsilon + \frac{p_F^2}{m} \right) \tilde{\psi}(\mathbf{p}). \quad (2.64)$$

Чтобы уравнение имело нетривиальное решение, должно выполняться следующее соотношение

$$1 = \sum_{\mathbf{p}} \frac{\lambda/V}{p^2/m - p_F^2/m - \delta\epsilon} = \frac{\lambda g(E_F)}{4} \int_0^{\epsilon_\Lambda} \frac{d\epsilon}{\epsilon - \delta\epsilon/2} = \frac{\lambda g(E_F)}{4} \ln \frac{\epsilon_\Lambda}{-\delta\epsilon/2}. \quad (2.65)$$

Здесь $g(E_F) = p_F m / (\pi^2 \hbar^3)$ обозначает плотность состояний при энергии Ферми. Мы ввели верхний энергетический срез ε_Λ для регуляризации интеграла по энергиям. В итоге получаем, что пара электронов с аттрактивным взаимодействием имеет отрицательную энергию связи $\delta\epsilon = -2\varepsilon_\Lambda \exp(-4/[\lambda g(\varepsilon_F)])$. Это означает, что произвольное слабое притяжение способствует образованию пар электронов с импульсами \mathbf{p} и $-\mathbf{p}$ в окрестности поверхности Ферми. Это явление называется *куперовской неустойчивостью* и аналогично образованию связанного состояния в произвольном слабом одномерном потенциале.

2.5.2 Среднезаполнительное решение BCS-гамильтониана

Мотивированные явлением куперовской неустойчивости, мы упрощаем гамильтониан (2.1) и рассматриваем следующий многочастичный гамильтониан (он известен как гамильтониан Бардена–Купера–Шриффера): $\mathcal{H}_{\text{BCS}} = \mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{int}}$, где

$$\mathcal{H}_0 = \sum_{\mathbf{p}, \sigma} \varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) a_{\mathbf{p}\sigma}^\dagger a_{\mathbf{p}\sigma}, \quad \mathcal{H}_{\text{int}} = -\frac{\lambda}{V} \sum_{\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2} a_{\mathbf{p}_1\uparrow}^\dagger a_{-\mathbf{p}_1\downarrow}^\dagger a_{\mathbf{p}_2\downarrow} a_{-\mathbf{p}_2\uparrow}. \quad (2.66)$$

Здесь $\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p})$ обозначает "сырой" спектр электронов, который предполагается квадратичным, $\varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) = p^2/2m$. Оператор $a_{\mathbf{p}\sigma}^\dagger$ создаёт фермион в одночастичном состоянии с импульсом \mathbf{p} и проекцией спина $\sigma = \uparrow, \downarrow$. Оператор $a_{\mathbf{p}\sigma}$ уничтожает фермион из одночастичного состояния с импульсом \mathbf{p} и проекцией спина σ . Положительная константа $\lambda = 4\pi\hbar^2|a|/m$ определяет величину аттракции между фермионами, при этом a обозначает отрицательную длину рассеяния.

Выполним каноническое преобразование операторов уничтожения фермионов:

$$a_{\mathbf{p},\uparrow} = u_{\mathbf{p}} \alpha_{\mathbf{p},\uparrow} + v_{\mathbf{p}} \alpha_{-\mathbf{p},\downarrow}^\dagger, \quad a_{\mathbf{p},\downarrow} = u_{\mathbf{p}} \alpha_{\mathbf{p},\downarrow} - v_{\mathbf{p}} \alpha_{-\mathbf{p},\uparrow}^\dagger. \quad (2.67)$$

Операторы создания преобразуются соответствующим образом. Новые операторы $\alpha_{\mathbf{p},\sigma}^\dagger$ и $\alpha_{\mathbf{p},\sigma}$ удовлетворяют необходимым антикоммутативным соотношениям, если выполнено следующее условие для

$$u_{\mathbf{p}}^2 + v_{\mathbf{p}}^2 = 1. \quad (2.68)$$

Чтобы удовлетворить это ограничение, можно использовать параметри-

зацию: $u_p = \cos \theta_p$ и $v_p = \sin \theta_p$. Тогда получаем

$$\begin{aligned} \mathcal{H} - \mu \mathcal{N} = & 2 \sum_p \xi_p v_p^2 + \sum_{p,\sigma} \xi_p (u_p^2 - v_p^2) \alpha_{p,\sigma}^\dagger \alpha_{p,\sigma} + 2 \sum_p \xi_p u_p v_p (\alpha_{p,\uparrow}^\dagger \alpha_{-p,\downarrow}^\dagger \\ & + \alpha_{-p,\downarrow} \alpha_{p,\uparrow}) - \frac{\lambda}{V} \sum_{p_1, p_2} \mathcal{A}_{p_1}^\dagger \mathcal{A}_{p_2}, \end{aligned} \quad (2.69)$$

где $\xi_p = \varepsilon^{(0)}(p) - \mu$ и

$$\mathcal{A}_p = u_p^2 \alpha_{-p,\downarrow} \alpha_{p,\uparrow} - v_p^2 \alpha_{p,\uparrow}^\dagger \alpha_{-p,\downarrow}^\dagger + u_p v_p (\alpha_{-p,\downarrow} \alpha_{-p,\downarrow}^\dagger - \alpha_{p,\uparrow}^\dagger \alpha_{p,\uparrow}). \quad (2.70)$$

Теперь предполагаем, что новые операторы $\alpha_{p,\sigma}^\dagger$ и $\alpha_{p,\sigma}$ описывают уничтожение и создание невзаимодействующих квазичастиц с некоторыми энергиями $\varepsilon_\sigma(p)$, т.е. $\langle \alpha_{p_1,\sigma_1}^\dagger \alpha_{p_2,\sigma_2} \rangle = n_{\sigma_1}(p_1) \delta_{p_1,p_2} \delta_{\sigma_1,\sigma_2}$. Тогда получаем следующее среднее значение

$$\langle \mathcal{H} - \mu \mathcal{N} \rangle = 2 \sum_p \xi_p v_p^2 + \sum_{p,\sigma} \xi_p (u_p^2 - v_p^2) n_\sigma(p) - \Delta^2 V / \lambda, \quad (2.71)$$

где

$$\Delta = \frac{\lambda}{V} \sum_p u_p v_p (1 - n_\uparrow(p) - n_\downarrow(p)). \quad (2.72)$$

Здесь мы используем, что $\sum_{p_1, p_2} \langle \mathcal{A}_{p_1}^\dagger \mathcal{A}_{p_2} \rangle$ можно в термодинамическом пределе $V \rightarrow \infty$ аппроксимировать как $\sum_{p_1, p_2} \langle \mathcal{A}_{p_1}^\dagger \rangle \langle \mathcal{A}_{p_2} \rangle$. Далее мы минимизируем $\langle \mathcal{H} - \mu \mathcal{N} \rangle$ по θ_p при фиксированных значениях $n_\sigma(p)$ (то есть при постоянной энтропии),

$$\delta_{\theta_p} \langle \mathcal{H} - \mu \mathcal{N} \rangle = 2 \sum_p (\xi_p \sin 2\theta_p - \Delta \cos 2\theta_p) (1 - n_\uparrow(p) - n_\downarrow(p)) \delta \theta_p. \quad (2.73)$$

Таким образом, минимум $\langle \mathcal{H} - \mu \mathcal{N} \rangle$ достигается при условии $\tan 2\theta_p = \Delta / \xi_p$, то есть при следующих значениях u_p и v_p :

$$u_p^2 = \frac{1}{2} \left(1 + \frac{\xi_p}{\sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}} \right), \quad v_p^2 = \frac{1}{2} \left(1 - \frac{\xi_p}{\sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}} \right). \quad (2.74)$$

Для этих значений u_p и v_p гамильтониан (2.69) принимает вид

$$\mathcal{H} - \mu \mathcal{N} = E_0 + \mathcal{H}_{\text{qp}}^{(0)} + \mathcal{H}_{\text{qp}}^{(\text{int})}, \quad (2.75)$$

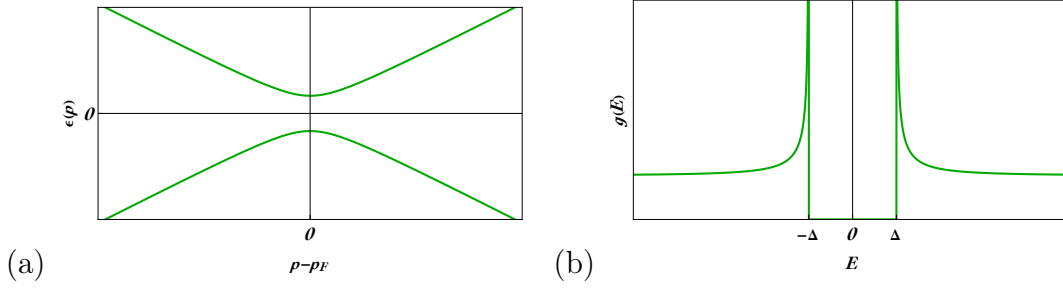


Рис. 2.2: (а) Схематичное изображение спектра квазичастиц в сверхпроводнике. (б) Схематичное изображение плотности состояний квазичастиц в сверхпроводнике.

где

$$\mathcal{H}_{\text{qp}}^{(0)} = \sum_{\mathbf{p}, \sigma} \sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2} \alpha_{\mathbf{p}, \sigma}^\dagger \alpha_{\mathbf{p}, \sigma},$$

$$E_0 = \sum_{\mathbf{p}} (\xi_p - \sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}) + \sum_{\mathbf{p}} \frac{\Delta^2}{2\sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}} (1 - n_\uparrow(p) - n_\downarrow(p)). \quad (2.76)$$

Квадратичный гамильтониан $\mathcal{H}_{\text{qp}}^{(0)}$ предполагает, что функции распределения квазичастиц задаются как $n_\uparrow(p) = n_\downarrow(p) = f_F(\varepsilon(p))$, где спектр квазичастиц равен $\varepsilon(p) = \sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}$. Гамильтониан $\mathcal{H}_{\text{qp}}^{(\text{int})} = -\frac{\lambda}{V} \sum_{\mathbf{p}_1, \mathbf{p}_2} (\mathcal{A}_{\mathbf{p}_1}^\dagger - \langle \mathcal{A}_{\mathbf{p}_1}^\dagger \rangle) (\mathcal{A}_{\mathbf{p}_2} - \langle \mathcal{A}_{\mathbf{p}_2} \rangle)$ описывает взаимодействие квазичастиц и может быть безопасно пренебрежено в термодинамическом пределе $V \rightarrow \infty$.

Параметр Δ определяет *зазор* в спектре квазичастиц (см. рис. 2.2) и удовлетворяет *самосогласованному уравнению* (см. уравнение (2.72)):

$$\Delta = \frac{\lambda}{V} \sum_{\mathbf{p}} \frac{\Delta}{2\varepsilon(p)} \tanh \frac{\varepsilon(p)}{2T}, \quad \varepsilon(p) = \sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}. \quad (2.77)$$

Уравнения (2.76) и (2.77) составляют среднезаполнительное решение BCS-гамильтониана. Отметим, что BCS-гамильтониан формально можно решить точно с помощью метода Бете-анзата [9]. Также следует отметить, что самосогласованное уравнение можно записать в виде $\Delta = -(\lambda/V) \sum_{\mathbf{p}} \langle a_{\mathbf{p}\uparrow} a_{-\mathbf{p}\downarrow} \rangle$. Среднее $\langle a_{\mathbf{p}\uparrow} a_{-\mathbf{p}\downarrow} \rangle$ называется *аномальным средним*.

2.5.3 Основное состояние

Самосогласованное уравнение для зазора, уравнение (2.77), имеет очевидное тривиальное решение $\Delta = 0$. Однако оно имеет и нетривиальное решение. Найдём нетривиальное решение при $T = 0$. Тогда уравнение для зазора принимает вид

$$1 = \frac{\lambda}{2} \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^3} \frac{1}{\sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}}. \quad (2.78)$$

Линеаризуя "сырой" спектр в окрестности энергии Ферми, можно использовать приближение $\xi_p = v_F(p - p_F)$. Введя верхний энергетический срез $\varepsilon_\Lambda \gg \Delta$ для интеграла по импульсу, получаем

$$\begin{aligned} 1 &= \frac{\lambda g(E_F)}{2} \int_0^{\varepsilon_\Lambda} \frac{d\xi_p}{\sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}} = \frac{\lambda g(E_F)}{2} \ln \left[\frac{\varepsilon_\Lambda}{\Delta} + \sqrt{1 + \frac{\varepsilon_\Lambda^2}{\Delta^2}} \right] \\ &\rightarrow \Delta(T = 0) = \Delta_0 \simeq 2\varepsilon_\Lambda e^{-2/[\lambda g(E_F)]}. \end{aligned} \quad (2.79)$$

Чтобы определить, какое решение реализуется, $\Delta = 0$ или $\Delta = \Delta_0$, необходимо найти разницу в энергии основного состояния для этих решений. Эта разница называется *энергией конденсации*. Последняя определяется как

$$\begin{aligned} E_{\text{cond}} &= E_0[\Delta_0] - E_0[0] = \sum_{\mathbf{p}} \left(\frac{\Delta_0^2}{2\varepsilon(p)} - \frac{\Delta_0^2}{\varepsilon(p) + |\xi_p|} \right) = -\frac{Vg(E_F)\Delta_0^2}{2} \\ &\times \int_0^\infty \frac{dx (\sqrt{x^2 + 1} - x)}{\sqrt{x^2 + 1}(\sqrt{x^2 + 1} + x)} = -\frac{Vg(E_F)\Delta_0^2}{4}. \end{aligned} \quad (2.80)$$

Таким образом, видно, что при $T = 0$ энергетически выгоднее открыть зазор Δ_0 в спектре квазичастиц в окрестности энергии Ферми. Можно также показать, что энергия конденсации уменьшается с ростом температуры и обращается в ноль при критической температуре T_c . Отметим, что спектр квазичастиц $\varepsilon(p) = \sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}$ имеет ненулевую критическую скорость. Следовательно, сверхтекучесть возможна в ферми-газе с аттракцией. Из-за заряда электрона сверхтекучие свойства влияют на температурное поведение электрического сопротивления. Ниже критической температуры T_c сопротивление обращается в ноль. Это явление называется *сверхпроводимостью*.

2.5.4 Теплоёмкость

Используя уравнение (2.76), полная энергия может быть записана как

$$E = E_0 + 2 \sum_p \varepsilon(p) f_F(\varepsilon(p)). \quad (2.81)$$

Теплоёмкость получается следующим образом

$$C_V = 2 \sum_p \varepsilon(p) \frac{\partial f_F(\varepsilon(p))}{\partial T}. \quad (2.82)$$

При низких температурах, $T \ll \Delta_0$, можно аппроксимировать спектр квазичастиц как $\varepsilon(p) \approx \Delta_0 + \xi_p^2/(2\Delta_0)$ и заменить функцию распределения Ферми-Дирака на распределение Больцмана. Тогда получаем

$$C_V = V g(E_F) \Delta_0 \frac{\partial}{\partial T} \int_0^\infty d\xi_p e^{-\Delta_0/T - \xi_p^2/(2\Delta_0 T)} = V g(E_F) \sqrt{\frac{2\pi^3 \Delta_0^5}{T^3}} e^{-\Delta_0/T}. \quad (2.83)$$

Задача на семинар 23: Найдите температурное поведение зазора и конденсационной свободной энергии вблизи T_c .

Задача на семинар 24: Найдите величину скачка в теплоёмкости при температуре перехода.

Упражнение 42: Найдите плотность состояний квазичастиц со спектром $\sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}$.

Упражнение 43: Найдите температурное поведение зазора при низких температурах, $T \ll \Delta_0$.

Упражнение 44: Докажите, что уравнение (2.82) вытекает из $\partial E / \partial T$ как следствие самосогласованного уравнения.

Упражнение 45: Найдите критическую скорость для спектра $\varepsilon(p) = \sqrt{\Delta^2 + \xi_p^2}$.

Упражнение 46: Выразите плотность нормальной компоненты через зазор. Определите поведение плотности нормальной компоненты при $T \rightarrow 0$ и $T \rightarrow T_c$.

2.6 The Luttinger liquid

Introduction

In this lecture we discuss the model of strongly interacting one-dimensional fermions which can be rewritten in the boson representation and, then, can exactly be solved. The additional details can be found in Refs. [10, 11].

2.6.1 Bosonization of non-interacting spinless 1D fermions

In the spatial $d = 1$ dimension the Fermi surface reduces to the two points $p = \pm p_F$ alone. One can describe the fermions near the Fermi point $p = p_F$ ($p = -p_F$) as the particles moving to the ‘right’ (‘left’). The corresponding Hamiltonian for spinless fermions (for the spin effects, see Refs. [10, 11]) can be written as

$$\mathcal{H} - \mu\mathcal{N} = v_F \sum_{p, \eta=\pm} (\eta p - p_F) a_{\eta, p}^\dagger a_{\eta, p}. \quad (2.84)$$

Here the operators $a_{+, p}^\dagger$ and $a_{-, p}^\dagger$ create the right and left movers with momentum p , respectively. We emphasize that the Hamiltonian (2.84) is unbounded: there are states with arbitrary large negative energy. This unphysical assumption makes the model solvable by means of *bosonisation*. However, the unboundness of the spectrum can lead to divergences in some intermediate results. In order to treat them, we assume the cutoff momentum $p_\Lambda^{(+)} < p_F$ for the right movers such that all fermionic states with $p < p_\Lambda^{(+)}$ are occupied and $p_\Lambda^{(-)} > -p_F$ for the left movers such that all fermionic states with $p > p_\Lambda^{(-)}$ are occupied (see Fig. 2.3). At the end of all calculations the momentum $p_\Lambda^{(\eta)}$ should be put equal to $-\eta\infty$.

Let us now consider the density operator $\rho_\eta(q) = \sum_p a_{\eta, p+q}^\dagger a_{\eta, p}$. Its commutation relations can straightforwardly be calculated as

$$\begin{aligned} [\rho_{\eta_1}(q_1), \rho_{\eta_2}(q_2)] &= \delta_{\eta_1, \eta_2} \sum_{p_1, p_2} \left[\delta_{p_1, p_2+q_2} a_{\eta_1, p_1+q_1}^\dagger a_{\eta_1, p_2} - \delta_{p_2, p_1+q_1} a_{\eta_1, p_2+q_2}^\dagger a_{\eta_1, p_1} \right] \\ &= \delta_{\eta_1, \eta_2} \left[\sum_{p_2} a_{\eta_1, p_2+q_1+q_2}^\dagger a_{\eta_1, p_2} - \sum_{p_1} a_{\eta_1, p_1+q_1+q_2}^\dagger a_{\eta_1, p_1} \right] = 0. \end{aligned} \quad (2.85)$$

This result that two density operators commute is obtained as a subtraction of two quantities. In the case $q_1 = -q_2$ the expectation value of each of two quantities is formally infinite. Therefore, special care to treat this case is

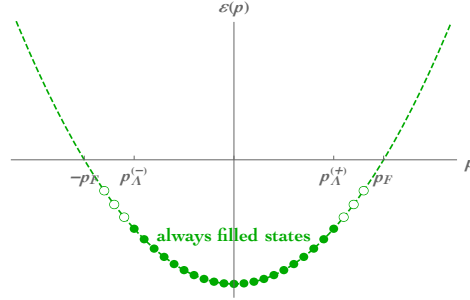


Рис. 2.3: Sketch of the 1D fermion spectrum. The states between $p_{\Lambda}^{(-)} < p < p_{\Lambda}^{(+)}$ are always occupied by fermions.

necessary. We find (for $q > 0$)

$$\begin{aligned} [\rho_+(-q), \rho_+(q)] &= \sum_{p_1, p_2} \left(a_{+, p_1-q}^\dagger a_{+, p_1} a_{+, p_2+q}^\dagger a_{+, p_2} - a_{+, p_2+q}^\dagger a_{+, p_2} a_{+, p_1-q}^\dagger a_{+, p_1} \right) \\ &= \sum_{p_1, p_2} \delta_{p_2, p_1-q} \left(a_{+, p_1-q}^\dagger a_{+, p_2} - a_{+, p_2+q}^\dagger a_{+, p_1} \right) = \sum_{p_1} \left(\mathbf{n}_{+, p_1-q} - \mathbf{n}_{+, p_1} \right), \quad (2.86) \end{aligned}$$

where $\mathbf{n}_{\eta, p} = a_{\eta, p}^\dagger a_{\eta, p}$. To proceed further, let us consider how the operator $\sum_{p_1} \left(\mathbf{n}_{+, p_1-q} - \mathbf{n}_{+, p_1} \right)$ acts on the vacuum state $|\text{vac}\rangle$,

$$\sum_{p_1} \left(\mathbf{n}_{+, p_1-q} - \mathbf{n}_{+, p_1} \right) |\text{vac}\rangle = \sum_{p_{\Lambda}^{(+)} \leq p < p_{\Lambda}^{(+)} + q} 1 |\text{vac}\rangle = \frac{qL}{2\pi\hbar} |\text{vac}\rangle, \quad (2.87)$$

where L denotes the length of the system. As one can check, the same result holds for the state with an arbitrary number of quasiparticles. Therefore, we derive the following commutation relation,

$$[\rho_+(-q), \rho_+(q)] = \frac{qL}{2\pi\hbar}. \quad (2.88)$$

In the similar way, one can compute the commutation relation for the left moving fermions. Finally, we can summarize the commutation relations as (for $q_2 > 0$),

$$[\rho_{\eta_1}(q_1), \rho_{\eta_2}(q_2)] = \delta_{\eta_1, \eta_2} \delta_{-q_1, q_2} \frac{\eta_2 q_2 L}{2\pi\hbar}. \quad (2.89)$$

We note that $\rho_{\eta}(-q) = [\rho_{\eta}(q)]^\dagger$. Similarly, we can find (for $q > 0$),

$$[\mathcal{H}, \rho_{\eta}(q)] = \eta v_F q \rho_{\eta}(q), \quad [\mathcal{H}, \rho_{\eta}(-q)] = -\eta v_F q \rho_{\eta}(-q). \quad (2.90)$$

The commutation relations (2.88) and (2.90) suggest that the density operators can be viewed as bosonic creation and annihilation operators (for $q > 0$):

$$\begin{aligned}\rho_+(q) &= \sqrt{\frac{qL}{2\pi}} b_{+,q}^\dagger, & \rho_+(-q) &= \sqrt{\frac{qL}{2\pi}} b_{+,q}, \\ \rho_-(-q) &= \sqrt{\frac{qL}{2\pi}} b_{-,q}^\dagger, & \rho_-(q) &= \sqrt{\frac{qL}{2\pi}} b_{-,q},\end{aligned}\quad (2.91)$$

with the proper bosonic commutation relation $[b_{\eta,q}^\dagger, b_{\eta',q'}] = \delta_{\eta\eta'} \delta_{q,q'}$. Hamiltonian can be expressed as

$$\mathcal{H} - \mu\mathcal{N} = \sum_{\eta,q>0} v_F q b_{\eta,q}^\dagger b_{\eta,q}. \quad (2.92)$$

2.6.2 The interacting fermions: g-ology

Let us consider now the interaction between fermions. It has the standard form,

$$\mathcal{H}_{\text{int}} = \int dx_1 dx_2 U(x_1 - x_2) \psi^\dagger(x_1) \psi(x_1) \psi^\dagger(x_2) \psi(x_2). \quad (2.93)$$

Here the real-space fermion creation and annihilation operators can be expressed in terms of $a_{\eta,p}^\dagger$ and $a_{\eta,p}$:

$$\psi^\dagger(x) = \sum_{\eta,p} e^{i(\eta p_F + p)x/\hbar} a_{\eta,p}^\dagger, \quad \psi(x) = \sum_{\eta,p} e^{-i(\eta p_F + p)x/\hbar} a_{\eta,p}. \quad (2.94)$$

Then we find that the operator corresponding to the electron density reads

$$\psi^\dagger(x) \psi(x) \approx \sum_{\eta,q} e^{iqx/\hbar} \rho_\eta(q). \quad (2.95)$$

Therefore the Hamiltonian \mathcal{H}_{int} can be rewritten in terms of the density operators. We make the further simplification and consider the following interaction Hamiltonian,

$$\mathcal{H}_{\text{int}}^{(g)} = \frac{\pi g_2}{L} \sum_{\eta,q>0} \rho_\eta(q) \rho_{-\eta}(-q) + \frac{\pi g_4}{L} \sum_{\eta,q>0} \rho_\eta(q) \rho_\eta(-q), \quad (2.96)$$

where we assume g_2 and g_4 to be independent of transferred momentum. Finally, the Hamiltonian for the Luttinger liquid model written in terms of boson operators acquires the following form,

$$\mathcal{H}_{\text{LL}} = \sum_{\eta,q>0} (v_F + g_4) q b_{\eta,q}^\dagger b_{\eta,q} + \frac{g_2}{2} \sum_{\eta,q>0} q (b_{\eta,q}^\dagger b_{-\eta,q}^\dagger + b_{\eta,q} b_{-\eta,q}). \quad (2.97)$$

This quadratic bosonic Hamiltonian can be diagonalized using the canonical transformation,

$$b_{\eta,q}^\dagger = \cosh \theta_q \beta_{\eta,q}^\dagger + \sinh \theta_q \beta_{-\eta,q}, \quad b_{\eta,q} = \cosh \theta_q \beta_{\eta,q} + \sinh \theta_q \beta_{-\eta,q}^\dagger. \quad (2.98)$$

Expressing the Hamiltonian \mathcal{H}_{LL} in terms of new bosonic operators $\beta_{\eta,q}^\dagger$ and $\beta_{\eta,q}$, we can find θ_q from the condition that the non-diagonal terms $\beta_{\eta,q}^\dagger \beta_{-\eta,q}^\dagger$ and $\beta_{\eta,q} \beta_{-\eta,q}$ are canceled. The value of such θ_q is given as follows,

$$\cosh 2\theta_q = \frac{v_F + g_4}{u}, \quad \sinh 2\theta_q = -\frac{g_2}{u}, \quad u = \sqrt{(v_F + g_4)^2 - g_2^2}. \quad (2.99)$$

In terms of the new operators, the Hamiltonian reads

$$\mathcal{H}_{\text{LL}} = E_G + \sum_{\eta,q>0} uq \beta_{\eta,q}^\dagger \beta_{\eta,q}, \quad E_G = \frac{1}{2} \sum_{q>0} (u - v_F - g_4)q. \quad (2.100)$$

Therefore, the interacting 1D fermions transform into the non-interacting bosonic quasiparticles moving at the renormalized velocity due to interaction.

In the Luttinger liquid theory the important parameter, termed as the *Luttinger liquid parameter*, is usually introduced. It is related with the parameter θ_q as follows

$$K = e^{2\theta_q} = \sqrt{\frac{v_F + g_4 - g_2}{v_F + g_4 + g_2}}. \quad (2.101)$$

The case $K = 1$ corresponds to the noninteracting fermions.

Задача на семинар 25: Prove the following identity for non-interacting bosons with spectrum ω_q :

$$\langle e^{\sum_{q>0} (\alpha_q b_q + \beta_q b_q^\dagger)} \rangle = e^{\sum_{q>0} \langle (\alpha_q b_q + \beta_q b_q^\dagger)^2 \rangle / 2} = \exp \left(\frac{1}{2} \sum_{q>0} \alpha_q \beta_q \coth \frac{\hbar \omega_q}{2T} \right).$$

Задача на семинар 26: Demonstrate that the annihilation operator for a right-side moving electron at a spatial point x can be written as $\psi_R(x) \sim e^{i\phi_R(x)}$, where

$$\phi_R(x) = \phi_{R,0} + \frac{\mathcal{N}_R x}{L} + i \sum_{q>0} \sqrt{\frac{2\pi}{qL}} (e^{-iqx} b_{+,q}^\dagger - e^{iqx} b_{+,q}).$$

To determine the commutation relation between $\phi_{R,0}$ and \mathcal{N}_R .

Задача на семинар 27: Diagonalize the Luttinger liquid Hamiltonian (2.97) in which the boson field has a spin $s = 1/2$ projection index:

$$\mathcal{H}_{\text{LL}} = \sum_{\eta, \sigma, \sigma' q > 0} \left[(\delta_{\sigma, \sigma'} v_F + g_4) q b_{\eta\sigma, q}^\dagger b_{\eta\sigma', q} + \frac{g_2}{2} q (b_{\eta\sigma, q}^\dagger b_{-\eta\sigma', q}^\dagger + b_{\eta\sigma, q} b_{-\eta\sigma', q}) \right].$$

Упражнение 47: Compute the commutation relation $[\mathcal{H}, \rho_\eta(q)]$ where $\rho_\eta(q) = \sum_p a_{\eta, p+q}^\dagger a_{\eta, p}$ and $\mathcal{H} = v_F \sum_{p, \eta=\pm} \eta p a_{\eta, p}^\dagger a_{\eta, p}$.

Упражнение 48: Compute the specific heat of one-dimensional bosons with the Hamiltonian $\mathcal{H} = \sum_{q>0, \eta=\pm} v_F q b_{\eta, q}^\dagger b_{\eta, q}$ and compare it with the specific heat of ideal one-dimensional Fermi gas at $T \ll E_F$.

Упражнение 49: Demonstrate that the spatial representation of the density operator of electrons moving to the right side has the following form:

$$\rho_R(x) = \sum_{q>0} \sqrt{\frac{qL}{2\pi}} \left[e^{iqx} b_{+, q}^\dagger + e^{-iqx} b_{+, q} \right] + \frac{\mathcal{N}_R}{L}.$$

where \mathcal{N}_R is the operator of the total number of right movers.

Упражнение 50: Compute the specific heat for the Luttinger liquid described by the Hamiltonian

$$\mathcal{H}_{\text{LL}} = \sum_{\eta, \sigma, \sigma' q > 0} \left[(\delta_{\sigma, \sigma'} v_F + g_4) q b_{\eta\sigma, q}^\dagger b_{\eta\sigma', q} + \frac{g_2}{2} q (b_{\eta\sigma, q}^\dagger b_{-\eta\sigma', q}^\dagger + b_{\eta\sigma, q} b_{-\eta\sigma', q}) \right].$$

Глава 3

Фазовые переходы и критические явления

Введение

В этой главе мы даём краткое введение в методы статистической механики, используемые для описания критических явлений при фазовых переходах. В основном мы рассмотрим фазовые переходы второго порядка, которые подпадают под парадигму Ландау о спонтанном нарушении симметрии и наличии параметра упорядоченности. В качестве примера фазового перехода, выходящего за рамки парадигмы Ландау, мы обсудим переход Березинского–Костерлита–Туйтса. Для дополнительных аспектов этой главы рекомендуем учебники [4, 12, 13] и оригинальные статьи [14, 15, 16].

3.1 Одномерная модель Изинга

Введение

В этой лекции мы рассматриваем одномерную *модель Изинга* как самый простой пример аналитически решаемой модели. Более подробное описание аналитически решаемых моделей можно найти в книге Р. Бакстера [12].

3.1.1 Гамильтониан

Рассмотрим цепочку из N взаимодействующих спинов $s = 1/2$ в магнитном поле. Предполагается, что парное взаимодействие спинов включает проекцию спина вдоль магнитного поля. Тогда гамильтониан можно записать в виде

$$\mathcal{H} = - \sum_{i=1}^{N-1} \left(J \sigma_i \sigma_{i+1} + h \frac{\sigma_i + \sigma_{i+1}}{2} \right) \quad (3.1)$$

где $(1/2)\sigma_i$ — это z -компонента i -го спина. Поскольку гамильтониан \mathcal{H} включает z -компоненты операторов спина, можно рассматривать σ_i как числа, которые могут принимать значения ± 1 . Константы $J > 0$ и h играют роль ферромагнитного обменного взаимодействия и магнитного поля соответственно.

Перед вычислением статистической суммы первым вопросом является выбор *граничных условий*. Первый тип граничных условий — так называемые *периодические граничные условия*:

$$\sigma_N = \sigma_1. \quad (3.2)$$

Периодические граничные условия соответствуют системе, расположенной на окружности.

Для системы, определённой на отрезке, используется другой тип граничных условий — так называемые *свободные граничные условия*. Эти условия подразумевают, что спины σ_1 и σ_N могут принимать все возможные значения ± 1 .

Иногда также удобно использовать так называемые *скрученные граничные условия*.

$$\sigma_N = e^{i\alpha} \sigma_1, \quad (3.3)$$

где α — произвольный параметр.

В общем случае свойства системы не должны зависеть от граничных условий в термодинамическом пределе $N \rightarrow \infty$, за исключением систем с бесконечной корреляционной длиной (см. ниже).

3.1.2 Метод передаточной матрицы

Статистическую сумму модели можно записать как сумму гиббсовских весов по всем возможным конфигурациям спинов $\{\sigma_i\}$: $Z = \sum_{\{\sigma_i\}} e^{-\beta \mathcal{H}}$. Число таких конфигураций равно 2^N . Пусть зафиксируем два соседних спина на сайтах i и $i+1$: $\sigma_i = \sigma$ и $\sigma_{i+1} = \sigma'$. Тогда они входят в выражение для статистической суммы следующим образом

$$Z = \sum_{\sigma \sigma' = \pm 1} \sum_{\{\sigma_z\}'} e^{\beta J \sigma_1 \sigma_2 + \frac{\beta h}{2}(\sigma_1 + \sigma_2)} \dots e^{\beta J \sigma_{i-1} \sigma + \frac{\beta h}{2}(\sigma_{i-1} + \sigma)} \begin{pmatrix} e^{\beta J + \beta h} & e^{-\beta J} \\ e^{-\beta J} & e^{\beta J - \beta h} \end{pmatrix}_{\sigma \sigma'} \times e^{\beta J \sigma' \sigma_{i+2} + \frac{\beta h}{2}(\sigma' + \sigma_{i+2})} \dots e^{\beta J \sigma_{N-1} \sigma_N + \frac{\beta h}{2}(\sigma_{N-1} + \sigma_N)}. \quad (3.4)$$

Здесь штрих в сумме означает, что сайты i и $i+1$ исключаются. Теперь, повторяя эту процедуру, получаем следующее представление статистической суммы:

$$Z = \sum_{\sigma_1, \sigma_N} (\mathcal{T}^L)_{\sigma_1 \sigma_N}. \quad (3.5)$$

Здесь $L = N - 1$ — безразмерная длина системы, а матрица

$$\mathcal{T} = \begin{pmatrix} e^{\beta J + \beta h} & e^{-\beta J} \\ e^{-\beta J} & e^{\beta J - \beta h} \end{pmatrix} = e^{\beta J} (\cosh \beta h + \tau_z \sinh \beta h + \tau_x e^{-2\beta J}) \quad (3.6)$$

называется *передаточной матрицей*. Здесь τ_j — матрицы Паули. Отметим, что суммирование по σ_1 и σ_N в уравнении (3.5) зависит от выбранных граничных условий.

Представление (3.5) статистической суммы через передаточную матрицу \mathcal{T} значительно упрощает задачу. Для вычисления матричного произведения \mathcal{T}^N удобно привести передаточную матрицу \mathcal{T} к диагональному виду. Это можно сделать с помощью ортогонального поворота.

$$\mathcal{U} = e^{i\phi\tau_y}, \quad \phi = \frac{1}{2} \arcsin \frac{e^{-2\beta J}}{\sqrt{\sinh^2(\beta h) + e^{-4\beta J}}} \quad (3.7)$$

таким образом, что

$$\mathcal{T} = \mathcal{U}^{-1} \Lambda \mathcal{U}, \quad \Lambda = \text{diag} \{ \lambda_+, \lambda_- \}. \quad (3.8)$$

Собственные значения передаточной матрицы имеют вид

$$\lambda_{\pm} = e^{\beta J} \left(\cosh(\beta h) \pm \sqrt{\sinh^2(\beta h) + e^{-4\beta J}} \right). \quad (3.9)$$

Отметим, что $\lambda_+ \geq \lambda_-$.

3.1.3 Периодические граничные условия

Начнём с периодических граничных условий (3.2). Тогда статистическая сумма задаётся выражением

$$Z_{\text{per}} = \text{tr } \mathcal{T}^L = \lambda_+^L + \lambda_-^L. \quad (3.10)$$

Свободная энергия $F_{\text{per}} = -T \ln Z_{\text{per}}$ в термодинамическом пределе $N \rightarrow \infty$ принимает вид

$$\begin{aligned} \frac{F_{\text{per}}}{L} = -T \left[\ln \lambda_+ + \frac{1}{L} \ln(1 + (\lambda_-/\lambda_+)^L) \right] \xrightarrow{L \rightarrow \infty} f = -J \\ -T \ln \left(\cosh(\beta h) + \sqrt{\sinh^2(\beta h) + e^{-4\beta J}} \right). \end{aligned} \quad (3.11)$$

Теперь можно найти намагниченность на один сайт

$$m = \frac{M}{L} = -\frac{1}{L} \frac{\partial F_{\text{per}}}{\partial h} = \frac{\sinh(\beta h)}{\sqrt{\sinh^2(\beta h) + e^{-4\beta J}}}. \quad (3.12)$$

Намагниченность имеет неаналитическую зависимость при нулевом магнитном поле $h = 0$ и нулевой температуре:

$$M(h \rightarrow 0^+)/L = \begin{cases} 0 & T > 0, \\ 1 & T = 0. \end{cases} \quad (3.13)$$

Этот результат указывает, что одномерная модель Изинга при нулевом магнитном поле находится в *парамагнитном состоянии* при $T > 0$. При $T = 0$ система переходит в *ферромагнитное состояние*. Это частный пример теоремы Мермина—Вангера.

