

# Происхождение Вселенной

*элективный курс*

## Лекция 4

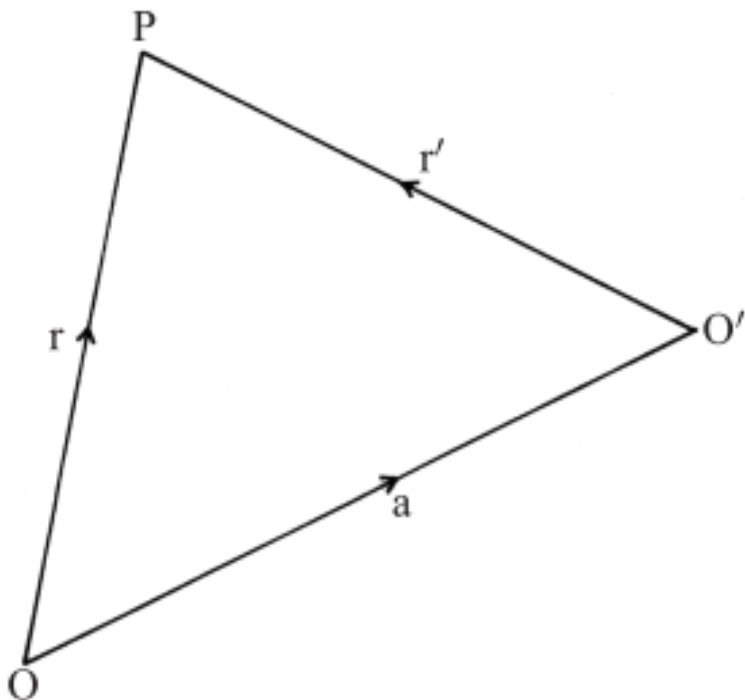
# Космология

- 1) Расширение Вселенной в моделях Большого взрыва
  - Фундаментальные наблюдатели и космологический принцип
  - Космология Ньютона
  - Теория относительности
  - Космология в рамках ОТО
  - Кривизна пространства
  - Классификация космологических моделей
- 2) Начальные этапы Большого взрыва
  - Тепловая эволюция
  - Первичный нуклеосинтез
  - Реликтовое излучение
- 3) От фазы огненного шара к современность
  - Рост возмущений и нелинейная эволюция
  - Крупномасштабная структура Вселенной
  - Анизотропия распределения вещества
- 4) Наблюдательная космология

# Космологический принцип

- Фундаментальные наблюдатели находятся в покое относительно «субстрата» Вселенной.
- Картина развивающейся во времени Вселенной называется космологической моделью.
- Космологический принцип. Вселенная
  - однородна
  - изотропна
- Следствием космологического принципа является существование универсального космического времени, т.к. все наблюдатели видят одну последовательность событий и могут по ним синхронизовать часы.

# Космология Ньютона



По закону сложения радиус-векторов

$$r' = r - a$$

Тогда

$$v'(r') = v'(r - a)$$

По закону сложения скоростей

$$v'(r') = v(r) - v(a)$$

Согласно принципу однородности

$$v'(r - a) = v(r - a).$$

Тогда

$$v(r - a) = v(r) - v(a)$$

# Космология Ньютона

Согласно принципу однородности также

$$\rho(\mathbf{r}') = \rho(\mathbf{r}), \quad p(\mathbf{r}') = p(\mathbf{r})$$

Тогда

$$\rho(\mathbf{r} - \mathbf{a}) = \rho(\mathbf{r}), \quad p(\mathbf{r} - \mathbf{a}) = p(\mathbf{r})$$

Поскольку все точки выбраны произвольно, то  $\mathbf{r}$  и  $\mathbf{a}$  – тоже произвольные величины.  
Т.е. характеристики Вселенной не зависят от точки наблюдения.

