

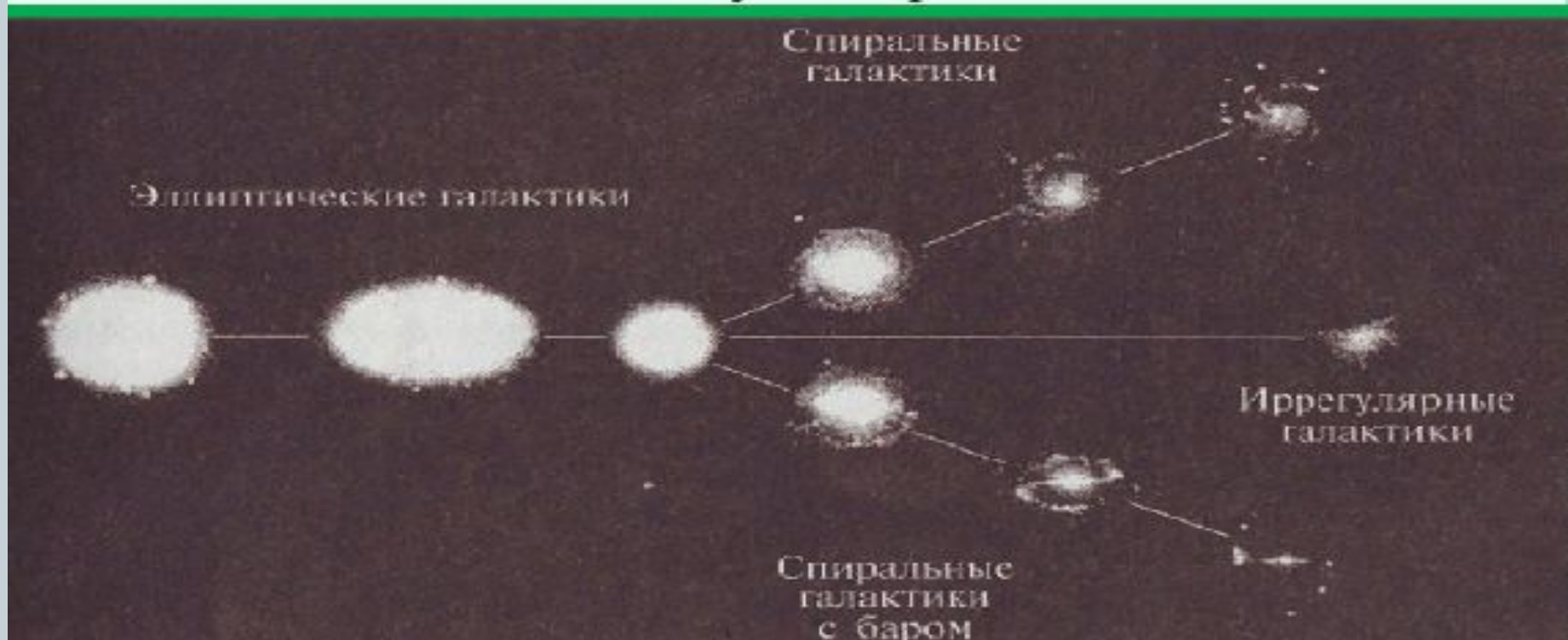
Класификация галактик по Хабблу



СЕЛЕДКОВА ДАРЪЯ

Эдвин Паул Хаббл

Первая классификация галактик - Эдвин Паул Хаббл (американский астроном) - 1926 г. Такую классификацию галактик часто называют камертонной, так как последовательность расположения в ней типов галактик напоминает вилку камертона.



