

Модели вселенной и их ИНТЕРПРЕТАЦИЯ Подготовили студентки гр Т112

Бекенова К

Эрмекова А





Фридман пришел к выводу, что любая достаточно большая часть Вселенной, равномерно заполняемая материя не может находиться в состоянии равновесия: она должна либо расширяться, либо сжиматься

В 1922 г. А. А. Фридман занялся разработкой оригинальной теоретической модели Вселенной. Он предположил, что средняя плотность не является постоянно, а меняется с течением времени.

ФРИДМАН Александр Александрович (1888-1925)

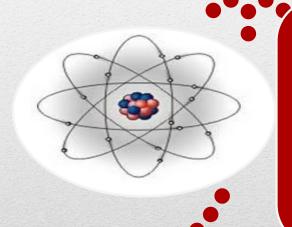


Еще в 1917 г. В. М. Слайдер обнаружил "красное смещение" спектральных линий в спектрах далёких галактик. Подобное смещение наблюдается тогда, когда источник света удаляется от наблюдателя

В 1929 г. Э. Хаббл объяснил это явление взаимным разбеганием этих звездных систем. Явление "красного смещения" наблюдается в спектрах почти всех галактик, кроме ближайших (нескольких). И чем дальше от нас галактика, тем больше сдвиг линий в её спектре, т.е. все звездные системы удаляются от нас с огромными скоростями в сотни, тысячи десятки тысяч километров в секунду, более далекие галактики обладают и большими скоростями

А после того, как эффект "красного смещения" был обнаружен и в радиодиапазоне, то не осталось, никаких сомнений в том, что наблюдаемая Вселенная расширяется

Возникли два мнения по поводу состояния Метагалактики до начала расширения



Согласно второй, температура была очень велика, а плотность излучения даже превосходила плотность вещества



Согласно одному из них первоначальное вещество метагалактики состояло из "холодной" смеси протонов, т.е. ядер атомов водорода, электронов и нейтронов

Вся охваченная современными методами астрономических наблюдений часть Вселенной называется Метагалактикой

В Метагалактике пространство между галактиками заполнено чрезвычайно разряженным межгалактическим газом,



пронизывается космическими лучами, в нем существуют магнитные и гравитационные поля, и возможно невидимые массы веществ





Создал теорию о эволюционной вихревой модели Вселенной на основе гелиоцентрализма. В своей модели он рассматривал небесные тела и их системы в их развитии. Декарт, первым стал рассматривать тяжесть не как врожденное, а как производное качество тел

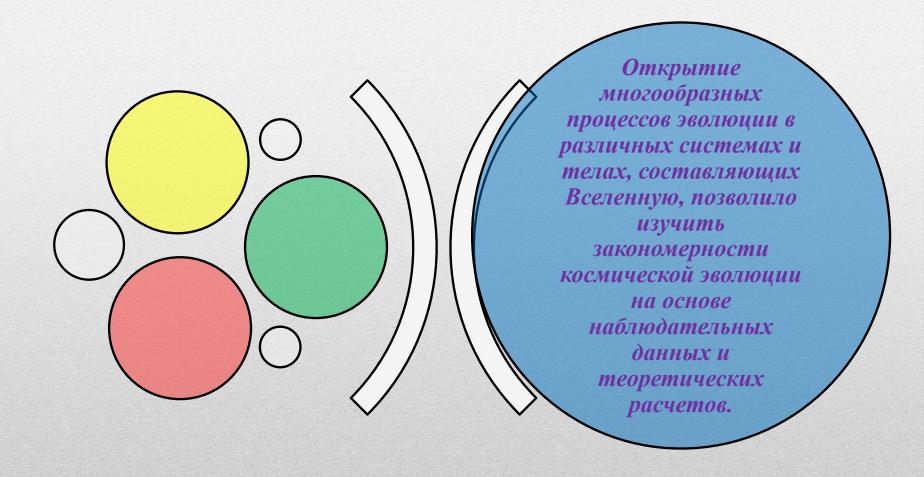
Рене Декарт (1596-1650)



Создал первую универсальную концепцию эволюционирующей Вселенной, обогатив картину ее ровной структуры и представлял Вселенную бесконечной в особом смысле. Он обосновал возможности и значительную вероятность возникновение такой Вселенной исключительно под действием механических сил притяжения и отталкивания и попытался выяснить дальнейшую судьбу этой Вселенной на всех ее масштабных уровнях – начиная с планетной системных и кончая миром туманности

Иммануил Кант (1724-1804)





Вывод