# Космология Ньютона

Общее решение системы 3-х уравнений

$$v(r - a) = v(r) - v(a)$$

даётся выражением (9-ю уравнениями)

$$v_i(\mathbf{r}, t) = \sum_{k=1}^3 a_{ik}(t)x_k \quad \text{при } i = 1, 2, 3$$

Первое решение

$$v_1(x_1, x_2, x_3, t) = a_{11}(t)x_1 + a_{12}(t)x_2 + a_{13}(t)x_3$$

Однако условие изотропии требует, что бы

$$a_{ik} = 0, \quad i \neq k$$

Диагональные элементы решения  $a_{11} = a_{22} = a_{33} = H(t)$

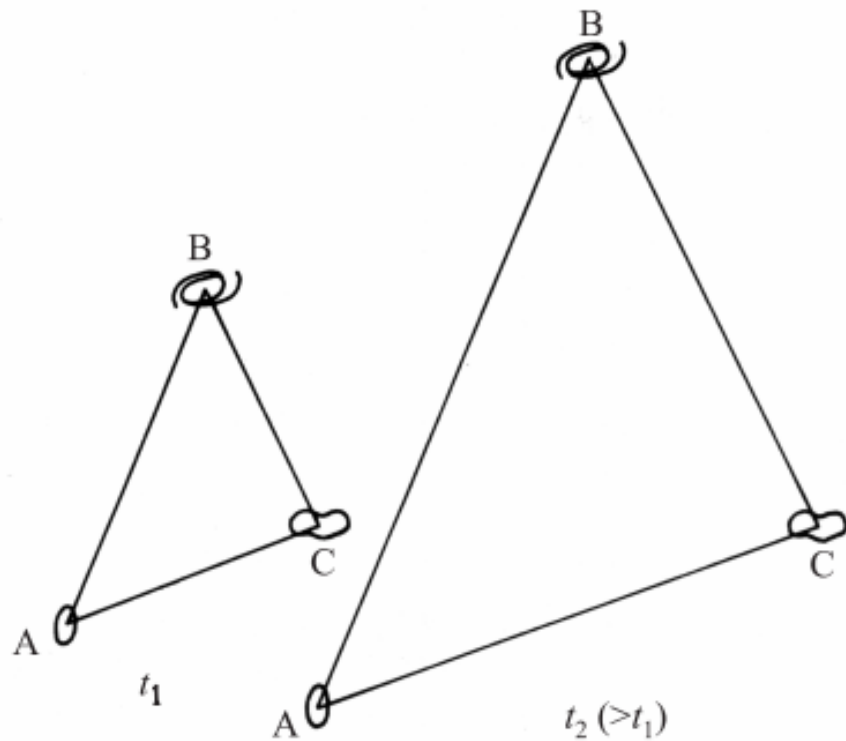
Тогда из естественных рассуждений получает закон Хаббла

$$v_1 = H(t)x_1, \quad v_2 = H(t)x_2, \quad v_3 = H(t)x_3$$

Однородная изотропная Вселенная может быть стационарной или сжиматься/расширяться по закону

$$\mathbf{v} = H(t)\mathbf{r}$$

# Космология Ньютона



Поскольку

$$v = dr/dt$$

Постоянную Хаббла можно представлять как относительную скорость расширения или сжатия Вселенной

$$H(t) = \frac{1}{R(t)} \frac{dR(t)}{dt}$$

Тогда закон Хаббла имеет вид

$$\frac{dr}{dt} = \frac{1}{R(t)} \frac{dR}{dt} r$$

Его решение

$$r = R(t) \times \text{постоянный вектор} = \frac{R(t)}{R_0} r_0$$

$$R_0 = R(t_0)$$

$$r = r_0 \text{ в момент } t = t_0$$

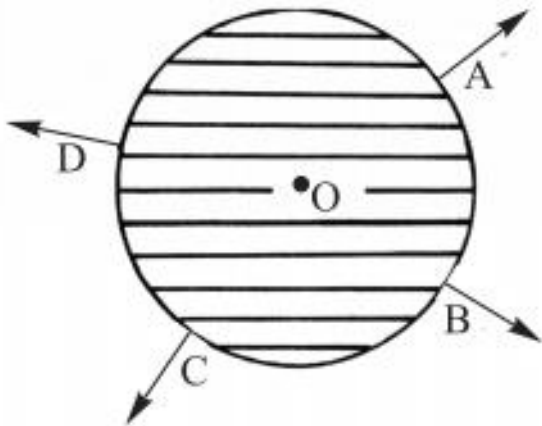
# Космология Ньютона

Т.к. объем пропорционален 3-ей степени масштабного фактора, то плотность вещества (только нерелятивистского в данном приближении)