Закон Хаббла



Вселенная расширяется, причем скорость, с которой галактики удаляются друг от друга, пропорциональна расстоянию между ними.

$$V = H * R$$

V – скорость «разбегания» галактик

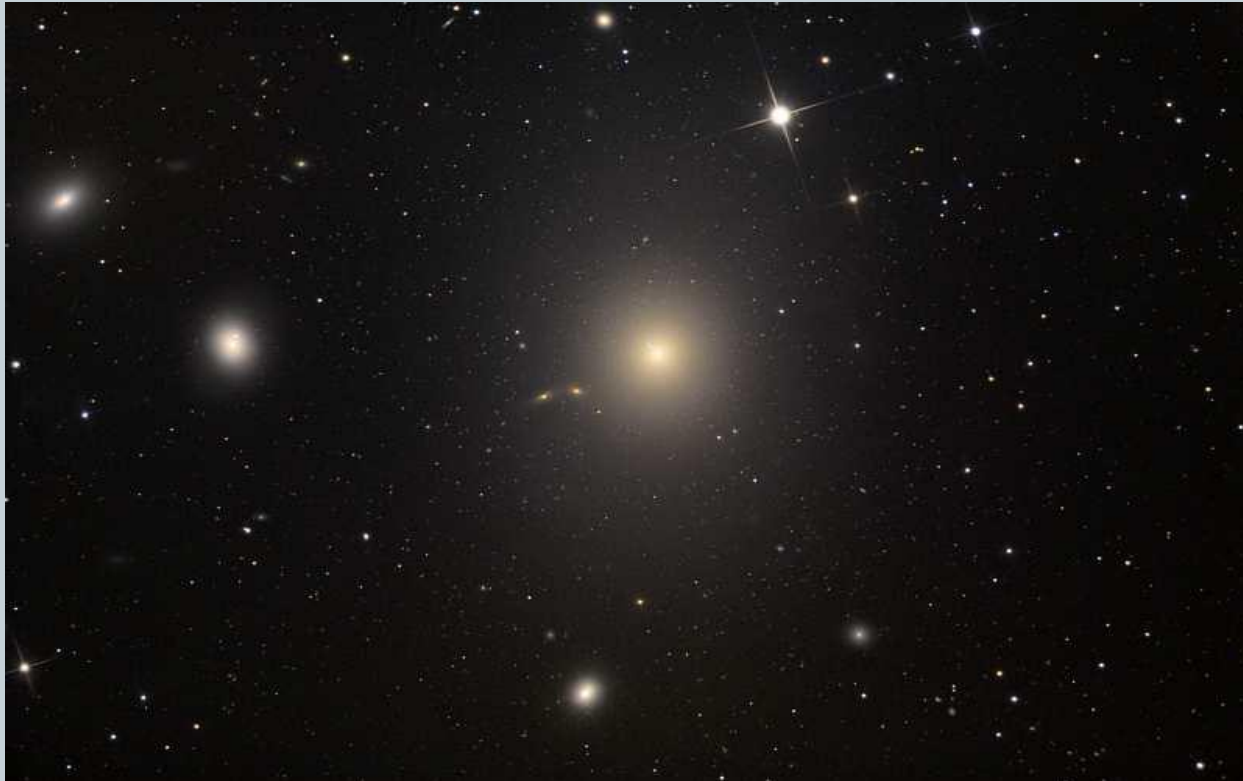
R – расстояние между галактиками

$H = (70 - 100) \text{ км}/(\text{с} * \text{кпк})$ – постоянная Хаббла

Эллиптические



- Эллиптические — имеют форму сфероида или удлинённой сферы. На небе, где мы можем видеть только два из трёх измерений, эти звёздные острова овальные и имеют форму дисков.



Спиральные



- Спиральные состоят из трех основных компонентов: балдж, диск и гало. Балдж (выпуклость) находится в центре галактики. Она содержит, в основном, старые звезды. Диск состоит из пыли, газа и молодых звезд. Диск образует ряд структур.



Типа So



- So это промежуточный тип между E7 и спиральными Sa. Они отличаются от эллиптических, поскольку имеют выпуклость и тонкий диск, но отличаются от Sa, потому что они не имеют спиральную структуру. So галактики, также известны как линзовидные.



Неправильные



- Неправильные не имеют постоянной и симметричной структуры. Они делятся на две группы, IrrI и IrrII. IrrI имеют регионы HII, которые являются областями ионизированного водорода. Также в них много молодых горячих звезд