При $T = 0$ свободная энергия задаётся как

$$F_{\text{per}}(T = 0) = -L(J + |h|). \quad (3.14)$$

При $h = 0$ свободная энергия как функция от h имеет излом, что означает фазовый переход первого порядка между фазами с $M > 0$ и $M < 0$. Фазовая диаграмма одномерной модели Изинга показана на рис. 3.1.

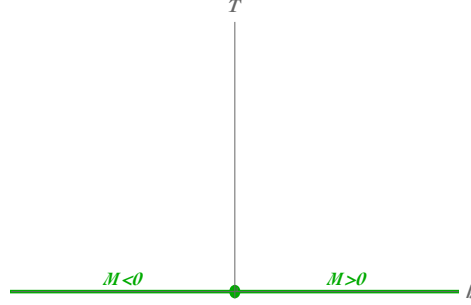


Рис. 3.1: Схематичное изображение фазовой диаграммы одномерной модели Изинга. Упорядоченная фаза существует только при $T = 0$.

Для системы конечного размера поправку к свободной энергии в термодинамическом пределе можно найти, разложив логарифм в уравнении (3.11) при условии $\lambda_- < \lambda_+$. Тогда получаем

$$F_{\text{per}} = fL - Te^{-L/\xi}, \quad \xi = \frac{1}{\ln(\lambda_+/\lambda_-)}. \quad (3.15)$$

Шкала длины ξ может быть отождествлена с корреляционной длиной. При $h = 0$ она стремится к бесконечности в пределе $T \rightarrow 0$: $\xi = \exp(2\beta J)/2$.

3.1.4 Скрученные граничные условия

Теперь вычислим статистическую сумму одномерной модели Изинга со скрученными граничными условиями (3.3) при $\alpha = \pi$:

$$Z_{\text{twist}} = \text{tr } \mathcal{T}^L \tau_x. \quad (3.16)$$

Используя соотношение $\mathcal{U} \tau_x \mathcal{U}^{-1} = \sin 2\phi \tau_z + \cos 2\phi \tau_x$, получаем

$$Z_{\text{twist}} = \sin 2\phi (\lambda_+^L - \lambda_-^L). \quad (3.17)$$

Отметим, что при нулевом магнитном поле и при $T \rightarrow 0$ для конечного L статистическая сумма равна $Z_{\text{twist}} = 0$ (так как $\lambda_+ = \lambda_-$).

Свободная энергия при скрученных граничных условиях имеет вид

$$\begin{aligned} \frac{F_{\text{twist}}}{L} &= -T \ln \lambda_+ - \frac{T}{L} \ln [\sin 2\phi (1 - (\lambda_-/\lambda_+)^L)] \xrightarrow{L \rightarrow \infty} f \\ &\quad - \frac{T}{L} \ln \sin 2\phi + \frac{T}{L} e^{-L/\xi}. \end{aligned} \quad (3.18)$$

В случае скрученных граничных условий, в отличие от периодических, поправки к свободной энергии конечной системы не являются экспоненциально малыми.

Наконец, отметим, что переход между парамагнитной и ферромагнитной фазами в двумерной и трёхмерной моделях Изинга происходит при конечной температуре. При этом двумерную модель Изинга можно решить аналитически.

Задача на семинар 28: Вычислите плотность доменных стен. Обсудите результат при $h = 0$.

Задача на семинар 29: Найдите корреляционную функцию $\langle \sigma_j \sigma_{j+n} \rangle = \frac{\text{Tr}[\sigma_j \sigma_{j+n} e^{-\beta \mathcal{H}}]}{\text{Tr} e^{-\beta \mathcal{H}}}$ в термодинамическом пределе.

Упражнение 51: Вычислите спиновую восприимчивость в термодинамическом пределе.

Упражнение 52: Найдите энтропию и теплоёмкость при $h = 0$ в термодинамическом пределе.

Упражнение 53: Вычислите дисперсию термодинамических флуктуаций намагниченности.

Упражнение 54: Вычислите свободную энергию \tilde{F} как функцию от намагниченности на один спин $m = M/L$, которая связана со свободной энергией F посредством преобразования Лежандра.

3.2 Теория фазовых переходов Ландау

Введение

В данной лекции мы обсуждаем метод среднего поля для описания фазовых переходов. Этот метод был предложен Львом Ландау и ныне известен как теория фазовых переходов Ландау. Несмотря на приближённость, он обеспечивает качественное понимание физики вблизи фазового перехода второго порядка.

3.2.1 Приближение среднего поля

Рассмотрим теперь модель Изинга на квадратной решётке в пространстве размерности d . Для решения задачи мы будем использовать приближение среднего поля, предполагая слабость флуктуаций. В частности, пусть средний магнитный момент на спин равен $m = \langle \sigma_i \rangle$. Тогда мы можем переписать взаимодействующий член гамильтониана следующим образом:

$$\begin{aligned} \frac{J}{2} \sum_i \sum_{k=1}^{2d} \sigma_i \sigma_{i+k} &= -\frac{J}{2} \sum_i \sum_{k=1}^{2d} \langle \sigma_i \rangle \langle \sigma_{i+k} \rangle + \frac{J}{2} \sum_i \sum_{k=1}^{2d} (\sigma_i \langle \sigma_{i+k} \rangle + \langle \sigma_i \rangle \sigma_{i+k}) \\ &+ \frac{J}{2} \sum_i \sum_{k=1}^{2d} (\sigma_i - \langle \sigma_i \rangle) (\sigma_{i+k} - \langle \sigma_{i+k} \rangle) \approx -dN J m^2 + 2dJm \sum_i \sigma_i. \end{aligned} \quad (3.19)$$

Здесь в последней строке мы пренебрегаем флуктуациями спина σ_i от его среднего значения $\langle \sigma_i \rangle$. Тогда гамильтониан модели Изинга сводится к гамильтониану спинов в некотором эффективном магнитном поле

$$\mathcal{H}_{\text{MF}} = dN J m^2 - \sum_i (2dJm + h) \sigma_i. \quad (3.20)$$

Функцию распределения и, следовательно, свободную энергию можно легко вычислить как

$$F_{\text{MF}} = dN J m^2 - NT \ln \left[2 \cosh \beta (2dJm + h) \right]. \quad (3.21)$$

Используя приведённое выражение для F_{MF} , можно вычислить намагниченность на спин,

$$m = \langle \sigma_i \rangle = -\frac{1}{N} \frac{\partial F_{\text{MF}}}{\partial h} = \tanh \left[\beta (2dJm + h) \right]. \quad (3.22)$$

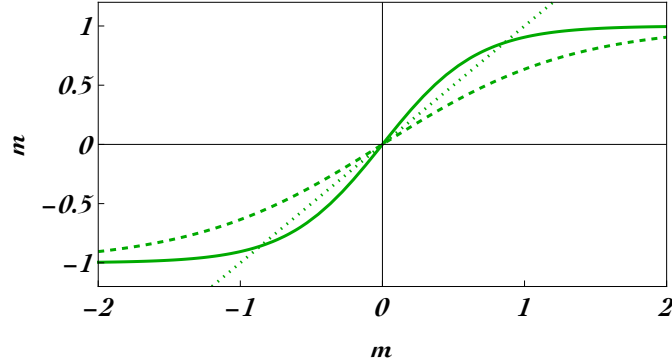


Рис. 3.2: Графическое решение уравнения (3.22) при $h = 0$. Сплошная (пунктирная) кривая соответствует правой части уравнения (3.22) для $T < T_c$ ($T > T_c$).

Отметим, что то же самое уравнение можно получить из условия экстремума F_{MF} как функции от m . При нулевом магнитном поле, $h = 0$, решение уравнения само-согласования зависит от температуры. Для $T > T_c = 2dJ$ имеется единственное решение $m = 0$. Для $T < T_c$ существуют и другие, отличные от нуля, решения (см. рис. 3.2). Нетривиальное решение $m = \pm m_0$ энергетически выгоднее тривиального $m = 0$. При $T \rightarrow 0$ нетривиальное решение стремится к единице, $m_0 \rightarrow 1$. При температурах, близких к T_c , можно разложить правую часть уравнения (3.22) в степенной ряд по m :

$$m = \frac{T_c m}{T} - \frac{1}{3} \left(\frac{T_c m}{T} \right)^3 + \dots \Rightarrow m = \pm m_0, \quad m_0 = \sqrt{3} (1 - T/T_c)^{1/2}. \quad (3.23)$$

Следовательно, наблюдается фазовый переход второго порядка при температуре Кюри T_c между парамагнитной фазой при $T > T_c$ и ферромагнитной фазой при $T < T_c$.

При наличии магнитного поля, именно при точке перехода $T = T_c$, намагниченность ведёт себя неаналитически по отношению к h :

$$m_0(T = T_c) = (3h/T_c)^{1/3}. \quad (3.24)$$

3.2.2 Разложение Ландау

Рассмотрим ферромагнетик вблизи температуры Кюри, где происходит фазовый переход второго порядка в парамагнитное состояние. Ферромагнитное состояние характеризуется конечной намагниченностью M , тогда как в парамагнитном состоянии она равна нулю. В термодинамическом равновесии величина намагниченности M (рассматривается изотропный ферромагнетик) определяется минимумом функции Гиббса $\Phi(T, P, M)$. В дополнение к намагниченности M мы характеризуем ферромагнитную фазу также температурой и давлением. Учитывая, что намагниченность M изменяется непрерывно через фазовый переход, разложим $\Phi(T, P, M)$ в степенной ряд по M :

$$\Phi(T, P, M) = \Phi_0(T, P) + \frac{1}{2}A(T, P)M^2 + \frac{1}{4}B(T, P)M^4 + \dots \quad (3.25)$$

Члены с нечётными степенями M отсутствуют из-за симметрии обращения времени. Предполагается, что коэффициент B всегда положителен. Если же он отрицателен, следует выполнить разложение до следующего порядка, то есть учесть член M^6 .

Величину намагниченности M можно найти из условия экстремума для $\Phi(T, P, M)$:

$$\frac{\partial \Phi(T, P, M)}{\partial M} = A(T, P)M + B(T, P)M^3 = 0. \quad (3.26)$$

Это уравнение имеет тривиальное решение $M = 0$. В случае $A > 0$ это единственный минимум, то есть реализуется только парамагнитная фаза. При $A < 0$ возможен и другой минимум с $M = \pm M_0$, где $M_0 = \sqrt{|A|/B}$. Термодинамический потенциал в этом минимуме отрицателен, $\Phi(T, P, M) - \Phi_0(T, P) = -A^2/(4B)$. Следовательно, при $A < 0$ ферромагнитная фаза является энергетически более выгодной.

Самое простое предположение, которое можно сделать, состоит в том, что коэффициент $A(T, P)$ является регулярной функцией от $T - T_c$, где температура Кюри T_c определяется условием $A(T_c, P) = 0$, то есть можно записать

$$A(T, P) = a(P)(T - T_c), \quad a > 0. \quad (3.27)$$

В то же время функцию $B(T, P)$ можно аппроксимировать её значением в точке перехода: $B(T, P) \approx B(T_c, P) \equiv B(P)$. Таким образом, температурная зависимость намагниченности в ферромагнетике задаётся как

$$M_0 = \begin{cases} \sqrt{a/B} \sqrt{T_c - T}, & T < T_c, \\ 0, & T \geq T_c. \end{cases} \quad (3.28)$$

Отметим, что зависимость $M_0(T)$ повторяет ту, что была получена в среднем поле в модели Изинга.

Рассмотрим теперь намагниченность в магнитном поле h . Для определённости, пусть ферромагнетик представляет собой бесконечный цилиндр, помещённый в магнитное поле, направленное параллельно оси цилиндра. Свободная энергия в присутствии внешнего магнитного поля определяется как:

$$F(T, P, M, h) = \Phi(T, P, M) - Mh - \frac{h^2}{8\pi}. \quad (3.29)$$

Тогда равновесная намагниченность M определяется условием экстремума $F(T, P, M, h)$,

$$\frac{\partial \Phi(T, P, M)}{\partial M} = h. \quad (3.30)$$

Стоит отметить, что свободная энергия $F(T, P, M, h)$ удовлетворяет соотношению $\left(\frac{\partial F}{\partial h}\right)_M = -\frac{b}{4\pi}$, где $b = h + 4\pi M$ является магнитной индукцией.

Мы отмечаем, что намагниченность в магнитном поле h становится ненулевой при $T > T_c$. Ее можно найти из уравнения

$$a(T - T_c)M + BM^3 - h = 0. \quad (3.31)$$

При $T < T_c$ зависимость $M(h)$ демонстрирует гистерезис. При $T = T_c$ получаем

$$M = (h/B)^{1/3}. \quad (3.32)$$

Снова отметим, что эта зависимость совпадает с полученной в среднем поле для модели Изинга. Сравнивая уравнение (3.32) с выражением для M_0 , находим характерное значение магнитного поля $h \sim B[a(T_c - T)/B]^{3/2}$.

3.2.3 Микроскопическое получение теории Гинзбурга–Ландау

Рассмотрим модель Изинга в d измерениях на кристаллической решётке с числом координации z . (В случае квадратной решётки получаем $z = 2d$.) Гамильтониан записывается в виде

$$\mathcal{H} = -\frac{1}{2} \sum_{ij} J_{ij} \sigma_i \sigma_j \quad (3.33)$$

где симметричная матрица J_{ij} описывает обменное взаимодействие между спинами $\sigma_i = \pm 1$. Используем тождество

$$\begin{aligned} & \left(\prod_{i=1}^N \int_{-\infty}^{\infty} dx_i \right) \exp \left[-\frac{1}{4} \sum_{ij} x_i (K^{-1})_{ij} x_j + \sum_i x_i a_i \right] \\ &= (2\sqrt{\pi})^N \sqrt{\det K} \exp \left(\sum_{ij} a_i K_{ij} a_j \right). \end{aligned} \quad (3.34)$$

Выберем $K_{ij} = \beta J_{ij}/2$, и тогда можно записать функцию распределения модели Изинга следующим образом

$$Z = \frac{(4\pi)^{-N/2}}{\sqrt{\det K}} \left(\prod_{i=1}^N \int_{-\infty}^{\infty} dx_i \right) \exp \left[-\frac{1}{4} \sum_{ij} x_i (K^{-1})_{ij} x_j + \sum_i \ln(2 \cosh x_i) \right]. \quad (3.35)$$

Можно интерпретировать x_j как локальное магнитное поле, сопряжённое с локальной намагниченностью σ_j . Отметим, что, будучи локальной переменной, x_j в общем случае сильно флуктуирует. Введём новую переменную $\phi_i = \sum_j (K^{-1})_{ij} x_j/2$, которая является взвешенной суммой многих локальных полей. Можно ожидать, что ϕ_i слабо флуктуирует. Теперь разложим член $\ln(2 \cosh x_i)$ в степенной ряд по ϕ_i . Тогда получаем приближённое выражение для функции распределения

$$Z \approx 2^{N/2} \sqrt{\det K} \int D[\phi] e^{-\beta \mathcal{H}_{\text{eff}}[\phi]}, \quad \int D[\phi] \equiv \prod_{i=1}^N \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\phi_i}{\sqrt{\pi}} \quad (3.36)$$

где эффективный гамильтониан имеет вид

$$\mathcal{H}_{\text{eff}}[\phi] = \frac{1}{2} \sum_{ij} \phi_i [J_{ij} - \beta(J^2)_{ij}] \phi_j + \frac{\beta^3}{12} \sum_{ijklm} J_{ij} J_{ik} J_{il} J_{im} \phi_j \phi_k \phi_l \phi_m + \dots \quad (3.37)$$

Для определённости рассмотрим теперь квадратную решётку в d измерениях и предположим, что обменное взаимодействие ненулево только для соседних спинов. Тогда преобразование Фурье от J_{ij} становится

$$J_{\mathbf{q}} = \sum_j J_{jk} e^{iq(r_j - r_k)} = 2J \sum_{\alpha=1}^d \cos(q_{\alpha} a) \approx J(2d - q^2 a^2) + \dots \quad (3.38)$$

Здесь \mathbf{r}_j — вектор, проведённый от начала координат до положения j -го спина, а a — решёточный шаг. Введя преобразование Фурье для переменной ϕ_j :

$$\phi_j = \sum_{\mathbf{q}} \phi_{\mathbf{q}} e^{-i\mathbf{q}\mathbf{r}_j}, \quad (3.39)$$

перепишем эффективный гамильтониан в следующем виде:

$$\begin{aligned} \mathcal{H}_{\text{eff}} = \frac{1}{2} \sum_{\mathbf{q}} (J_{\mathbf{q}} - \beta J_{\mathbf{q}}^2) |\phi_{\mathbf{q}}|^2 + \frac{\beta^3}{12} \sum_{\mathbf{q}_1, \mathbf{q}_2, \mathbf{q}_3} J_{\mathbf{q}_1} J_{\mathbf{q}_2} J_{\mathbf{q}_3} J_{-\mathbf{q}_1-\mathbf{q}_2-\mathbf{q}_3} \phi_{\mathbf{q}_1} \phi_{\mathbf{q}_2} \\ \times \phi_{\mathbf{q}_3} \phi_{-\mathbf{q}_1-\mathbf{q}_2-\mathbf{q}_3}. \end{aligned} \quad (3.40)$$

Здесь мы используем соотношение $\phi_{-\mathbf{q}} = \phi_{\mathbf{q}}^*$. Используя разложение $J_{\mathbf{q}}$ при малых импульсах, см. уравнение (3.38), получаем эффективный гамильтониан вблизи $T = T_c = 2dJ$:

$$\mathcal{H}_{\text{eff}} = \frac{1}{2} \sum_{\mathbf{q}} (T - T_c + Jq^2 a^2) |\phi_{\mathbf{q}}|^2 + \frac{2dJ}{12} \sum_{\mathbf{q}_1, \mathbf{q}_2, \mathbf{q}_3} \phi_{\mathbf{q}_1} \phi_{\mathbf{q}_2} \phi_{\mathbf{q}_3} \phi_{-\mathbf{q}_1-\mathbf{q}_2-\mathbf{q}_3}. \quad (3.41)$$

Преобразовав в представление в реальном пространстве, запишем эффективный гамильтониан в терминах непрерывной переменной $\varphi(\mathbf{r}) = a^{-d/2} \sum_{\mathbf{q}} \phi_{\mathbf{q}} \exp(i\mathbf{q}\mathbf{r})$:

$$\mathcal{H}_{\text{eff}} = \frac{1}{2} \int d^d \mathbf{r} \left[(T - T_c) \varphi^2(\mathbf{r}) + b (\nabla \varphi)^2 + \frac{\lambda}{2} \varphi^4(\mathbf{r}) \right], \quad (3.42)$$

где $b = Ja^2$ и $\lambda = dJa^d/3$. Теперь, чтобы вычислить функцию распределения для модели Изинга, необходимо проинтегрировать по всем возможным конфигурациям поля $\varphi(\mathbf{r})$, то есть вычислить *функциональный интеграл*,

$$Z = \int D[\varphi] e^{-\mathcal{H}_{\text{eff}}/T}. \quad (3.43)$$

Интегрируя по пространственно независимым конфигурациям φ , находим, что $\ln Z \approx -\Phi(T, P, M)/T$, где $\Phi(T, P, M)$ задаётся разложением Ландау (3.25).

3.2.4 Теория Гинзбурга–Ландау и критерий Гинзбурга–Леванюка

В отличие от теории Ландау функция распределения определяется суммой по всем конфигурациям $\varphi(\mathbf{r})$, см. уравнение (3.43). Такое описание

действительно вблизи температуры перехода, $|T - T_c| \ll T_c$. Аппроксимировав *функциональный интеграл* его значением в точке седла, получаем, что функция распределения определяется термодинамическим потенциалом Φ , который формально совпадает с \mathcal{H}_{eff} . При внешнем магнитном поле $h(\mathbf{r})$ минимум Φ определяется решением соответствующего уравнения Эйлера–Лагранжа:

$$(T - T_c)\varphi - b\nabla^2\varphi + \lambda\varphi^3 = h. \quad (3.44)$$

Сравнение первого и второго членов левой части этого уравнения подразумевает существование длины масштаба $\xi \propto \sqrt{b/|T - T_c|}$, называемой *корреляционной длиной*. Корреляционная длина расходится в точке фазового перехода.

При $T > T_c$ можно пренебречь термом третьего порядка в уравнении (3.44). Тогда получаем линейную зависимость между намагниченностью и магнитным полем

$$\varphi(\mathbf{r}) = \int d^d\mathbf{r}' G_\chi(\mathbf{r} - \mathbf{r}') h(\mathbf{r}') \quad (3.45)$$

где корреляционная функция спинов задаётся как

$$G_\chi(\mathbf{r}) = \int \frac{d^d\mathbf{k}}{(2\pi)^d} G_\chi(\mathbf{k}) e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}}, \quad G_\chi(\mathbf{k}) = \frac{1}{T - T_c + bk^2}. \quad (3.46)$$

Отметим, что магнитная восприимчивость, обсуждавшаяся выше, соответствует значению $\chi = G_\chi(\mathbf{k} = 0)$. Вычисляя интеграл по \mathbf{k} , можно показать, что корреляционную функцию спинов можно записать в виде $G_\chi(\mathbf{r}) = b^{-1}\xi^{2-d}\mathcal{X}(r/\xi)$, где $\xi = \sqrt{b/(T - T_c)}$, а функция $\mathcal{X}(z)$ при $z \gg 1$ пропорциональна $\exp(-z)$.

Оценим вклад в термодинамический потенциал Φ от неоднородной флуктуации размером $\varphi_0 \sim \sqrt{|T_c - T|/\lambda}$ и пространственным масштабом порядка корреляционной длины ξ : $\Phi_{\text{inhom}} \sim b\xi^d\varphi_0^2/\xi^2 \sim b^2\xi^{d-4}/\lambda$. Этот масштаб энергии должен быть больше температуры, чтобы функциональный интеграл для функции распределения определялся по методу седловой точки. Отметим, что при $d > 4$ этот энергетический масштаб Φ_{inhom} возрастает по мере приближения к температуре перехода, поскольку ξ расходится. Таким образом, при $d > 4$ теория Гинзбурга–Ландау является окончательной теорией фазового перехода второго порядка, имеющей характер среднего поля. Размерность $d = 4$ называется *верхней критической размерностью*. Для $d \leq 4$ получаем так называемый критерий Гинзбурга–Леванюка для применимости теории

Гинзбурга–Ландау:

$$\xi^{-1} \gg (\lambda T_c / b^2)^{1/(4-d)} \Rightarrow \frac{|T - T_c|}{T_c} \gg \frac{b}{T_c} \left(\frac{\lambda T_c}{b^2} \right)^{\frac{2}{4-d}} \sim \left(\frac{J}{T_c} \right)^{\frac{2-d}{4-d}}. \quad (3.47)$$

Так как $T_c = 2dJ$ для $d = 2$ и $d = 3$, теория Гинзбурга–Ландау не обладает параметрически широким диапазоном применимости для модели Изинга.

Отметим, что теорию Гинзбурга–Ландау можно развить для описания сверхпроводникового перехода в обычных сверхпроводниках, где аномальное усреднение играет роль параметра порядка. В этом случае область применимости шире, а область флуктуаций контролируется малым параметром $T_c/E_F \ll 1$.

Задача на семинар 30: Найдите параллельную спиновую восприимчивость в нулевом магнитном поле вблизи температуры Кюри для антимангнетика с легкой осью.

Задача на семинар 31: Вычислите поправку флуктуаций к теплоёмкости выше точки перехода, $T > T_c$.

Задача на семинар 32: Найдите дисперсию флуктуаций параметра порядка при $T > T_c$.

Упражнение 55: Найдите спиновую восприимчивость в нулевом магнитном поле $\chi = \lim_{h \rightarrow 0} m/h$ в парамагнитной фазе вблизи T_c .

Упражнение 56: Опишите гистерезис в зависимости $m(h)$ при $T < T_c$.

Упражнение 57: Найдите величину скачка теплоёмкости при постоянном давлении, C_P , в точке фазового перехода.

Упражнение 58: Вычислите спиновую восприимчивость $\chi = \frac{\partial M}{\partial H}$ в нулевом магнитном поле для температур выше и ниже T_c .

Упражнение 59: Найдите спиновую восприимчивость и корреляционную длину при $T < T_c$.

3.3 Идеи масштабирования и ренормгруппа

Введение

В данной лекции обсуждается теория фазовых переходов за пределами приближения среднего поля. Было установлено, что усовершенствованная теория фазовых переходов непосредственно ниже верхней критической размерности может быть построена. Хотя она обычно не имеет практического значения (с точки зрения доступных экспериментальных систем), тем не менее, она улучшает наше понимание физики сильных критических флуктуаций, существующих вблизи фазового перехода. Более подробное описание методов, обсуждаемых в данной лекции, можно найти в книге [13].

3.3.1 Критические показатели

Несмотря на то, что теория Гинзбурга–Ландау не применима для описания ферромагнитного – парамагнитного фазового перехода в модели Изинга при размерности $d < 4$, она даёт нам правильное физическое представление о переходе. Наиболее важным предсказанием является существование расходящейся корреляционной длины: $\xi(T \rightarrow T_c) \rightarrow \infty$. Этот факт подразумевает отсутствие какого-либо характерного длинового масштаба в точке фазового перехода и, как следствие, степенное пространственное поведение функций корреляции.

Формально введём следующий набор из восьми *критических показателей*:

- (i) показатели корреляционной длины ν и μ , которые описывают поведение ξ при отсутствии магнитного поля: $\xi \sim |t|^{-\nu}$, где $t = (T - T_c)/T_c$, и в точке перехода $T = T_c$ в присутствии магнитного поля: $\xi \sim h^{-\mu}$;
- (ii) показатели параметра порядка β и δ , определяющие поведение параметра порядка при $h = 0$: $\varphi \sim (-t)^\beta$, и при $T = T_c$: $\varphi \sim h^{1/\delta}$;
- (iii) показатели специфической теплоёмкости α и ε , контролирующие вклад флуктуаций в теплоёмкость при $h = 0$: $C_P \sim |t|^{-\alpha}$, и при $T = T_c$: $C_P \sim h^{-\varepsilon}$;
- (v) показатель спиновой восприимчивости γ , определяющий поведение χ при $h = 0$: $\chi \sim |t|^{-\gamma}$;

- (vi) показатель ζ , который описывает поведение спин-спиновой корреляционной функции при $T = T_c$ и $h = 0$: $G_\chi(\mathbf{r}) \sim r^{2-d-\zeta}$.

Теория Гинзбурга–Ландау предсказывает следующие значения показателей: $\nu = 1/2$, $\mu = 1/3$, $\beta = 1/2$, $\delta = 3$, $\alpha = 0$, $\varepsilon = 0$, $\gamma = 1$, $\zeta = 0$.

Замечательно, что существует набор универсальных соотношений между восемью критическими показателями. Как и в теории Ландау, попробуем найти характерное магнитное поле, которое разделяет области слабого и сильного магнитного поля. Сравнивая $\varphi \sim (-t)^\beta$ с $\chi h \sim |t|^{-\gamma} h$, находим, что характерное магнитное поле ведёт себя как $h_t \sim |t|^{\beta+\gamma}$. Аналогичную оценку можно получить, сравнив $\varphi \sim h^{1/\delta}$ с $\varphi \sim (-t)^\beta$. Однако последнее соотношение приводит к $h_t \sim |t|^{\delta\beta}$. Предполагая, что в задаче существует только одно характерное магнитное поле, получаем соотношение между критическими показателями, известное как *соотношение Виддома*:

$$\delta\beta = \beta + \gamma. \quad (3.48)$$

Далее, подставляя $h_t \sim |t|^{\beta+\gamma}$ в зависимость корреляционной длины и теплоёмкости от поля и сравнивая полученные зависимости с температурным поведением, получаем два дополнительных соотношения:

$$\mu(\beta + \gamma) = \nu, \quad \varepsilon(\beta + \gamma) = \alpha. \quad (3.49)$$

Теперь можно оценить теплоёмкость как $C_P \sim V\varphi h_t/t^2 \sim |t|^{2\beta-\gamma-2}$. Сравнивая это поведение с $C_P \sim |t|^{-\alpha}$, получаем так называемое *соотношение Эссема–Фишера*:

$$\alpha + 2\beta + \gamma = 2. \quad (3.50)$$

Оценим теперь спиновую восприимчивость через спин-спиновую корреляционную функцию: $\chi \sim \int d^d\mathbf{r} G_\chi(r)$. Как будет показано выше, функция $G_\chi(r) \sim \exp(-r/\xi)$ при $r \gg \xi$. Поэтому можно ожидать, что в интеграл вносит вклад в основном область $r < \xi$. Тогда получаем $\chi \sim \xi^{2-\zeta} \sim |t|^{-\nu(2-\zeta)}$. Отсюда находим пятое соотношение

$$\gamma = \nu(2 - \zeta). \quad (3.51)$$

Отметим, что эти пять соотношений оставляют неопределёнными три критических показателя. Также следует отметить, что критические показатели теории Гинзбурга–Ландау удовлетворяют этим пяти соотношениям.

3.3.2 Масштабная инвариантность и законы масштабирования

Предположим, что корреляционная длина ξ является единственным длиновым масштабом в области флуктуаций при фазовом переходе второго порядка. Это предположение называется *гипотезой масштабной инвариантности* и было введено Кадановым, Паташинским и Покровским в 1966 году. В частности, эта гипотеза подразумевает, что при масштабном преобразовании $\mathbf{r} \rightarrow \mathbf{r}/u$ можно изменить температуру t на tu^{Δ_t} , магнитное поле h на hu^{Δ_h} и параметр порядка φ на $\varphi u^{\Delta_\varphi}$. Поскольку корреляционная длина является единственным длиновым масштабом, она должна преобразовываться так же, как и длина: $\xi \rightarrow \xi/u$. Так как $\xi(tu^{\Delta_t}) \sim |t|^{-\nu} u^{-\nu\Delta_t}$, находим, что показатель $\Delta_t = 1/\nu$. Аналогичным образом получается $\Delta_h = 1/\mu$. Также термодинамический потенциал должен быть инвариантен относительно масштабного преобразования. Оценивая Φ как $V\varphi h$, получаем соотношение $\Delta_\varphi = d - \Delta_h = d - 1/\mu$.

Масштабная инвариантность предполагает следующее соотношение для параметра порядка:

$$\varphi(t, h) = u^{-\Delta_\varphi} \varphi(tu^{1/\nu}, hu^{1/\mu}). \quad (3.52)$$

Выберем теперь конкретное значение параметра масштабирования, $u = h^{-\mu}$. Тогда получаем

$$\varphi(t, h) = h^{\mu d - 1} \varphi(th^{-\mu/\nu}, 1). \quad (3.53)$$

При установлении $t = 0$, получаем новое соотношение между критическими показателями:

$$\mu d - 1 = \frac{1}{\delta}, \quad (3.54)$$

которое можно преобразовать к соотношению

$$\nu d = 2 - \alpha. \quad (3.55)$$

Отметим, что это соотношение (в отличие от ранее выведенных пяти соотношений) не удовлетворяется в теории Гинзбурга–Ландау из-за отсутствия масштабной инвариантности в этой теории.

Далее можно переписать уравнение (3.53) в следующей форме масштабирования:

$$\varphi(t, h) = h^{1/\delta} \mathcal{F}_\varphi(t/h^{1/(\beta\delta)}). \quad (3.56)$$

При ненулевом h нет оснований ожидать неаналитического поведения по переменной t . Поэтому функция $\mathcal{F}_\varphi(X)$ является регулярной по своему

аргументу масштабирования. Чтобы быть согласованной с поведением в слабых магнитных полях, функция $\mathcal{F}_\varphi(X)$ должна иметь следующий асимптотический вид:

$$\mathcal{F}_\varphi(X) \sim \begin{cases} (-X)^\beta, & X \rightarrow -\infty, \\ X^{-\gamma}, & X \rightarrow \infty. \end{cases} \quad (3.57)$$

Для двумерной модели Изинга набор критических показателей известен точно: $\alpha = \varepsilon = 0$, $\nu = 1$, $\mu = 8/15$, $\gamma = 7/4$, $\beta = 1/8$, $\delta = 15$, и $\zeta = 1/4$. Как можно проверить, они удовлетворяют всем шести соотношениям.

3.3.3 Ренормгруппа

Гипотеза масштабной инвариантности позволяет установить масштабную форму для всех физических величин, однако она не даёт возможность определить значения критических показателей. Используя свойство масштабной инвариантности, можно задаться вопросом, как преобразуется эффективный гамильтониан

$$\mathcal{H}_{\text{eff}}[\varphi] = \frac{1}{2} \int d^d \mathbf{r} \left[\tau \varphi^2(\mathbf{r}) + (\nabla \varphi)^2 + \frac{\lambda}{2} \varphi^4(\mathbf{r}) \right] \quad (3.58)$$

под действием масштабного преобразования с параметром $u = e^l$, где $l \rightarrow 0$. При этом τ играет роль безразмерной температуры.

Чтобы ответить на этот вопрос, необходимо выполнить несколько шагов. Заметим, что в отличие от определения, использованного в уравнении (3.42), переменная φ здесь определена несколько иначе.

Во-первых, разобьём поле $\varphi(\mathbf{r})$ на две части:

$$\varphi(\mathbf{r}) = \underline{\varphi}(\mathbf{r}) + \overline{\varphi}(\mathbf{r}), \quad (3.59)$$

где

$$\underline{\varphi}(\mathbf{r}) = \int_{0 < k < \Lambda/u} \frac{d^d \mathbf{k}}{(2\pi)^d} \varphi_{\mathbf{k}} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}}, \quad \overline{\varphi}(\mathbf{r}) = \int_{\Lambda/u \leq k < \Lambda} \frac{d^d \mathbf{k}}{(2\pi)^d} \varphi_{\mathbf{k}} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}}. \quad (3.60)$$

Здесь Λ — ультрафиолетовый срез, порядка обратного решёточного шага, $\Lambda \sim 1/a$. Вклад $\underline{\varphi}(\mathbf{r})$ называют компонентой *медленных или длинноволновых* флуктуаций, а вклад $\overline{\varphi}(\mathbf{r})$ — компонентой *быстрых или коротковолновых* флуктуаций.

Во-вторых, необходимо проинтегрировать по быстрым компонентам поля и определить новый эффективный гамильтониан

$$\mathcal{H}_{\text{eff}}'[\underline{\varphi}] = -T \ln \int D[\overline{\varphi}] e^{-\beta \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi} + \overline{\varphi}]}. \quad (3.61)$$

Поскольку в определении $\underline{\varphi}$ импульсы ограничены диапазоном $0 < k < \Lambda/u$, вводим масштабированный импульс $\underline{k} = uk$ и масштабированное поле $\tilde{\varphi}(\underline{k}) = u^{-\rho} \underline{\varphi}(k)$. В реальном пространстве такое преобразование соответствует $\mathbf{r} \rightarrow \underline{\mathbf{r}} = \mathbf{r}/u$ и преобразованию поля $\underline{\varphi}(\mathbf{r}) \rightarrow \tilde{\varphi}(\underline{\mathbf{r}}) = u^{d-\rho} \underline{\varphi}(\mathbf{r})$. Затем можно ожидать, что $\mathcal{H}'_{\text{eff}}[\underline{\varphi}]$ будет иметь точно такую же форму, как и $\mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}]$, но с параметрами τ и λ , заменёнными на некоторые функции $\tau(l)$ и $\lambda(l)$. Повторяя процедуру интегрирования по быстрым модам, можно в принципе найти функции $\tau(l)$ и $\lambda(l)$. Такая пошаговая интеграция быстрых мод и пересформулирование теории называется *ренормгрупповым методом*. Этот метод был использован Л. Кадановым и К. Уилсоном для описания критических явлений в окрестности верхней критической размерности.