$$\rho(t) \propto R(t)^{-3}$$

или

$$\rho(t) = \rho_0 R_0^3 / R^3(t) \quad \rho = \rho(t_0)$$



Сила, действующая на частицы на поверхности некоторого шара

$$m\ddot{r} = -\frac{4\pi G m \rho}{3} r$$

Считаем, что все внешние силы скомпенсированы.

Для бесконечной Вселенной это утверждение доказывается в рамках ОТО (теорема Биркгофа)



# Космология Ньютона

Выполняем подстановку в уравнение радиус-вектора

$$\mathbf{r} = \frac{R(t)}{R_0} \mathbf{r}_0$$

Тогда

$$\ddot{R} \frac{\mathbf{r}_0}{R_0} = - \frac{4\pi G \rho R \mathbf{r}_0}{3R_0}$$

$$\ddot{R} = -4\pi G \rho R / 3$$

Проведём интегрирование с учётом распределения вещества  $\rho(t) = \rho_0 R_0^3 / R^3(t)$

$$\dot{R}^2 = \frac{8\pi G \rho_0 R_0^3}{3R} - kc^2$$

$k$  - некоторая постоянная.

Это уравнение очень близко к уравнению общей теории относительности.

# Теории относительности

## Специальная теория относительности

Учитывает релятивистские эффекты.

