

## ГЛАВА 3

### РАСПРОСТРАНЕНИЕ СВЕТА И НЕЙТРИНО; МЕТОДЫ ПРОВЕРКИ КОСМОЛОГИЧЕСКИХ ТЕОРИЙ НАБЛЮДЕНИЯМИ

#### § 1. Красное смещение и уменьшение импульса

В этой главе мы будем говорить о движении в модели Фридмана частиц с массой покоя, равной нулю. Примером таких частиц являются фотоны и нейтрино. При этом мы будем говорить о свободном их движении, т. е. без учета их возможного взаимодействия с веществом (рассеяния, поглощения).

Выводы, приведенные в этой главе, применяются для анализа наблюдений далеких небесных тел — галактик, квазаров; для расчета их видимой яркости, видимых размеров и т. п. в расширяющейся Вселенной. Все эти наблюдения осуществляются с помощью электромагнитных волн, приходящих от этих тел (видимого света, радиоволн, рентгеновского излучения и т. д.). Естественно, что, наблюдая источник, мы видим именно тот свет, который пришел к нам от него, не поглотившись или рассеявшись. Вот почему рассматриваемый вопрос о свободном движении квантов столь важен для сравнения теории с наблюдениями. Заметим, что в эпоху, близкую к нашей, большая часть фотонов, путешествующих во Вселенной, не поглощается и не рассеивается, так как средняя плотность вещества во Вселенной очень мала. На более ранних этапах расширения Вселенной ситуация была совсем иной. Но об этом мы будем подробно говорить в III разделе книги.

Что касается нейтрино, то, за исключением первых долей секунды после начала космологического расширения (см. об этом также в III разделе), они распространяются свободно, Вселенная для них прозрачна.

В дальнейшем, говоря о движении ультрарелятивистских частиц, мы будем называть их фотонами, имея в виду, что выведенные формулы применяются на практике к свету далеких объектов, т. е. именно к фотонам; но полученные выводы применимы к любым ультрарелятивистским частицам.

Начнем с рассмотрения красного смещения света.

Красное смещение света в расширяющейся Вселенной является результатом эффекта Доплера. Пусть квант испущен в момент  $t_1$

в точке  $l_1$  с частотой  $\omega_1$  и к моменту  $t_2$  пришел в близкую точку  $l_2$  с частотой  $\omega_2$ . Изменение его частоты дается формулой

$$\omega_1 - \omega_2 = \omega_1 \frac{u_{21}}{c}, \quad (3.1.1)$$

где  $u_{21}$  есть скорость движения вещества в точке 2 относительно вещества в точке 1. Формула справедлива для случая, когда скорость движения вещества мала и направлена по линии  $l_{21}$ , соединяющей точки 1 и 2, т. е. по линии распространения кванта. Так как  $l_{21}$  мал, то и  $u_{21}$  мал,  $u_{21} \ll c$ . В хаббловском распределении скорости  $u_{21} = H l_{21}$ , так что

$$\omega_1 - \omega_2 = \frac{1}{c} H l_{21} \omega_1.$$

Это выражение является асимптотически точным в пределе малого  $l_{21}$ , так как все поправки — учет кривизны пространства и релятивистские поправки к простой формуле (3.1.1) — оказываются порядка  $(u/c)^2$ , т. е. более высокого порядка в  $l_{21}$ . Поэтому в дифференциальном виде имеем точное равенство ( $\omega_2 - \omega_1 = d\omega$ ;  $l_{21} = dl$ ):

$$d\omega = -\frac{1}{c} H \omega dl. \quad (3.1.2)$$

Не существенно, был ли квант с частотой  $\omega_1$  испущен в точке  $l_1$  или он пришел в эту точку откуда-то издалека и имеет частоту  $\omega_1$  в точке  $l_1$ . Важно только то, что  $\omega_1$  измерено в системе, движущейся вместе с веществом, находящимся в  $l_1$ , а  $\omega_2$  — аналогично в точке 2 в соответствующей системе.

Равенство (3.1.2) можно рассматривать как дифференциальное уравнение, с помощью которого шаг за шагом можно проследить за изменением частоты кванта, в частности, и в том случае, когда пройденный им путь и изменение частоты отнюдь не малы.

Запишем  $dl = c dt$  и  $H = \frac{1}{a} \frac{da}{dt} = \frac{d \ln a}{dt}$ . В последней формуле  $a$  есть радиус мира, но с тем же успехом можно написать  $H = \frac{1}{l_{12}} \frac{dl_{12}}{dt}$ , где  $l_{12}$  — расстояние между двумя фиксированными частицами, пропорциональное  $a(t)$ . Подставляя выражения для  $dl$  и  $H$  в (3.1.2), получим

$$\begin{aligned} d\omega &= -\omega \frac{d \ln a}{dt} dt, \quad \ln \omega + \ln a = \text{const}, \\ a\omega &= \text{const}, \quad \omega = \omega_0 \frac{a_0}{a}. \end{aligned} \quad (3.1.3)$$

Таким образом, частота изменяется обратно пропорционально радиусу мира.