Чтобы продемонстрировать, что можно получить с помощью этого ренормгруппового подхода, рассмотрим спиновую восприимчивость. Поскольку она является спин-спиновой корреляционной функцией при $k = 0$, с одной стороны, её можно вычислить из начального эффективного гамильтониана, а с другой — из эффективного гамильтониана $\mathcal{H}'_{\text{eff}}[\underline{\varphi}]$. Используя связь между восприимчивостью и дисперсией поля φ , см. Eq. (1.33), $\langle \varphi^2 \rangle = T\chi/V$, получаем

$$\chi(\tau, \lambda) = u^{2\rho-d} \chi(\tau(l), \lambda(l)). \quad (3.62)$$

3.3.4 Расширение по параметру $4 - d$

Для дальнейшего продвижения необходимо определить функции $\tau(l)$ и $\lambda(l)$. Вблизи верхней критической размерности существует систематический способ их вычисления. Запишем

$$\begin{aligned} \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi} + \bar{\varphi}] &= \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}] + \frac{1}{2} \int d^d \mathbf{r} \left\{ \tau [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 + [\nabla \bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 + 3\lambda [\underline{\varphi}(\mathbf{r})]^2 [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 \right. \\ &\quad \left. + 2\lambda \underline{\varphi}(\mathbf{r}) [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^3 + \frac{\lambda}{2} [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^4 \right\}. \end{aligned} \quad (3.63)$$

Затем находят $\mathcal{H}'_{\text{eff}}[\underline{\varphi}]$ в виде формального разложения по λ . Получая с точностью до второго порядка по λ , получаем

$$\begin{aligned} \mathcal{H}'_{\text{eff}}[\underline{\varphi}] &= \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}] + \frac{3\lambda}{2} \int d^d \mathbf{r} [\underline{\varphi}(\mathbf{r})]^2 \langle [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 \rangle - \frac{9\lambda^2 \beta}{8} \int d^d \mathbf{r} \int d^d \mathbf{r}' [\underline{\varphi}(\mathbf{r}) \underline{\varphi}(\mathbf{r}')]^2 \\ &\quad \times \langle \langle [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 [\bar{\varphi}(\mathbf{r}')]^2 \rangle \rangle + \frac{\lambda^2 \beta}{2} \int d^d \mathbf{r} \underline{\varphi}(\mathbf{r}) \int d^d \mathbf{r}' \underline{\varphi}(\mathbf{r}') \langle [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^3 [\bar{\varphi}(\mathbf{r}')]^3 \rangle \\ &\quad + \frac{3\lambda^2 \beta}{4} \int d^d \mathbf{r} [\underline{\varphi}(\mathbf{r})]^2 \int d^d \mathbf{r}' \langle \langle [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 [\bar{\varphi}(\mathbf{r}')]^4 \rangle \rangle. \end{aligned} \quad (3.64)$$

Здесь определено $\langle\langle A B \rangle\rangle = \langle A B \rangle - \langle A \rangle \langle B \rangle$. Скобки $\langle \dots \rangle$ означают усреднение с эффективным гамильтонианом при $\lambda = 0$:

$$\begin{aligned} \langle O[\bar{\varphi}] \rangle &= \frac{\int D[\bar{\varphi}] O[\bar{\varphi}] e^{-\beta \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}]}{\int D[\bar{\varphi}] e^{-\beta \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}]}} , \\ \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}] &= \frac{1}{2} \int d^d \mathbf{r} \left\{ \tau [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 + [\nabla \bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 \right\}. \end{aligned} \quad (3.65)$$

Теперь проведём масштабирование: заменим предел интегрирования $\Lambda/u \rightarrow \Lambda$, изменив переменную $k \rightarrow \underline{k} = uk$ и масштабируем поле: $\varphi(k) \rightarrow \tilde{\varphi}(\underline{k}) = u^{-\rho} \varphi(k)$. Чтобы зафиксировать величину ρ , наложим условие, чтобы градиентный член оставался неизменным,

$$\int d^d \mathbf{r} [\nabla \bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 = u^{-d-2+2\rho} \int d^d \underline{\mathbf{r}} [\nabla \tilde{\varphi}(\underline{\mathbf{r}})]^2, \quad (3.66)$$

то есть выбираем $\rho = (d+2)/2$. Проведя такое масштабирование и в других членах, получаем, что $\mathcal{H}'_{\text{eff}}[\varphi]$ принимает вид $\mathcal{H}_{\text{eff}}[\tilde{\varphi}]$ с переопределёнными параметрами:

$$\begin{aligned} \tau &\rightarrow \tau(l) = e^{2l} \tau + 3\lambda e^{2l} \langle [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 \rangle, \\ \lambda &\rightarrow \lambda(l) = e^{(4-d)l} \lambda - \frac{9\lambda^2 e^{(4-d)l}}{2T} \int d^d \mathbf{r}' \langle\langle [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 [\bar{\varphi}(\mathbf{r}')]^2 \rangle\rangle, \end{aligned} \quad (3.67)$$

в наименьшем порядке по λ . Усреднения в приведённых уравнениях можно вычислить следующим образом:

$$\begin{aligned} \langle [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 \rangle &= \int_{\Lambda/u < k < \Lambda} \frac{d^d \mathbf{k}}{(2\pi)^d} \frac{T}{\tau + k^2} = \frac{S_d \Lambda^d}{(2\pi)^d} \frac{T}{\tau + \Lambda^2} l, \\ \int d^d \mathbf{r}' \langle\langle [\bar{\varphi}(\mathbf{r})]^2 [\bar{\varphi}(\mathbf{r}')]^2 \rangle\rangle &= 2 \int_{\Lambda/u < k < \Lambda} \frac{d^d \mathbf{k}}{(2\pi)^d} \frac{T^2}{(\tau + k^2)^2} = 2 \frac{S_d \Lambda^d}{(2\pi)^d} \frac{T^2}{(\tau + \Lambda^2)^2} l, \end{aligned} \quad (3.68)$$

где S_d обозначает площадь единичной сферы в d -мерном пространстве. Удобно ввести безразмерные переменные: $\tilde{\tau} = \tau/\Lambda^2$ и $\tilde{\lambda} = \lambda \Lambda^{d-4} S_d T / (2\pi)^d$. Тогда, разлагая с точностью до первого порядка по l , получаем следующие соотношения:

$$\tilde{\tau}(l) = \tilde{\tau} + \left(2\tilde{\tau} + \frac{3\tilde{\lambda}}{1 + \tilde{\tau}} \right) l, \quad \tilde{\lambda}(l) = \tilde{\lambda} + \left((4-d)\tilde{\lambda} - \frac{9\tilde{\lambda}^2}{(1 + \tilde{\tau})^2} \right) l. \quad (3.69)$$

Эти результаты, полученные в пределе $l \rightarrow 0$, можно записать в виде дифференциальных уравнений:

$$\begin{aligned}\frac{d\tilde{\tau}}{dl} &= 2\tilde{\tau} + \frac{3\tilde{\lambda}}{1+\tilde{\tau}}, \\ \frac{d\tilde{\lambda}}{dl} &= \epsilon\tilde{\lambda} - \frac{9\tilde{\lambda}^2}{(1+\tilde{\tau})^2},\end{aligned}\tag{3.70}$$

где $\epsilon = 4 - d$. При $\epsilon < 0$ единственной неподвижной точкой является $\tilde{\lambda} = \tilde{\tau} = 0$, которая стабильна в инфракрасном пределе ($l \rightarrow \infty$). Эта точка соответствует теории Гинзбурга–Ландау. При $\epsilon > 0$ неподвижная точка $\tilde{\lambda} = \tilde{\tau} = 0$ становится неустойчивой в инфракрасном пределе. Существует частично неустойчивая неподвижная точка при $\tilde{\tau}_* = -\epsilon/6$ и $\tilde{\lambda}_* = \epsilon/9$ (см. рис. 3.3(a)). Малость значений $\tilde{\lambda}_*$ и $\tilde{\tau}_*$ при $\epsilon \ll 1$ оправдывает разложение по λ , которое было проведено. Разложив правую часть уравнения (3.70) вблизи этой неподвижной точки, получаем (обозначив $\delta\tilde{\tau} = \tilde{\tau} - \tilde{\tau}_*$ и $\delta\tilde{\lambda} = \tilde{\lambda} - \tilde{\lambda}_*$):

$$\frac{dt}{dl} = x_+ t, \quad \frac{d\delta\tilde{\lambda}}{dl} = x_- \delta\tilde{\lambda},\tag{3.71}$$

где $x_+ = 2 - \epsilon/3$, $x_- = -\epsilon$, и $t = \delta\tilde{\tau} + (3/2 - \epsilon/2)\delta\tilde{\lambda}$. Уравнения (3.71) показывают, что переменная t соответствует релевантному направлению и измеряет расстояние от критической линии. Тогда уравнение (3.62) принимает следующий вид: $\chi = u^2 \chi(t u^{x_+})$. Это приводит к тому, что показатель корреляционной длины равен $\nu = \frac{1}{x_+} = \frac{1}{2} + \frac{\epsilon}{12}$. Выбрав $u = t^{-\nu}$, получаем $\chi \sim t^{-2\nu}$, то есть $\zeta = O(\epsilon^2)$. Используя соотношения между критическими показателями, можно определить все остальные показатели.

Учитывая точное аналитическое значение $\nu = 1$ для двумерной модели Изинга и численный результат $\nu = 0.629971(4)$ [17, 18] для трёхмерной модели Изинга, можно построить общее поведение показателя корреляционной длины от размерности d (см. рис. 3.3(b)). При этом ренормгрупповское предсказание с $\epsilon = 1$ даёт разумное значение $\nu \approx 0.58$ при $d = 3$.

Задача на семинар 33: Выведите масштабную форму термодинамического потенциала и соотношения между критическими показателями.

Задача на семинар 34: Выведите уравнения РГ для τ и λ в случае поля с n компонентами φ .

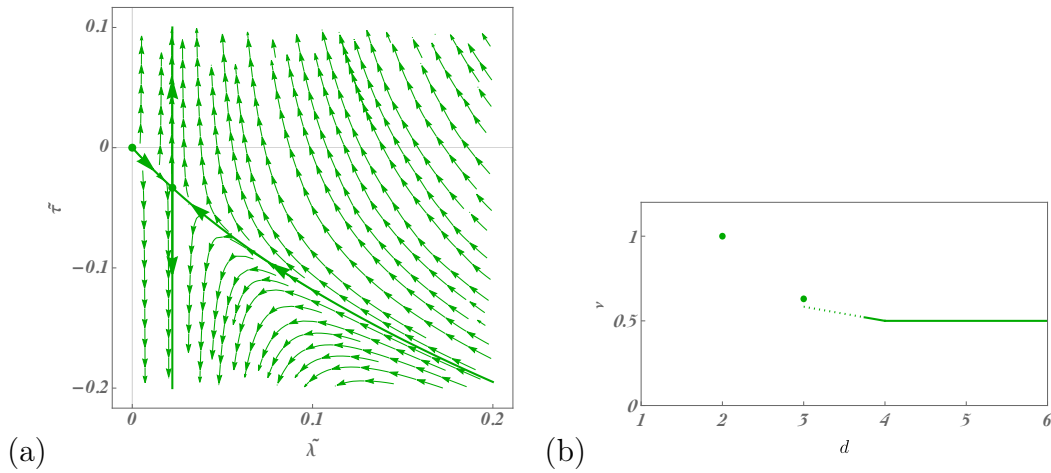


Рис. 3.3: (а) Ренормгрупповой поток. Стрелки указывают направление инфракрасного предела, $l \rightarrow \infty$. Неподвижные точки отмечены зелёными точками. Для построения графика выбрано $\epsilon = 0.2$. (б) Зависимость показателя корреляционной длины от размерности d для модели Изинга.

Упражнение 60: Найдите поведение функции $G_\chi(\mathbf{k})$ при $k \rightarrow 0$ для $T = T_c$ и $h = 0$.

Упражнение 61: Выведите соотношения $\mu(\beta + \gamma) = \nu$ и $\varepsilon(\beta + \gamma) = \alpha$.

Упражнение 62: Выведите масштабную форму специфической теплоёмкости, корреляционной длины и спин-спиновой корреляционной функции.

Упражнение 63: Используя соотношения между критическими показателями, вычислите критические показатели α , ε , μ , γ , β и δ в первом порядке по ϵ .

Упражнение 64: Найдите сепаратрисы уравнений ренормгруппы, Eqs. (3.70), при условии $|\tilde{\tau}| \ll 1$.

3.4 Одномерная модель Изинга в поперечном поле

Введение

В этой лекции мы рассматриваем обобщение одномерной модели Изинга в поперечном магнитном поле. Эта модель является примером *квантового фазового перехода*, то есть перехода, происходящего строго при $T = 0$. Образовательный обзор решения модели Изинга в поперечном поле можно найти в работе [16].

3.4.1 Преобразование Джордана–Вигнера

Рассмотрим цепочку спинов $1/2$ с ферромагнитным взаимодействием типа Изинга ($J > 0$) в поперечном магнитном поле $h > 0$:

$$\mathcal{H} = -J \sum_{i=1}^N \sigma_i^x \sigma_{i+1}^x - h \sum_{i=1}^N \sigma_i^z. \quad (3.72)$$

Здесь операторы $(1/2)\sigma_i^x$ и $(1/2)\sigma_i^z$ задают проекции спина $1/2$ на узле i вдоль осей x и z . Существенное отличие гамильтонианов (3.72) и (3.1) в том, что операторы $\sigma_i^{x,z}$ не коммутируют с гамильтонианом, поэтому метод матрицы переноса неприменим к (3.72).

Как обсуждалось для классической модели Изинга, результат для функции распределения Z при конечном N зависит от граничных условий. В данной лекции используются периодические граничные условия:

$$\sigma_{N+1}^{x,y,z} = \sigma_1^{x,y,z}. \quad (3.73)$$

Для решения гамильтониана (3.72) удобно ввести фермионные операторы a_i^\dagger и a_i на каждом узле и воспользоваться представлением Джордана–Вигнера:

$$\begin{aligned} \sigma_j^x &= K_j (a_j^\dagger + a_j), & \sigma_j^y &= i K_j (a_j^\dagger - a_j), \\ \sigma_j^z &= 1 - 2 a_j^\dagger a_j = 1 - 2 n_j, & K_j &= \prod_{k=1}^{j-1} (1 - 2 n_k). \end{aligned} \quad (3.74)$$

Следует подчеркнуть, что это преобразование не локально и включает *струнный оператор* K_j , удовлетворяющий $K_j^2 = 1$, т.е. имеющему спектр ± 1 . Применяя фермионные коммутационные соотношения для a_j и a_j^\dagger , можно показать, что операторы (3.74) удовлетворяют стандартным

3.4. ОДНОМЕРНАЯ МОДЕЛЬ ИЗИНГА В ПОПЕРЕЧНОМ ПОЛЕ 107

коммутационным соотношениям для спиновых операторов: $[\sigma_j^a, \sigma_k^b] = 2i \epsilon_{abc} \delta_{jk} \sigma_j^c$.

Next we use the following exact relation (for $1 \leq j < N$)

$$\sigma_j^x \sigma_{j+1}^x = a_j^\dagger a_{j+1} + a_j^\dagger a_{j+1}^\dagger + \text{h.c.} \quad (3.75)$$

We note that the string operators drop out from the above expression. For the last term $\sigma_N^x \sigma_{N+1}^x$, it is not so:

$$\sigma_N^x \sigma_{N+1}^x = \sigma_N^x \sigma_1^x = K_N a_N^\dagger a_1 + K_N a_N^\dagger a_1^\dagger + \text{h.c.} \quad (3.76)$$

Therefore, we obtain the exact fermionic representation of Hamiltonian (3.72)

$$\mathcal{H} = -J \sum_{j=1}^{N-1} (a_j^\dagger a_{j+1} + a_j^\dagger a_{j+1}^\dagger + \text{h.c.}) - JK_N (a_N^\dagger a_1 + a_N^\dagger a_1^\dagger + \text{h.c.}) + h \sum_{j=1}^N (2a_j^\dagger a_j - 1). \quad (3.77)$$

The Jordan-Wigner transformation helps us to formulate the transverse Ising model as a model of free fermions hopping on the one-dimensional lattice. The transverse magnetic field becomes the potential energy. There exist also superconducting correlations describing by the term $a_j^\dagger a_{j+1}^\dagger$. We note that the fermionic model (3.77) is equivalent to the one-dimensional Kitaev model.

3.4.2 Fermionic parity operator

The presence of terms $a_j^\dagger a_{j+1}^\dagger$ in Hamiltonian (3.77) indicates that the number of fermions $\mathcal{N}_F = \sum_{j=1}^N n_j$ is not conserved, i.e. $[\mathcal{N}_F, \mathcal{H}] \neq 0$. Let us define the fermionic parity operator as

$$\mathcal{P}_F = (-1)^{\mathcal{N}_F} = e^{i\pi \sum_{j=1}^N n_j} = \prod_{j=1}^N (1 - 2n_j) = \prod_{j=1}^N \sigma_j^z. \quad (3.78)$$

Using the obvious relations $\mathcal{P}_F \sigma_j^{x,y} \mathcal{P}_F = -\sigma_j^{x,y}$, it is readily to show that the fermionic parity operator commutes with the Hamiltonian, $[\mathcal{P}_F, \mathcal{H}] = 0$. Physically, it corresponds to changing the sign of σ^x operators at all sites simultaneously. Since $\mathcal{P}_F^2 = 1$, its eigenvalues are equal to ± 1 . Therefore, the Hamiltonian \mathcal{H} can be thought as a block diagonal matrix in the eigenbasis of \mathcal{P}_F . The symmetry related with the operator \mathcal{P}_F is termed as \mathbb{Z}_2 symmetry. As we will discuss below it can spontaneously be broken.

Using the relation $K_N a_N^\dagger = -\mathcal{P}_F a_N^\dagger$, the Hamiltonian (3.77) can be explicitly rewritten as

$$\begin{aligned} \mathcal{H} = & -J \sum_{j=1}^{N-1} (a_j^\dagger a_{j+1} + a_j^\dagger a_{j+1}^\dagger + \text{h.c.}) + J(\mathcal{P}_F a_N^\dagger a_1 + \mathcal{P}_F a_N^\dagger a_1^\dagger + \text{h.c.}) \\ & + h \sum_{j=1}^N (2a_j^\dagger a_j - 1). \end{aligned} \quad (3.79)$$

Let us introduce projection operators onto the sectors with the even and odd number of fermions (correspondingly $+1$ and -1 eigenvalues of the parity operator \mathcal{P}_F):

$$\mathcal{P}_{e/o} = (1 \pm \mathcal{P}_F) / 2. \quad (3.80)$$

With the help of the projection operators we define the Hamiltonians in the sectors with the even and odd number of fermions

$$\begin{aligned} \mathcal{H}_{e/o} = \mathcal{P}_{e/o} \mathcal{H} \mathcal{P}_{e/o} = & -J \sum_{j=1}^{N-1} (a_j^\dagger a_{j+1} + a_j^\dagger a_{j+1}^\dagger + \text{h.c.}) + h \sum_{j=1}^N (2a_j^\dagger a_j - 1) \\ & + p_{e/o} J(a_N^\dagger a_1 + a_N^\dagger a_1^\dagger + \text{h.c.}), \end{aligned} \quad (3.81)$$

where $p_{e/o} = \pm 1$. We note that for the even number of fermions, \mathcal{H}_e corresponds to the anti-periodic boundary conditions $a_{N+1} = -a_1$, whereas for the odd number of fermions, \mathcal{H}_o corresponds to the periodic boundary conditions $a_{N+1} = a_1$. Therefore, the operator \mathcal{P}_F plays an important role in the reformulation of the periodic boundary conditions (3.73) in terms of the fermionic operators.

As is mentioned above, the original Hamiltonian can be written in the block-diagonal form

$$\mathcal{H} = \begin{pmatrix} \mathcal{H}_e & 0 \\ 0 & \mathcal{H}_o \end{pmatrix}. \quad (3.82)$$

We emphasize that, for each block, the boundary conditions are different.

3.4.3 The spectrum of Jordan-Wigner fermions

In order to diagonalize the Hamiltonian (3.82) we rewrite it in the momentum space. Let us start from the sector with odd number of fermions, \mathcal{H}_o , and periodic boundary conditions. Let us define the fermionic operators in the

momentum space as

$$\begin{aligned} a_p &= \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{j=1}^N e^{-ipj} a_j, & a_j &= \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_p e^{ipj} a_p, \\ a_p^\dagger &= \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{j=1}^N e^{ipj} a_j^\dagger, & a_j^\dagger &= \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_p e^{-ipj} a_p^\dagger. \end{aligned} \quad (3.83)$$

Here $p = 2\pi n/N$ with $n = -N/2 + 1, \dots, 0, \dots, N/2$ in order to preserve the periodic boundary condition: $\exp(ipN) = 1$. We assume that the number of sites N is even. Here we used the normalization condition $(1/N) \sum_{j=1}^N \exp[i(p - p')j] = \delta_{p,p'}$. Then we obtain

$$\begin{aligned} \mathcal{H}_o &= \sum_{p \neq 0, \pi} \left[2(h - J \cos p) a_p^\dagger a_p - J(e^{ip} a_p^\dagger a_{-p}^\dagger + e^{-ip} a_{-p} a_p) \right] \\ &\quad + 2(h - J)n_0 + 2(h + J)n_\pi - hN. \end{aligned} \quad (3.84)$$

Here we have used that $a_{-\pi} \equiv a_\pi$. We note that, in the first line of Eq. (3.84) for each $p > 0$, there is a term with $-p$ in the sum. Let us use this symmetry explicitly,

$$\begin{aligned} \mathcal{H}_o &= \sum_{0 < p < \pi} \begin{pmatrix} a_p^\dagger & a_{-p} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 2h - 2J \cos p & -2iJ \sin p \\ 2iJ \sin p & -2h + 2J \cos p \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_p \\ a_{-p}^\dagger \end{pmatrix} \\ &\quad + \sum_{0 < p < \pi} 2(h - J \cos p) + 2(h - J)n_0 + 2(h + J)n_\pi - hN. \end{aligned} \quad (3.85)$$

Now in order to diagonalize Hamiltonian \mathcal{H}_o we employ the Bogoliubov transformation for fermions with $0 < p < \pi$:

$$a_p^\dagger = \cos \theta_p \alpha_p^\dagger + i \sin \theta_p \alpha_{-p}, \quad a_{-p} = \cos \theta_{-p} \alpha_{-p} - i \sin \theta_{-p} \alpha_p^\dagger. \quad (3.86)$$

We note that it corresponds to the rotation of the matrix in Eq. (3.85). The corresponding matrix is referred to as the Bogoliubov-de Gennes Hamiltonian. We take the angle θ_p to satisfy the following relation:

$$\begin{aligned} \cos 2\theta_p &= \frac{2h - 2J \cos p}{E_p}, & \sin 2\theta_p &= -\frac{2J \sin p}{E_p}, \\ E_p &= 2\sqrt{(h - J \cos p)^2 + J^2 \sin^2 p}, \end{aligned} \quad (3.87)$$

and we transform the Hamiltonian (3.85) as

$$\mathcal{H}_o = E_o + \sum_{\substack{-\pi < p < \pi \\ p \neq 0}} E_p \alpha_p^\dagger \alpha_p + 2(h - J)n_0 + 2(h + J)n_\pi. \quad (3.88)$$

Here as usual, E_p is the energy of excitations (see Fig. 3.4) while the constant term E_o may be interpreted as the ground state energy (see next subsection)

$$E_o = 2 \sum_{0 < p < \pi} \left[h - J \cos p - \sqrt{(h - J \cos p)^2 + J^2 \sin^2 p} \right] - hN. \quad (3.89)$$

In the case of the even number of fermions the procedure of diagonalization of \mathcal{H}_e is similar. The antiperiodic boundary condition, $a_{N+1} = -a_1$ implies $\exp(ipN) = -1$. To satisfy it, we put $p = \pm(2n - 1)\pi/N$ with $n = 1, \dots, N/2$. We again assume N to be even. Then, we find

$$\mathcal{H}_e = E_e + \sum_{-\pi < p < \pi} E_p \alpha_p^\dagger \alpha_p. \quad (3.90)$$

Here the constant term E_e can be interpreted as the ground state energy

$$E_e = 2 \sum_{0 < p < \pi} \left[h - J \cos p - \sqrt{(h - J \cos p)^2 + J^2 \sin^2 p} \right] - hN. \quad (3.91)$$

We emphasize that the excitation spectrum E_p has the gap equal to $2|h - J|$ (see Fig. 3.4). However, at $h = J$ the gap is closed and the spectrum becomes linear at small p . Usually, such behavior of the excitation spectrum suggests a phase transition.

3.4.4 The phase diagram and topology

Let us start from the ground state of the system. In the sector with the even number of fermions the ground state is the vacuum in which the quasiparticles α_p are absent, $\alpha_p |\text{vac}\rangle = 0$. Then the energy of the corresponding ground state is given as

$$\mathcal{E}_e^{(g)} = E_e = -2 \sum_{n=1}^{N/2} \sqrt{h^2 + J^2 - 2Jh \cos[(2n - 1)\pi/N]}, \quad (3.92)$$

where we use $\sum_{n=1}^{N/2} \cos[(2n - 1)\pi/N] = 0$. In the sector with the odd number of fermions the ground state is given as $c_0^\dagger |\text{vac}\rangle$ (for $h > 0$), i.e. the single fermion state at $p = 0$ is occupied. The corresponding ground state energy reads

$$\mathcal{E}_o^{(g)} = E_e + 2(h - J) = -2J - 2 \sum_{n=1}^{N/2-1} \sqrt{h^2 + J^2 - 2Jh \cos[2n\pi/N]}, \quad (3.93)$$

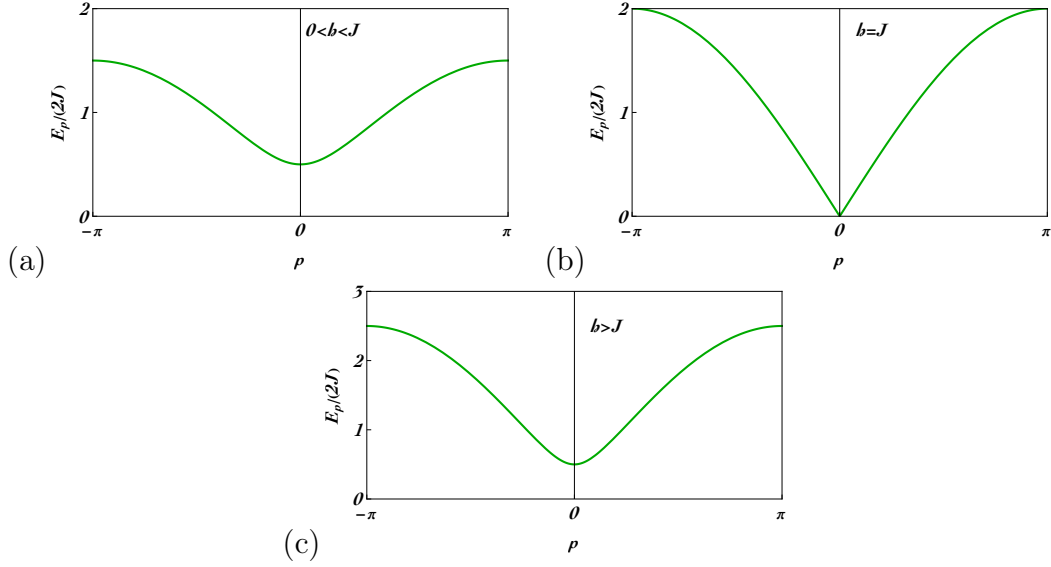


Рис. 3.4: The quasiparticle spectrum E_p at the different values of ratio h/J .

where we used $\sum_{n=1}^{N/2-1} \cos[2n\pi/N] = 0$. In the limit $N \rightarrow \infty$ we find the difference between two ground state energies (see Fig. 3.5(a))

$$\lim_{N \rightarrow \infty} [\mathcal{E}_o^{(g)} - \mathcal{E}_e^{(g)}] = \begin{cases} 0, & h \leq J, \\ 2(h - J), & h > J. \end{cases} \quad (3.94)$$

Therefore, there is a *quantum phase transition*, i.e. phase transition at $T = 0$, between the double degenerate ground state, $\mathcal{E}_o^{(g)} = \mathcal{E}_e^{(g)}$, for $h < J$ and the ground state with the energy $\mathcal{E}_e^{(g)} < \mathcal{E}_o^{(g)}$.

The physics of these phases can be understood from the limiting cases of $h = 0$ and $h = \infty$. At $h = 0$ we have one dimensional Ising model with the ferromagnetic exchange. It has the ferromagnetic ground state with $\langle \sigma_j^x \rangle = 1$ for all $1 \leq j \leq N$ (or with $\langle \sigma_j^x \rangle = -1$). At $h = \infty$ we have the independent spins in the magnetic field. The ground state corresponds to $\langle \sigma_j^z \rangle = 1$ for all $1 \leq j \leq N$. Consequently, at $h = \infty$ the average spin projection along the x direction vanishes, $\langle \sigma_j^x \rangle = 0$. Therefore, we can expect that the magnetization along x direction, $\langle \sigma_j^x \rangle$, can serve as an order parameter for the quantum phase transition. Indeed, one can show that at $N \rightarrow \infty$ and $T = 0$ (see Fig. 3.5(b)):

$$\langle \sigma_j^x \rangle = \begin{cases} (1 - h^2/J^2)^{1/8}, & h \leq J, \\ 0, & h > J. \end{cases} \quad (3.95)$$

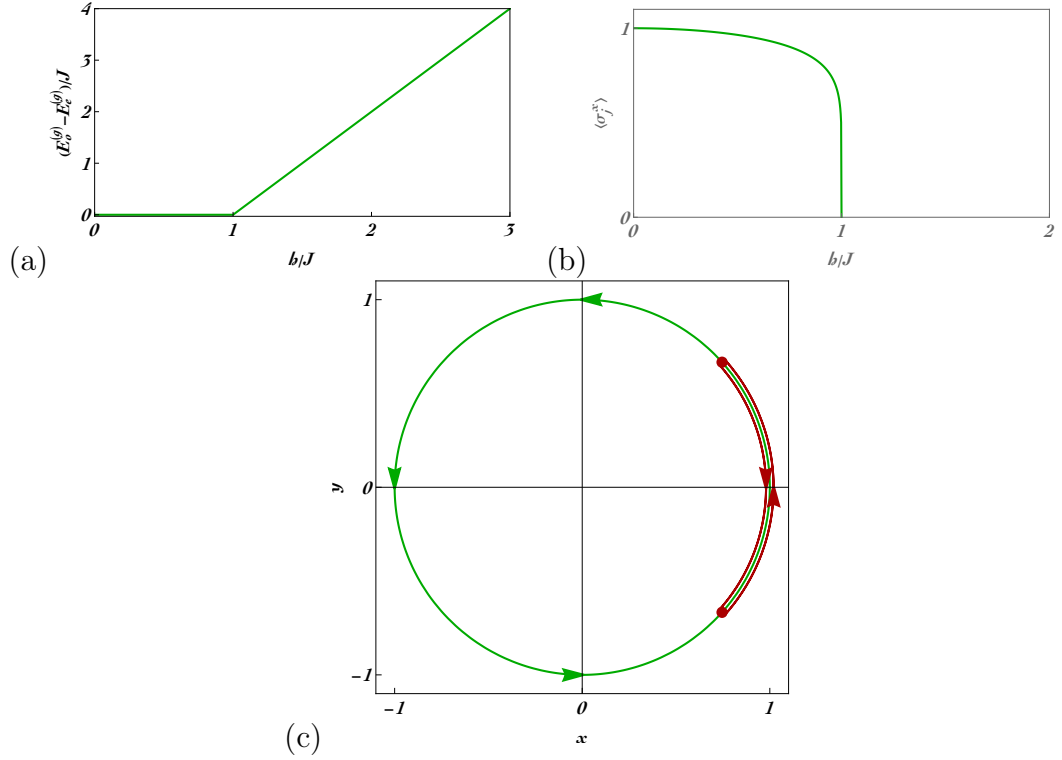


Рис. 3.5: (a) The dependence of difference $\mathcal{E}_o^{(g)} - \mathcal{E}_e^{(g)}$ on the transverse magnetic field h for $N = 2000$. (b) Dependence of the magnetization per site along the x direction at $N \rightarrow \infty$. (c) Evolution of unit vector $\{\cos 2\theta_p, \sin 2\theta_p\}$ with changing p from $-\pi$ to π for $h < J$ (green curve) and $h > J$ (red curve). The arrows show the direction of evolutions.

We note the exponent $1/8$ is not occasional. It reflects the fact that the quantum critical point at $h = J$ describes the same critical theory as a critical point in the two-dimensional classical Ising model.

The difference between phases at $h < J$ and $h > J$ can be comprehended from the topological point of view. Let us consider the evolution of unit vector $\{\cos 2\theta_p, \sin 2\theta_p\}$ while p changes from $-\pi$ to π (see Fig. 3.5(c)). For $h < J$, the vector starts at the direction along the x axis, $\{1, +0\}$, for $p = -\pi$. Then it makes full counter clockwise rotation around the origin, becoming $\{1, -0\}$ at $p = \pi$. Therefore, the unit vector makes the single winding around the origin, $W = -1$. The minus sign indicates that the winding is counterclockwise. For $h > J$, the vector starts at the direction along the x axis, $\{1, +0\}$, at $p = -\pi$. Then it rotates counterclockwise until $p = -\arccos(J/h)$. At that

point the vector changes the direction of its rotation and starts to rotate clockwise until $p = \arccos(J/h)$. Then again the vector changes the direction of its rotation and becomes to rotate counterclockwise arriving at $\{1, -0\}$ for $p = \pi$. Therefore, on the whole, there is no winding of unit vector around the origin, $W = 0$.

The free energy can be written in the standard form

$$F = \mathcal{E}_e^{(g)} - 2T \sum_{0 < p < \pi} \ln(1 + e^{-\beta E_p}), \quad (3.96)$$

where we remind $p = (2n - 1)\pi/N$ with $n = 1, \dots, N/2$. In particular, we obtain the average magnetization in the z direction per site

$$\begin{aligned} \langle \sigma_j^z \rangle &= -\frac{1}{N} \frac{\partial F}{\partial h} = \frac{4}{N} \sum_{0 < p < \pi} \frac{h - J \cos p}{E_p} \tanh \frac{E_p}{2T} \\ &\xrightarrow{N \rightarrow \infty} \int_0^\pi \frac{dp}{\pi} \frac{h - J \cos p}{\sqrt{h^2 + J^2 - 2hJ \cos p}} \tanh \frac{\sqrt{h^2 + J^2 - 2hJ \cos p}}{T}. \end{aligned} \quad (3.97)$$

At $T = 0$ the integral over p can be evaluated in the terms of the elliptic integrals

$$\langle \sigma_j^z \rangle = \frac{h - J}{\pi h} K \left(\frac{4hJ}{(h + J)^2} \right) + \frac{h + J}{\pi h} E \left(\frac{4hJ}{(h + J)^2} \right), \quad (3.98)$$

where $K(m) = \int_0^{\pi/2} d\phi / \sqrt{1 - m \sin^2 \phi}$ and $E(m) = \int_0^{\pi/2} d\phi \sqrt{1 - m \sin^2 \phi}$. The behavior of $\langle \sigma_j^z \rangle$ as a function of h is shown in Fig. 3.6. We emphasize that $\langle \sigma_j^z \rangle$ is nonzero for all $h > 0$ and tends to unity as $h \rightarrow \infty$. There is a cusp at $h = J$ for $T = 0$, indicating the quantum phase transition. At $T > 0$ the cusp in $\langle \sigma_j^z \rangle$ disappears. It indicates the absence of the phase transition at $T > 0$.

Finally, we note that the one-dimensional Ising model in the transverse field describes magnetic properties of CoNb_2O_6 .

Задача на семинар 35: Derive Eq. (3.94).

Задача на семинар 36: Derive Eq. (3.95).

Упражнение 65: Check that representation (3.74) results in the proper commutation relations for the spin operators, $[\sigma_j^a, \sigma_k^b] = 2i\epsilon_{abc}\delta_{jk}\sigma_j^c$.

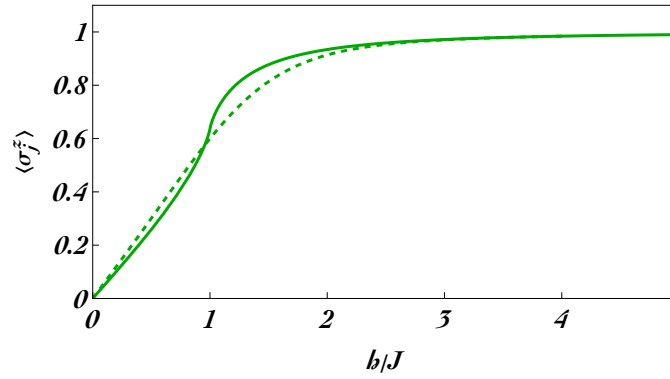


Рис. 3.6: The dependence of $\langle \sigma_j^z \rangle$ on h at different temperatures. The solid curve is for $T = 0$. The dashed curve is for $J = 0.7T$.

Упражнение 66: Compute $\mathcal{E}_o^{(g)} - \mathcal{E}_e^{(g)}$ at the critical point $h = J$ for $N \gg 1$.

Упражнение 67: Compute the specific heat at $T \ll |h - J| \ll h$.

Упражнение 68: Compute the specific heat at $h = J$.

3.5 Переход Березинского—Костерлиц—Тхоулесса

Введение

В этой лекции мы обсуждаем классическую модель ХУ в двумерном пространстве. Эта классическая модель демонстрирует фазовый переход, известный как переход Березинского—Костерлиц—Тхоулесса. Важность этого перехода состоит в том, что он выходит за рамки парадигмы Ландау фазовых переходов. Более подробное изложение можно найти в оригинальных работах Березинского [14, 15] и в недавнем обзоре Костерлица [19].

3.5.1 Переходы за пределами парадигмы Ландау

Как обсуждалось на предыдущих лекциях, парадигма разложения Ландау предполагает наличие параметра порядка в фазе с более низкой симметрией (при $T < T_c$). В частности, это влечёт за собой следующие зависимости функции корреляции поля параметра порядка:

$$\lim_{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|\rightarrow\infty} \langle \varphi(\mathbf{r})\varphi(\mathbf{r}') \rangle \sim \begin{cases} \exp(-|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|/\xi), & T > T_c, \\ \langle \varphi(\mathbf{r}) \rangle^2, & T < T_c. \end{cases} \quad (3.99)$$

Наличие ненулевого $\langle \varphi(\mathbf{r}) \rangle$ при $T < T_c$ нарушает соответствующую симметрию, например $SU(2)$ в случае фазового перехода парамагнетик \rightarrow ферромагнетик. Однако это не единственный возможный сценарий. Альтернативная парадигма гласит:

$$\lim_{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|\rightarrow\infty} \langle \varphi(\mathbf{r})\varphi(\mathbf{r}') \rangle \sim \begin{cases} \exp(-|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|/\xi), & T > T_{\text{ВКТ}}, \\ |\mathbf{r}-\mathbf{r}'|^{-\eta}, & T < T_{\text{ВКТ}}, \end{cases} \quad (3.100)$$

без изменения симметрии. Хотя $\langle \varphi(\mathbf{r}) \rangle$ равно нулю как выше, так и ниже $T_{\text{ВКТ}}$, т.е. нет долгосрочного порядка, фазы отличаются поведением корреляционных функций. Соответствующий переход называется переходом Березинского—Костерлиц—Тхоулесса.