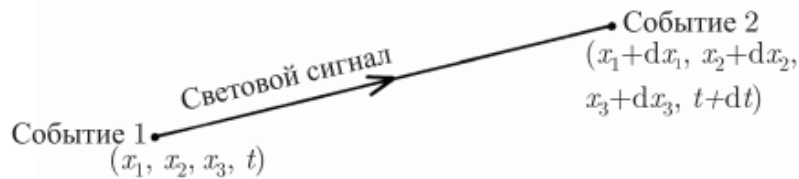
$$\gamma = (1 - v^2/c^2)^{-1/2}$$

Вводится понятие события в 4-х мерном пространстве

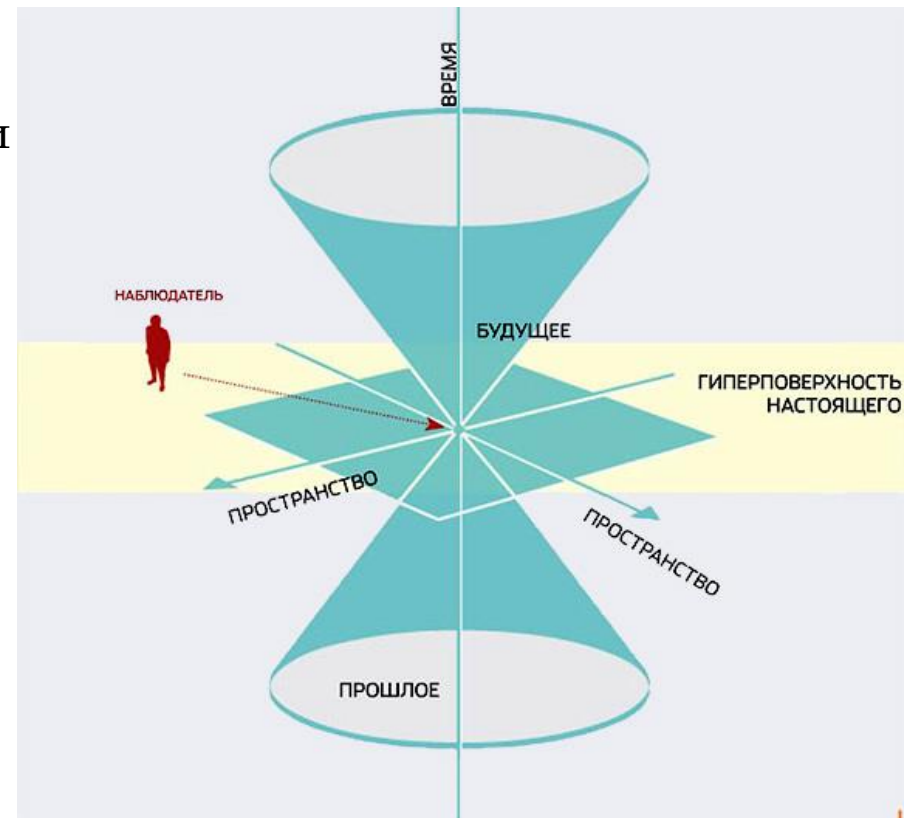
$$(x_1, x_2, x_3, t)$$

Расстояние – интервал – между двумя событиями

$$(x_1 + dx_1, x_2 + dx_2, x_3 + dx_3, t + dt)$$



$$ds^2 = dt^2 - \frac{1}{c^2}(dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2) = 0$$



# Теории относительности

Специальная теория относительности основывается на принципе эквивалентности: для локальной системы отсчёта, пребывающей в свободном падении, справедлива специальная теория относительности.

Т.е. силы гравитации локально всегда можно заменить силами инерции, перейдя в правильную систему отсчёта.

Не локально приходится учитывать искривление пространства-времени. Для этого используется т.н. метрический тензор

$$ds^2 = \sum_{\lambda, \mu=1}^4 g_{\lambda\mu} dx_{\lambda} dx_{\mu}$$

$$ds^2 = g_{11}dx_1^2 + g_{22}dx_2^2 + g_{33}dx_3^2 + g_{44}dx_4^2 + 2g_{23}dx_2dx_3 + \\ + 2g_{24}dx_2dx_4 + 2g_{34}dx_3dx_4 + 2g_{12}dx_1dx_2 + 2g_{13}dx_1dx_3 + \\ + 2g_{14}dx_1dx_4, \quad x_4 = t,$$

Для евклидова пространства

$$ds^2 = dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2 \\ g_{11} = g_{22} = g_{33} = 1, g_{\lambda\mu} = 0 \text{ и } \lambda \neq \mu$$

# Теории относительности

К эффектам теории относительности можно отнести:

- движение света по кратчайшим расстояниям – геодезическим;
- эффекты гравитационного линзирования;
- появление объектов со свойствами чёрных дыр;
- гравитационное красное смещение;
- прецессии орбит планет;
- другие.

Одним из недостатков теории является возникновение бесконечных величин при  $r \rightarrow 0$

# Космология в рамках ОТО

Метрика Фрийдмана-Робертсона-Уокера является самой общей, удовлетворяющей космологическому принципу

$$ds^2 = dt^2 - \frac{R^2(t)}{c^2} \left( \frac{dr^2}{1 - kr^2} + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin^2 \theta d\phi^2 \right)$$

Для нахождения  $R(t)$  необходимо подставить метрику в полевые уравнения, связывающие искривления пространства с распределением (плотностью и давлением) вещества и излучения.

$$\ddot{R} = -4\pi G(\rho + 3p/c^2)R/3 + \Lambda R/3$$

Уравнения Фрийдмана

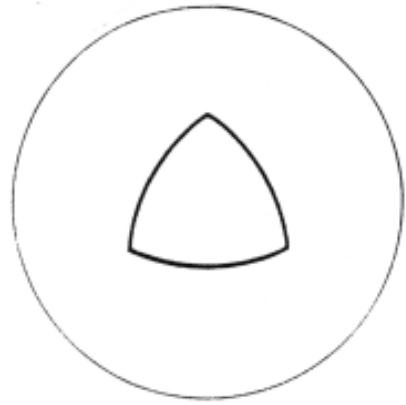
$$\dot{R}^2 = \frac{8\pi G\rho R^2}{3} - kc^2 + \Lambda R^2/3$$

