

параметров законы физики имеют другой вид, поэтому существующая инфляционная модель не является окончательной и в будущем описание процессов, происходящих в самой ранней Вселенной, может в той или иной степени измениться.

12.16. Рост малых возмущений

Рост малых начальных возмущений плотности в расширяющейся Вселенной зависит от растущего масштабного фактора $a(t)$. Возмущения (скоростей или плотности) могут иметь различные длины волн, которые изменяются пропорционально масштабному фактору $\lambda(t) \sim a(t) \sim (1+z)^{-1}$. Теория эволюции возмущений в расширяющейся среде показывает, что на радиационно-доминированной стадии расширения (давление $P = \epsilon/3$, $a(t) \sim \sqrt{t}$) возмущения плотности с длинами волн меньше горизонта не растут — они представляют собой акустические колебания, амплитуда которых остается малой из-за диссипативных процессов. В то же время амплитуда флуктуаций плотности с размером больше горизонта $\lambda > ct$ на радиационной стадии растет пропорционально квадрату масштабного фактора, $\delta\rho/\rho \sim a(t)^2 \sim 1/(1+z)^2$. Флуктуации метрики пространства-времени (гравитационные волны) в масштабах больше горизонта вообще не растут (Е. М. Лифшиц, 1946).

На радиационно-доминированной стадии из-за роста масштабного фактора ($a \sim \sqrt{t}$) в каждый момент времени под горизонт, радиус которого растет быстрее ($l_h \sim t$), входят возмущения с длиной волны $\lambda(t) = l_h(t)$, и после этого их рост прекращается из-за диссипативных процессов. В эпоху рекомбинации t_r должен существовать спектр флуктуаций плотности, который приводит к флуктуациям температуры реликтового излучения $\delta T/T = 1/3(\delta\rho/\rho)|_{t_r}$. На стадии доминирования вещества (т. е. начиная с $z \sim 10^4$) флуктуации плотности растут как масштабный фактор $\delta\rho/\rho \sim a(t) \sim t^{2/3}$, а флуктуации температуры после рекомбинации не меняются, поэтому по измерениям величины $\delta T/T$ сегодня можно судить о флуктуациях плотности к моменту рекомбинации ($z_r \sim 1000$).

12.16.1. Гравитационная (джинсовская) неустойчивость

Причина возникновения наблюдаемых структур во Вселенной — развитие гравитационной неустойчивости из малых возмущений. Гравитационная неустойчивость была впервые количественно рас-

смотрена Джинсом в 1902 г. Физическая причина этой неустойчивости — гравитационное притяжение (см. главу 5).

Произвольное малое возмущение плотности всегда можно разложить в ряд Фурье и проследить за поведением отдельных гармоник. Если найдется хотя бы одна гармоника, растущая со временем, это будет свидетельствовать о неустойчивости. Точное решение дает для гармоник с волновыми векторами $k = 2\pi/\lambda$

$$\delta\rho_k/\rho_0 = A_k e^{\gamma t + ikx}, \quad (12.53)$$

где декремент моды

$$\gamma = \pm \sqrt{4\pi G\rho_0 - k^2 c_s^2}. \quad (12.54)$$

Отсюда сразу следует точное выражение для джинсовской длины волны — экспоненциальная неустойчивость развивается для моды с действительным декрементом, т. е. $4\pi G\rho_0 > k^2 c_s^2$, чему соответствует $\lambda_J = c_s \sqrt{\pi/G\rho}$.

Оценим джинсовскую массу в эпоху, следующую за рекомбинацией. Скорость звука падает до $\sqrt{kT/m_H}$, где $T \sim 3 \cdot 10^3$ К — температура среды, m_H — масса атома водорода. Подставляя численные значения, находим: $c_s \sim 5$ км/с, $\rho = \rho(t_0)(1+z_r)^3 \sim 10^{-22}$ г·см $^{-3}$, $\lambda_J = c_s/\sqrt{G\rho} \sim 2 \cdot 10^{20}$ см, $M_J = (4\pi/3)\lambda_J^3 \rho \approx 10^6 M_\odot$, т. е. порядка массы шарового звездного скопления. Расчеты показывают, однако, что непосредственно после окончания рекомбинации формирования гравитационно-связанных объектов, по-видимому, не происходило. Подходящие физические условия для начала формирования объектов сложились позже, при красных смещениях $z \sim 20-30$. К этому времени джинсовская масса уменьшилась, поэтому первые объекты (звезды населения III и их скопления) во Вселенной могли иметь массу $\sim 10^3 M_\odot$. Их мощное УФ излучение ионизовывало окружающую нейтральную среду и обогащало ее тяжелыми элементами — продуктами ядерной эволюции.

12.17. Образование крупномасштабной структуры Вселенной

Таким образом, крупномасштабная структура Вселенной (галактики, скопления галактик, впады — пустоты с размерами в десятки мегапарсек) возникает из малых возмущений плотности, которые,