3.5.2 Классическая двумерная модель ХУ

Рассмотрим классическую двумерную модель ХУ, задаваемую гамильтонианом

$$\mathcal{H} = J \sum_{\langle jk \rangle} (1 - \mathbf{n}_j \cdot \mathbf{n}_k), \quad (3.101)$$

где \mathbf{n}_j — единичный вектор в 2D, ассоциированный с узлом j на квадратной решётке. Символ $\langle jk \rangle$ обозначает сумму по всем соседним узлам. Удобно параметризовать единичный вектор углом: $\mathbf{n} = \{\cos \theta, \sin \theta\}$. Тогда гамильтониан принимает вид

$$\mathcal{H} = J \sum_{\langle jk \rangle} [1 - \cos(\theta_j - \theta_k)]. \quad (3.102)$$

Функция корреляции, поведение которой выявляет ВКТ-переход, может быть определена как

$$\langle \cos(\theta_j - \theta_k) \rangle = \left(\prod_l \int_0^{2\pi} \frac{d\theta_l}{2\pi} \right) \cos(\theta_j - \theta_k) e^{-\beta \mathcal{H}} / \left(\prod_l \int_0^{2\pi} \frac{d\theta_l}{2\pi} \right) e^{-\beta \mathcal{H}}. \quad (3.103)$$

Из данного определения сразу видно, что единственным параметром, задающим физику модели, является J/T . При высоких температурах функцию корреляции (3.103) можно вычислить в разложении по J/T , последовательно расширяя $\exp(-\beta \mathcal{H})$. Поскольку $\int_0^{2\pi} d\theta_l e^{i\theta_l} = 0$, нужно найти минимальный порядок n , при котором в $(\beta \mathcal{H})^n$ углы θ_j и θ_k встречаются по одному разу, а также минимальное число углов на узлах вдоль пути между j и k (см. рис. 3.7). В континуальном пределе при $T \gg J$ получаем

$$\langle \cos(\theta_j - \theta_k) \rangle \sim \exp(-|\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_k|/\xi), \quad \xi = \frac{a}{\ln(2T/J)}, \quad (3.104)$$

где a — константа решётки.

В противоположном пределе низких температур, $T \ll J$, можно полагать, что направления векторов \mathbf{n}_j на соседних узлах близки (аналогично ферромагнитному состоянию). Разложив разность углов до второго порядка по шагу решётки, получаем континуальный гамильтониан

$$\mathcal{H} = \frac{J}{2} \int d^2 \mathbf{r} (\nabla \theta)^2. \quad (3.105)$$

Функцию корреляции (3.103) можно записать в виде

$$\begin{aligned} \langle \cos(\theta_j - \theta_k) \rangle &= \frac{1}{Z} \int D[\theta] e^{i\theta(\mathbf{r}_j) - i\theta(\mathbf{r}_k)} e^{-(\beta J/2) \int d^2 \mathbf{r} (\nabla \theta)^2}, \\ Z &= \int D[\theta] e^{-(\beta J/2) \int d^2 \mathbf{r} (\nabla \theta)^2}. \end{aligned} \quad (3.106)$$

3.5.3 Модель Вильена на двойственной решётке

В анализе при низких температурах выше мы пренебрегли 2π -периодичностью гамильтониана относительно замены угла $\theta_j \rightarrow \theta_j + 2\pi$. Как будет показано далее, эта периодичность критична для точного описания ВКТ-перехода.

Введём функцию $\tilde{V}(s)$ определением

$$e^{-\beta J(1-\cos\theta)} = \sum_{s=-\infty}^{\infty} e^{is\theta + \tilde{V}(s)}, \quad e^{\tilde{V}(s)} = \int_0^{2\pi} \frac{d\theta}{2\pi} e^{-\beta J(1-\cos\theta) - is\theta} = e^{-\beta J} I_s(\beta J), \quad (3.110)$$

где $I_s(z)$ — модифицированная функция Бесселя. Введя целочисленную переменную s для каждой связи квадратной решётки и воспользовавшись представлением (3.110), можно проинтегрировать по углам θ_l в функции распределения, см. (3.103). Для каждого узла l такая интеграция налагает ограничение $s_x + s_y = s_{-x} + s_{-y}$, см. рис. 3.8. С физической точки зрения это ограничение связано с тем, что число исходных переменных (углов) равно числу узлов M , а число переменных s совпадает с числом связей — тоже $2M$. M ограничений сохраняют число степеней свободы. Для явного разрешения этого условия вводят новый набор целых переменных $\{\tilde{s}\}$, ассоциированных с центрами клеток. Они связаны с первоначальными так (см. рис. 3.8): $s_x = \tilde{s}_A - \tilde{s}_B$, $s_y = \tilde{s}_D - \tilde{s}_A$, $s_{-x} = \tilde{s}_D - \tilde{s}_C$, $s_{-y} = \tilde{s}_C - \tilde{s}_B$. Обозначим центр клеток как *двойственную решётку* относительно исходной. Тогда функция распределения на двойственной решётке записывается:

$$Z = \sum_{\{\tilde{s}_l\}} \exp \left[\sum_{\langle ll' \rangle} \tilde{V}(\tilde{s}_l - \tilde{s}_{l'}) \right]. \quad (3.111)$$

Используя формулу Пуассона

$$\sum_{s=-\infty}^{\infty} g(s) = \sum_{m=-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} d\phi g(\phi) e^{2\pi i m \phi}, \quad (3.112)$$

можно выразить Z как

$$Z = \sum_{\{m_l\}} \prod_l \left(\int_{-\infty}^{\infty} d\phi_l \right) \exp \left[\sum_{\langle ll' \rangle} \tilde{V}(\phi_l - \phi_{l'}) + 2\pi i \sum_l m_l \phi_l \right]. \quad (3.113)$$

Здесь ϕ_l — действительная переменная, соответствующая s_l в формуле (3.112).

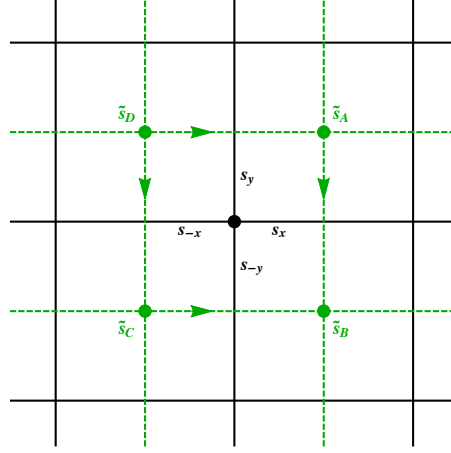


Рис. 3.8: Схема исходной квадратной решётки с переменными s_x, s_y , ассоциированными со связями, и двойственной решётки с переменными $\tilde{s}_{A,B,C,D}$, ассоциированными с её узлами.

Используя асимптотическое выражение для $\tilde{V}(\phi)$ при низких температурах $T \ll J$,

$$\exp[\tilde{V}(\phi)] \approx \frac{1}{\sqrt{2\pi\beta J}} \exp[-\phi^2/(2\beta J)], \quad (3.114)$$

получаем функцию распределения так называемой *модели Вильена* на двойственной решётке:

$$Z = \sum_{\{m_l\}} \prod_l \left(\int_{-\infty}^{\infty} d\tilde{\theta}_l \right) \exp \left[-\frac{\beta J}{2} \sum_{\langle l l' \rangle} (\tilde{\theta}_l - \tilde{\theta}_{l'})^2 + 2\pi i \beta J \sum_l m_l \tilde{\theta}_l \right], \quad (3.115)$$

где введено $\tilde{\theta}_l = \phi_l/(\beta J)$, а несущественные константные множители опущены.

3.5.4 Анализ методом ренормгруппы

Рассмотрим теперь функцию распределения так называемой обобщённой модели Вильена:

$$Z = \sum_{\{m_l\}} \prod_l \left(\int_{-\infty}^{\infty} d\theta_l y^{m_l^2} e^{2\pi i \beta J \theta_l m_l} \right) \exp \left[-\frac{\beta J}{2} \sum_{\langle l l' \rangle} (\theta_l - \theta_{l'})^2 \right]. \quad (3.116)$$

Здесь для краткости опущен тильд над θ_l , а y — так называемая *фугицития*. Фугицития возникает вследствие логарифмического взаимодействия между целыми числами m_l , которые отвечают за вихри. Поскольку это логарифмическое взаимодействие плохо определено на масштабе порядка решёточного шага, необходимо ввести фугицитию, содержащую информацию о микроскопическом строении модели. Параметр y оценивается как $\ln y \sim -\beta J$.

Далее будем считать $y \ll 1$. Просуммировав по целым m_l , получаем

$$Z = \prod_l \left(\int_{-\infty}^{\infty} d\theta_l \vartheta_3(\pi\beta J\theta_l, y) \right) \exp \left[-\frac{\beta J}{2} \sum_{\langle ll' \rangle} (\theta_l - \theta_{l'})^2 \right], \quad (3.117)$$

где $\vartheta_3(u, y)$ — эллиптическая тета-функция. Используя асимптотическое разложение $\ln \vartheta_3(u, y) = 2y \cos(2u)$ ($y \rightarrow 0$), в континуальном пределе ($a \rightarrow 0$) получаем

$$Z = \int D[\theta] \exp(-\beta \mathcal{H}_{\text{eff}}[\theta]), \quad (3.118)$$

где

$$\mathcal{H}_{\text{eff}} = \frac{J}{2} \int d^2 \mathbf{r} (\nabla \theta)^2 - 2\tilde{y} \int d^2 \mathbf{r} \cos[2\pi\beta J\theta], \quad (3.119)$$

и $\tilde{y} = y/a^2$. Сравнивая с (3.106), видим, что вихри добавляют в эффективный гамильтониан нелинейный член. Поскольку \mathcal{H}_{eff} оказывается нелинейным по θ , можно применить метод ренормгруппы. При $y \ll 1$ выводятся уравнения ренормгруппы:

$$\frac{d\bar{y}}{dl} = -\bar{y}x, \quad \frac{dx}{dl} = -\bar{y}^2, \quad (3.120)$$

где введены переменные $x = \pi\beta J - 2$, $\bar{y} = \frac{16\sqrt{2}y}{a\Lambda}$, а $\Lambda \sim 1/a$ — ультрафиолетовый срез. Эти уравнения справедливы при $|x| \ll 1$ и $\bar{y} \ll 1$ и демонстрируют интересное поведение в области ВКТ-перехода.

При $x > 0$ существует линия неподвижных точек $\bar{y} = 0$ (так как по определению $\bar{y} > 0$), устойчивая в инфракрасном пределе. При $x < 0$ линия неподвижных точек $\bar{y} = 0$ оказывается неустойчивой в инфракрасном пределе. Неподвижная точка ($x = 0$, $\bar{y} = 0$) разделяет устойчивые и неустойчивые линии. Существуют две сепаратрисы $x = \pm\bar{y}$. Поток РГ изображён на рис. 3.9. Поскольку большие x соответствуют низким температурам, устойчивая линия неподвижных точек соответствует низкотемпературной фазе 2D XY-модели. Наличие линии неподвижных точек объясняет степенной (power-law) характер зависимости

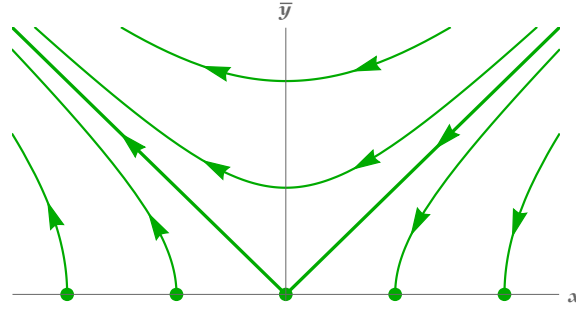


Рис. 3.9: Ренормгрупповой поток, соответствующий уравнениям (3.120). Стрелки указывают направление к инфракрасному пределу.

корреляционных функций, типичный для таких точек. Температура перехода определяется положением сепаратрисы $x = \bar{y}$, или в терминах температуры: $T_{\text{ВКТ}} = \frac{2+\bar{y}_0}{\pi} J$, где \bar{y}_0 — начальная величина фугиции. Появление поправки, связанной с фугицией, физически соответствует взаимодействию спин-волн.

При $T > T_{\text{ВКТ}}$ и $\bar{y} > x$ фугиция в итоге растёт без ограничения. Условие $\bar{y}(l \sim \ln \xi) \sim 1$ задаёт корреляционную длину. Решение уравнений (3.120) приводит к нетривиальному виду зависимости корреляционной длины: $\ln \xi \sim \sqrt{\frac{T_{\text{ВКТ}}}{T - T_{\text{ВКТ}}}}$.

Задача на семинар 37: Выведите уравнение (3.104).

Задача на семинар 38: Интегрируйте по $\tilde{\theta}$ и покажите, что целочисленные величины m_l удовлетворяют условию $\sum_l m_l = 0$. Кроме того, продемонстрируйте логарифмическое взаимодействие между числами m_l .

Задача на семинар 39: Выведите уравнения ренормгруппы для ВКТ-перехода, см. уравнения (3.120).

Упражнение 69: Вычислите функцию корреляции $\langle \cos^3(\theta_j - \theta_k) \rangle$ с экспоненциальной точностью при $T \gg J$.

Упражнение 70: Вычислите интеграл

$$\int \frac{d^2 \mathbf{q}}{(2\pi)^2} \frac{|1 - \exp(i\mathbf{q}\mathbf{R})|^2}{q^2}.$$

Упражнение 71: Найдите функцию корреляции $\langle \cos(3(\theta_j - \theta_k)) \rangle$ при низких температурах $T \ll J$.

Упражнение 72: Оцените фугицитию $\ln y \sim -\beta J$ исходя из логарифмического взаимодействия между вихрями.

Упражнение 73: Найдите температурную зависимость корреляционной длины при $T - T_{\text{ВКТ}} \ll T_{\text{ВКТ}}$.

Глава 4

Статистическая механика открытых систем

Introduction

In this chapter we discuss how to probe the system in equilibrium and describe the system coupled to thermal reservoir or thermostat. We will demonstrate that the response of the system in equilibrium to external weak perturbation is determined by the equilibrium properties.

4.1 Fluctuation-dissipation theorem and the Kubo formula

Introduction

In this lecture we discuss the powerful tool used to describe the linear response of the equilibrium systems to an external perturbation. Surprisingly, such a linear response is intimately related with thermodynamic fluctuations.

4.1.1 The generalized susceptibility

Let us consider time-dependent perturbation $\mathcal{V} = -\mathcal{X}f(t)$. Here $f(t)$ is some given classical time-dependent force and \mathcal{X} denotes a certain (many-body) operator. The total Hamiltonian becomes $\mathcal{H} = \mathcal{H}_0 + \mathcal{V}$. Then the quantum mechanical and thermal average of $\mathcal{X}(t)$ are determined as follows

$$\langle \mathcal{X}(t) \rangle = \text{Tr} [U^{-1}(t) \mathcal{X} U(t) e^{-\beta \mathcal{H}_0}] / \text{Tr} e^{-\beta \mathcal{H}_0}, \quad (4.1)$$

the evolution operator being

$$U(t) = \mathcal{T} \exp \left[-i \int_{-\infty}^t dt' \mathcal{H}(t') \right]. \quad (4.2)$$

We note that the operator \mathcal{X} couples directly to the external classical force f . This implies that the operator should obey the bosonic commutation relations. As an example, the force can be an external electric field coupling the product of creation and annihilation fermionic operators.

For simplicity, we assume that the average $\langle \mathcal{X}(t) \rangle$ vanishes, $\langle \mathcal{X}(t) \rangle_{f=0} = 0$, in the absence of perturbation, $f = 0$. Then in the limit of $f \rightarrow 0$, i.e., in the *linear response* regime, the average $\langle \mathcal{X}(t) \rangle$ should be proportional to f :

$$\langle \mathcal{X}(t) \rangle = \int_{-\infty}^t d\tau f(\tau) \alpha_{\mathcal{X}}(t - \tau). \quad (4.3)$$

The function $\alpha_{\mathcal{X}}(t)$ is termed as the *generalized susceptibility*.

Let us consider the harmonic force $f(t) = (f_{\omega} e^{-i\omega t} + f_{-\omega} e^{i\omega t})/2$ with $f_{-\omega} = f_{\omega}^*$ to ensure that $f(t)$ is a real function. Then we find

$$\begin{aligned} \langle \mathcal{X}(t) \rangle &= \frac{1}{2} \langle \mathcal{X}(t) \rangle_{\omega} e^{-i\omega t} + \frac{1}{2} \langle \mathcal{X}(t) \rangle_{-\omega} e^{i\omega t}, \\ \langle \mathcal{X}(t) \rangle_{\omega} &= \alpha_{\mathcal{X}}(\omega) f_{\omega}, \quad \alpha_{\mathcal{X}}(\omega) = \int_0^{\infty} dt \alpha_{\mathcal{X}}(t) e^{i\omega t}. \end{aligned} \quad (4.4)$$

The imaginary part of the generalized susceptibility determines the energy dissipation rate averaged in time

$$Q = \frac{dE}{dt} = \left\langle \frac{\partial \mathcal{H}}{\partial t} \right\rangle = -\overline{\langle \mathcal{X}(t) \rangle \frac{df}{dt}} = \frac{\omega}{2} \text{Im} \alpha_{\mathcal{X}}(\omega) |f_\omega|^2. \quad (4.5)$$

Here we used the following definition of the energy $E(t) = \text{Tr}[\rho(t)\mathcal{H}(t)]$. The condition $Q > 0$ implies that $\text{Im} \alpha_{\mathcal{X}}(\omega) \propto \text{sgn} \omega$.

4.1.2 The fluctuation dissipation theorem

Let us compute the energy dissipation rate Q within the framework of quantum mechanics. The Hamiltonian \mathcal{H}_0 has eigen energies E_a and eigenstates $|a\rangle$. The time-dependent perturbation results in the transitions between the unperturbed states. The transition probability from a state $|a\rangle$ to a state $|b\rangle$ is given by the Fermi golden rule as

$$w_{a \rightarrow b} = \frac{\pi |f_\omega|^2}{2} |\langle a | \mathcal{X} | b \rangle|^2 \left[\delta(\omega + E_b - E_a) + \delta(\omega + E_a - E_b) \right]. \quad (4.6)$$

Then energy dissipation rate Q becomes

$$Q = \sum_{ab} \rho_a w_{a \rightarrow b} (E_b - E_a) = \frac{\pi \omega |f_\omega|^2}{2} \sum_{ab} |\langle a | \mathcal{X} | b \rangle|^2 \delta(\omega + E_a - E_b) \times [\rho_b - \rho_a] \quad (4.7)$$

where $\rho_a = \exp(-\beta E_a)/Z$ is the density matrix in the energy representation. Comparing Eqs. (4.5) and (4.7), we find the following result for the imaginary part of the generalized susceptibility:

$$\text{Im} \alpha_{\mathcal{X}}(\omega) = \pi (1 - e^{-\beta \omega}) \sum_{ab} \rho_a |\langle a | \mathcal{X} | b \rangle|^2 \delta(\omega + E_a - E_b). \quad (4.8)$$

Let us turn now to variance for \mathcal{X} which is a different quantity on the first sight:

$$\langle \mathcal{X}^2 \rangle = \text{Tr} \rho \mathcal{X}^2 = \sum_a \rho_a \langle a | \mathcal{X}^2 | a \rangle = \sum_{ab} \rho_a |\langle a | \mathcal{X} | b \rangle|^2. \quad (4.9)$$

It is convenient to rewrite $\langle \mathcal{X}^2 \rangle$ formally as follows

$$\langle \mathcal{X}^2 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\omega}{2\pi} \langle \mathcal{X}^2 \rangle_\omega \quad (4.10)$$

where

$$\langle \mathcal{X}^2 \rangle_\omega = \pi (1 + e^{-\beta\omega}) \sum_{ab} \rho_a |\langle a | \mathcal{X} | b \rangle|^2 \delta(\omega + E_a - E_b). \quad (4.11)$$

Comparing Eqs. (4.11) and (4.8), we obtain the fluctuation dissipation theorem derived originally by H. Callen and T. Welton [20] ,

$$\langle \mathcal{X}^2 \rangle_\omega = \text{Im } \alpha_{\mathcal{X}}(\omega) \coth \frac{\omega}{2T}, \quad \langle \mathcal{X}^2 \rangle = \int_0^\infty \frac{d\omega}{\pi} \text{Im } \alpha_{\mathcal{X}}(\omega) \coth \frac{\omega}{2T}. \quad (4.12)$$

In conclusion, we draw attention to this remarkable relation connecting the fluctuations in the thermally equilibrium system with the linear response to some time-dependent perturbation and, as a consequence, to energy dissipation.

4.1.3 The Kramers-Kronig relations

Let us consider the generalized susceptibility $\alpha_{\mathcal{X}}(\omega)$ as a function of the frequency ω in the complex plane, $\omega = \omega' + i\omega''$. Since $\alpha_{\mathcal{X}}(t)$ is finite, the generalized susceptibility $\alpha_{\mathcal{X}}(\omega)$ is also finite for $\omega'' > 0$. This implies that $\alpha_{\mathcal{X}}(\omega)$ is analytic function in the upper half-plane of ω , i.e., it has no poles. Such functions in physics are referred as *retarded* functions. Taking Eq. (4.8) into account, we can construct the expression for the retarded function $\alpha_{\mathcal{X}}(\omega)$ in the following form:

$$\alpha_{\mathcal{X}}(\omega) = \sum_{ab} (\rho_b - \rho_a) \frac{|\langle a | \mathcal{X} | b \rangle|^2}{\omega + E_a - E_b + i0}. \quad (4.13)$$

Here we have used the relation $(x + i0)^{-1} = \text{p.v. } x^{-1} - \pi\delta(x)$, where p.v. denotes the Cauchy principal value.

Using Eq. (4.8), we find the following relation

$$\text{p.v.} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\Omega}{\pi} \frac{\text{Im } \alpha_{\mathcal{X}}(\Omega)}{\Omega - \omega} = \text{Re } \alpha_{\mathcal{X}}(\omega). \quad (4.14)$$

Similarly, we obtain with the help of Eq. (4.13),

$$\text{p.v.} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\Omega}{\pi} \frac{\text{Re } \alpha_{\mathcal{X}}(\Omega)}{\Omega - \omega} = -\text{Im } \alpha_{\mathcal{X}}(\omega). \quad (4.15)$$

The relations (4.14) and (4.15) are known as the *Kramers-Kronig relations*. In mathematics they are known as the Sokhotski–Plemelj theorem and Hilbert transform.

We note that, using Eq. (4.14), we can reproduce the result (1.33) from the fluctuation-dissipation relation. Provided that the characteristic frequencies in the generalized susceptibility are much smaller than the temperature, we find

$$\langle \mathcal{X}^2 \rangle \approx 2T \int_0^\infty \frac{d\omega}{\pi} \frac{\text{Im } \alpha_{\mathcal{X}}(\omega)}{\omega} = T \text{Re } \alpha_{\mathcal{X}}(0). \quad (4.16)$$

4.1.4 The Kubo formula

Let us consider the two-time correlation function

$$\begin{aligned} \langle \mathcal{X}(t) \mathcal{X}(t') \rangle &= \text{Tr} \left[\rho e^{-i\mathcal{H}_0 t} \mathcal{X} e^{i\mathcal{H}_0(t-t')} \mathcal{X} e^{i\mathcal{H}_0 t'} \right] \\ &= \sum_{ab} \rho_a |\langle a | \mathcal{X} | b \rangle|^2 e^{i(E_b - E_a)(t-t')}. \end{aligned} \quad (4.17)$$

Then one can check that

$$\alpha_{\mathcal{X}}(\omega) = \alpha_{\mathcal{X}}^R(\omega) = i \int_0^\infty dt e^{i(\omega+i0)t} \text{Tr} \left([\mathcal{X}(t), \mathcal{X}(0)] \rho \right). \quad (4.18)$$

This relation is referred to as the *Kubo formula*. It is a practical tool of calculating the generalized susceptibilities.

In the similar way one can check that the following relation holds for

$$\langle \mathcal{X}^2 \rangle_\omega = \frac{1}{2i} \alpha_{\mathcal{X}}^K(\omega), \quad \alpha_{\mathcal{X}}^K(\omega) = i \int_{-\infty}^\infty dt e^{i\omega t} \text{Tr} \left(\{ \mathcal{X}(t), \mathcal{X}(0) \} \rho \right). \quad (4.19)$$

The function $\alpha_{\mathcal{X}}^K(\omega)$ is termed as the *Keldysh function*. The fluctuation dissipation theorem relates the Keldysh and retarded response functions as

$$\alpha_{\mathcal{X}}^K(\omega) = 2i \text{Im } \alpha_{\mathcal{X}}^R(\omega) \coth \frac{\omega}{2T}. \quad (4.20)$$

We note that there is analogous expression for the operators obeying the fermionic anti-commutation relations.

Задача на семинар 40: Consider the Hamiltonian $H = \sum_{\alpha} \varepsilon_{\alpha} b_{\alpha}^{\dagger} b_{\alpha}$ where b_{α}^{\dagger} and b_{α} are the creation and annihilation bosonic operators. Find $i \int_0^\infty dt e^{i(\omega+i0)t} \text{Tr}([b_{\alpha}(t), b_{\alpha}^{\dagger}] \rho)$ and $i \int_0^\infty dt e^{i\omega t} \text{Tr}(\{b_{\alpha}(t), b_{\alpha}^{\dagger}\} \rho)$.

Задача на семинар 41: Discuss the fluctuation-dissipation relation for the case of spatially dependent force.

Упражнение 74: Prove the relation

$$\alpha(i\omega) = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\Omega}{\pi} \frac{\text{Im } \alpha_{\mathcal{X}}(\Omega)}{\Omega - i\omega}.$$

Упражнение 75: Let us define the correlation function $R_{\mathcal{X}}(\omega) = \int dt \langle \mathcal{X}(t) \mathcal{X}(0) \rangle e^{i\omega t}$. Demonstrate that it satisfies the detailed balance condition: $R_{\mathcal{X}}(-\omega) = e^{-\beta\omega} R_{\mathcal{X}}(\omega)$.

Упражнение 76: To derive expression (4.18) by solving the equation for the density matrix to first order in perturbation $V = -\mathcal{X} f(t)$.

Упражнение 77: The Hamiltonian is affected by the force $f(t) = ut$. Determine the time dependence of $\langle [\mathcal{H}(t) - \mathcal{H}(0)]^2 \rangle$. Express the result in terms of the generalized susceptibility $\alpha_{\mathcal{X}}$.

4.2 The Gorini-Kossakowski-Sudarshan-Lindblad equation

Introduction

In this lecture we will derive the equation governing the dynamics of quantum system coupled to the thermal reservoir. We will present such a derivation for a concrete quantum system.

4.2.1 Helical 1D electrons coupled to a magnetic impurity

For definiteness, we consider magnetic impurity of spin S coupled by an exchange interaction to helical 1D electrons. This system is described by the following Hamiltonian

$$H = H_e + H_i + H_{e-i}. \quad (4.21)$$

Here

$$H_e = iv \int dy \Psi^\dagger(y) \sigma_z \partial_y \Psi(y) \quad (4.22)$$

is the Hamiltonian for helical 1D electrons moving along the y axis at velocity v . Here $\Psi(y) = \{\Psi_\uparrow(y), \Psi_\downarrow(y)\}$ and $\Psi^\dagger(y) = \{\Psi_\uparrow^\dagger(y), \Psi_\downarrow^\dagger(y)\}$ denote the spinor annihilation and creation operators of a helical electron at point y . They satisfy the following commutation relation

$$\Psi_\sigma(y) \Psi_{\sigma'}^\dagger(y') + \Psi_{\sigma'}^\dagger(y') \Psi_\sigma(y) = \delta_{\sigma\sigma'} \delta(y - y'). \quad (4.23)$$

The Hamiltonian H_{e-i} describes the exchange interaction between spin S at the point y_0 and helical electrons,

$$H_{e-i} = \frac{\mathcal{J}_{jk}}{\nu} S_j : s_k :, \quad s_k = \frac{1}{2} \Psi^\dagger(y_0) \sigma_k \Psi(y_0), \quad : s_k := s_k - \langle s_k \rangle, \quad (4.24)$$

where $\langle s_k \rangle$ is the average value of the spin density of helical electrons and $\nu = 1/(2\pi v)$ stands for the density of states. Finally, the Hamiltonian H_i describes the dynamics of an isolated spin. In the simplest case it is given as

$$H_i = h_j S_j, \quad h_j = \mathcal{J}_{jk} \langle s_k \rangle / \nu. \quad (4.25)$$

4.2.2 Perturbation theory for the reduced density matrix

The density matrix ρ of the total system is described by the *Liouville equation* with the Hamiltonian H , i.e., $d\rho(t)/dt = -i[H, \rho(t)]$. Our aim is to derive

the equation governing the time dynamics for the reduced density matrix of magnetic impurity. The latter is formally defined as $\rho_S = \text{Tr}_e \rho$, where Tr_e denotes the trace over the electronic degrees of freedom. In order to derive the equation for $\rho_S(t)$, we employ second-order perturbation theory in the exchange interaction $\mathcal{J}_{ij} \ll 1$. At first, we change the representation to the interaction one, $\rho(t) = U^{-1}(t)\rho_I(t)U(t)$, where

$$U(t) = U_i(t)U_e(t) = U_e(t)U_i(t), \quad U_e(t) = e^{-iH_e t}, \quad U_i(t) = e^{-iH_i t}. \quad (4.26)$$

The density matrix $\rho_I(t)$ satisfies the following equation

$$\frac{d\rho_I(t)}{dt} = -i[\mathcal{V}_I(t), \rho_I(t)], \quad \mathcal{V}_I(t) = U^{-1}(t)H_{e-i}U(t). \quad (4.27)$$

In order to make the perturbative treatment possible, we formally solve the evolution equation (4.27) and substitute the result back into (4.27):

$$\frac{d\rho_I}{dt} = -i[\mathcal{V}_I(t), \rho_I(-\infty)] + \int_{-\infty}^t dt' [\mathcal{V}_I(t), [\rho_I(t'), \mathcal{V}_I(t')]]. \quad (4.28)$$

Tracing out electrons, we obtain

$$\frac{d\rho_{S,I}(t)}{dt} = -i\text{Tr}_e [\mathcal{V}_I(t), \rho_I(-\infty)] + \int_{-\infty}^t dt' \text{Tr}_e \left([\mathcal{V}_I(t), [\rho_I(t'), \mathcal{V}_I(t')]] \right) \quad (4.29)$$

where $\rho_{S,I}(t)$ is the reduced density matrix in the interacting representation, $\rho_{S,I}(t) = U_i(t)\rho_S(t)U_i^{-1}(t)$. We assume that the electron-impurity interaction is switched on adiabatically, so that the distribution of the edge electrons is unperturbed at $t = -\infty$. Therefore, $\text{Tr}_e [\mathcal{V}_I(t), \rho_I(-\infty)] = 0$, as \mathcal{V}_I contains the electron operators with zero average alone. Moreover, in the weak coupling regime, $\mathcal{J}_{ij} \ll 1$, it is possible to write approximately $\rho_I(t) \approx \rho_{S,I} \otimes \rho_e^{(0)}$ on the right-hand side of the master equation. Here $\rho_e^{(0)} \propto \exp[-\beta H_e - (e\beta V/2) \int dy \Psi^\dagger(y) \sigma_z \Psi(y)]$ denotes the initial density matrix for helical 1D electrons with bias voltage V applied. We note that matrix $\rho_e^{(0)}$ is the Gibbs distribution with the chemical potential $\pm eV/2$ for the spin-up/down electrons. Finally, substituting the explicit form of the perturbation \mathcal{V}_I , we find

$$\frac{d\rho_{S,I}}{dt} = \mathcal{J}_{rj}\mathcal{J}_{lk} \int_{-\infty}^t dt' \left(\chi_{jk}(t-t') [S_r^I(t')\rho_{S,I}(t'), S_l^I(t)] + \text{h.c.} \right)$$

where $s_k^I(y_0, \tau) = U_e^{-1}(\tau) s_k(y_0) U_e(\tau)$, $S_l^I(t) = U_i^{-1}(t) S_l U_i(t)$, and

$$\chi_{jk}(\tau) = \frac{1}{\nu^2} \text{Tr}_e \left[: s_k^I(y_0, \tau) :: s_j^I(y_0, 0) : \rho_0 \right]. \quad (4.30)$$

We note that $\chi_{jk}(\tau)$ is the spin susceptibility of helical 1D electrons.

4.2.3 The Markov approximation and final form of the master equation

Next we employ the *Markov approximation*, i.e., we substitute $\rho_{S,I}(t')$ to $\rho_{S,I}(t)$. This approximation is justified since the correlators χ_{jk} decay typically over the time proportional to either $1/|eV|$ or $1/T$, while the relaxation time of matrix $\rho_{S,I}$ is determined by the scale of the order of $1/[\mathcal{J}^2 \max\{T, |eV|\}]$. Switching back to the Heisenberg picture, we obtain

$$\frac{d\rho_S(t)}{dt} = -i [H_i, \rho_S(t)] + \mathcal{J}_{rj} \mathcal{J}_{lk} \int_0^{+\infty} d\tau \left(\chi_{jk}(\tau) [S_r^I(-\tau) \rho_S(t), S_l] + \text{h.c.} \right). \quad (4.31)$$

In order to write down the final form of this master equation, we should compute $\chi_{jk}(\omega) = \int_0^{+\infty} d\tau e^{i\omega\tau} \chi_{jk}(\tau)$. Evaluating the trace in Eq. (4.30) yields

$$\chi_{jk}(\omega) = \frac{i}{4} \sum_{\sigma_1, \sigma_2} \int d\xi_1 d\xi_2 \sigma_k^{\sigma_1 \sigma_2} \sigma_j^{\sigma_2 \sigma_1} \frac{1 - f_F(\xi_2 - \sigma_2 V/2)}{\omega + \xi_1 - \xi_2 + i0} f_F(\xi_1 - \sigma_1 V/2) \quad (4.32)$$

where $f_F(\varepsilon) = 1/[e^{\varepsilon/T} + 1]$.

The spin susceptibility can be split into the Hermitian and anti-Hermitian parts:

$$\chi_{jk}(\omega) = \frac{1}{2} \chi_{jk}^{(1)}(\omega) + i \chi_{jk}^{(2)}(\omega), \quad \chi^{(1)} = \chi^{(1)\dagger}, \quad \chi^{(2)} = \chi^{(2)\dagger}. \quad (4.33)$$

Here we introduce

$$\begin{aligned} \chi_{jk}^{(1)}(\omega) &= \frac{\pi}{2} \sum_{\sigma_1, \sigma_2} \int d\xi_1 d\xi_2 \sigma_k^{\sigma_1 \sigma_2} \sigma_j^{\sigma_2 \sigma_1} \delta(\omega + \xi_1 - \xi_2) (1 - f_F(\xi_2 - \sigma_2 V/2)) \\ &\quad \times f_F(\xi_1 - \sigma_1 V/2) \end{aligned} \quad (4.34)$$

and

$$\begin{aligned} \chi_{jk}^{(2)}(\omega) = \frac{1}{4} \sum_{\sigma_1, \sigma_2} \text{p.v.} \int d\xi_1 d\xi_2 \sigma_k^{\sigma_1 \sigma_2} \sigma_j^{\sigma_2 \sigma_1} f_F\left(\xi_1 - \frac{\sigma_1 V}{2}\right) \\ \times \frac{(1 - f_F(\xi_2 - \sigma_2 V/2))}{\omega + \xi_1 - \xi_2} \end{aligned} \quad (4.35)$$

where p.v. denotes the Cauchy principal value. The part $\chi_{jk}^{(2)}$ contains the logarithmically diverging contributions. The corresponding terms in the master equation (4.31) can be cast in the form of unitary dynamics, i.e., they provide us the renormalization of H_i — the so-called Lamb shift. These logarithmically divergent contributions describe the Kondo renormalization of the coupling constants \mathcal{J}_{jk} .

Omitting $\chi_{jk}^{(2)}$, we finally obtain the quantum master equation in the following form

$$\frac{d\rho_S}{dt} = i[\rho_S, H_i] + \eta_{jk} \left[S_j \rho_S S_k - \rho_S S_k S_j / 2 - S_k S_j \rho_S / 2 \right]. \quad (4.36)$$

Here the 3×3 matrix $\eta_{jk} = \pi T (\mathcal{J} \Pi_V \mathcal{J}^T)_{jk}$ governs the non-unitary evolution of the reduced generalized density matrix. Here we have introduced

$$\Pi_V = \begin{pmatrix} \frac{V}{2T} \coth \frac{V}{2T} & -\frac{iV}{2T} & 0 \\ \frac{iV}{2T} & \frac{V}{2T} \coth \frac{V}{2T} & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}. \quad (4.37)$$

We note that the eigenvalues of the matrix Π_V are equal to 1 and $(V/2T)[\coth(V/2T) \pm 1] \geq 0$. Therefore, the matrix η is positive semi-definite and the master equation (4.36) has the Gorini-Kossakowski-Sudarshan-Lindblad form, ensuring the positivity of ρ_S .