$\Lambda$  – космологическая константа

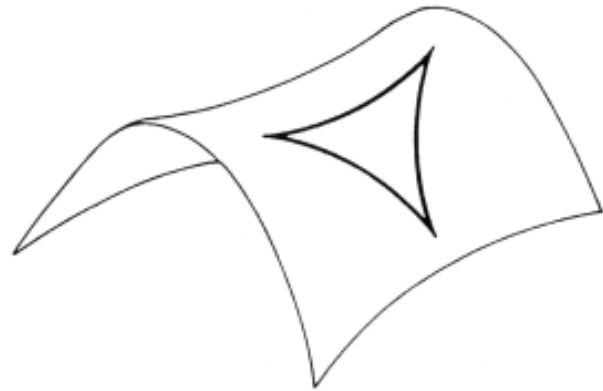
Дифференцируя второе уравнения и подставляя в первое, получается уравнение непрерывности

$$\frac{d(\rho R^3)}{dt} + (p/c^2) \frac{dR^3}{dt} = 0$$

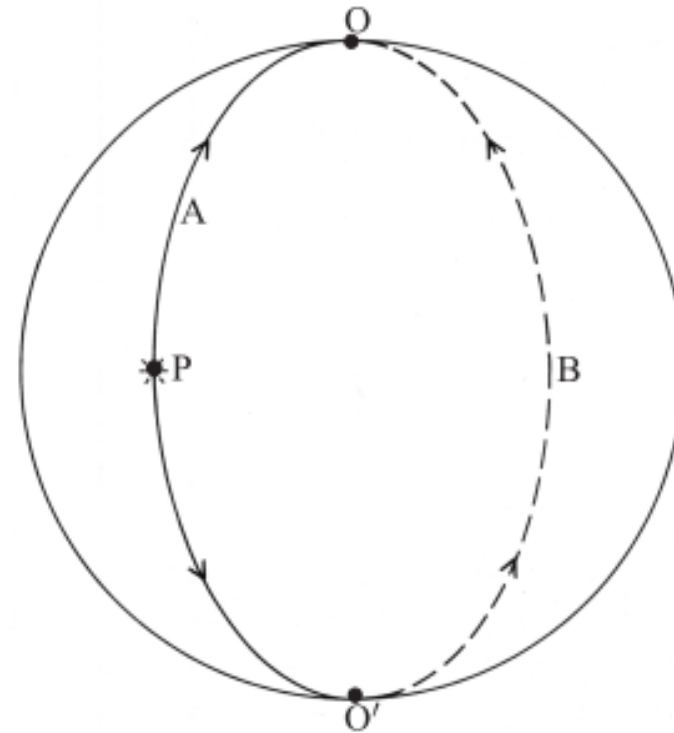
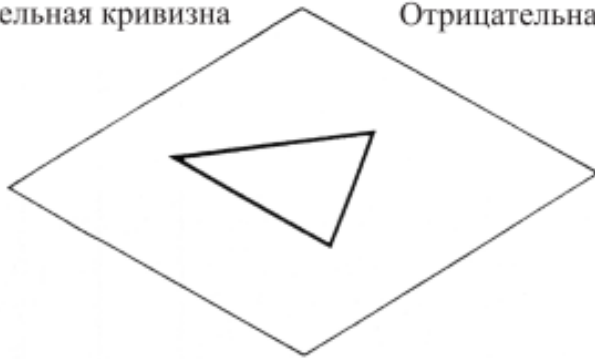
# Кривизна пространства