Совершенно аналогично можно рассмотреть движение материальной частицы. Под ее скоростью  $\omega$  будем понимать скорость движения относительно среднего хаббловского движения вещества в той точке

пространства, в которой находится частица в данный момент. Для простоты рассмотрим нерелятивистское движение,  $\omega \ll c$ . Тогда по закону сложения скоростей

$$\omega_2 = \omega_1 - u_{21} = \omega_1 - H l_{21}, \quad \omega_2 - \omega_1 = d\omega = -H dl.$$

Подставим  $dl = \omega dt$ ,  $H = \frac{1}{a} \frac{da}{dt}$ , получим

$$d\omega = -\frac{1}{a} \frac{da}{dt} \omega dt$$

и снова

$$\omega = \text{const}/a. \quad (3.1.4)$$

В нерелятивистском случае количество движения частицы  $p = m\omega$ , так что  $p \sim 1/a$ . В общем случае, когда  $\omega$  сравнимо со скоростью света, применяя релятивистский закон сложения, можно убедиться, что закон  $p \sim 1/a$  остается в силе, хотя теперь  $p = \frac{m_0 \omega}{\sqrt{1 - \omega^2/c^2}}$  и скорость  $\omega$  уже не будет обратно пропорциональна  $a$ .

Красное смещение квантов, очевидно, также согласуется с законом изменения количества движения; для кванта  $p = \hbar \omega/c$ . Длина волны кванта  $\lambda = 2\pi c/\omega = 2\pi \hbar/p$ . Так же выражается через  $p$  и квантовомеханическая (дебройлевская) длина волны любого тела. Таким образом, оба закона — закон красного смещения для квантов и закон изменения количества движения произвольного тела — можно совместно сформулировать так: в расширяющейся однородной модели Вселенной все длины волн меняются пропорционально изменению всех расстояний, т. е. пропорционально радиусу мира. Полезная следующая аналогия. Представим себе случай замкнутого мира: пусть в нем находится одна стоячая электромагнитная волна. Мир мы рассматриваем в данном случае как полый резонатор, в котором возбуждено определенное колебание (определенная гармоника), например, с  $n$  узлами. При расширении мира номер гармоники и число узлов остаются неизменными: естественно поэтому, что длина волны растет пропорционально радиусу шара. Такая трактовка неоднократно отмечалась раньше [Лауэ (1931), Паули (1958), Уилер (1958, 1960)].

Рассматривая изменение частоты при последовательном прохождении малых отрезков пути  $dr$ , мы могли не учитывать гравитационное изменение частоты, которое здесь порядка  $(dr)^2$ . После интегрирования в (3.1.3) получен точный результат для немалых отрезков. Если бы мы проводили вычисления не как в (3.1.3), а прямым интегрированием по пути фотона, то при непосредственном вычислении изменения частоты на конечном пути  $r_{12}$  гравитационное изменение частоты нужно было бы, очевидно, учесть (см. § 4 этой главы). Важно, что частота измеряется наблюдателями, движущимися подобно свободным частицам, без влияния градиента давления. В локальной

системе отсчета таких наблюдателей гравитационное ускорение исчезает в начале координат, и поэтому гравитационный потенциал, нормированный на нуль в начале координат, порядка  $(dr)^2$  на расстоянии  $dr$  от начала координат.

Вычисление красного смещения как интеграла по доплеровским красным смещениям между соседними свободными частицами (3.1.2) является точной процедурой. Она применима не только для однородной изотропной Вселенной, но также и в присутствии возмущений, неоднородности и анизотропии.

## § 2. Наблюдаемые величины и горизонт

Сопоставление предсказаний теории расширяющейся Вселенной с данными наблюдений является трудной, до конца не разрешенной и в настоящее время проблемой.

При изучении космологических вопросов мы имеем дело с расстояниями, на которых уже сказывается кривизна пространства. Интерес к большим расстояниям в особенности возрос после открытия квазаров с большими красными смещениями. Поэтому нельзя пользоваться евклидовой геометрией с ее наглядными привычными представлениями \*). Само понятие «расстояния» не имеет определенного однозначного смысла. Необходима предварительная математическая работа для получения соотношений между наблюдаемыми величинами \*\*). Во все формулы теории входят постоянная Хаббла и плотность материи. Постоянная Хаббла может считаться известной с точностью хотя бы  $\pm 50\%$  (см. § 9 настоящей главы). Плотность материи может находиться в пределах  $3 \cdot 10^{-31} - 10^{-28} \text{ г/см}^3$  за счет возможных больших количеств трудно наблюдаемых форм материи. Поэтому в ряде работ приводятся соотношения между наблюдаемыми величинами при различных предположениях о  $\rho_0$  и  $H_0$  \*\*\*). Ниже будет приведена сводка соответствующих формул и кривых. В принципе сравнение с наблюдениями формул, зависящих от плотности как параметра, должно привести к определению плотности. Однако параметры источников известны недостаточно хорошо. Кроме того, от далеких источников мы наблюдаем свет, испущенный давно, т. е. испущенный объектами, находящимися на более ранней стадии развития, по сравнению с близкими объектами. Поэтому обработка наблюдений зависит от предположений об эволюционном эффекте и до сих пор выводы остаются очень неопределенными.

\*) Ниже, в § 4 этой главы будет специально рассмотрен вопрос о пределах применимости евклидова приближения.

\*\*) Эта принципиальная постановка вопроса особенно подчеркнута в известных обзорах Мак-Витти (1959а, 1962а), см. также работы Сэндиджа (1961), Маттига (1958, 1959).

\*\*\*) Следует упомянуть о возможности  $\Lambda \neq 0$ . Этот случай будет обсуждаться в гл. 4.