4.2.4 The Gibbs distribution for the reduced density matrix

Applying the corresponding rotation of the spin basis, an arbitrary exchange matrix \mathcal{J} can be reduced to the lower triangular form

$$\mathcal{J} = \begin{pmatrix} \mathcal{J}_{xx} & 0 & 0 \\ \mathcal{J}_{yx} & \mathcal{J}_{yy} & 0 \\ \mathcal{J}_{zx} & \mathcal{J}_{zy} & \mathcal{J}_{zz} \end{pmatrix}. \quad (4.38)$$

Then the Hamiltonian H_i becomes proportional to spin S_z . Therefore, the stationary density matrix of the spin should be diagonal in the eigen basis of spin S_z , i.e.,

$$\langle m|\rho_S|m'\rangle = \delta_{m,m'}\rho_{S,m}, \quad S_z|m\rangle = m|m\rangle, \quad m = -S, \dots, S. \quad (4.39)$$

Substituting this diagonal ansatz into Eq. (4.36), we find that $\rho_{S,m}$ should satisfy the following equation

$$\begin{aligned} \eta_{jk}\rho_{S,m+1}\langle m|S_j|m+1\rangle\langle m+1|S_k|m\rangle + \eta_{jk}\rho_{S,m-1}\langle m|S_j|m-1\rangle\langle m-1|S_k|m\rangle \\ = \eta_{jk}\rho_{S,m}\langle m|S_k|m+1\rangle\langle m+1|S_j|m\rangle + \eta_{jk}\rho_{S,m}\langle m|S_k|m-1\rangle\langle m-1|S_j|m\rangle. \end{aligned} \quad (4.40)$$

Let us demonstrate that the solution of this equation has the form $\rho_{S,m} \propto \exp(\beta_{\text{eff}}m)$. Using the matrix elements of the spin operators,

$$\begin{aligned} \langle m|S_x|m+1\rangle &= \langle m+1|S_x|m\rangle = \frac{1}{2}\sqrt{(S+m+1)(S-m)}, \\ \langle m|S_y|m+1\rangle &= -\langle m+1|S_y|m\rangle = \frac{i}{2}\sqrt{(S+m+1)(S-m)}, \end{aligned} \quad (4.41)$$

we find

$$\begin{aligned} (e^{\beta_{\text{eff}}}\eta_+ - \eta_-)(S+m+1)(S-m) + (e^{-\beta_{\text{eff}}}\eta_- - \eta_+) \\ \times (S+m)(S-m+1) = 0 \end{aligned} \quad (4.42)$$

where $\eta_{\pm} = \eta_{xx} + \eta_{yy} \pm i\eta_{xy} \mp i\eta_{yx}$. Hence, we obtain that

$$e^{\beta_{\text{eff}}} = \frac{\eta_-}{\eta_+}. \quad (4.43)$$

At $V = 0$ the parameter β_{eff} vanishes, i.e., the impurity spin is equally distributed over the states with all possible spin projections. At $V \gg T$, the parameter β_{eff} tends to the V -independent constant. Therefore, at large voltage the impurity spin is still not fully polarized.

Задача на семинар 42: Derive Eq. (4.32).

Задача на семинар 43: Analyse $\chi_{jk}^{(2)}(\omega)$ and derive the Kondo renormalization of \mathcal{J}_{jk} .

Упражнение 78: Prove commutation relation (4.23).

Упражнение 79: Compute the density of states of 1D helical electrons governed by the Hamiltonian H_e .

Упражнение 80: Demonstrate that $\chi_{jk}^{(2)}(\omega)$ results in the unitary dynamics for $\rho_S(t)$.

Упражнение 81: Compute $\text{Tr } \rho_S(t)$.

Упражнение 82: The evolution of the density matrix for the system of one-dimensional fermions with spin 1/2 is described by the following GKSL equation

$$\frac{d\rho}{dt} = \gamma \sum_{j=1}^N \left[2L_j \rho L_j^\dagger - L_j^\dagger L_j \rho - \rho L_j^\dagger L_j \right], \quad L_j = \frac{1}{\sqrt{2}}(a_{j\downarrow}^\dagger + a_{j\uparrow}^\dagger)a_{j\uparrow}.$$

To find the evolution of the density matrix if the initial density matrix is given as

$$\rho(t=0) = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}_1 \otimes \cdots \otimes \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}_N.$$

Глава 5

Thermalization of an isolated quantum system

Introduction

In this chapter we discuss how the Gibbs distribution emerges in an isolated quantum system. This phenomenon is known under the name *the eigenstate thermalization hypothesis* and is intensively studied now.

5.1 The eigenstate thermalization hypothesis

Introduction

In the present course we have postulated the Gibbs distribution for the density matrix of quantum system. One way of how such distribution could occur we discussed in the previous lecture. For a quantum system weakly coupled to large quantum system (reservoir), the Gibbs distribution for the reduced density matrix can be induced as a result of the interaction. However, one can ask what happens if the quantum system is completely isolated. In this lecture we discuss this point, following recent review by Deutsch [21].

5.1.1 Ergodicity and chaos in classical mechanics

Let us consider classical system described by a set of N canonically conjugated coordinates $\Gamma = \{q_1, p_1, \dots, q_N, p_N\}$. During its time evolution the system moves in the 2^N dimensional phase space \mathcal{S} . The system is called *ergodic* if the time average of observable O is equivalent to microcanonical average,

$$\lim_{\mathcal{T} \rightarrow \infty} \frac{1}{\mathcal{T}} \int_0^{\mathcal{T}} dt O(\Gamma(t)) \equiv \frac{\int_{\Gamma_E} d\Gamma O(\Gamma)}{\int_{\Gamma_E} d\Gamma}. \quad (5.1)$$

Here Γ_E denotes the subspace of \mathcal{S} in which the constants of motion, e.g. energy, remain fixed. Although the ergodicity exists in many systems, there is a class of systems in which ergodicity breaks down. They are so-called the integrable models. The phonon modes in the perfect harmonic crystal are an example of such system. For the system close to integrable one, the ergodicity occurs in the limit $N \rightarrow \infty$ as follows from the Kolmogorov–Arnold–Moser theorem.

Another important concept related to the classical systems is *chaos*. A chaotic system is such that, if one starts to evolve it from two close initial conditions, after sufficiently long time these two states will be in very different places of the phase space. This implies a divergence of the neighboring trajectories in the phase space. This divergence is characterized by the Lyapunov exponents. We underline that ergodicity and chaos are not interchangeable notions. However, in the limit $N \rightarrow \infty$ the majority of classical systems are ergodic and chaotic. Ergodicity and chaos of a classical system allow its thermalization.

5.1.2 Chaos in an isolated quantum system

The concept of chaos comes across difficulties to define in the case of quantum dynamics. The problem lies in linearity of the Schrödinger equation. However, quantum chaotic system can be formulated in terms of statistics of its energy levels. There is the Bohigas–Giannoni–Schmit conjecture. The energy levels of a quantum system, which the classical analogue is chaotic, have the statistics described by the random matrix theory (for the theory of random matrices see the book [22]). The chaotic behavior in the quantum systems is active field of research at present.

5.1.3 Eigenstate thermalization hypothesis

An idea of how the quantum system thermalizes is based on the *eigenstate thermalization hypothesis*. It can be formulated in the following form. The matrix element of some operator A can be written as

$$\langle a|A|b\rangle = \mathcal{A}(E)\delta_{ab} + e^{-S(E)/2}g_{ab}(E, \omega) \quad (5.2)$$

where $E = (E_a + E_b)/2$ and $\omega = E_a - E_b$, and $g_{ab}(E, \omega)$ is a bounded smooth function. The entropy is defined as

$$e^{S(E)} = E \sum_a \delta_\Gamma(E - E_a) = \frac{E}{\pi} \sum_a \frac{\Gamma}{(E - E_a)^2 + \Gamma^2}. \quad (5.3)$$

Here Γ is a small broadening of the many-particle levels E_a , making function $S(E)$ smeared and monotonous,

$$dS/dE \equiv 1/T > 0. \quad (5.4)$$

The entropy $S(E)$ is an extensive quantity proportional to the number of degrees of freedom in the quantum system. We assume that the energy E changes slowly on the energy scale of the order of temperature T . We note that the statistical properties of $g_{ab}(E, \omega)$ resemble the random independent quantities from the Gaussian distribution.

Let us demonstrate that, if Eq. (5.2) holds for, then the function $\mathcal{A}(E)$ coincides with the proper Gibbs average,

$$\mathcal{A}_G = \frac{\text{Tr } A e^{-H/T}}{\text{Tr } e^{-H/T}} \quad (5.5)$$

where temperature T is defined in Eq. (5.4). Let us consider

$$\text{Tr } A e^{-H/T} = \sum_a \langle a|A|a\rangle e^{-E_a/T} = \int d\varepsilon e^{-\varepsilon/T} \sum_a \delta(\varepsilon - E_a) \langle a|A|a\rangle. \quad (5.6)$$

Now using Eq. (5.2), we find

$$\mathrm{Tr} A e^{-H/T} \approx \int d\varepsilon e^{-\varepsilon/T} \mathcal{A}(\varepsilon) \sum_a \delta(\varepsilon - E_a) = \int d\varepsilon e^{S(\varepsilon) - \varepsilon/T} \mathcal{A}(\varepsilon) / \varepsilon \quad (5.7)$$

Since $S(\varepsilon)$ is an extensive quantity, we can take the integral over ε by the saddle-point method. The saddle-point magnitude of $\varepsilon = E$ is determined by Eq. (5.4). Then we find

$$\mathrm{Tr} A e^{-H/T} \approx e^{S(E) - E/T} \mathcal{A}(E) / E. \quad (5.8)$$

Hence, we obtain

$$\mathcal{A}_G \approx \mathcal{A}(E) + O(1/S). \quad (5.9)$$

We note that this relation implies that in essence, the matrix element of an operator behaves as a thermal (Gibbs) average with the proper temperature.

Now we consider time average of operator. Let us introduce the state $|\psi_t\rangle = \sum_a c_a e^{-iE_a t} |a\rangle$ and define the average $A_t = \langle \psi_t | A | \psi_t \rangle$. Then we can define the time average as

$$\bar{A} = \lim_{\mathcal{T} \rightarrow \infty} \frac{1}{\mathcal{T}} \int_0^{\mathcal{T}} dt A_t. \quad (5.10)$$

Under assumption that Eq. (5.2) holds for, we demonstrate that the time average \bar{A} coincides with the thermal or Gibbs average for the temperature corresponding to the energy $E = \sum_a |c_a|^2 E_a$. We can write

$$\begin{aligned} \bar{A} &= \lim_{\mathcal{T} \rightarrow \infty} \frac{1}{\mathcal{T}} \int_0^{\mathcal{T}} dt \left[\sum_a |c_a|^2 \langle a | A | a \rangle + \sum_{b \neq a} c_a^* c_b e^{i(E_a - E_b)t} \langle a | A | b \rangle \right] \\ &= \sum_a |c_a|^2 \langle a | A | a \rangle, \end{aligned} \quad (5.11)$$

since for the non-degenerate levels the oscillating terms vanish in the limit $\mathcal{T} \rightarrow \infty$. Next using Eq. (5.2), we find

$$\bar{A} \approx \sum_a |c_a|^2 \left[\mathcal{A}(E) + \mathcal{A}'(E)(E_a - E) + \frac{1}{2} \mathcal{A}''(E)(E - E_a)^2 + \dots \right] \approx \mathcal{A}(E). \quad (5.12)$$

Since we have demonstrated above that $\mathcal{A}(E)$ is equivalent to the Gibbs average \mathcal{A}_G , we show that the ETH hypothesis implies the ergodicity.

Упражнение 83: Show that $\overline{(A_t - \bar{A})^2} \propto \exp(-S(E))$.

Глава 6

Решения задач для семинаров

Введение

В этой главе представлены краткие решения задач, обозначенных выше как задачи для семинаров. Мы рекомендуем читателю попытаться решить эти задачи самостоятельно, а затем обращаться к приведённым решениям.

6.1 Seminar I

In this section, we present solutions for the problems Nos. 1, 2 and 3.

6.1.1 Problems 1 and 2

We consider simplest system in statistical physics. The system obeys the following assumptions:

- all particles are identical;
- particles are non-interacting;
- each particle can occupy two energy levels (the ground state and the excited state).

The above assumptions lead to the following Hamiltonian:

$$\mathcal{H} = \sum_{j=1}^N H_j, \quad H_j = -\frac{B}{2} \sigma_j^z. \quad (6.1)$$

All information about the system could be obtained from the statistical sum which can be calculated in two ways.

The first one is applicable for the non-interacting systems. In this case the system can be split into two independent parts, A and B, such that $H = H_A + H_B$. Then the partition function becomes $Z = Z_A \times Z_B$ where $Z_i = \text{tr}_i[\exp(-\beta H_i)]$. Applying this result to our system, we arrive at

$$\text{Partition function: } Z = \text{tr} \left\{ \exp \left(\frac{B}{2T} \sigma^z \right) \right\}^N = 2^N \cosh^N \left(\frac{B}{2T} \right) \quad (6.2)$$

$$\text{Free energy: } F = -T \ln Z = -TN \ln \left[2 \cosh \left(\frac{B}{2T} \right) \right] \quad (6.3)$$

$$\text{Entropy: } S = -\frac{\partial F}{\partial T} = N \left[\ln \left[2 \cosh \left(\frac{B}{2T} \right) \right] - \frac{B}{2T} \tanh \left(\frac{B}{2T} \right) \right] \quad (6.4)$$

$$\text{Energy: } E = F + TS = -N \frac{B}{2} \tanh \left(\frac{B}{2T} \right) \quad (6.5)$$

$$\text{Specific heat: } C_V = T \frac{\partial S}{\partial T} = \frac{\partial E}{\partial T} = \frac{N}{4 \cosh^2 \left(\frac{B}{2T} \right)} \left(\frac{B}{T} \right)^2 \quad (6.6)$$

$$\text{Chemical potential: } \mu = \frac{\partial F}{\partial N} = -TN \ln \left[2 \cosh \left(\frac{B}{2T} \right) \right] \quad (6.7)$$

The second interesting approach is the following. Instead of summation over all independent states, we perform it over all possible eigen energies \mathcal{E}_λ of the many-body Hamiltonian \mathcal{H} . Then, the partition function becomes

$$Z = \sum_{\lambda} \exp(-\beta \mathcal{E}_\lambda) = \sum_{\mathcal{E}_\lambda} g(\mathcal{E}_\lambda) \exp(-\beta \mathcal{E}_\lambda). \quad (6.8)$$

On the right hand side one should take the sum over all possible eigen energies and the quantity $g(\mathcal{E}_\lambda)$ is termed as the density of states. It characterizes the degeneracy of the eigenstates. In our case, the eigenstates can be described by a number of spins k anti-parallel to the direction of the magnetic field B . Then, one can find $\mathcal{E}_k = -BN/2 + Bk$. Since we can choose arbitrary k spins among N , such eigenstate has the degeneracy $g(\mathcal{E}_k) = C_N^k$, where C_N^k denotes the binomial coefficients. Finally, using Newton's binomial theorem, we obtain the same result as in the first approach.

6.1.2 Problem 3

One of most powerful techniques to prove the thermodynamics identities is a method of Jacobians. Let us suppose that we have a pair of independent thermodynamics variables X and Y , for example, V, T or P, S but not conjugated, e.g. P, V . Then, the Jacobian of transformation from variables X, Y to A, B reads

$$\frac{\partial(A, B)}{\partial(X, Y)} = \det \begin{pmatrix} \frac{\partial A}{\partial X} & \frac{\partial B}{\partial X} \\ \frac{\partial A}{\partial Y} & \frac{\partial B}{\partial Y} \end{pmatrix}. \quad (6.9)$$

The definition of the Jacobian leads to several useful identities:

$$\frac{\partial(A, Y)}{\partial(X, Y)} = \left(\frac{\partial A}{\partial X} \right)_Y, \quad \frac{\partial(A, B)}{\partial(X, Y)} = \frac{\partial(A, B)}{\partial(C, D)} \frac{\partial(C, D)}{\partial(X, Y)}. \quad (6.10)$$

Using this identities, we obtain

$$\begin{aligned} C_P - C_V &= T \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_P - T \left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_V = T \frac{\partial(S, P)}{\partial(T, P)} - T \frac{\partial(S, V)}{\partial(T, V)} \\ &= T \frac{\partial(S, P)}{\partial(T, V)} \frac{\partial(T, V)}{\partial(T, P)} - T \frac{\partial(S, V)}{\partial(T, V)}, \\ T \left[\left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_V \left(\frac{\partial P}{\partial V} \right)_T - \left(\frac{\partial P}{\partial T} \right)_V \left(\frac{\partial S}{\partial V} \right)_T \right] &= \frac{1}{\left(\frac{\partial P}{\partial V} \right)_T} - C_V \\ &= -T \left(\frac{\partial P}{\partial T} \right)_V \frac{\partial^2 F}{\partial V \partial T} \frac{1}{\left(\frac{\partial P}{\partial V} \right)_T} = -T \left(\frac{\partial P}{\partial T} \right)_V^2 \frac{1}{\left(\frac{\partial P}{\partial V} \right)_T}. \end{aligned} \quad (6.11)$$

6.2 Seminar II

In this section, we consider the solutions of problems Nos. 4, 5, and 6.

6.2.1 Problem 4

In the previous seminar we have found several thermodynamic quantities of the spin system in the magnetic field. One can calculate the fluctuation of energy, using the expression from the second lecture. However, it is instructive to calculate fluctuations from the first principles. We will use the second approach for calculating the partition function from the previous seminar. This leads to

$$\langle\langle E^2 \rangle\rangle = \langle E^2 \rangle - \langle E \rangle^2 = \frac{1}{Z} \sum_E E^2 g(E) e^{-\beta E} - \left[\frac{1}{Z} \sum_E E g(E) e^{-\beta E} \right]^2. \quad (6.12)$$

As is mentioned in the previous seminar, we can parametrize E by the number k of the “flipped” spins, $E = -\frac{NB}{2} + kB$. It is worthwhile to note that the fluctuations similar to the other measured thermodynamic characteristics are independent of the ground state energy. Therefore, we can use the expression $E = Bk$ for the energy of the spin configuration with k “flipped” spins. We start our calculation from the last term on the right hand side of Eq. (6.12) ($p = e^{-\beta B}$),

$$\frac{1}{Z} \sum_E E g(E) e^{-\beta E} = \frac{1}{Z} \sum_{k=0}^N Bk C_N^k e^{-\beta Bk} = \frac{B}{Z} \sum_{k=0}^N k C_N^k p^k = \frac{B}{Z} Np(1+p)^{N-1}. \quad (6.13)$$

Since the partition function is given as $Z = (1+p)^N$, we find $\langle E \rangle = NBp/(1+p)$. The same technique yields,

$$\langle\langle E^2 \rangle\rangle = B^2 \left(\frac{pN}{1+p} + \frac{p^2 N(N-1)}{(1+p)^2} \right) = \frac{B^2 Np}{(1+p)^2} = \frac{B^2 N}{4 \cosh^2(\frac{B}{2T})}. \quad (6.14)$$

6.2.2 Problem 5

The free energy is calculated in Problems 1 and 2. Using these results, we can obtain the following expressions,

$$\begin{aligned} \text{Magnetization: } M &= -\frac{\partial F}{\partial B} = \frac{N}{2} \tanh\left(\frac{B}{2T}\right), \\ \text{Spin susceptibility: } \chi &= \frac{\partial M}{\partial B} = \frac{N}{4T} \frac{1}{\cosh^2\left(\frac{B}{2T}\right)}. \end{aligned} \quad (6.15)$$

For the fluctuation of magnetization, we find

$$\langle\langle M^2 \rangle\rangle = \frac{\langle\langle E^2 \rangle\rangle}{B^2} = \frac{N}{4 \cosh(\frac{B}{2T})} \quad (6.16)$$

as is expected.

6.2.3 Problem 6

At first, we express ΔP and ΔS via ΔP and ΔV ,

$$\begin{pmatrix} \Delta P \\ \Delta S \end{pmatrix} = M \begin{pmatrix} \Delta V \\ \Delta T \end{pmatrix}, \quad M = \begin{pmatrix} (\frac{\partial P}{\partial V})_T & (\frac{\partial P}{\partial T})_V \\ (\frac{\partial S}{\partial V})_T & (\frac{\partial S}{\partial T})_V \end{pmatrix}. \quad (6.17)$$

We note that $M^T = M$. Using this expression, we obtain the following result for U_{\min} ,

$$U_{\min} = \frac{1}{2} \left[\left(\frac{\partial S}{\partial T} \right)_V (\Delta T)^2 - \left(\frac{\partial P}{\partial V} \right)_T (\Delta V)^2 \right]. \quad (6.18)$$

Hence we derive the following expression for the correlation functions (the standard answer for the Gaussian distribution),

$$\begin{aligned} G &= \left\langle \begin{pmatrix} \Delta V \\ \Delta T \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \Delta V \\ \Delta T \end{pmatrix}^T \right\rangle = \begin{pmatrix} \langle \Delta V \Delta V \rangle & \langle \Delta T \Delta V \rangle \\ \langle \Delta V \Delta T \rangle & \langle \Delta T \Delta T \rangle \end{pmatrix} \\ &= T \begin{pmatrix} -(\frac{\partial V}{\partial P})_T & 0 \\ 0 & (\frac{\partial T}{\partial S})_V \end{pmatrix}. \end{aligned} \quad (6.19)$$

Both matrices G and M are necessary to calculate the other fluctuations. This can be done in the following way,

$$\begin{aligned} \left\langle \begin{pmatrix} \Delta P \\ \Delta S \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \Delta V \\ \Delta T \end{pmatrix}^T \right\rangle &= \begin{pmatrix} \langle \Delta P \Delta V \rangle & \langle \Delta P \Delta T \rangle \\ \langle \Delta S \Delta V \rangle & \langle \Delta S \Delta T \rangle \end{pmatrix} = MG \\ &= T \begin{pmatrix} -1 & (\frac{\partial P}{\partial T})_V (\frac{\partial T}{\partial S})_V \\ -(\frac{\partial S}{\partial V})_T (\frac{\partial V}{\partial P})_T & 1 \end{pmatrix}. \end{aligned} \quad (6.20)$$

Finally, we find

$$\begin{aligned} \left\langle \begin{pmatrix} \Delta P \\ \Delta S \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \Delta P \\ \Delta S \end{pmatrix}^T \right\rangle &= \begin{pmatrix} \langle \Delta P \Delta P \rangle & \langle \Delta P \Delta S \rangle \\ \langle \Delta S \Delta P \rangle & \langle \Delta S \Delta S \rangle \end{pmatrix} = MGM^T \\ &= T \begin{pmatrix} -(\frac{\partial P}{\partial V})_T + (\frac{\partial P}{\partial T})_V (\frac{\partial T}{\partial S})_V (\frac{\partial S}{\partial V})_T & 0 \\ 0 & (\frac{\partial S}{\partial T})_V - (\frac{\partial S}{\partial V})_T (\frac{\partial V}{\partial P})_T (\frac{\partial P}{\partial T})_V \end{pmatrix}. \end{aligned} \quad (6.21)$$

In order to calculate the last expression, one can use the Jacobian method,

$$\left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T = \frac{\partial(P S)}{\partial(T V)} + \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_V \left(\frac{\partial P}{\partial V}\right)_T. \quad (6.22)$$

Using the above relation, we find the following result,

$$\begin{pmatrix} \langle \Delta P \Delta P \rangle & \langle \Delta P \Delta S \rangle \\ \langle \Delta S \Delta P \rangle & \langle \Delta S \Delta S \rangle \end{pmatrix} = T \begin{pmatrix} \left(\frac{\partial P}{\partial V}\right)_S & 0 \\ 0 & \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_P \end{pmatrix}. \quad (6.23)$$

6.3 Seminar III

In this section, we discuss solutions of Problems Nos. 7, 8, 9, 10, and 11.

6.3.1 Problem 7

In this problem we will find the density of state for free quantum particle in an arbitrary spatial dimension. To solve this problem, we must write the integral for the density of states and use the spherical coordinate system,

$$\begin{aligned} g(\varepsilon) &= \int \frac{d^d \mathbf{p}}{(2\pi\hbar)^d} \delta\left(\varepsilon - \frac{p^2}{2m}\right) = \int_0^\infty \frac{S_d p^{d-1} dp}{(2\pi\hbar)^d} \delta\left(\varepsilon - \frac{p^2}{2m}\right) \\ &= \frac{S_d m}{(2\pi\hbar)^d} (\sqrt{2m\varepsilon})^{d-2}. \end{aligned} \quad (6.24)$$

Here $S_d = 2\pi^{d/2}/\Gamma(d/2)$ denotes the area of d -dimensional sphere, S_d .

6.3.2 Problem 8

In this problem, we will find the density of states of ideal two-dimensional electron gas in the perpendicular magnetic field. Let vector potential be $\mathbf{A} = \{0, Bx, 0\}$. Then Hamiltonian is $H = \frac{\hat{p}_x^2}{2m} + \frac{(p_y - \frac{eB}{c}x)^2}{2m} \pm \mu_B B$. Here μ_B denotes the Bohr magneton. We note that the momentum along y -axis and the spin are conserved. Then the eigen energies are given as $\varepsilon_n = \omega_c(n + \frac{1}{2} \pm \frac{1}{2})$ where $\omega_c = \frac{eB}{mc}$ is the cyclotron frequency (the Landau level problem is treated in the course of the quantum mechanics). Then, we obtain

$$g(\varepsilon) = \frac{1}{S} \frac{S}{2\pi l_H^2} \left[\delta(\varepsilon) + 2 \sum_{n=1}^{\infty} \delta(\varepsilon - \omega_c n) \right] = \frac{m\omega_c}{2\pi} \left[\delta(\varepsilon) + 2 \sum_{n=1}^{\infty} \delta(\varepsilon - \omega_c n) \right]. \quad (6.25)$$

Here $l_H = \sqrt{c\hbar/(eB)}$ denotes the magnetic length and $S/(2\pi l_H^2)$ stands for the Landau level degeneracy.

6.3.3 Problem 9

This problem is important in the Fermi gas theory. We will calculate the temperature correction to the chemical potential at $T \ll E_F$ for an ideal Fermi gas. We note that for all normal metals in $d = 3$, the Fermi energy is of the order of $E_F \approx 1 \text{ eV} \approx 1.1 \times 10^5 \text{ K}$.

The temperature behavior of the chemical potential is related with conserving the number of particles at a given volume, cf. Eq. (1.50). Let $\beta = \beta_0 + \delta\beta$, then we find

$$0 = \frac{\partial N}{\partial T} = \int_0^\infty \frac{e^{\beta_0(\varepsilon - \mu)}}{(1 + e^{\beta_0(\varepsilon - \mu)})^2} \left(\frac{\varepsilon - \mu}{T^2} + \frac{1}{T} \frac{\partial \mu}{\partial T} \right) g(\varepsilon) d\varepsilon. \quad (6.26)$$

The main technique to calculate such integrals with the Fermi distribution is integration over variable $\xi = \varepsilon - \mu$. The advantage of using such variable is that the fermions only in the vicinity of the Fermi surface take part in perturbing the ground state, i.e., $\xi \sim T$ provides the dominant contribution to the integrals. Using condition, $E_F \gg T$, we obtain

$$\begin{aligned} 0 &= \frac{\partial N}{\partial T} = \int_{-\infty}^\infty \frac{1}{4 \cosh^2(\beta\xi/2)} \left(\frac{\xi}{T^2} + \frac{1}{T} \frac{\partial \mu}{\partial T} \right) (g(\mu) + g'(\mu)\xi) d\xi \\ &= \int_{-\infty}^\infty \frac{1}{4 \cosh^2(\beta\xi/2)} \left(g'(\mu) \frac{\xi^2}{T^2} + \frac{g(\mu)}{T} \frac{\partial \mu}{\partial T} \right) d\xi = \frac{\pi^2}{3} T g'(\mu) + g \frac{\partial \mu}{\partial T}. \end{aligned} \quad (6.27)$$

Hence, we find $\partial \mu / \partial T = -\pi^2 g'(\mu) T / (3g(\mu))$ and, consequently, $\mu = E_F - \pi^2 g'(\mu) T^2 / [6g(\mu)]$.

6.3.4 Problem 10

In this problem we find the specific heat of ideal degenerate Fermi gas in an arbitrary spatial dimension. We use integration over ξ to find an answer. Then, we obtain, cf. Eq. (1.52),

$$\begin{aligned} C_V &= \frac{\partial}{\partial T} \int_0^\infty d\varepsilon g(\varepsilon) \varepsilon f_F(\varepsilon) = \int_{-\infty}^\infty d\xi \frac{1}{4 \cosh^2(\beta\xi/2)} \left(\frac{g(\mu)\mu}{T} \frac{\partial \mu}{\partial T} \right. \\ &\quad \left. + (g(\mu) + g'(\mu)\mu) \frac{\xi^2}{T^2} \right) = g(\mu)\mu \frac{\partial \mu}{\partial T} + (g(\mu) + g'(\mu)\mu) \frac{\pi^2}{3} T = \frac{\pi^2}{3} g(\mu) T. \end{aligned} \quad (6.28)$$

6.3.5 Problem 11

We find the zero-field spin susceptibility of ideal two-dimensional electron gas. The weak fields do not change “trajectories” of electrons. Thus we can use the density of states for a Fermi gas in the absence of the magnetic field. This problem could also be solved by taking the derivative of integral over the chemical potential (For $d = 2$, the density of states is constant, $g(\varepsilon) = m/(2\pi)\cdot$),

$$\begin{aligned}\chi &= -\frac{\partial^2 \Omega}{\partial B^2} = -\frac{\partial^2}{\partial B^2} \frac{\Omega_0(\mu + \mu_B B) + \Omega_0(\mu - \mu_B B)}{2} = \frac{\mu_B}{2} \frac{\partial}{\partial B} \int_0^\infty d\varepsilon g(\varepsilon) \\ &\times \left[f_F(\varepsilon - \mu_B B) - f_F(\varepsilon + \mu_B B) \right] = \mu_B^2 \int_0^\infty d\varepsilon g(\varepsilon) \left(-\frac{\partial f_F(\varepsilon)}{\partial \varepsilon} \right) = \mu_B^2 g(\mu).\end{aligned}\tag{6.29}$$

Here $\Omega_0(\mu)$ stands for the thermodynamic potential of ideal Fermi gas at $B = 0$.

6.4 Seminar IV

In this section, we consider the solutions for Problems Nos. 12 and 13.

6.4.1 Problem 12

The problem is to find the magnetization of ideal two-dimensional electron gas in the presence of a relatively strong perpendicular magnetic field $T \ll \mu_B B \ll E_F$. It is more complicated problem compared with the previous one. In this case we should use the expression for the density of states, obtained in the Problem 8. Then the energy can be written as

$$E = \int_0^\infty \varepsilon g(\varepsilon) f_F(\varepsilon - \mu) d\varepsilon = \frac{m\omega_c}{\pi} \sum_{n=1}^\infty \omega_c n f_F(\omega_c n - \mu).\tag{6.30}$$

In the limit $\mu_B B = \omega_c/2 \gg T$ we can approximate the Fermi distribution function by the Heaviside step function. In this case the energy becomes

$$E = \frac{m\omega_c^2}{\pi} \sum_{n=1}^N n = \frac{m\omega_c^2 N(N+1)}{2\pi}.\tag{6.31}$$

Here $N = [\mu/\omega_c]$ is the number of filled states. As a result, the magnetization reads,

$$M = -\frac{\partial E}{\partial B} = -\frac{2\mu_B m \omega_c N^2}{\pi}. \quad (6.32)$$

In order to find the magnetization at $T \sim \omega_c$, we use the Poisson summation formula,

$$\sum_{n=-\infty}^{\infty} \delta(n-x) = \sum_{k=-\infty}^{\infty} e^{2\pi i k x}. \quad (6.33)$$

Using this formula to simplify the expression for the energy, we obtain

$$\begin{aligned} E &= \frac{m\omega_c^2}{2\pi} \sum_{n=-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} dx \delta(x-n) |x| f_F(\omega_c |x| - \mu) \\ &= \frac{m\omega_c^2}{\pi} \sum_{k=-\infty}^{\infty} \operatorname{Re} \int_0^{\infty} dx e^{i2\pi k x} x f_F(\omega_c x - \mu). \end{aligned} \quad (6.34)$$

The term $k = 0$ in the sum is an energy of the Fermi gas at temperature T in zero magnetic field. Since it is independent of the magnetic field, we can study the difference ΔE between the energy in the finite and zero magnetic fields,

$$\begin{aligned} \Delta E &= \frac{2m\omega_c^2}{\pi} \sum_{k=1}^{\infty} \operatorname{Re} \int_0^{\infty} dx e^{i2\pi k x} x f_F(\omega_c x - \mu) = \frac{2m\omega_c^2}{\pi} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{1}{4\pi^2 k^2} \\ &\quad \times \operatorname{Re} \left(1 - \int_0^{\infty} dx e^{i2\pi k x} (1 - i2\pi k x) \partial_x f_F(\omega_c x - \mu) \right). \end{aligned} \quad (6.35)$$

The last formula is obtained using integration by parts. This expression is suitable for the integration over variable $\xi = \omega_c x - \mu$ at $\mu \gg T$. This leads to the following integral,

$$\Delta E = \sum_{k=1}^{\infty} \frac{m\omega_c^2}{2\pi^3 k^2} \operatorname{Re} \left[1 + \left(i2\pi k \frac{\mu}{\omega_c} - 1 \right) e^{i2\pi k \mu/\omega_c} \beta \int_{-\infty}^{\infty} d\xi \frac{e^{i2\pi k \xi/\omega_c}}{4 \cosh^2(\beta \xi/2)} \right]. \quad (6.36)$$

The last integral can be calculated and finally:

$$\begin{aligned}
\Delta E &= \frac{2m\omega_c^2}{\pi} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{1}{4\pi^2 k^2} \operatorname{Re} \left(1 + \left(i2\pi k \frac{\mu}{\omega_c} - 1 \right) e^{i2\pi k \mu / \omega_c} \frac{2\pi^2 k T}{\omega_c \sinh \left(\frac{2\pi^2 k T}{\omega_c} \right)} \right) \\
&= \frac{2m\omega_c^2}{\pi} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{1}{4\pi^2 k^2} \left[1 - \left(\sin(2\pi k \mu / \omega_c) 2\pi k \frac{\mu}{\omega_c} + \cos(2\pi k \mu / \omega_c) \right) \right. \\
&\quad \left. \times \frac{2\pi^2 k T}{\omega_c \sinh \left(\frac{2\pi^2 k T}{\omega_c} \right)} \right]. \tag{6.37}
\end{aligned}$$

To find the expression for the magnetization per unit area, it is enough to take the derivative of “fast” terms with respect to magnetic field alone,

$$M = -\frac{\partial \Delta E}{\partial B} = -\frac{2m\mu^2}{B\pi} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{2\pi^2 k T}{\omega_c \sinh \left(\frac{2\pi^2 k T}{\omega_c} \right)} \cos(2\pi k \mu / \omega_c). \tag{6.38}$$

Thus we obtained that the magnetization of the Fermi gas oscillates with the magnetic field. This effect is known as *de Haas – van Alphen oscillations*.

6.4.2 Problem 13

The study of the Bose-Einstein condensate starts from calculating the number of non-condensed particles. For $T > T_{\text{BEC}}$, all particles are non-condensed and this number conserves,

$$N = \int_0^{\infty} \frac{1}{e^{\beta(\varepsilon - \mu)} - 1} g(\varepsilon) d\varepsilon. \tag{6.39}$$

For $d = 3$, the density of states is given as $g(\varepsilon) = \frac{m^{3/2}}{\sqrt{2\pi^2}} \sqrt{\varepsilon}$. Substituting the expression for the density of states into the integral, we arrive at,

$$\begin{aligned}
N &= \frac{m^{3/2}}{\sqrt{2\pi^2}} \int_0^{\infty} \frac{\sqrt{\varepsilon}}{e^{\beta(\varepsilon - \mu)} - 1} d\varepsilon = \frac{m^{3/2}}{\sqrt{2\pi^2}} \int_0^{\infty} \frac{\sqrt{\varepsilon} e^{-\beta(\varepsilon - \mu)}}{1 - e^{-\beta(\varepsilon - \mu)}} d\varepsilon \\
&= \frac{m^{3/2}}{\sqrt{2\pi^2}} \sum_{n=1}^{\infty} \int_0^{\infty} \sqrt{\varepsilon} e^{-\beta(\varepsilon - \mu)n} d\varepsilon \approx \left(\frac{mT}{2\pi} \right)^{3/2} \sum_{n=1}^{\infty} \frac{1}{(n)^{3/2}} e^{\beta\mu n} \tag{6.40}
\end{aligned}$$

One can take the derivative with respect to the temperature for small μ :

$$\begin{aligned} \frac{\partial N}{\partial T} &= \left(\frac{m}{2\pi}\right)^{3/2} \frac{3}{2} T^{1/2} \sum_{n=1}^{\infty} \frac{e^{-|\beta\mu|n}}{n^{3/2}} + \left(\frac{mT}{2\pi}\right)^{3/2} \sum_{n=1}^{\infty} \frac{e^{-|\beta\mu|n}}{n^{1/2}} \left(-\frac{\mu}{T^2} + \frac{1}{T} \frac{\partial \mu}{\partial T}\right) \\ &= 0. \end{aligned} \quad (6.41)$$

The main contribution to the first term can be calculated for $\mu = 0$. To calculate the second term, we can replace the sum with the integral. Also we note that we can neglect the term proportional to μ . Then we obtain,

$$\begin{aligned} 0 &= \frac{3N}{2} T_{\text{BEC}}^{-3/2} T^{1/2} + \left(\frac{mT}{2\pi}\right)^{3/2} \int_0^{\infty} dn \frac{1}{n^{1/2}} e^{-|\beta\mu|n} \frac{1}{T} \frac{\partial \mu}{\partial T} \\ &= \frac{3N}{2} T_{\text{BEC}}^{-3/2} T^{1/2} + N \left(\frac{T}{T_{\text{BEC}}}\right)^{3/2} \frac{1}{\zeta(3/2)} \frac{\sqrt{\pi T}}{\sqrt{|\mu|}} \frac{1}{T} \frac{\partial \mu}{\partial T}. \end{aligned} \quad (6.42)$$

Eventually, this leads to the following equation for μ ,

$$0 = \frac{3}{2\sqrt{\pi}} \zeta(3/2) + \frac{T_{\text{BEC}}^{1/2}}{\sqrt{|\mu|}} \frac{\partial \mu}{\partial T}. \quad (6.43)$$

Hence, we obtain,

$$\mu = - \left(\frac{3\zeta(3/2)}{4\sqrt{\pi}} \right)^2 \frac{(T - T_{\text{BEC}})^2}{T_{\text{BEC}}}. \quad (6.44)$$

6.5 Seminar V

In this section, we present the solution of Problem 14.