Положительная кривизна



Отрицательная кривизна



# Классификация космологических моделей. $\Lambda = 0$

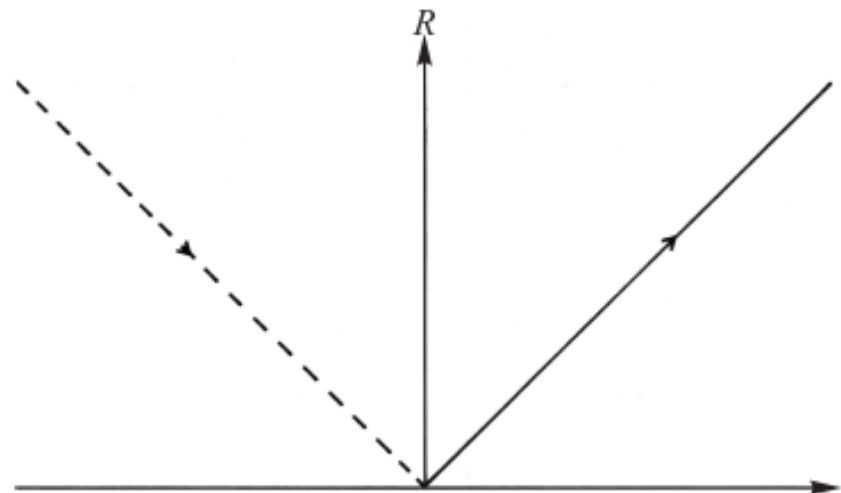
Модель Милна,  $\rho = 0, k = -1$

Можно воспользоваться  
Ньютоновской космологией.

$$\dot{R}^2 = \frac{8\pi G\rho_0 R_0^3}{3R} - kc^2$$

Решение

$$R(t) = \pm ct$$



# Классификация космологических моделей. $\Lambda = 0$

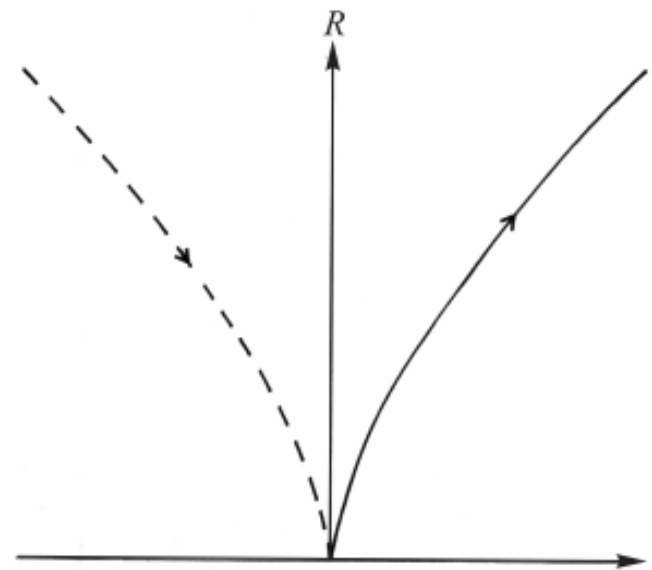
Модель Эйнштейна–де Ситтера,  $k = 0$

Можно воспользоваться  
Ньютоновской космологией.