6.5.1 Problem 14

Using expression (2.9) for the first-order correction to the thermodynamic potential, we find

$$\begin{aligned} \Omega &= \frac{\Omega_0(\mu_+) + \Omega_0(\mu_-)}{2} + \frac{U}{V} \left[\int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} \langle a_{\mathbf{p}\uparrow}^\dagger a_{\mathbf{p}\uparrow} \rangle \right] \left[\int \frac{d^3 \mathbf{q}}{(2\pi)^3} \langle a_{\mathbf{q}\downarrow}^\dagger a_{\mathbf{q}\downarrow} \rangle \right] \\ &= \frac{\Omega_0(\mu_+) + \Omega_0(\mu_-)}{2} + \frac{U}{4V} N_0(\mu_+) N_0(\mu_-). \end{aligned} \quad (6.45)$$

Here $\mu_{\pm} = \mu \pm \mu_B B$, $\Omega_0(\mu)$ is the thermodynamic potential of noninteracting electrons in zero magnetic field, and $N_0(\mu)$ is the number of particles as a function of the chemical potential in the absence of interaction.

As in the lecture, we determine the chemical potential from the condition of the fixed number of particles,

$$N = \frac{N_0(\mu_+) + N_0(\mu_-)}{2} - \frac{U}{4V} \frac{\partial}{\partial \mu} [N_0(\mu_+) N_0(\mu_-)]. \quad (6.46)$$

Hence, we find that the chemical potential is given as

$$\mu = \mu_0 + \frac{U}{2V} \frac{\frac{\partial}{\partial \mu_0} [N_0(\mu_0^+) N_0(\mu_0^-)]}{\frac{\partial}{\partial \mu_0} [N_0(\mu_0^+) + N_0(\mu_0^-)]} \quad (6.47)$$

where $\mu_0^\pm = \mu_0 \pm \mu_B B$, and

$$N = [N_0(\mu_0^+) + N_0(\mu_0^-)]/2. \quad (6.48)$$

Therefore, we can write the thermodynamic potential as

$$\begin{aligned} \Omega(\mu) = & \frac{\Omega_0(\mu_0^+) + \Omega_0(\mu_0^-)}{2} - \frac{UN}{2V} \frac{\frac{\partial}{\partial \mu_0} [N_0(\mu_0^+) N_0(\mu_0^-)]}{\frac{\partial}{\partial \mu_0} [N_0(\mu_0^+) + N_0(\mu_0^-)]} \\ & + \frac{U}{4V} N_0(\mu_0^+) N_0(\mu_0^-). \end{aligned} \quad (6.49)$$

Next, we find the free energy,

$$\begin{aligned} F = \Omega + \mu N &= F_0(B) + \frac{U}{4V} N_0(\mu_0^+) N_0(\mu_0^-), \\ F_0(B) &= \frac{\Omega_0(\mu_0^+) + \Omega_0(\mu_0^-)}{2} + \mu_0 N. \end{aligned} \quad (6.50)$$

Here $F_0(B)$ stands for the free energy in the absence of interaction. We note that the chemical potential μ_0 is a function of B in accordance with Eq. (6.48). Using Eq. (6.48), we find in the limit $B \rightarrow 0$,

$$\mu_0(B) = \mu_0 - \frac{1}{2} (\mu_B B)^2 \frac{N_0''(\mu_0)}{N_0'(\mu_0)}. \quad (6.51)$$

We note that $\chi_0 = \mu_B^2 N_0'(\mu_0)$. At low temperatures, $T \ll E_F$, we can write $N_0(\mu_0) \propto \mu_0^{3/2}$. Therefore, we find $\mu_0(B) = \mu_0 - (\mu_B B/2)^2/\mu_0$. Now we can compute the zero-field spin susceptibility (per unit volume) at the fixed number of particles,

$$\begin{aligned} \chi = -\frac{1}{V} \frac{\partial^2 F}{\partial B^2} \Big|_{B=0} &= \chi_0 - \frac{U}{4V^2} \frac{\partial^2}{\partial B^2} \left[N_0(\mu_0(B) + \mu_B B) N_0(\mu_0(B) - \mu_B B) \right] \Big|_{B=0} \\ &= \chi_0 + \frac{\mu_B^2 U}{2V^2} N_0''(\mu_0). \end{aligned} \quad (6.52)$$

At low temperatures, $T \ll E_F$, we obtain

$$\chi = \chi_0 + \frac{9}{8} \frac{\mu_B^2 U N^2}{V^2 E_F^2} = \nu_F \mu_B^2 \left[1 + \frac{2}{\pi^3} a p_F \right] \quad (6.53)$$

where $\nu_F = m p_F / \pi^2$ denotes the noninteracting density of states at the Fermi energy. Equation (6.53) provides us the expression for χ as a function of N .

We note that result (6.53) can readily be obtained from Eq. (6.45),

$$\begin{aligned} \chi = -\frac{\partial^2 \Omega}{\partial B^2} &= \chi_0 - \frac{U}{4V} \frac{\partial^2}{\partial B^2} [N_0(\mu_+) N_0(\mu_-)] = \chi_0 + \frac{\mu_B^2 U}{2V} \left[N_0'^2(\mu) \right. \\ &\quad \left. - N_0(\mu) N_0''(\mu) \right]. \end{aligned} \quad (6.54)$$

This result gives the spin susceptibility as a function of chemical potential. In order to express it as a function of N , we should involve that $\chi_0 = \mu_B^2 N_0'(\mu)$ and the shift of the chemical potential due to interaction, see Eq. (6.53). Then, we obtain

$$\begin{aligned} \chi &= \mu_B^2 N_0'(\mu_0) + \frac{\mu_B^2 U}{2V} N_0(\mu_0) N_0''(\mu_0) + \frac{\mu_B^2 U}{2V} \left[N_0'^2(\mu_0) - N_0(\mu_0) N_0''(\mu_0) \right] \\ &= \mu_B^2 N_0'(\mu_0) + \frac{\mu_B^2 U}{2V} N_0'^2(\mu_0). \end{aligned} \quad (6.55)$$

6.6 Seminar VI

In this section, we consider Problems Nos. 15 and 16.

6.6.1 Problem 15

Let us find variation of chemical potential $\delta\mu$ at zero temperature due to varying the number of particles, δN . Let us use Eq. (2.21) at $p = p_F$ such that $\delta\varepsilon_{\sigma_1\sigma_2}(\mathbf{p}) \equiv \delta\mu \delta_{\sigma_1\sigma_2}$. Then we obtain

$$\delta\mu \delta_{\sigma_1\sigma_2} = \delta\varepsilon_F \delta_{\sigma_1\sigma_2} + \sum_{\sigma_3, \sigma_4} \int \frac{d^3 \mathbf{p}'}{(2\pi\hbar)^3} f_{\sigma_1\sigma_4, \sigma_2\sigma_3}(\mathbf{p}, \mathbf{p}') \delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}'). \quad (6.56)$$

Here $\delta\varepsilon_F$ is the change of the Fermi energy due to varying the Fermi momentum,

$$\delta\varepsilon_F = \frac{\partial\varepsilon_F}{\partial p_F} \delta p_F = v_F \delta p_F = \frac{p_F}{m_*} \delta p_F, \quad \delta N = \frac{V p_F^2}{\pi^2 \hbar^3} \delta p_F. \quad (6.57)$$

Next, at zero temperature we can write

$$\delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}') = -\frac{\partial n^{(0)}(p')}{\partial \varepsilon_{\mathbf{p}'}} \frac{\pi^2 \hbar^3 \delta N}{p_F m_* V} \delta_{\sigma_3, \sigma_4} = \delta(\varepsilon_{\mathbf{p}'} - \varepsilon_F) \frac{\pi^2 \hbar^3 \delta N}{p_F m_* V} \delta_{\sigma_3, \sigma_4}. \quad (6.58)$$

Substituting Eqs. (6.57) and (6.58) into Eq. (6.56), we find

$$\begin{aligned} \delta\mu \delta_{\sigma_1\sigma_2} = & \frac{\pi^2 \hbar^3 \delta N}{p_F m_* V} \delta_{\sigma_1\sigma_2} + \frac{\pi^2 \hbar^3 \delta N}{2p_F m_* V} \sum_{\sigma_3, \sigma_4} \int_0^\pi \frac{d\theta \sin \theta}{2} \left[F^{(0)}(\theta) \delta_{\sigma_1\sigma_2} \delta_{\sigma_4\sigma_3} \right. \\ & \left. + F^{(\sigma)}(\theta) \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_1\sigma_2} \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_4\sigma_3} \right] \delta_{\sigma_3\sigma_4}, \end{aligned} \quad (6.59)$$

where $\theta = \angle(\mathbf{p}', \mathbf{p})$. Hence, we obtain,

$$\delta\mu = \frac{1 + F_0^{(0)}}{\nu_F V} \delta N. \quad (6.60)$$

Here $\nu_F = \frac{p_F m_*}{\pi^2 \hbar^3}$ denotes the density of states at the Fermi surface. Finally, we find

$$\frac{\partial \mu}{\partial N} = \frac{1 + F_0^{(0)}}{\nu_F V}. \quad (6.61)$$

6.6.2 Problem 16

The correction to the quasiparticle energy at $p = p_F$ in the magnetic field and interaction can be written as,

$$\delta\varepsilon(\mathbf{p})_{\sigma_1, \sigma_2} = -\mu_B \mathbf{B} \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_1, \sigma_2} + \sum_{\sigma_3, \sigma_4} \int \frac{d^3 \mathbf{p}'}{(2\pi \hbar)^3} f_{\sigma_1\sigma_4, \sigma_2\sigma_3} \delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}'). \quad (6.62)$$

We are interested in the change $\delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}')$ that occurs due to magnetic field. At zero temperature we find

$$\delta n_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}') = \frac{\partial n^{(0)}(p')}{\partial \varepsilon_{\mathbf{p}'}} \delta\varepsilon(\mathbf{p}')_{\sigma_3, \sigma_4} = -\delta(\varepsilon_{\mathbf{p}'} - \varepsilon_F) \delta\varepsilon(\mathbf{p}')_{\sigma_3, \sigma_4}. \quad (6.63)$$

Hence, we obtain

$$\begin{aligned} \delta\varepsilon(\mathbf{p})_{\sigma_1, \sigma_2} = & -\mu_B (\boldsymbol{\sigma}, \mathbf{B})_{\sigma_1, \sigma_2} - \frac{1}{2} \sum_{\sigma_3, \sigma_4} \int_0^\pi \frac{d\theta \sin \theta}{2} \left[F^{(0)}(\theta) \delta_{\sigma_1\sigma_2} \delta_{\sigma_4\sigma_3} \right. \\ & \left. + F^{(\sigma)}(\theta) \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_1\sigma_2} \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_4\sigma_3} \right] \delta\varepsilon_{\sigma_3\sigma_4}(\mathbf{p}'), \end{aligned} \quad (6.64)$$

where $\theta = \angle(\mathbf{p}', \mathbf{p})$. Let us seek the solution of Eq. (6.64) in the form of the energy shift in the absence of interaction but with the renormalized g -factor, $\delta\varepsilon(\mathbf{p})_{\sigma_1, \sigma_2} = -(g/2)\mu_B \mathbf{B} \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_1, \sigma_2}$. Then, it leads to the following equation,

$$-\frac{g}{2}\mu_B \mathbf{B} \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_1, \sigma_2} = -\mu_B \mathbf{B} \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_1, \sigma_2} + F^{(\sigma)_0} \frac{g}{2}\mu_B \mathbf{B} \boldsymbol{\sigma}_{\sigma_1, \sigma_2}. \quad (6.65)$$

Finally, we obtain the renormalized g -factor in the Fermi liquid,

$$g = \frac{2}{1 + F_0^{(\sigma)}}. \quad (6.66)$$

Since the quasiparticle energy shift due to magnetic field is momentum-independent, we can use the expression for the free electron gas, cf. Eq. (6.53), but with the renormalized g -factor. Then, we find the Pauli spin susceptibility of the Fermi liquid,

$$\chi = \frac{g}{2}\mu_B^2 \nu_F. \quad (6.67)$$

6.7 Seminar VII

In this section we present the solutions for Problems Nos. 17, 18, and 19.

6.7.1 Problem 17

The ground state energy of the weakly non-ideal Bose gas has the following form (see Eq. (2.42)):

$$E_0 = \frac{UN^2}{2V} + \sum_{\mathbf{p}} \left[\varepsilon(\mathbf{p}) - \varepsilon^{(0)}(\mathbf{p}) - \frac{UV}{N} \right]. \quad (6.68)$$

It is useful to point out that a sum over \mathbf{p} diverges. Fortunately, this divergence has a physical origin. At first, we should understand that potential U is a constant in the sum and does not represent some physical measurable quantity. The real physical quantity is the scattering length. This means that we must express all results in terms of the scattering length. In the main approximation, the ground state energy and the scattering length are $E_0 = \frac{UN^2}{2V}$ and $a = \frac{mU}{4\pi}$, respectively. Therefore, we obtain $E_0 = \frac{2\pi a N^2}{mV}$. In order to find next order correction in the ground state energy, we have to write the following expression that relates the scattering length and U ,

$$U = \frac{4\pi a}{m} \left[1 - \frac{4\pi a}{mV} \sum_{\mathbf{p} \neq 0} \frac{1}{p^2} \right]. \quad (6.69)$$

This expression involves a diverging sum. This divergence indicates that one cannot approximate the interaction potential by the constant U at very short scales. However, using the above expression, we find

$$E_0 = \frac{Nmu^2}{2} + \sum_{\mathbf{p}} \left[\varepsilon(p) - \varepsilon^{(0)}(p) - mu^2 + \frac{m^3 u^4}{p^2} \right] \quad (6.70)$$

where $u = \sqrt{\frac{4\pi a N}{m^2 V}}$. Surprisingly this integral converges! We see that the divergence has been removed by introducing the proper expression for the scattering length. This effect is called the renormalization. Now we should calculate the following integral,

$$f(X) = \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} \left[\sqrt{\varepsilon^{(0)}(p)^2 + \varepsilon^{(0)}(p)X} - \varepsilon^{(0)}(p) - \frac{X}{2} + \frac{X^2}{8\varepsilon^{(0)}(p)} \right]. \quad (6.71)$$

To calculate integral, we should find the magnitude of function $f(X)$ at the point $X = 2mu^2$. To calculate the above integral we should take the third derivative and note that $f(0) = f'(0) = f''(0) = 0$. We have:

$$f'''(X) = V \frac{3\sqrt{2m^3}}{16\pi^2} \int_0^\infty d\varepsilon \frac{\varepsilon}{(X + \varepsilon)^{5/2}} = \frac{\sqrt{2m^3}}{4\pi^2 \sqrt{X}}. \quad (6.72)$$

As a result

$$f(X) = V \frac{2\sqrt{2m^3} X^{5/2}}{15\pi^2}, \quad f(X = 2mu^2) = V \frac{16m^4 u^5}{15}. \quad (6.73)$$

Substituting the above expression to E_0 results in Eq. (2.44).

6.7.2 Problem 18

In this problem we should calculate the number of particles in the condensate at temperatures $\mu(0) \ll T \ll T_{\text{BEC}}(an^{1/3})^{1/4}$. The number of particles in the condensate can be calculated as follows, see Eq. (2.49),

$$\begin{aligned} N_0(T) &= N - V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} [u_p^2 f_B(\varepsilon_p) + v_p^2 (f_B(\varepsilon_p) + 1)] \\ &= N - V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} \left[\frac{\varepsilon_0(p) + mu^2}{\varepsilon_p} f_B(\varepsilon_p) + \frac{\varepsilon_0(p) + mu^2 - \varepsilon(p)}{2} \right] \\ &= N_0(T = 0) - V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} \frac{\varepsilon_0(p) + mu^2}{\varepsilon_p} f_B(\varepsilon_p). \end{aligned} \quad (6.74)$$

Let us transform integration over p to integration over $\varepsilon_0 = \varepsilon_p^{(0)} = p^2/(2m)$. Then we find

$$N_0(T) = N_0(T=0) - \frac{V}{\pi^2} \sqrt{\frac{m^3}{2}} \int_0^\infty d\varepsilon_0 \sqrt{\varepsilon_0} \frac{\varepsilon_0 + mu^2}{\varepsilon_p} f_B(\varepsilon_p). \quad (6.75)$$

Next, we change the integration variable ε_0 to the integration over $\varepsilon = \sqrt{(\varepsilon_0 + mu^2)^2 - (mu^2)^2}$. Then we obtain

$$\begin{aligned} N_0(T) &= N_0(T=0) - \frac{V}{\pi^2} \sqrt{\frac{m^3}{2}} \int_0^\infty \sqrt{\sqrt{\varepsilon^2 + (mu^2)^2} - mu^2} f_B(\varepsilon) d\varepsilon \\ &= N_0(T=0) - N + N_0^{(0)}(T) - \frac{V}{\pi^2} \sqrt{\frac{m^3}{2}} \int_0^\infty \left(\sqrt{\sqrt{\varepsilon^2 + (mu^2)^2} - mu^2} - \sqrt{\varepsilon} \right) \\ &\quad \times f_B(\varepsilon) d\varepsilon = N_0(T=0) - N + N_0^{(0)}(T) - \frac{Vm^3u^3}{\pi^2\sqrt{2}} F(mu^2/T). \end{aligned} \quad (6.76)$$

Here $N_0^{(0)}(T) = N[1 - (T/T_{\text{BEC}}^{(0)})^{3/2}]$ is the number of condensate particles for the noninteracting Bose gas. The function $F(z)$ is given as

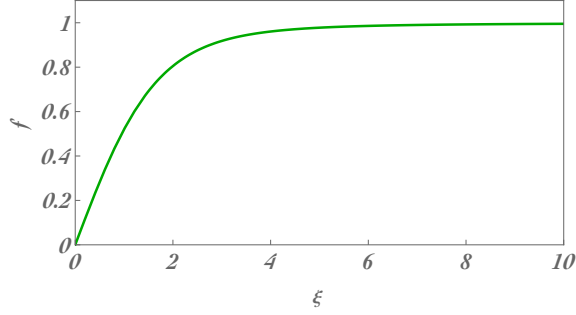
$$\begin{aligned} F(z) &= \int_0^\infty dx \frac{\sqrt{\sqrt{1+x^2} - 1} - \sqrt{x}}{e^{zx} - 1} \\ &= \begin{cases} z^{-1} \int_0^\infty dx \frac{\sqrt{\sqrt{1+x^2} - 1} - \sqrt{x}}{x} = -\frac{\pi}{z\sqrt{2}}, & z \ll 1, \\ \int_0^\infty dy \frac{-\sqrt{y}z^{-3/2} + yz^{-2}}{e^y - 1} = -\frac{\zeta(3/2)\sqrt{\pi}}{2z^{3/2}} + \frac{\pi^2}{6z^2}, & z \gg 1. \end{cases} \end{aligned} \quad (6.77)$$

Hence we obtain

$$N_0(T) = N_0(T=0) - \frac{VmT^2}{6\sqrt{2}u}, \quad T \ll mu^2, \quad (6.78)$$

and

$$N_0(T) = N_0(T=0) - N \left(\frac{T}{T_{\text{BEC}}^{(0)}} \right)^{3/2}, \quad mu^2 \ll T \ll T_{\text{BEC}}. \quad (6.79)$$

Рис. 6.1: The function $f(\xi)$.

6.7.3 Problem 19

The vortex solution of the Gross–Pitaevskii equation (2.54) can be represented as $\Psi_0(\mathbf{r}) = e^{i\varphi} A f(r/r_0)$ and the scale r_0 describes the vortex size. Substituting the above ansatz into Eq. (2.54) and introducing new variable $\xi = r/r_0$, we find,

$$-\frac{A}{2mr_0^2} \left[\frac{1}{\xi} \partial_\xi (\xi \partial_\xi f) - \frac{f}{\xi^2} \right] - \mu A f + \frac{4\pi a}{m} A^3 f^3 = 0. \quad (6.80)$$

If we choose the amplitude $A = \sqrt{\mu m / (4\pi a)}$ and the size $r_0 = \sqrt{2m/\mu}$, we obtain the dimensionless equation which can numerically be solved

$$-\left[\frac{1}{\xi} \partial_\xi (\xi \partial_\xi f) - \frac{f}{\xi^2} \right] - f + f^3 = 0. \quad (6.81)$$

It is easy to check that $f(\xi) \simeq a\xi$ at $\xi \rightarrow 0$ and $f(\xi) \simeq 1 + b \exp(-\sqrt{2}\xi)$ at $\xi \rightarrow \infty$. The numerical constants a and b can be found by means of numerical solution of the above equation. Details of numerical solution by shooting method can be found in Ref. [23]. In particular, one finds $a \approx 0.5832$. The behavior of the function $f(\xi)$ is shown in Fig. 6.1.

6.8 Семинар VIII

В этом разделе рассматриваются решения для задач № 20, 21 и 22.

6.8.1 Задача 20

Энергия двух возбуждений задаётся как $\varepsilon(p_1) + \varepsilon(p_2) + (\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2)\mathbf{v}$. Ожидается, что эта комбинация должна быть положительной. Это урав-

нение приводит к следующему выражению для критической скорости: $v_{\text{cr},2} = \min \left(\frac{\varepsilon(p_1) + \varepsilon(p_2)}{p_1 + p_2} \right)$. Введём функцию $f(p) = \varepsilon(p)/p$. Тогда получаем $[\varepsilon(p_1) + \varepsilon(p_2)]/(p_1 + p_2) = [p_1 f(p_1) + p_2 f(p_2)]/(p_1 + p_2) \geq \min\{f(p_1), f(p_2)\} \geq \min_p f(p) = v_{\text{cr}}$. Таким образом, действительно, получаем, что $v_{\text{cr},2} \geq v_{\text{cr}}$.

6.8.2 Задача 21

Плотность нормальной компоненты в сверхтекучей жидкости определяется следующим выражением, см. уравнение (2.60),

$$\rho_n = \frac{1}{3} \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} p^2 \left(-\frac{\partial f_B}{\partial \varepsilon} \right) = \frac{\beta}{12} \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} \frac{p^2}{\sinh^2(\beta \varepsilon(p)/2)}. \quad (6.82)$$

Спектр возбуждений $\varepsilon(p)$ состоит из двух сегментов: фононного и роторного. Необходимо вычислить вклады от обоих. Начнём с фононного вклада

$$\rho_{n,p} = \frac{\beta}{12} \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} \frac{p^2}{\sinh^2(\beta u p/2)} = \frac{4T^4}{3\pi^2 u^5} \int_0^\infty \frac{x^4 dx}{\sinh^2 x} = \frac{2\pi^2 T^4}{45u^5}. \quad (6.83)$$

Перейдём теперь к роторному вкладу. При низких температурах, таких что $m_r T \ll p_0^2$ и $\Delta \gg T$, получаем

$$\begin{aligned} \rho_{n,r} &= \frac{\beta}{12} \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} \frac{p^2}{\sinh^2(\beta \varepsilon(p)/2)} \simeq \frac{\beta}{6\pi^2} p_0^4 e^{-\Delta/T} \int_{-\infty}^\infty d\delta p e^{-\beta \delta p^2/(2m_r)} \\ &= \frac{p_0^4}{6\pi^2} \sqrt{\frac{2\pi m_r}{T}} e^{-\Delta/T}, \end{aligned} \quad (6.84)$$

где $\delta p = p - p_0$. Отметим, что, хотя роторный вклад экспоненциально мал при $T \ll \Delta$, он преобладает над фононным вкладом при более высоких температурах ($T \gtrsim 0.7$ K).

6.8.3 Задача 22

Вклад роторных возбуждений в теплоёмкость можно аналогично вычислить с использованием того же интеграла, что и в предыдущей задаче. При условии, что $m_r T \ll p_0^2$ и $T \ll \Delta$, получаем

$$\begin{aligned} E_r &= V \int \frac{d^3 \mathbf{p}}{(2\pi)^3} \frac{\varepsilon(p)}{e^{\beta \varepsilon(p)} - 1} \simeq V \frac{p_0^2 \Delta}{2\pi^2} e^{-\beta \Delta} \int_{-\infty}^\infty d\delta p e^{-\beta \delta p^2/(2m_r)} \\ &= V \frac{p_0^2 \Delta}{2\pi^2} e^{-\beta \Delta} \sqrt{2\pi m_r T}. \end{aligned} \quad (6.85)$$

Отсюда получаем

$$C_V = \frac{\partial E_r}{\partial T} = V \frac{p_0^2 \Delta^2 m_r^{1/2}}{\sqrt{2\pi^3 T^{3/2}}} e^{-\Delta/T}. \quad (6.86)$$

6.9 Seminar IX

In this section we present the solutions for Problems Nos. 23 and 24.

6.9.1 Problem 23

We should find the temperature dependence of the superconducting gap near T_c . It can be found from the self-consistent equation, cf. Eq. (2.77),

$$1 = \frac{\lambda g(E_F)}{2} \int_0^\infty \frac{d\xi}{\varepsilon_\xi} \tanh\left(\frac{\varepsilon_\xi}{2T}\right) \quad (6.87)$$

where $\varepsilon_\xi = \sqrt{\xi^2 + \Delta^2}$ is the spectrum of superconducting quasiparticles. Here we again use the trick called “integration over ξ ”, described above. This integral does not converge and must be regularized at some ultra-violet scale. As it is mentioned in the Lecture, this ultra-violet scale determines the magnitude of the zero-temperature gap. Therefore, it is convenient to rewrite the self-consistent equation as,

$$\begin{aligned} \ln\left(\frac{\Delta_0}{\Delta}\right) &= \int_0^\infty \frac{d\xi}{\varepsilon_\xi} \left(1 - \tanh\left(\frac{\varepsilon_\xi}{2T}\right)\right) = 2I(u), \\ I(u) &= \int_0^\infty \frac{dx}{\sqrt{x^2 + u^2}} \frac{1}{\exp[\sqrt{x^2 + u^2}] + 1} \end{aligned} \quad (6.88)$$

where $u = \Delta/T$. In order to compute $I(u)$ at $u \rightarrow 0$, let us split the integral $I(u)$ as follows,

$$I(u) = \underbrace{\frac{1}{2} \int_0^\infty dx \left(\frac{1}{\sqrt{x^2 + u^2}} - \frac{\tanh \frac{x}{2}}{x} \right)}_{I_1} + \underbrace{\frac{1}{2} \int_0^\infty dx \left(\frac{\tanh \frac{x}{2}}{x} - \frac{\tanh \frac{\sqrt{x^2 + u^2}}{2}}{\sqrt{x^2 + u^2}} \right)}_{I_2}. \quad (6.89)$$

For the first integral, we obtain

$$\begin{aligned} I_1 &= \frac{1}{2} \int_0^\infty \left[d \ln(x + \sqrt{x^2 + u^2}) - \tanh\left(\frac{x}{2}\right) d \ln x \right] = \frac{1}{2} \ln \frac{2}{u} + \frac{1}{4} \int_0^\infty \frac{dx \ln x}{\cosh^2(x/2)} \\ &= \frac{1}{2} \ln \frac{2}{u} + \frac{1}{2} \left(\ln \frac{\pi}{2} - \gamma \right), \end{aligned} \quad (6.90)$$

where $\gamma \approx 0.577$ is the Euler constant. Expanding the second integral in powers of u , we find

$$\begin{aligned} I_2 &\simeq -\frac{u^2}{4} \int_0^\infty \frac{dx}{x} \left(\frac{1}{x} \tanh \frac{x}{2} \right)' = 2u^2 \sum_{n=0}^\infty \int_0^\infty \frac{dx}{[\pi^2(2n+1)^2 + x^2]^2} \\ &= \frac{u^2}{2\pi^2} \sum_{n=0}^\infty \frac{1}{(2n+1)^3} = \frac{7\zeta(3)}{16\pi^2} u^2 \end{aligned} \quad (6.91)$$

Above we used the following representation

$$\tanh \frac{x}{2} = \sum_{n=0}^\infty \frac{4x}{\pi^2(2n+1)^2 + x^2}. \quad (6.92)$$

Therefore, we obtain

$$I(u) = \frac{1}{2} (\ln(\pi/u) - \gamma) + \frac{7\zeta(3)}{16\pi^2} u^2 + \dots \quad (6.93)$$

[to check solution below]

In order to evaluate $I(u)$, we consider the technique which helps us to find the asymptotics of integrals. With this method one can find not only the power-law terms but also the logarithmic one. First of all, we choose $y = \sqrt{x^2 + u^2}$ as an integration variable,

$$I(u) = \int_u^\infty \frac{dy}{\sqrt{y^2 - u^2}} \frac{1}{e^y + 1} = \int_0^\infty dy \frac{\Theta(y - u)}{\sqrt{y^2 - u^2}} \frac{1}{e^y + 1}. \quad (6.94)$$

After that we can use the representation for the first function known as the Mellin transform,

$$\frac{\Theta(y - u)}{\sqrt{y^2 - u^2}} = - \int_{a-i\infty}^{a+i\infty} \frac{\sqrt{\pi} u^{\alpha-1} \Gamma(\frac{1-\alpha}{2})}{\alpha \Gamma(-\frac{\alpha}{2})} y^{-\alpha} \frac{d\alpha}{2\pi i} \quad (6.95)$$

where $0 < a < 1$. Substituting this expression into Eq. (6.94), we find,

$$I(u) = - \int_{a-i\infty}^{a+i\infty} \frac{d\alpha}{2\pi i} \frac{\sqrt{\pi} u^{\alpha-1} \Gamma(\frac{1-\alpha}{2})}{\alpha \Gamma(-\frac{\alpha}{2})} \int_0^\infty \frac{dy y^{-\alpha}}{e^y + 1} dy = \int_{a-i\infty}^{a+i\infty} \frac{d\alpha}{2\pi i} \frac{\sqrt{\pi} u^{\alpha-1} \Gamma(\frac{1-\alpha}{2})}{\alpha \Gamma(-\frac{\alpha}{2})} \times \Gamma(1-\alpha) \zeta(1-\alpha) (2^\alpha - 1). \quad (6.96)$$

Here $\zeta(z)$ denotes the Riemann zeta-function. Using the following identity, $\zeta(1-\alpha) = \frac{2^{-\alpha} \pi^{1-\alpha} \zeta(\alpha)}{\Gamma(1-\alpha) \sin(\pi\alpha/2)}$, we find,

$$I(u) = \int_{a-i\infty}^{a+i\infty} \frac{d\alpha}{2\pi i} \frac{\pi^{3/2-\alpha} u^{\alpha-1} \Gamma(\frac{1-\alpha}{2})}{\alpha \Gamma(-\frac{\alpha}{2}) \sin(\pi\alpha/2)} (1 - 2^{-\alpha}) \zeta(\alpha) = -\frac{1}{2} \int_{a-i\infty}^{a+i\infty} \frac{d\alpha}{2\pi i} \pi^{1/2-\alpha} u^{\alpha-1} \times \Gamma\left(\frac{1-\alpha}{2}\right) \Gamma\left(\frac{\alpha}{2}\right) (1 - 2^{-\alpha}) \zeta(\alpha). \quad (6.97)$$

Performing this integral, one should close the contour on the right-hand side of complex plane, resulting in the expansion (6.93) in a series in u . Substituting the expansion (6.93) into the self-consistent equation, we obtain the following equation for $\Delta \ll T$:

$$\ln\left(\frac{\Delta_0}{\Delta}\right) = \ln \frac{\pi T}{\Delta} - \gamma + \frac{7\zeta(3)}{8\pi^2} \left(\frac{\Delta}{T}\right)^2. \quad (6.98)$$

This expression gives the value for $T_c = \Delta_0 e^\gamma / \pi$ and also leads to the following temperature dependence,

$$\Delta(T) = T_c \left[\frac{8\pi^2}{7\zeta(3)} \left(1 - \frac{T}{T_c}\right) \right]^{1/2}. \quad (6.99)$$

The condensation free energy can be written as follows, cf. Eq. (2.76),

$$F_{\text{cond}} = F[\Delta] - F[0] = \sum_{\mathbf{p}} \left(|\xi_{\mathbf{p}}| - \varepsilon(p) + \frac{\Delta^2}{2\varepsilon(p)} \right) - \sum_{\mathbf{p}} \frac{\Delta^2}{\varepsilon(p)} f_F(\varepsilon(p)) - 2T \sum_{\mathbf{p}} \ln \frac{1 + e^{-\beta\varepsilon(p)}}{1 + e^{-\beta|\xi_{\mathbf{p}}|}}. \quad (6.100)$$

The first sum over p has been found in the Lecture. The second sum is calculated above. Therefore, we find,

$$F_{\text{cond}} = -\frac{1}{4} V g(E_F) \Delta^2 - V g(E_F) \Delta^2 I(\Delta/T) + 2V g(E_F) T^2 K(\Delta/T), \quad (6.101)$$

$$K(u) = \int_0^\infty dx \ln \frac{1 + e^{-\sqrt{x^2+u^2}}}{1 + e^{-x}}.$$

It is readily to check that $K'(u) = uI(u)$. Hence, we obtain at $u \ll 1$.

$$K(u) = \frac{u^2}{4} \left(\ln \frac{\pi}{u} - \gamma + \frac{1}{2} \right) + \frac{7\zeta(3)u^4}{64\pi^2} + \dots \quad (6.102)$$

Summing all contributions, we find

$$F_{\text{cond}} = -\frac{7\zeta(3)}{32\pi^2} \frac{Vg(E_F)\Delta^4}{T^2} = -\frac{2\pi^2}{7\zeta(3)} Vg(E_F)(T_c - T)^2. \quad (6.103)$$

6.9.2 Problem 24

We should find the magnitude of jump-like discontinuity in the specific heat at the superconducting transition point. We use Eq. (2.82) and the expression for $\Delta(T)$ from the previous problem. Then, we find

$$C_V = Vg(E_F) \int_0^\infty d\xi \frac{\varepsilon(p)}{2 \cosh^2 \left(\frac{\varepsilon(p)}{2T} \right)} \left(\frac{\varepsilon(p)}{T^2} - \frac{1}{2\varepsilon(p)T} \frac{d\Delta^2}{dT} \right). \quad (6.104)$$

Hence, we find for the specific heat jump,

$$\Delta C_V = -Vg(E_F) \frac{d\Delta^2}{dT} \int_0^\infty d\xi \frac{1}{4T \cosh^2 \left(\frac{\varepsilon(p)}{2T} \right)} = V \frac{4\pi^2}{7\zeta(3)} g(E_F) T_c = V \frac{4mp_F}{7\zeta(3)} T_c. \quad (6.105)$$

We note that this result can be obtained as second derivative of F_{cond} , cf. Eq. (6.103).

6.10 Seminar X

In this seminar we consider Problems Nos. 25, 26, and 27.

6.10.1 Problem 25

This problem is solved with applying the general method useful in many other problems. Let us consider two operators A and B . They obey the following property: if $C := [A, B]$, then $[C, A] = [C, B] = 0$. In this case, we can simplify the expression $\exp(A + B)$. First of all, let us consider how A ‘acts’ on some function of B ,

$$[A, B^n] = [A, B^{n-1}]B + B^{n-1}[A, B] = nCB^{n-1} \quad \Rightarrow \quad [A, f(B)] = Cf'(B). \quad (6.106)$$

The other important identity is a derivative of operator $\exp[A(x)]$ with respect to x . The convenient expression can be derived in the following way,

$$\begin{aligned}
\partial_x e^{A(x)} &= \sum_{n=1}^{\infty} \frac{1}{n!} \sum_{k=0}^{n-1} A^k(x) A'(x) A^{n-1-k}(x) = \sum_{n=1}^{\infty} \sum_{k=0}^{n-1} \int_0^1 dt \frac{t^k (1-t)^{n-1-k}}{k!(n-k-1)!} A^k(x) \\
&\quad \times A'(x) A^{n-1-k}(x) = \sum_{k=0}^{\infty} \sum_{n=k+1}^{\infty} \int_0^1 dt \frac{t^k (1-t)^{n-1-k}}{k!(n-k-1)!} A^k(x) A'(x) A^{n-1-k}(x) \\
&= \int_0^1 dt \left(\sum_{j=0}^{\infty} \frac{t^j A^j(x)}{j!} \right) A'(x) \sum_{l=0}^{\infty} \frac{(1-t)^l A^l(x)}{l!} = \int_0^1 dt e^{tA(x)} A'(x) e^{(1-t)A(x)}.
\end{aligned} \tag{6.107}$$

After the above preliminaries we turn our attention to the problem. We should calculate the following expression

$$f(\alpha_q, \beta_q) = \langle \exp[\alpha_q b_q + \beta_q b_q^\dagger] \rangle = \text{Tr} \left\{ \exp[\alpha_q b_q + \beta_q b_q^\dagger] e^{-\beta H} \right\} / \text{Tr} e^{-\beta H}. \tag{6.108}$$

Let us calculate the derivative over α_q (here $A = \alpha_q b_q + \beta_q b_q^\dagger$),

$$\begin{aligned}
\frac{\partial f}{\partial \alpha_q} &= \int_0^1 dt \text{Tr} \left[e^{tA} b_q e^{(1-t)A} e^{-\beta H} \right] / \text{Tr} e^{-\beta H} = \text{Tr} [b_q e^A e^{-\beta H}] / \text{Tr} e^{-\beta H} \\
&\quad - \int_0^1 dt \text{Tr} \left\{ [b_q, e^{tA}] e^{(1-t)A} e^{-\beta H} \right\} / \text{Tr} e^{-\beta H}.
\end{aligned} \tag{6.109}$$

Since $[b_q, A] = \beta_q$, we find $[b_q, e^{tA}] = \beta_q t e^{tA}$. Next, we use the following transformations

$$\begin{aligned}
\text{Tr} [b_q e^A e^{-\beta H}] &= \text{Tr} [e^A e^{-\beta H} b_q] = e^{\beta \omega_q} \text{Tr} [e^A b_q e^{-\beta H}] = e^{\beta \omega_q} \int_0^1 dt \text{Tr} [e^{tA} e^{(1-t)A} \\
&\quad \times b_q e^{-\beta H}] = e^{\beta \omega_q} \int_0^1 dt \left(\text{Tr} [e^{tA} b_q e^{(1-t)A} e^{-\beta H}] - \text{Tr} \left\{ e^{tA} [b_q, e^{(1-t)A}] e^{-\beta H} \right\} \right) \\
&= e^{\beta \omega_q} \left(\frac{\partial f}{\partial \alpha_q} - \frac{\beta_q}{2} \right) \text{Tr} e^{-\beta H}.
\end{aligned} \tag{6.110}$$

Hence, we obtain the equation for the function f ,

$$\frac{\partial f}{\partial \alpha_q} = \frac{\beta_q}{2} \coth \frac{\omega_q}{2T} f. \quad (6.111)$$

Using the initial condition $f(0, \beta_q) = 1$, we find

$$f(\alpha_q, \beta_q) = \exp \left(\frac{\alpha_q \beta_q}{2} \coth \frac{\omega_q}{2T} \right). \quad (6.112)$$

As $f(0, \alpha_+) = 1$, we have $f = \exp[\frac{\alpha_+ \alpha_-}{2} \coth(\frac{\omega_q}{2T})]$ yielding the answer for the problem.