$$\dot{R}^2 = \frac{8\pi G\rho_0 R_0^3}{3R} - kc^2$$

Решение

$$R(t) = \pm R_0(t/t_0)^{2/3}$$





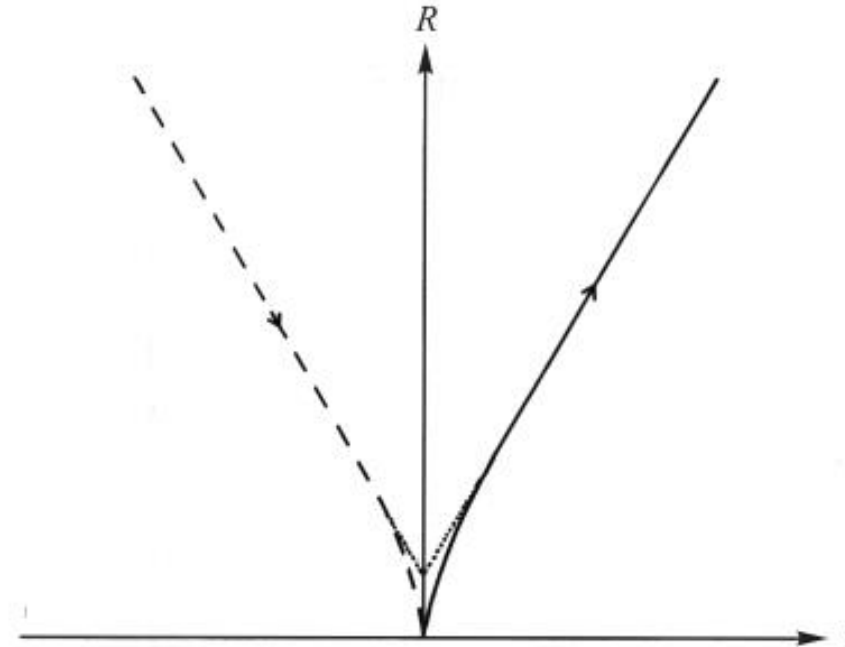
# Классификация космологических моделей. $\Lambda = 0$

Модель Эйнштейна–де Ситтера,  $\rho > 0, k = -1$

$$\dot{R}^2 = \frac{8\pi G\rho_0 R_0^3}{3R} - kc^2$$

$\dot{R}^2 > 0$  для всех  $R$ , поэтому расстояние всегда изменяется монотонно

При устремлении времени в бесконечность скорость расширения должна стремиться к скорости света, происходит переход к Вселенной Милна.



# Классификация космологических моделей. $\Lambda = 0$

Модель Эйнштейна–де Ситтера,  $\rho > 0, k = +1$

$$\dot{R}^2 = \frac{8\pi G\rho_0 R_0^3}{3R} - kc^2$$

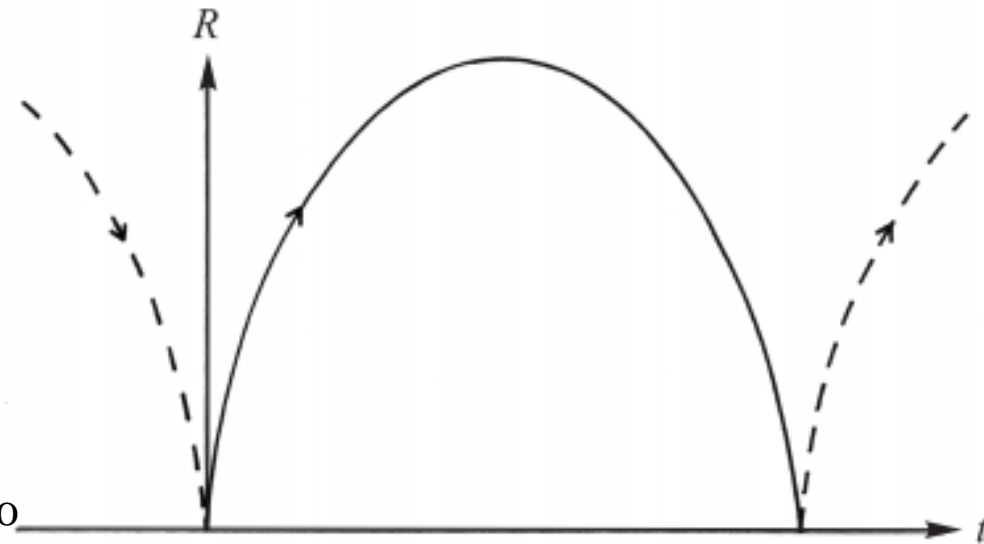
Существует некоторое критическое значение

$$R_c = \frac{8\pi G\rho_0 R_0^3}{3c^2}$$

Поскольку согласно 1-ому уравнению Фридмана ускорение всегда отрицательно

$$\ddot{R} = -4\pi G(\rho + 3p/c^2)R/3$$

расширение рано или поздно сменится сжатием (из-за взаимного гравитационного притяжения галактик).



Получается модель «пульсирующей» Вселенной