6.10.2 Problem 26

The annihilation operator for the electron traveling to the right side is determined as $\psi_R(x) = \sum_p \exp(-ipx) a_{+,p}^\dagger$ and obeys the commutation relations

$$[b_{+,q}^\dagger, \psi_R(x)] = -\sqrt{\frac{2\pi}{qL}} e^{-iqx} \psi_R(x), \quad [b_{+,q}, \psi_R(x)] = -\sqrt{\frac{2\pi}{qL}} e^{iqx} \psi_R(x). \quad (6.113)$$

Here we use the representation of the bosonic operators in terms of electron density. Now let us try to represent the fermionic operator $\psi_R(x)$ as the product of fermionic operator $\Psi_R(x)$ and bosonic operators. Using the methods developed in Problem 25, one can check that provided that $[b_{+,q}^\dagger, \Psi_R(x)] = [b_{+,q}, \Psi_R(x)] = 0$, the operator

$$\psi_R(x) = \Psi_R(x) \exp \left[-(2\pi/(qL))^{1/2} \sum_{q>0} \left(e^{-iqx} b_{+,q}^\dagger - e^{iqx} b_{+,q} \right) \right] \quad (6.114)$$

obeys the commutation relations Eq. (6.113).

We note that the operator $\Psi_R(x)$ should change the total number of the right movers N_R by one. Let us consider the operator $\phi_{R,0}$ that satisfies the following commutation relation

$$[\mathcal{N}_R, \phi_{R,0}] = i \quad \Rightarrow \quad [e^{i\phi_{R,0}}, \mathcal{N}_R] = e^{i\phi_{R,0}}. \quad (6.115)$$

As follows from the last commutation relation, operator $e^{i\phi_{R,0}}$ has single nonzero matrix element $\langle N_R - 1 | e^{i\phi_{R,0}} | N_R \rangle$. The same matrix element has the fermionic operator $\Psi_R(x)$.

Finally, for the formulation in the real space, it is convenient to have the following relation $\rho_R(x) = \partial\phi_R(x)/\partial x$. Then using the relation

$$\rho_R(x) = \frac{\mathcal{N}_R}{L} + (q/(2\pi L))^{1/2} \sum_{q>0} \left(e^{-iqx} b_{+,q}^\dagger + e^{iqx} b_{+,q} \right), \quad (6.116)$$

we find finally,

$$\psi_R(x) \sim e^{i\phi_R(x)}, \quad \phi_R(x) = \phi_{R,0} + \frac{\mathcal{N}_R x}{L} + i \sum_{q>0} \sqrt{\frac{2\pi}{qL}} (e^{-iqx} b_{+,q}^\dagger - e^{iqx} b_{+,q}). \quad (6.117)$$

This relation is referred to as the Mattis–Mandelstam formula.

6.10.3 Problem 27

Let us introduce new bosonic operators,

$$\begin{aligned} a_{\eta,q}^\dagger &= \frac{b_{\eta,\uparrow,q}^\dagger + b_{\eta,\downarrow,q}^\dagger}{\sqrt{2}}, & a_{\eta,q} &= \frac{b_{\eta,\uparrow,q} + b_{\eta,\downarrow,q}}{\sqrt{2}}, \\ d_{\eta,q}^\dagger &= \frac{b_{\eta,\uparrow,q}^\dagger - b_{\eta,\downarrow,q}^\dagger}{\sqrt{2}}, & d_{\eta,q} &= \frac{b_{\eta,\uparrow,q} - b_{\eta,\downarrow,q}}{\sqrt{2}}. \end{aligned} \quad (6.118)$$

We emphasize that they obey the usual commutation relations,

$$[a_{\eta,q}^\dagger, a_{\eta',q'}] = \delta_{\eta,\eta'} \delta_{q,q'}, \quad [d_{\eta,q}^\dagger, d_{\eta',q'}] = \delta_{\eta,\eta'} \delta_{q,q'}. \quad (6.119)$$

The bosonic states for operators a^\dagger, a and d^\dagger, d are independent,

$$[a_{\eta,q}^\dagger, d_{\eta',q'}] = 0, \quad [d_{\eta,q}^\dagger, a_{\eta',q'}] = 0. \quad (6.120)$$

We note that the operators a^\dagger, a corresponds to the total density whereas the operators d^\dagger, d describe the spin density. In terms of new operators the Hamiltonian can be rewritten as

$$\mathcal{H}_{LL} = \sum_{\eta,q>0} v_F q d_{\eta,q}^\dagger d_{\eta,q} + \sum_{\eta,q>0} \left[(v_F + 2g_4) q a_{\eta,q}^\dagger a_{\eta,q} + g_2 (a_{\eta,q}^\dagger a_{-\eta,q}^\dagger + a_{\eta,q} a_{-\eta,q}) \right]. \quad (6.121)$$

We apply the canonical transformation to the operators a^\dagger, a ,

$$a_{\eta,q}^\dagger = \cosh \theta_q \beta_{\eta,q}^\dagger + \sinh \theta_q \beta_{-\eta,q}, \quad a_{\eta,q} = \cosh \theta_q \beta_{\eta,q} + \sinh \theta_q \beta_{-\eta,q}^\dagger, \quad (6.122)$$

where

$$\cosh 2\theta_q = \frac{v_F + 2g_4}{u}, \quad \sinh 2\theta_q = -\frac{2g_2}{u}, \quad u = \sqrt{(v_F + 2g_4)^2 - 4g_2^2}. \quad (6.123)$$

The Hamiltonian, rewritten in new operators, reads

$$\mathcal{H}_{\text{LL}} = E_G + \sum_{\eta, q > 0} v_F q d_{\eta, q}^\dagger d_{\eta, q} + \sum_{\eta, q > 0} u q \beta_{\eta, q}^\dagger \beta_{\eta, q}, \quad E_G = \frac{1}{2} \sum_{q > 0} (u - v_F - 2g_4) q. \quad (6.124)$$

The disentangling of spin and density channels in the Luttinger liquid Hamiltonian is an example of the spin-charge separation in the strongly correlated systems.

6.11 Seminar XI

In this section we present the solutions for Problems Nos. 28 and 29.

6.11.1 Задача 28

Рассмотрим основное состояние одномерной модели Изинга в отсутствии магнитного поля. В основном состоянии все спины ориентированы в одном направлении. Можно рассмотреть возмущение основного состояния. Возбужденное состояние, соответствующее такому возмущению, называется *доменной стенкой*: некоторые спины ориентированы параллельно исходному направлению, а другие — нет. Существует только один сайт, на котором соседние спины антипараллельны друг другу. Разница между энергией основного состояния и энергией возбужденного состояния с доменной стенкой равна $\Delta E = 2J$. Если имеется n доменных стенок, энергия такой конфигурации будет $\Delta E_n = 2Jn$.

Свободная энергия модели при нулевом магнитном поле имеет вид $F = -LT \ln(1 + e^{-2\beta J})$. Это приводит к энергии $E = 2LJ \frac{e^{-\beta J}}{e^{\beta J} + e^{-\beta J}}$. Таким образом, плотность доменных стенок можно записать как $\rho = \frac{E}{2JL} = \frac{1}{e^{2\beta J} + 1}$. Отметим, что плотность доменных стенок совпадает с распределением Ферми-Дирака.

6.11.2 Задача 29

Задача по вычислению корреляционной функции ранее в курсе не рассматривалась. Мы не можем использовать свободную энергию для её решения. К счастью, передаточная матрица также может служить для

этой цели. Сначала вычислим среднее значение спина в одномерной модели Изинга с периодическими граничными условиями:

$$\langle \sigma_i \rangle = \frac{1}{Z} \sum_{\sigma_1 \dots \sigma_N} \sigma_i e^{-\beta E_{\sigma_1, \dots, \sigma_N}} = \frac{1}{Z} \sum_{\sigma_i} \sigma_i (\mathcal{T}^L)_{\sigma_i, \sigma_i}, \quad Z = \text{tr } \mathcal{T}^L \quad (6.125)$$

где $L = N - 1$. Как и в лекции, можно переписать последнее выражение в виде следа от матричного произведения:

$$\begin{aligned} \langle \sigma_i \rangle &= \frac{1}{Z} \text{tr} [\tau_z \mathcal{T}^L] = \frac{1}{Z} \text{tr} [\mathcal{U}^{-1} \tau_z \mathcal{U} \Lambda^L] = \cos(2\phi) \\ &= \frac{\sinh(\beta h)}{\sqrt{e^{-4\beta J} + \sinh^2(\beta h)}}. \end{aligned} \quad (6.126)$$

Матрица τ_z помогает нам вычислить корреляционную функцию,

$$\begin{aligned} \langle \sigma_i \sigma_{i+n} \rangle &= \frac{1}{Z} \text{tr} [\tau_z \mathcal{T}^n \tau_z \mathcal{T}^{L-n}] = \frac{1}{Z} \text{tr} [\mathcal{U}^{-1} \tau_z \mathcal{U} \Lambda^n \mathcal{U}^{-1} \tau_z \mathcal{U} \Lambda^{L-n}] \\ &= \cos^2(2\phi) + \left(\frac{\lambda_-}{\lambda_+} \right)^n \sin^2(2\phi). \end{aligned} \quad (6.127)$$

Для физических приложений более интересна так называемая редуцированная корреляционная функция,

$$\langle \langle \sigma_i \sigma_{i+n} \rangle \rangle = \langle \sigma_i \sigma_{i+n} \rangle - \langle \sigma_i \rangle \langle \sigma_{i+n} \rangle = e^{-n \ln(\lambda_+/\lambda_-)} \sin^2(2\phi). \quad (6.128)$$

Убывающий характер этой функции описывает физические свойства системы.

6.12 Семинар XII

В этом разделе рассматриваются задачи № 30, 31 и 32.

6.12.1 Задача 30

Разложение термодинамического потенциала для антимангнетика вблизи температуры Нейля может быть записано в виде

$$\begin{aligned} F &= F_0 + AL^2 + BL^4 + D(\mathbf{H}\mathbf{L})^2 + D'H^2L^2 - \frac{\chi_P}{2}H^2 + \frac{\beta}{2}(L_x^2 + L_y^2) \\ &\quad - \frac{\gamma}{2}(H_x^2 + H_y^2) - \frac{H^2}{8\pi}. \end{aligned} \quad (6.129)$$

Здесь предполагается, что $A = a(T - T_c)$ и $\beta > 0$ (легкая ось). Тогда при $H = 0$ получаем

$$L_z = \begin{cases} \sqrt{a(T_c - T)/(2B)}, & T < T_c, \\ 0, & T > T_c. \end{cases} \quad (6.130)$$

Намагниченность задается выражением

$$M = -\frac{H}{4\pi} - \frac{\partial F}{\partial H}. \quad (6.131)$$

Для $T > T_c$, в поле, направленном вдоль оси z , получаем

$$M_z = \chi_z H_z, \quad \chi_z = \chi_p. \quad (6.132)$$

Для $T < T_c$ получаем

$$M_z = \chi_z H_z, \quad \chi_z = \chi_p - 2(D + D')L^2 = \chi_p - a(D + D')(T_c - T)/B. \quad (6.133)$$

6.12.2 Задача 31

Эффективный гамильтониан, описывающий флуктуации при $T > T_c$, имеет вид, см. уравнение (3.42),

$$\mathcal{H}_{\text{eff}} \approx \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(2)} = \frac{1}{2} \sum_{\mathbf{p}} \varphi_{\mathbf{p}} \varphi_{-\mathbf{p}} (bp^2 + T - T_c). \quad (6.134)$$

Здесь мы пренебрегаем квартичным членом в уравнении (3.42). Чтобы вычислить поправку к свободной энергии, вызванную флуктуациями, необходимо вычислить следующий интеграл:

$$e^{-\beta \delta F} = \int \prod_{\mathbf{p}} d\varphi_{\mathbf{p}} e^{-\beta \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(2)}}. \quad (6.135)$$

Это произведение гауссовых интегралов. Заметим, что $\varphi_{\mathbf{p}} = \varphi_{-\mathbf{p}}^\dagger$. Результат вычисления оказывается (с точностью до некоторой постоянной):

$$\delta F = \frac{T}{2} \sum_{\mathbf{p}} \ln \left(\frac{bp^2 + T - T_c}{T\pi} \right). \quad (6.136)$$

Чтобы вычислить поправку к теплоёмкости, дифференцируем по температуре:

$$\begin{aligned} \delta C_P &= -T \frac{\partial^2 \delta F}{\partial T^2} \simeq \frac{T_c^2}{2} \sum_{\mathbf{p}} \frac{1}{(bp^2 + T - T_c)^2} = \frac{T_c^2 V}{2} \frac{S_d}{(2\pi)^d} \int_0^\infty \frac{dp p^{d-1}}{(bp^2 + T - T_c)^2} \\ &= -\frac{T_c^2 V}{2(T - T_c)^2} \frac{S_d}{(2\pi)^d} \frac{(d-2)\pi}{4 \sin(\frac{\pi d}{2})} \left(\frac{T - T_c}{b} \right)^{d/2}. \end{aligned} \quad (6.137)$$

Здесь S_d — площадь единичной сферы в d -мерном пространстве. Заметим, что для $d > 4$ δC_P стремится к нулю при $T \rightarrow T_c$, а для $d < 4$ δC_P расходится по мере приближения температуры к T_c .

6.12.3 Задача 32

Прежде чем вычислять параметр порядка, найдем следующее усреднение для $T > T_c$

$$\langle \varphi_{\mathbf{k}} \varphi_{\mathbf{q}} \rangle = \frac{\int \prod_{\mathbf{p}} d\varphi_{\mathbf{p}} \varphi_{\mathbf{k}} \varphi_{\mathbf{q}} e^{-\beta \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(2)}}}{\int \prod_{\mathbf{p}} d\varphi_{\mathbf{p}} e^{-\beta \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(2)}}} = \frac{\delta_{\mathbf{k}, -\mathbf{q}} T_c}{b q^2 + T - T_c}. \quad (6.138)$$

Заметим, что функция корреляции определяется как $G(\mathbf{x}) = \langle \varphi(\mathbf{x}) \varphi(0) \rangle = \sum_{\mathbf{p}} e^{i\mathbf{p}\mathbf{x}} \langle \varphi_{\mathbf{p}} \varphi_{-\mathbf{p}} \rangle$. Следовательно, получаем

$$\langle \varphi^2 \rangle = G(0) = \frac{S_d V T_c}{(2\pi)^d} \int_0^\infty \frac{dp p^{d-1}}{b p^2 + T - T_c} = \frac{S_d}{(2\pi)^d} \frac{\pi V T_c (T - T_c)^{d/2-1}}{2 \sin\left(\frac{\pi d}{2}\right) b^{d/2}}. \quad (6.139)$$

6.13 Seminar XIII

In this section we solve Problems Nos. 33 and 34.

6.13.1 Problem 33

The scaling dimension of thermodynamic potential δF is $\Delta_F = d$. Therefore, one can write,

$$\delta F = t^{d/\Delta_t} f(ht^{-\Delta_h/\Delta_t}). \quad (6.140)$$

Using the relation $\varphi = -\frac{\partial F}{\partial h}$, we have $\Delta_\varphi = d - \Delta_h$. Next, using the relation $C_P = T_c \frac{\partial^2 \delta F}{\partial^2 t}$, one can note that (at zero field) $\alpha = 2 - d/\Delta_t$. This leads to the relation $\nu d = 2 - \alpha$. For $t \rightarrow 0$, we should have $F \propto t^{d/\Delta_t} (ht^{-\Delta_h/\Delta_t})^{-\varepsilon}$ since $C_P \propto h^{-\varepsilon}$. Hence we obtain the relation $\alpha\mu = \nu\varepsilon$.

6.13.2 Problem 34

For the n -component field φ , we have the following effective Hamiltonian,

$$\mathcal{H}_{\text{eff}}[\varphi] = \frac{1}{2} \int d^d \mathbf{r} \left[\tau \varphi^2 + (\nabla \varphi)^2 + \frac{\lambda}{2} (\varphi^2)^2 \right]. \quad (6.141)$$

Our aim is to perform an integral over the modes with the momenta between Λ and $\Lambda' = \Lambda/u$. Splitting on the fast and slow components in the same way as in the lecture, we find the following expression for the effective Hamiltonian,

$$\begin{aligned}\mathcal{H}_{\text{eff}}[\varphi] &\approx \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}] + \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}] + \mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}}, \\ \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}] &= \frac{1}{2} \int d^d \mathbf{r} \left[\tau \underline{\varphi}^2 + (\nabla \underline{\varphi})^2 + \frac{\lambda}{2} (\underline{\varphi}^2)^2 \right], \\ \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}] &= \frac{1}{2} \int d^d \mathbf{r} \left[\tau \bar{\varphi}^2 + (\nabla \bar{\varphi})^2 \right], \\ \mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}} &= \frac{\lambda}{4} \int d^d \mathbf{r} \left[2(\underline{\varphi}^2)(\bar{\varphi}^2) + 4(\underline{\varphi} \bar{\varphi})^2 \right].\end{aligned}\quad (6.142)$$

We have neglected the terms vanishing due to fast oscillations after integration over the whole space. Also we assume that the fast component $\bar{\varphi}$ is small. So, the term proportional to λ can be omitted in the effective Hamiltonian for $\bar{\varphi}$, $\mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}]$. Now we should take an average over $\mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}]$. This produces the correction to $\mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}]$. The correction can be written as,

$$e^{-\delta \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}]/T} = \int D[\bar{\varphi}] e^{-(\mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}} + \mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}])/T} \bigg/ \int D[\bar{\varphi}] e^{-\mathcal{H}_{\text{eff}}^{(0)}[\bar{\varphi}]/T} \quad (6.143)$$

Hence, to second order in λ , we find

$$\delta \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}] = \langle \mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}} \rangle - \frac{\beta}{2} \langle (\mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}})^2 \rangle. \quad (6.144)$$

Here $\langle (\mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}})^2 \rangle = \langle (\mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}})^2 \rangle - \langle \mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}} \rangle^2$. The average of interaction term is given as

$$\langle \mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}} \rangle = \frac{\lambda(n+2)}{2} \int d^d \mathbf{r} \underline{\varphi}^2 G_{\bar{\varphi}}(\mathbf{0}). \quad (6.145)$$

Here $\langle \bar{\varphi}_i(\mathbf{r}) \bar{\varphi}_j(\mathbf{r}') \rangle = \delta_{ij} G_{\bar{\varphi}}(\mathbf{r} - \mathbf{r}')$. The other term can be found as

$$\langle (\mathcal{H}_{\text{eff}}^{\text{int}})^2 \rangle = \frac{\lambda^2(n+8)}{2} \int d^d \mathbf{r} \int d^d \mathbf{r}' (\underline{\varphi}^2(\mathbf{r}))^2 G_{\bar{\varphi}}^2(\mathbf{r}'). \quad (6.146)$$

Therefore, we reproduce the same expression for $\mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}] + \delta \mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}]$ as for $\mathcal{H}_{\text{eff}}[\underline{\varphi}]$ but the coupling constants are different,

$$\begin{aligned}\tau &\rightarrow \tau(l) = e^{2l} \tau + (n+2) \lambda e^{2l} G_{\bar{\varphi}}(\mathbf{0}), \\ \lambda &\rightarrow \lambda(l) = e^{(4-d)l} \lambda - (n+8) \beta \lambda^2 e^{(4-d)l} \int d^d \mathbf{r}' G_{\bar{\varphi}}^2(\mathbf{r}').\end{aligned}\quad (6.147)$$

Note here that we have used the same choice of exponent $\rho = (d+2)/2$ as in the Lecture. We remind that $u = e^l$. Now we calculate the integrals over the Green's functions,

$$\begin{aligned} G_{\varphi}(\mathbf{0}) &= \int \frac{d^d \mathbf{k}}{(2\pi)^d} G_{\varphi}(\mathbf{k}) = \frac{S_d T}{(2\pi)^d} \int_{\Lambda/u}^{\Lambda} \frac{k^{d-1} dk}{k^2 + \tau} \approx \frac{S_d}{(2\pi)^d} \frac{T \Lambda^d}{\Lambda^2 + \tau} l, \\ \int d^d \mathbf{r}' G_{\varphi}^2(\mathbf{r}') &= \int \frac{d^d \mathbf{k}}{(2\pi)^d} G_{\varphi}^2(\mathbf{k}) = \frac{S_d T^2}{(2\pi)^d} \int_{\Lambda/u}^{\Lambda} \frac{k^{d-1} dk}{(k^2 + \tau)^2} \approx \frac{S_d}{(2\pi)^d} \frac{T^2 \Lambda^d}{(\Lambda^2 + \tau)^2} l. \end{aligned} \quad (6.148)$$

Then we substitute this expression into the previous equation. Also we will introduce new notations, $\tilde{\tau} = \tau/\Lambda^2$ and $\tilde{\lambda} = \lambda T \Lambda^{d-4} S_d / (2\pi)^d$. Then, expanding to lowest order in l , we find,

$$\tilde{\tau}(l) = \tilde{\tau} + \left(2\tilde{\tau} + \frac{(n+2)\tilde{\lambda}}{1+\tilde{\tau}} \right) l, \quad \tilde{\lambda}(l) = \tilde{\lambda} + \left((4-d)\tilde{\lambda} - \frac{(n+8)\tilde{\lambda}^2}{(1+\tilde{\tau})^2} \right) l. \quad (6.149)$$

These relations can be represented in the form of the renormalization group equations,

$$\frac{d\tilde{\tau}}{dl} = 2\tilde{\tau} + \frac{(n+2)\tilde{\lambda}}{1+\tilde{\tau}}, \quad \frac{d\tilde{\lambda}}{dl} = (4-d)\tilde{\lambda} - \frac{(n+8)\tilde{\lambda}^2}{(1+\tilde{\tau})^2}. \quad (6.150)$$

6.14 Seminar XIV

In this section we consider Problems Nos. 35 and 36.

6.14.1 Problem 35

Let us rewrite the difference between the ground state energy for odd and even sectors as

$$\begin{aligned}
\mathcal{E}_o^{(g)} - \mathcal{E}_e^{(g)} &= 2h + 2 \sum_{n=1}^{N/2} \left(\sqrt{h^2 + J^2 - 2hJ \cos \frac{2\pi n}{N} \cos \frac{\pi}{N} - 2hJ \sin \frac{2\pi n}{N} \sin \frac{\pi}{N}} \right. \\
&\quad \left. - \sqrt{h^2 + J^2 - 2hJ \cos \frac{2\pi n}{N}} \right) \xrightarrow{N \rightarrow \infty} 2h - \frac{2\pi}{N} \sum_{n=1}^{N/2} \frac{hJ \sin \frac{2\pi n}{N}}{\sqrt{h^2 + J^2 - 2hJ \cos \frac{2\pi n}{N}}} \\
&= 2h - \int_0^\pi dp \frac{\sin p}{\sqrt{h^2 + J^2 - 2hJ \cos p}} = h - J + |h - J| \\
&= \begin{cases} 0, & h \leq J, \\ 2(h - J), & h > J. \end{cases} \tag{6.151}
\end{aligned}$$

6.14.2 Problem 36

In order to derive the result (3.95) for $\langle \sigma_j^x \rangle$ we will use the following equality,

$$\lim_{k \rightarrow \infty} \langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle \rightarrow \langle \sigma_j^x \rangle^2. \tag{6.152}$$

Let us introduce to fermionic operators

$$A_j = a_j^\dagger + a_j, \quad B_j = a_j^\dagger - a_j. \tag{6.153}$$

We note that $A_j^2 = 1$ and $B_j^2 = -1$. Essentially, operators A_j and iB_j are operators of Majorana fermions. Then, we find

$$\langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle = \langle A_1 K_k A_k \rangle = \langle B_1 A_2 B_2 \dots A_{k-1} B_{k-1} A_k \rangle \tag{6.154}$$

Here we used that $K_k = \prod_{j=1}^{k-1} (1 - 2n_j) = \prod_{j=1}^{k-1} A_j B_j$. The idea to compute (6.154) is based on application of the Wick theorem (since the Hamiltonian (3.90) is quadratic in terms of quasiparticle creation and annihilation operators. In what follows we shall work in the sector with even number of quasiparticles (since it is the ground state for all magnitudes of h).

Let us first compute the pair averages of the fermionic operators a_j^\dagger and a_j . We find

$$\begin{aligned}
\langle a_j^\dagger a_k \rangle &= \frac{1}{N} \sum_{p,p'} e^{-ipj+ip'k} \langle (\cos \theta_p \alpha_p^\dagger + i \sin \theta_p \alpha_{-p}) (\cos \theta_{p'} \alpha_{p'} - i \sin \theta_{p'} \alpha_{-p'}^\dagger) \rangle \\
&= \frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k)} G_p, \quad G_p = \frac{1}{2} - \frac{\cos 2\theta_p}{2} [1 - 2f_F(E_p)]. \tag{6.155}
\end{aligned}$$

In a similar way we obtain

$$\langle a_j a_k^\dagger \rangle = \frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k)} [1 - G_p], \quad (6.156)$$

and

$$\begin{aligned} \langle a_j^\dagger a_k^\dagger \rangle &= \frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k)} F_p, & \langle a_j a_k \rangle &= -\frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k)} F_p, \\ F_p &= \frac{i \sin 2\theta_p}{2} [1 - 2f_F(E_p)]. \end{aligned} \quad (6.157)$$

Now we can compute the pair correlation functions of A and B operators. We find

$$\begin{aligned} \langle A_j A_k \rangle &= \frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k)} [F_p - F_p + G_p + 1 - G_p] = \delta_{jk}, \\ \langle B_j B_k \rangle &= \frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k)} [F_p - F_p - G_p - 1 + G_p] = -\delta_{jk}, \\ \langle B_j A_k \rangle &= \frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k)} [2F_p + 2G_p - 1] \\ &= -\frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k) - 2\theta_p} [1 - 2f_F(E_p)] \equiv M_{jk}, \\ \langle A_j B_k \rangle &= \frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k)} [2F_p - 2G_p + 1] \equiv -M_{kj}. \end{aligned} \quad (6.158)$$

Armed with the above expressions for A and B correlation functions, let us compute the average of two spins on the neighboring sites:

$$\langle \sigma_1^x \sigma_2^x \rangle = \langle B_1 A_2 \rangle = M_{12}. \quad (6.159)$$

Next, we find

$$\begin{aligned} \langle \sigma_1^x \sigma_3^x \rangle &= \langle B_1 A_2 B_2 A_3 \rangle = \langle B_1 A_2 \rangle \langle B_2 A_3 \rangle + \langle B_1 A_3 \rangle \langle A_2 B_2 \rangle \\ &= M_{12} M_{23} - M_{13} M_{22} = \begin{vmatrix} M_{12} & M_{13} \\ M_{22} & M_{23} \end{vmatrix}. \end{aligned} \quad (6.160)$$

We note that in the product of A and B operators all A operators are at different sites. The same holds for B operators. Therefore, the expression after application of the Wick theorem contains the function M_{jk} alone.

Next, we obtain

$$\begin{aligned}
\langle \sigma_1^x \sigma_4^x \rangle &= \langle B_1 A_2 B_2 A_3 B_3 A_4 \rangle = \langle B_1 A_2 \rangle \left[\langle B_2 A_3 \rangle \langle B_3 A_4 \rangle + \langle B_2 A_4 \rangle \langle A_3 B_3 \rangle \right] \\
&\quad + \langle B_1 A_3 \rangle \left[\langle A_2 B_2 \rangle \langle B_3 A_4 \rangle - \langle A_2 B_3 \rangle \langle B_2 A_4 \rangle \right] + \langle B_1 A_4 \rangle \left[\langle A_2 B_2 \rangle \langle A_3 B_3 \rangle \right. \\
&\quad \left. + \langle A_2 B_3 \rangle \langle B_2 A_3 \rangle \right] = M_{12} [M_{23} M_{34} - M_{24} M_{33}] - M_{13} [M_{22} M_{34} - M_{32} M_{24}] \\
&\quad + M_{14} [M_{22} M_{23} - M_{32} M_{23}] = \begin{vmatrix} M_{12} & M_{13} & M_{14} \\ M_{22} & M_{23} & M_{24} \\ M_{32} & M_{33} & M_{34} \end{vmatrix}. \quad (6.161)
\end{aligned}$$

For arbitrary $k > 1$ the structure of the pair spin correlation function is clear,

$$\langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle = \begin{vmatrix} M_{12} & M_{13} & \dots & M_{1k} \\ M_{22} & M_{23} & \dots & M_{2k} \\ \dots & \dots & \dots & \dots \\ M_{k-1,2} & M_{k-1,3} & \dots & M_{k-1,k} \end{vmatrix}. \quad (6.162)$$

Now let us rewrite M_{jk} in a more convenient form,

$$\begin{aligned}
M_{jk} &= \frac{1}{N} \sum_p e^{-ip(j-k+1)} X_p \equiv \tilde{X}_{j-k+1}, \\
X_p &= \sqrt{\frac{1 - ze^{ip}}{1 - ze^{-ip}}} \tanh \left[\frac{J}{T} \sqrt{(1 - ze^{ip})(1 - ze^{-ip})} \right]. \quad (6.163)
\end{aligned}$$

Here we introduce $z = h/J$. Then the pair spin correlation function acquires the form of the Toeplitz determinant,

$$\langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle = \begin{vmatrix} \tilde{X}_0 & \tilde{X}_{-1} & \dots & \tilde{X}_{-(k-2)} \\ \tilde{X}_1 & \tilde{X}_0 & \dots & \tilde{X}_{-(k-3)} \\ \dots & \dots & \dots & \dots \\ \tilde{X}_{k-2} & \tilde{X}_{k-3} & \dots & \tilde{X}_0 \end{vmatrix} \equiv \det \hat{X}_{k-1}. \quad (6.164)$$

Let us check the above result setting $h = 0$. Then, we obtain $\tilde{X}_j = \tanh(J/T) \delta_{j0}$. Such that $\langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle = \exp[(k-1) \ln \tanh(J/T)]$. It is the result we derived in the classical one-dimensional Ising model.

In order to compute the Toeplitz determinant in the limit $k \rightarrow \infty$ and $N \rightarrow \infty$, we employ the second Szego's theorem. Let us introduce the quantity

$$\lambda_j = \int_{-\pi}^{\pi} \frac{dp}{2\pi} e^{-ijp} \ln X_p, \quad j \in \mathbb{Z}. \quad (6.165)$$

Then the Szego's theorem suggests

$$\lim_{k \rightarrow \infty} \langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle \simeq \exp \left[k \lambda_0 + \sum_{j=1}^{\infty} j \lambda_j \lambda_{-j} \right]. \quad (6.166)$$

In order to compute λ_j we use the following representation

$$\begin{aligned} \lambda_j = \frac{1}{2} \int_{-\pi}^{\pi} \frac{dp}{2\pi} \left[e^{-ijp} - e^{ijp} \right] \ln(1 - ze^{ip}) + \int_{-\pi}^{\pi} \frac{dp}{2\pi} e^{-ijp} \\ \times \ln \tanh \left[\frac{J}{T} \sqrt{(1 - ze^{ip})(1 - ze^{-ip})} \right]. \end{aligned} \quad (6.167)$$

At first, we note that at $T = 0$ we find $\lambda_0 = 0$. At nonzero temperature, $T > 0$, we find $\lambda_0 < 0$ (see Fig. 6.2). It implies immediately, that $\langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle \rightarrow 0$ at $k \rightarrow \infty$ for $T > 0$. In other words, at nonzero temperature, $T > 0$, $\langle \sigma_j^x \rangle = 0$, i.e. there is no phase transition. We note that $1/|\lambda_0|$ is nothing but the correlation length. The correlation length has a cusp at $h = J$.

In order to compute λ_j at $T = 0$, we note that $\lambda_{-j} = -\lambda_j$. Then for $z < 1$, we find for $j > 0$,

$$\lambda_j = \int_{-\pi}^{\pi} \frac{dp}{4\pi} \left[e^{-ijp} - e^{ijp} \right] \ln(1 - ze^{ip}) = \int_{-\pi}^{\pi} \frac{dp}{4\pi} \left[e^{ijp} - e^{-ijp} \right] \sum_{k=1}^{\infty} \frac{z^k e^{ikp}}{k} = -\frac{z^j}{2j}. \quad (6.168)$$

Then, we obtain

$$\sum_{j=1}^{\infty} j \lambda_j \lambda_{-j} = - \sum_{j=1}^{\infty} \frac{z^{2j}}{4j} = \frac{1}{4} \ln(1 - z^2). \quad (6.169)$$

Hence, for $z < 1$ and $T = 0$, we find

$$\langle \sigma_j^x \rangle = \left(\lim_{k \rightarrow \infty} \langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle \right)^{1/2} = (1 - z^2)^{1/8}. \quad (6.170)$$

For $z > 1$, we proceed as follows ($j > 0$),

$$\begin{aligned} \lambda_j = \int_{-\pi}^{\pi} \frac{dp}{4\pi} \left[e^{-ijp} - e^{ijp} \right] \left[\ln z + ip + i\pi + \ln(1 - e^{-ip}/z) \right] = \int_{-\pi}^{\pi} \frac{dp}{2\pi} p \sin(pj) \\ + \int_{-\pi}^{\pi} \frac{dp}{4\pi} \left[e^{ijp} - e^{-ijp} \right] \sum_{k=1}^{\infty} \frac{z^{-k} e^{-ikp}}{k} = \frac{(-1)^{j-1}}{j} + \frac{z^{-j}}{2j}. \end{aligned} \quad (6.171)$$

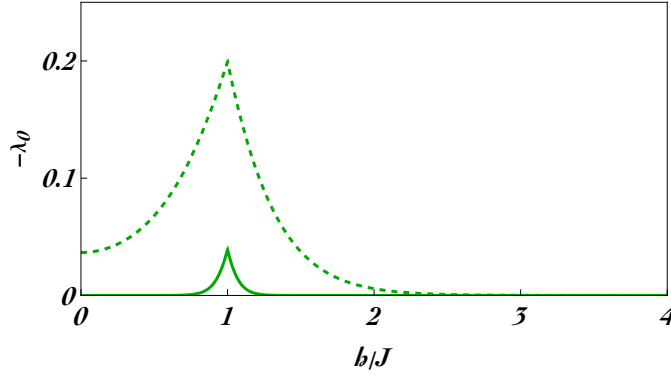


Рис. 6.2: The inverse correlation length at $T > 0$ as a function of the ratio h/J . The solid curve is for $T/J = 0.1$ and the dashed curve is for $T/J = 0.5$.

Then, we obtain

$$\sum_{j=1}^{\infty} j \lambda_j \lambda_{-j} = - \sum_{j=1}^{\infty} j \lambda_j^2 = - \sum_{j=1}^{\infty} \frac{1}{j} \left[1 - z^{-j} + z^{-2j}/4 \right] = -\infty. \quad (6.172)$$

Hence, for $z > 1$ and $T = 0$, we find

$$\langle \sigma_j^x \rangle = \left(\lim_{k \rightarrow \infty} \langle \sigma_1^x \sigma_k^x \rangle \right)^{1/2} = 0. \quad (6.173)$$

6.15 Seminar XV

In this section we consider Problems Nos. 37, 38, and 39.

6.15.1 Problem 37

The correlation function $\langle \cos(\theta_0 - \theta_n) \rangle$ is determined as

$$\begin{aligned} \langle \cos(\theta_0 - \theta_n) \rangle &= \left(\prod_l \int_0^{2\pi} \frac{d\theta_l}{2\pi} \right) \cos(\theta_0 - \theta_n) \exp \left[\beta J \sum_{\langle jk \rangle} \cos(\theta_j - \theta_k) \right] \\ &\quad / \left(\prod_l \int_0^{2\pi} \frac{d\theta_l}{2\pi} \right) \exp \left[\beta J \sum_{\langle jk \rangle} \cos(\theta_j - \theta_k) \right]. \end{aligned} \quad (6.174)$$

Let us rewrite this expression as an expression on the dual lattice in a way analogous to Eq. (3.111). Then, we find

$$\langle \cos(\theta_{\mathbf{0}} - \theta_{\mathbf{n}}) \rangle = \sum_{\{s_l\}} \prod_{\langle l, l' \rangle} I_{|s_l - s_{l'} + \Delta_{ll'}|}(\beta J) / \sum_{\{s_l\}} \prod_{\langle l, l' \rangle} I_{|s_l - s_{l'}|}(\beta J). \quad (6.175)$$

Here s_l is an integer number and $\Delta_{\langle l, l' \rangle} = 1$ if the link between the sites l and l' on the dual lattice is crossed by the path from point $\mathbf{0}$ to point \mathbf{n} . Otherwise, $\Delta_{\langle l, l' \rangle} = 0$. We note that this path can be arbitrary. The result is independent of the particular path choice. At high temperatures $T \gg J$, one can use the following expansion for the modified Bessel function, $I_{|s|}(z) = (z/2)^{|s|}/(|s|!)$ at $z \ll 1$. Then, as it follows from Eq. (6.175), the contribution lowest in powers βJ to the correlation function $\langle \cos(\theta_{\mathbf{0}} - \theta_{\mathbf{n}}) \rangle$ will be determined by the shortest path between points $\mathbf{0}$ and \mathbf{n} . Each link of this path has $\Delta_{\langle l, l' \rangle} = 1$ and, thus, contributes a factor $\beta J/2$. Therefore, we find

$$\langle \cos(\theta_{\mathbf{0}} - \theta_{\mathbf{n}}) \rangle = (\beta J/2)^{N_{\text{links}}}, \quad (6.176)$$

where N_{links} is the number of shortest path links between the points $\mathbf{0}$ and \mathbf{n} .

6.15.2 Problem 38

In this problem we calculate the integral over $\tilde{\theta}_l$ in expression (3.115) from the main part of Lectures. Let us write,

$$Z = \sum_{\{m_l\}} \prod_l \left(\int d\tilde{\theta}_l \right) \exp \left[-\beta F_0(\tilde{\theta}, m) \right],$$

$$F_0(\tilde{\theta}, m) = \frac{J}{2} \sum_{\langle l, l' \rangle} (\tilde{\theta}_l - \tilde{\theta}_{l'})^2 - i2\pi J \sum_l m_l \tilde{\theta}_l. \quad (6.177)$$

In order to calculate this integral, let us consider a shift of integration variables: $\tilde{\theta}_l \mapsto \tilde{\theta}_l + a_l$. We should find such variables a_l which eliminate the terms linearly dependent on $\tilde{\theta}_l$. After such transformation the free energy becomes

$$F_0(\tilde{\theta}, m) \mapsto F(a, \tilde{\theta}, m) = F_0(\tilde{\theta}, 0) + F_0(a, m) + F_1(a, \tilde{\theta}, m),$$

$$F_1(a, \tilde{\theta}, m) = J \sum_{\langle l, l' \rangle} (\tilde{\theta}_l - \tilde{\theta}_{l'}) (a_l - a_{l'}) - i2\pi J \sum_l m_l \tilde{\theta}_l$$

$$= 2J \sum_{\langle l, l' \rangle} \tilde{\theta}_l (a_l - a_{l'} - i\pi m_l). \quad (6.178)$$

So, we attempt to find variables a_l nullifying F_1 . For the square lattice, we should solve the following set of equations

$$4a_{j,k} - a_{j+1,k} - a_{j-1,k} - a_{j,k-1} - a_{j,k+1} = 4i\pi m_{j,k}. \quad (6.179)$$

In order to solve the above equations, we use the periodic boundary conditions. We introduce the Green's function, determined as

$$4G_{j,k} - G_{j+1,k} - G_{j-1,k} - G_{j,k-1} - G_{j,k+1} = \delta_{j,0}\delta_{k,0}. \quad (6.180)$$

Performing the Fourier transform,

$$G_{j,k} = \int_0^{2\pi} \frac{dq_x dq_y}{(2\pi)^2} e^{iq_x aj} e^{iq_y ak} G(q_x, q_y), \quad (6.181)$$

we obtain

$$G(q_x, q_y) = \frac{1}{4 - 2\cos(q_x a) - 2\cos(q_y a)}. \quad (6.182)$$

The integral over \mathbf{q} has logarithmic divergence. The latter is associated with an existence of zero mode (translation) in the operator (6.179). Performing the integral over \mathbf{q} , we find

$$G_{j,k} = \frac{1}{2\pi} \ln \left(\frac{L}{r_{jk}} \right) \quad (6.183)$$

where L is a typical size of the system and $r_{jk} = a\sqrt{j^2 + k^2}$ is the distance between the origin $(0,0)$ and the point (j,k) . With the help of the Green's function G we can find a_l satisfying Eq. (6.179) as

$$a_l = \sum_{l'} G(|l - l'|) m_{l'}. \quad (6.184)$$

Hence, we obtain

$$\begin{aligned} Z &= \prod_l \left(\int d\tilde{\theta}_l \right) \exp \left[-\beta F_0(\tilde{\theta}, 0) \right] \sum_{\{m_l\}} \exp \left[-2\pi J\beta \sum_{l,l'} m_l m_{l'} \ln \frac{L}{|l - l'|} \right] \\ &\equiv Z_0 \sum_{\{m_l\}} \exp \left[-2\pi J\beta \ln \frac{L}{r_v} \left(\sum_l m_l \right)^2 - 2\pi J\beta \ln \frac{r_v}{a} \sum_l m_l^2 \right. \\ &\quad \left. - 2\pi J\beta \sum_{l \neq l'} m_l m_{l'} \ln \frac{r_v}{|l - l'|} \right]. \end{aligned} \quad (6.185)$$

Here the length scales satisfy $L \gg r_v \gg a$, where r_v is a typical distance between vortices. In the limit $\beta J \gg 1$, the first two terms should acquire the minimal possible values so $\sum_l m_l = 0$ and each $m_l = \pm 1$.

Now let us demonstrate that with the constraint $\sum_l m_l = 0$ we obtain exactly the same form for the partition function as given by Eq. (3.117). Let us incorporate this constraint into Eq. (3.116), then we find

$$Z = \int_0^{2\pi} \frac{ds}{2\pi} \sum_{\{m_l\}} \prod_l \left(\int_{-\infty}^{\infty} d\theta_l y^{m_l^2} e^{2\pi i s m_l} e^{2\pi i \beta J \theta_l m_l} \right) \exp \left[-\frac{\beta J}{2} \sum_{\langle l l' \rangle} (\theta_l - \theta_{l'})^2 \right]. \quad (6.186)$$

Performing summation over m_l , we find

$$Z = \int_0^{2\pi} \frac{ds}{2\pi} \prod_l \left(\int_{-\infty}^{\infty} d\theta_l \vartheta_3(\pi \beta J \theta_l + \pi s, y) \right) \exp \left[-\frac{\beta J}{2} \sum_{\langle l l' \rangle} (\theta_l - \theta_{l'})^2 \right] \quad (6.187)$$

Shifting integration variables $\theta_l \rightarrow \theta_l - s/(\beta J)$, we obtain the expression (3.117).

6.15.3 Problem 39

The action S is determined as, see Eq. (3.119):

$$S = \beta \mathcal{H}_{\text{eff}} = \frac{\beta J}{2} \int d^2 \mathbf{r} (\nabla \theta)^2 - 2\beta \tilde{y} \int d^2 \mathbf{r} \cos(2\pi \beta J \theta). \quad (6.188)$$

In order to derive the RG equations, let us choose the convenient variables. We denote $2\pi \beta J = g$ and $2\tilde{y}\beta = u$. Also we rescale θ : $\theta \rightarrow \theta/g$. Then we find

$$S = \frac{1}{4\pi g} \int d^2 \mathbf{r} (\nabla \theta)^2 - u \int d^2 \mathbf{r} \cos(\theta). \quad (6.189)$$

The original field θ is determined as

$$\theta(\mathbf{r}) = \sum_{|\mathbf{p}| < \Lambda} \theta_{\mathbf{p}} e^{i\mathbf{p}\mathbf{r}}, \quad (6.190)$$

where $\Lambda \sim 1/a$ stands for the ultra-violet cut off. Let us split the field θ into the slow and fast components, $\theta = \theta_s + \theta_f$,

$$\theta_s(\mathbf{r}) = \sum_{|\mathbf{p}| < \Lambda'} \theta_{\mathbf{p}} e^{i\mathbf{p}\mathbf{r}}, \quad \theta_f(\mathbf{r}) = \sum_{\Lambda > |\mathbf{p}| > \Lambda'} \theta_{\mathbf{p}} e^{i\mathbf{p}\mathbf{r}}. \quad (6.191)$$

Expanding S in the fast component θ_f to second order, we derive the following action:

$$S \simeq \frac{1}{4\pi g} \int d^2\mathbf{r} [(\nabla\theta_s)^2 + (\nabla\theta_f)^2] - u \int d^2\mathbf{r} \left[\cos\theta_s - \theta_f \sin\theta_s - \frac{\theta_f^2}{2} \cos\theta_s \right]. \quad (6.192)$$

The term $-\sin(\theta_s)\theta_f$ is insignificant since it is a product of slow and fast modes. Omitting this term, we find the action for the slow modes,

$$S_{\Lambda'} = \frac{1}{4\pi g_{\Lambda}} \int d^2\mathbf{r} (\nabla\theta_s)^2 - u \int d^2\mathbf{r} \cos(\theta_s) + \delta S_{\Lambda'}, \quad (6.193)$$

where

$$\begin{aligned} \delta S_{\Lambda'} &\approx \langle S_{\text{int}} \rangle - \frac{1}{2} \langle \langle S_{\text{int}}^2 \rangle \rangle, \quad S_{\text{int}} = -\frac{u}{2} \int d^2\mathbf{r} \theta_f^2 \cos\theta_s, \\ \langle A \rangle &= \int D[\theta_f] A[\theta_f] e^{-\frac{1}{4\pi g_{\Lambda}} \int d^2\mathbf{r} (\nabla\theta_f)^2} / \int D[\theta_f] e^{-\frac{1}{4\pi g_{\Lambda}} \int d^2\mathbf{r} (\nabla\theta_f)^2}. \end{aligned} \quad (6.194)$$

Next, we find several averages. At first, we get

$$\langle S_{\text{int}} \rangle = \frac{u}{2} \int d^2\mathbf{r} \langle \theta_f^2 \rangle \cos\theta_s = \frac{u}{2} \int d^2\mathbf{r} G(0) \cos\theta_s = \frac{gu}{4\pi} \frac{\Lambda - \Lambda'}{\Lambda'} \int d^2\mathbf{r} \cos\theta_s. \quad (6.195)$$

Here

$$G(r) = \langle \theta_f(\mathbf{r}) \theta_f(0) \rangle = 2\pi g \int_{\Lambda' < q < \Lambda} \frac{d^2\mathbf{q}}{(2\pi)^2} \frac{e^{-i\mathbf{q}\mathbf{r}}}{q^2}. \quad (6.196)$$

In particular, we find $G(0) = g \ln \Lambda / \Lambda'$. Thus the average $\langle S_{\text{int}} \rangle$ entails the renormalization of the parameter u ,

$$u_{\Lambda'} = u_{\Lambda} + \frac{1}{2} g_{\Lambda} u_{\Lambda} \frac{\Lambda - \Lambda'}{\Lambda'}. \quad (6.197)$$

The second average is more complicated,

$$\begin{aligned} \langle \langle S_{\text{int}}^2 \rangle \rangle &= \frac{u^2}{4} \int d^2\mathbf{r}_1 d^2\mathbf{r}_2 \cos\theta_s(\mathbf{r}_1) \cos\theta_s(\mathbf{r}_2) \langle \langle \theta_f^2(\mathbf{r}_1) \theta_f^2(\mathbf{r}_2) \rangle \rangle = \frac{u^2}{2} \int d^2\mathbf{r}_1 d^2\mathbf{r}_2 \\ &\times \cos\theta_s(\mathbf{r}_1) \cos\theta_s(\mathbf{r}_2) G^2(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) = \frac{u^2}{2} \int \frac{d^2\mathbf{q} d^2\mathbf{k}}{(2\pi)^4} [\cos\theta_s]_{\mathbf{q}} [\cos\theta_s]_{-\mathbf{q}} \\ &\times G(\mathbf{k}) G(\mathbf{k} + \mathbf{q}). \end{aligned} \quad (6.198)$$

Let us compute the integral over \mathbf{k} at $q \rightarrow 0$:

$$\begin{aligned} \int_{\Lambda' < k < \Lambda} \frac{d^2 \mathbf{k}}{(2\pi)^2} G(\mathbf{k}) G(\mathbf{k} + \mathbf{q}) &= (2\pi g)^2 \int_{\Lambda' < k < \Lambda} \frac{d^2 \mathbf{k}}{(2\pi)^2} \frac{1}{k^2 (\mathbf{k} + \mathbf{q})^2} \\ &\simeq 2\pi g^2 \left[\frac{1}{2\Lambda'^2} - \frac{1}{2\Lambda^2} + \frac{q^2}{4\Lambda'^4} - \frac{q^2}{4\Lambda^4} \right] \\ &\simeq 2\pi g^2 \left[\frac{\Lambda - \Lambda'}{\Lambda^3} + \frac{q^2(\Lambda - \Lambda')}{\Lambda^5} \right] \end{aligned} \quad (6.199)$$

Hence, we obtain

$$\begin{aligned} \langle \langle S_{\text{int}}^2 \rangle \rangle &= \frac{\pi g^2 u^2}{2} \frac{\Lambda - \Lambda'}{\Lambda^3} \int d^2 \mathbf{r} \cos^2 \theta_s + \frac{\pi g^2 u^2}{2} \frac{\Lambda - \Lambda'}{\Lambda^5} \int d^2 \mathbf{r} (\nabla \cos \theta_s)^2 \\ &= \frac{\pi g^2 u^2}{2} \frac{\Lambda - \Lambda'}{\Lambda^3} \int d^2 \mathbf{r} \cos^2 \theta_s + \frac{\pi g^2 u^2}{4} \frac{\Lambda - \Lambda'}{\Lambda^5} \int d^2 \mathbf{r} [1 - \cos(2\theta_s)] (\nabla \theta_s)^2. \end{aligned} \quad (6.200)$$

Therefore, $\langle \langle S_{\text{int}}^2 \rangle \rangle$ contributes to the kinetic term, $(\nabla \theta)^2$. We note that there are additional terms generated in the course of the renormalization group procedure. One can check that these terms do not change the critical behavior of the model. Thus, we obtain the following two relations,

$$u_{\Lambda'} = u_{\Lambda} + \frac{g_{\Lambda} u_{\Lambda}}{2} \ln \left(\frac{\Lambda}{\Lambda'} \right), \quad \frac{1}{g_{\Lambda'}} = \frac{1}{g_{\Lambda}} - \frac{\pi^2 u_{\Lambda}^2 g_{\Lambda}^2}{2} \frac{\Lambda - \Lambda'}{\Lambda^5}. \quad (6.201)$$

In order to represent the above relations as some RG equation, we introduce $\gamma_{\Lambda} = u_{\Lambda}/\Lambda^2$ and $l = -\ln \Lambda$. Then, one can write

$$\frac{\partial \gamma}{\partial l} = \left(2 - \frac{g}{2} \right) \gamma, \quad \frac{\partial g}{\partial l} = -\frac{\pi^2 \gamma^2 g^4}{2}. \quad (6.202)$$

Equivalently, we can rewrite the above equations as

$$\frac{\partial y}{\partial l} = -xy, \quad \frac{\partial x}{\partial l} = -y^2. \quad (6.203)$$

where $x = g/2 - 2 = \pi\beta J - 2$ and $y = 8\pi\gamma$.

6.16 Seminar XVI

In this section we present the solutions for Problems Nos. 40 and 41.

6.16.1 Problem 40

Let us start from calculating the function

$$D^R(\omega) = i \int_0^\infty dt e^{i(\omega+i0)t} \text{Tr}([b_\alpha(t), b_\alpha^\dagger] \rho). \quad (6.204)$$

The operator $b_\alpha(t)$ satisfies the equation of motion,

$$\frac{db_\alpha(t)}{dt} = i[H, b_\alpha(t)]. \quad (6.205)$$

Using commutation relations $[b_\alpha, b_\beta^\dagger] = \delta_{\alpha\beta}$, we find

$$b_\alpha(t) = e^{-i\varepsilon_\alpha t} b_\alpha. \quad (6.206)$$

Hence, we find

$$D^R(\omega) = i \int_0^\infty dt e^{i(\omega-\varepsilon_\alpha+i0)t} \langle [b_\alpha, b_\alpha^\dagger] \rangle = i \int_0^\infty dt e^{i(\omega-\varepsilon_\alpha+i0)t} = -\frac{1}{\omega - \varepsilon_\alpha + i0}. \quad (6.207)$$

Next, we compute the function

$$\begin{aligned} D^K(\omega) &= i \int_0^\infty dt e^{i\omega t} \text{Tr}(\{b_\alpha(t), b_\alpha^\dagger\} \rho) = i \int_0^\infty dt e^{i(\omega-\varepsilon_\alpha)t} [2f_B(\varepsilon_\alpha) + 1] \\ &= 2\pi i \delta(\omega - \varepsilon_\alpha) [2f_B(\varepsilon_\alpha) + 1]. \end{aligned} \quad (6.208)$$

Here we have used the fact that $\langle b_\alpha^\dagger b_\alpha \rangle = f_B(\varepsilon_\alpha)$.

Comparing Eqs. (6.207) and (6.208), we find

$$D^K(\omega) = 2i \text{Im } D^R(\omega) \coth \frac{\omega}{2T}. \quad (6.209)$$

6.16.2 Problem 41

Let us consider the case when the applied force depends on the spatial coordinate \mathbf{r} . Then the perturbation has the following form, $\mathcal{V} = -\int d\mathbf{r} f(r, t) \mathcal{X}(\mathbf{r})$. In what follows, we use the interaction representation. This means, in particular, that the density matrix satisfies the following equation,

$$\frac{d\rho(t)}{dt} = -i[\mathcal{V}(t), \rho(t)]. \quad (6.210)$$

Within the linear response one can relate the generalized susceptibility with the average of corresponding operator $\mathcal{Y}(\mathbf{r}, t)$ and applied force $\mathcal{X}(\mathbf{r}, t)$ by means of the following relation,

$$\langle \mathcal{Y}(\mathbf{r}, t) \rangle = \int_{-\infty}^t dt' \int d\mathbf{r}' f(\mathbf{r}', t') \alpha_{\mathcal{Y}\mathcal{X}}(\mathbf{r}, t; \mathbf{r}', t'). \quad (6.211)$$

The average $\langle \mathcal{Y}(\mathbf{r}, t) \rangle$ is determined in a standard way,

$$\langle \mathcal{Y}(\mathbf{r}, t) \rangle = \text{Tr}(\mathcal{Y}(\mathbf{r}, t) \rho(t)). \quad (6.212)$$

Since we are interested in the linear response, we can approximate the density matrix $\rho(t)$ as

$$\rho(t) \approx \rho_0 - i \int_{-\infty}^t dt' [\mathcal{V}(t'), \rho_0] \quad (6.213)$$

where ρ_0 is the density matrix in the absence of perturbation. Let us introduce the following notation, $\langle \hat{O} \rangle_0 = \text{Tr}(O \rho_0)$. Also we assume that $\langle \mathcal{Y}(\mathbf{r}, t) \rangle_0 = 0$. Then, we find

$$\begin{aligned} \langle \mathcal{Y}(\mathbf{r}, t) \rangle &\approx -i \int_{-\infty}^t dt' \text{Tr}(\mathcal{Y}(\mathbf{r}, t) [\mathcal{V}(t'), \rho_0]) = -i \int_{-\infty}^t dt' \langle [\mathcal{Y}(\mathbf{r}, t), \mathcal{V}(t')] \rangle_0 \\ &= i \int_{-\infty}^t dt' \int d\mathbf{r}' f(\mathbf{r}', t') \langle [\mathcal{Y}(\mathbf{r}, t), \mathcal{X}(\mathbf{r}', t')] \rangle_0. \end{aligned} \quad (6.214)$$

Comparing Eqs. (6.211) and (6.214), we obtain our final conclusion:

$$\alpha_{\mathcal{Y}\mathcal{X}}(\mathbf{r}, t; \mathbf{r}', t') = i \langle [\mathcal{Y}(\mathbf{r}, t), \mathcal{X}(\mathbf{r}', t')] \rangle_0. \quad (6.215)$$

We note that the generalized susceptibility depends only on $\mathbf{r} - \mathbf{r}'$ for the system with the translational invariance.

6.17 Seminar XVII

In this section we consider Problems Nos. 42 and 43.

6.17.1 Problem 42

Let us start from the case when the bias voltage is absent, $V = 0$. The spin susceptibility has the following form, see Eq. (4.30),

$$\begin{aligned} \chi_{jk}(\tau) &= \frac{1}{\nu^2} \text{Tr}_e \left[: s_k^I(y_0, \tau) :: s_j^I(y_0, 0) : \rho_0 \right] = \frac{1}{4\nu^2} \langle : \Psi^\dagger(y_0, \tau) \sigma_k \Psi(y_0, 0) : \\ &\times : \Psi^\dagger(y_0, 0) \sigma_j \Psi(y_0, \tau) : \rangle_0 = \sum_{s_1, s_2} \frac{\sigma_k^{s_1 s_2} \sigma_j^{s_3 s_4}}{4\nu^2} \langle : \Psi_{s_1}^\dagger(y_0, \tau) \Psi_{s_2}(y_0, 0) : \\ &\times : \Psi_{s_3}^\dagger(y_0, 0) \Psi_{s_4}(y_0, \tau) : \rangle_0. \end{aligned} \quad (6.216)$$

In order to calculate the above average, we should diagonalize the Hamiltonian,

$$\begin{aligned} H_e &= iv \int dy \Psi^\dagger(y) \sigma^z \partial_y \Psi(y) = -v \sum_s s \int \frac{dk}{2\pi} \Psi_s^\dagger(k) k \Psi_s(k) \\ &= \sum_s \int \frac{dk}{2\pi} \xi_s(k) \Psi_s^\dagger(k) \Psi_s(k), \end{aligned} \quad (6.217)$$

where $\xi_s(k) = -vsk$. Therefore, we can write

$$\Psi_s(y, \tau) = \int \frac{dk}{2\pi} \Psi_s(k) e^{-i\xi_s(k)\tau}, \quad \Psi_s^\dagger(y, \tau) = \int \frac{dk}{2\pi} \Psi_s^\dagger(k) e^{i\xi_s(k)\tau}. \quad (6.218)$$

The commutation relations for the creation and annihilation operators have the standard form,

$$\Psi_s(k) \Psi_{s'}^\dagger(k') + \Psi_{s'}^\dagger(k') \Psi_s(k) = 2\pi \delta(k - k') \delta_{s, s'}. \quad (6.219)$$

Using the Fourier representation, we can rewrite the susceptibility as

$$\begin{aligned} \chi_{jk}(\tau) &= \sum_{s_1, s_2} \frac{\sigma_k^{s_1 s_2} \sigma_j^{s_3 s_4}}{4\nu^2} \int \prod_{i=1}^4 \frac{dk_i}{2\pi} e^{-i(\xi_{s_2}(k_2) - \xi_{s_1}(k_1))\tau} e^{-i(k_2 + k_4 - k_1 - k_3)y_0} \\ &\times \langle : \Psi_{s_1}^\dagger(k_1) \Psi_{s_2}(k_2) :: \Psi_{s_3}^\dagger(k_3) \Psi_{s_4}(k_4) : \rangle_0. \end{aligned} \quad (6.220)$$

Now we treat the average written in the last line. At first, we calculate the simpler expression,

$$\begin{aligned} \langle \Psi_{s_1}^\dagger(k_1) \Psi_{s_2}(k_2) \rangle_0 &= 2\pi \delta(k_1 - k_2) \delta_{s_1, s_2} - \langle \Psi_{s_2}(k_2) \Psi_{s_1}^\dagger(k_1) \rangle_0 \\ &= 2\pi \delta(k_1 - k_2) \delta_{s_1, s_2} - \langle \Psi_{s_1}^\dagger(k_1) \Psi_{s_2}(k_2) \rangle_0 e^{\beta \xi_{s_1}(k_1)}. \end{aligned} \quad (6.221)$$

To obtain the last line in the above equation, we employ the following relation, $\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\rho_0 = \rho_0\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)e^{\beta\xi_{s_1}(k_1)}$, where ρ_0 is the equilibrium density matrix. Finally, we obtain

$$\begin{aligned}\langle\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\Psi_{s_2}(k_2)\rangle_0 &= 2\pi\delta(k_1 - k_2)\delta_{s_1,s_2}f_F(\xi_{s_1}(k_1)), \\ \langle\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\rangle_0 &= 2\pi\delta(k_1 - k_2)\delta_{s_1,s_2}[1 - f_F(\xi_{s_1}(k_1))]\end{aligned}\quad (6.222)$$

where $f_F(\varepsilon) = 1/[1 + \exp(\varepsilon/T)]$. Now we are ready to calculate the average,

$$\begin{aligned}\langle\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0 &= 2\pi\delta(k_1 - k_2)\langle\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0\delta_{s_1,s_2} \\ &- \langle\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0 = 2\pi\delta(k_1 - k_2)\langle\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0\delta_{s_1,s_2} \\ &+ \langle\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0 = 2\pi\delta(k_1 - k_2)\langle\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0\delta_{s_1,s_2} \\ &+ 2\pi\delta(k_1 - k_4)\delta_{s_1,s_4}\langle\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\rangle_0 - \langle\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\rangle_0 \\ &= 2\pi\delta(k_1 - k_2)\langle\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0\delta_{s_1,s_2} + 2\pi\delta(k_1 - k_4)\delta_{s_1,s_4}\langle\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\rangle_0 \\ &- \langle\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0 e^{\beta\xi_{s_1}(k_1)}.\end{aligned}\quad (6.223)$$

Hence, we find

$$\begin{aligned}\langle\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\Psi_{s_2}(k_2)\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4)\rangle_0 &= (2\pi)^2\left[\delta(k_1 - k_2)\delta(k_3 - k_4)f_F(\xi_{s_3}(k_3))\right. \\ &\times\delta_{s_1,s_2}\delta_{s_3,s_4} + \delta(k_1 - k_4)\delta(k_2 - k_3)\delta_{s_1,s_4}\delta_{s_2,s_3}[1 - f_F(\xi_{s_2}(k_2))]\left. \right]f_F(\xi_{s_1}(k_1)).\end{aligned}\quad (6.224)$$

Consequently, we obtain

$$\begin{aligned}\langle:\Psi_{s_1}^\dagger(k_1)\Psi_{s_2}(k_2)::\Psi_{s_3}^\dagger(k_3)\Psi_{s_4}(k_4): \rangle_0 &= (2\pi)^2\delta(k_1 - k_4)\delta(k_2 - k_3)\delta_{s_1,s_4}\delta_{s_2,s_3} \\ &\times[1 - f_F(\xi_{s_2}(k_2) - s_2eV/2)]f_F(\xi_{s_1}(k_1) - s_1eV/2).\end{aligned}\quad (6.225)$$

Here we have augmented the chemical potential $seV/2$ to the distribution function of the edge electrons. This chemical potential appears due to the presence of a bias voltage V . Substituting this average in the expression for the susceptibility leads to

$$\begin{aligned}\chi_{jk}(\tau) &= \sum_{s_1,s_2} \frac{\sigma_k^{s_1s_3}\sigma_j^{s_3s_1}}{4\nu^2} \int \frac{dk_1}{2\pi} \frac{dk_3}{2\pi} e^{-i(\xi_{s_3}(k_3) - \xi_{s_1}(k_1))\tau} f_F(\xi_{s_1}(k_1) - s_1eV/2) \\ &\times[1 - f_F(\xi_{s_3}(k_3) - s_3eV/2)] = \frac{\sigma_k^{s_1s_2}\sigma_j^{s_2s_1}}{4} \int d\xi_1 d\xi_2 e^{-i(\xi_2 - \xi_1)\tau} f_F(\xi_1 - s_1eV/2) \\ &\times[1 - f_F(\xi_2 - s_2eV/2)].\end{aligned}\quad (6.226)$$

Next, we find in the frequency domain,

$$\chi_{jk}(\omega) = \sum_{s_1, s_2} i \frac{\sigma_k^{s_1 s_2} \sigma_j^{s_2 s_1}}{4} \int d\xi_1 d\xi_2 \frac{f_F(\xi_1 - s_1 eV/2)(1 - f_F(\xi_2 - s_2 eV/2))}{\omega - \xi_2 + \xi_1 + i0}. \quad (6.227)$$

We can simplify the above integral with the aid of shift $\xi_{1,2} \mapsto \xi + s_{1,2}eV/2$. Also we introduce new variable $\omega_{12} = \omega + (s_1 - s_2)eV/2$. As a result, we obtain

$$\begin{aligned} \chi_{jk}(\omega) &= \sum_{s_1, s_2} i \frac{\sigma_k^{s_1 s_2} \sigma_j^{s_2 s_1}}{4} \int d\xi_1 d\xi_2 \frac{f_F(\xi_1)(1 - f_F(\xi_2))}{\omega_{12} - \xi_2 + \xi_1 + i0} \\ &= \sum_{s_i} i \frac{\sigma_k^{s_1 s_2} \sigma_j^{s_2 s_1}}{4} \int d\xi_1 d\xi_2 \frac{f_F(\xi_1)f_F(\xi_2)}{\omega_{12} + \xi_2 + \xi_1 + i0}. \end{aligned} \quad (6.228)$$

Introducing new variables $\xi_+ = \frac{\xi_1 + \xi_2}{2}$ and $\xi_- = \xi_1 - \xi_2$, we derive the following expression,

$$\begin{aligned} \chi_{jk}(\omega) &= \sum_{s_i} i \frac{\sigma_k^{s_1 s_2} \sigma_j^{s_2 s_1}}{4} \int d\xi_+ d\xi_- \frac{f_F(\xi_+ + \frac{\xi_-}{2})f_F(\xi_+ - \frac{\xi_-}{2})}{\omega_{12} + 2\xi_+ + i0} \\ &= \sum_{s_i} i \frac{\sigma_k^{s_1 s_2} \sigma_j^{s_2 s_1}}{4} \int d\xi \frac{1}{\omega_{12} + \xi + i0} \frac{\xi}{\exp(\xi/T) - 1}. \end{aligned} \quad (6.229)$$

Finally, for the real part of $\chi_{jk}(\omega)$, we find

$$\text{Re } \chi_{jk}(\omega) = -\frac{\pi}{4} \sum_{s_i} \sigma_k^{s_1 s_2} \sigma_j^{s_2 s_1} \frac{\omega_{12}}{e^{-\omega_{12}/T} - 1}. \quad (6.230)$$

6.17.2 Problem 43

The anti-hermitian part of the spin susceptibility is determined as (for zero frequency), see Eq. (4.35),

$$\hat{\chi}^{(2)}(0) = \frac{1}{2} \text{p.v.} \int_{-\infty}^{\infty} d\xi \frac{\xi}{e^{\xi/T} - 1} \begin{pmatrix} \frac{\xi}{\xi^2 - (eV)^2} & \frac{ieV}{\xi^2 - (eV)^2} & 0 \\ -\frac{ieV}{\xi^2 - (eV)^2} & \frac{\xi}{\xi^2 - (eV)^2} & 0 \\ 0 & 0 & \frac{1}{\xi} \end{pmatrix}. \quad (6.231)$$

This integral contains linearly divergent term. However, this term is independent of V and T . Therefore, we can omit it. We find to first order in

V ,

$$\begin{aligned}\chi_{jk}^{(2)}(0) &\rightarrow \frac{ieV\varepsilon_{jkz}}{2} \text{p.v.} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\xi}{\xi} \frac{1}{e^{xi/T} - 1} = \frac{ieV\varepsilon_{jkz}}{4} \text{p.v.} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\xi}{\xi} \tanh \frac{\xi}{2T} \\ &\simeq \frac{ieV}{2} \varepsilon_{jkz} \ln(\Lambda/T).\end{aligned}\quad (6.232)$$

Here Λ is the ultra-violet cut-off. As a result, we can write,

$$\begin{aligned}\chi_{jk}^{(2)}(0) \mathcal{J}_{rj} \mathcal{J}_{lk} \left([S_r \rho, S_l] + [S_l, \rho S_r] \right) &= \chi_{jk}^{(2)}(0) \mathcal{J}_{rj} \mathcal{J}_{lk} \left\{ S_r \rho S_l - S_l S_r \rho \right. \\ &\quad \left. + S_l \rho S_r - \rho S_r S_l \right\}.\end{aligned}\quad (6.233)$$

Since $\chi_{jk}^{(2)}(0)$ is an antisymmetric matrix, we can omit the symmetric part in the above expression. This yields

$$\chi_{jk}^{(2)}(0) \mathcal{J}_{rj} \mathcal{J}_{lk} \left(S_r S_l \rho - \rho S_r S_l \right) = i \chi_{jk}^{(2)}(0) \mathcal{J}_{rj} \mathcal{J}_{lk} \varepsilon_{rlm} [S_m, \rho]. \quad (6.234)$$

This correction can be interpreted as a correction to the Hamiltonian of impurity,

$$\delta H_{\text{imp}} = \delta h_m S_m \quad \delta h_m = \mathcal{J}_{rj} \mathcal{J}_{lk} \varepsilon_{rlm} \varepsilon_{jkz} \frac{eV}{2} \ln(\Lambda/T). \quad (6.235)$$

Hence, we obtain

$$\mathcal{J}_{mz} \mapsto \mathcal{J}_{mz} + \nu \mathcal{J}_{rj} \mathcal{J}_{lk} \varepsilon_{rlm} \varepsilon_{jkz} \ln(\Lambda/T). \quad (6.236)$$

This is nothing but the Kondo renormalization of the exchange coupling.

Литература

- [1] L. D. Landau and E. M. Lifshitz, *Course in Theoretical Physics*, Vol. 5 (Pergamon Press, Oxford, 1984).
- [2] E. Solano-Carrillo, *Quantum theory of entropy production*, PhD Thesis, Columbia University 2018.
- [3] Yu. G. Rudoi and A. D. Sukhanov, *Thermodynamic fluctuations within the Gibbs and Einstein approaches*, Physics-Uspekhi 43, 1169 (2000).
- [4] L. D. Landau, E. M. Lifshitz, *Course of Theoretical Physics. Vol. 9. Statistical Physics. Part II*, Pergamon Press, Oxford 1981.
- [5] L. D. Landau, *The theory of a Fermi liquid*, JETP **3**, 920 (1957).
- [6] P. Hohenberg and W. Kohn, *Inhomogeneous electron gas*, Phys. Rev. 136, B864 (1964).
- [7] I. M. Khalatnikov, *An introduction to the theory of superfluidity*, Perseus (2000).
- [8] P. G. De Gennes, *Superconductivity Of Metals And Alloys*, Westview Press (1999).
- [9] R. W. Richardson, *A restricted class of exact eigenstates of the pairing-force Hamiltonian*, Phys. Lett. **3**, 277, (1963); R. W. Richardson, *Exact eigenstates of pairing-force Hamiltonian*, Nucl. Phys. **52**, 221 (1964).
- [10] F. D. M. Haldane, *Luttinger liquid theory of one-dimensional quantum fluids. I. Properties of the Luttinger model and their extension to the general 1D interacting spinless Fermi gas*, J. Phys. C: Solid State Phys. 14, 2585 (1981).
- [11] E. Miranda, *Introduction to bosonization*, Braz. J. Phys. 33, 3 (2003).

- [12] R. J. Baxter, *Exactly solvable models in statistical mechanics*, Academic Press (1982).
- [13] D. J. Amit, *Field Theory, the Renormalization Group and Critical Phenomena*, World Scientific (1984).
- [14] V. L. Berezinskii, Destruction of long-range order in one-dimensional and two-dimensional systems having a continuous symmetry group I, Classical systems. Sov. Phys. JETP, 32, 493 (1971).
- [15] V. L. Berezinskii, Destruction of long-range order in one-dimensional and two-dimensional systems possessing a continuous symmetry group II, Quantum systems, Sov. Phys. JETP 34, 610 (1972).
- [16] G. B. Mbeng, A. Russomanno, and G. E. Santoro, *The quantum Ising chain for beginners*, arXiv:2009.09208.
- [17] F. Kos, D. Poland, D. Simmons-Duffin, and A. Vichi, *Precision Islands in the Ising and $O(N)$ Models*, JHEP **2016**, 36 (2016).
- [18] D. Simmons-Duffin, *The Lightcone Bootstrap and the Spectrum of the 3d Ising CFT*, JHEP **2017**, 86 (2017).
- [19] J. M. Kosterlitz, *Kosterlitz-Thouless physics: a review of key issues*, Rep. Prog. Phys. **79**, 026001 (2016).
- [20] H. B. Callen and T. A. Welton, *Irreversibility and generalized noise*, Phys. Rev. 83, 34 (1951).
- [21] J. M. Deutsch, *Eigenstate thermalization hypothesis*, Rep. Prog. Phys. 81 082001 (2018).
- [22] M. L. Mehta, *Random Matrices*, Academic Press (1991).
- [23] H.-H. Peng, J. Deng, S.-Y. Lou, and Q. Wang, *High precision solutions to quantized vortices within Gross-Pitaevskii equation*, Commun. Theor. Phys. **74**, 095002 (2022).