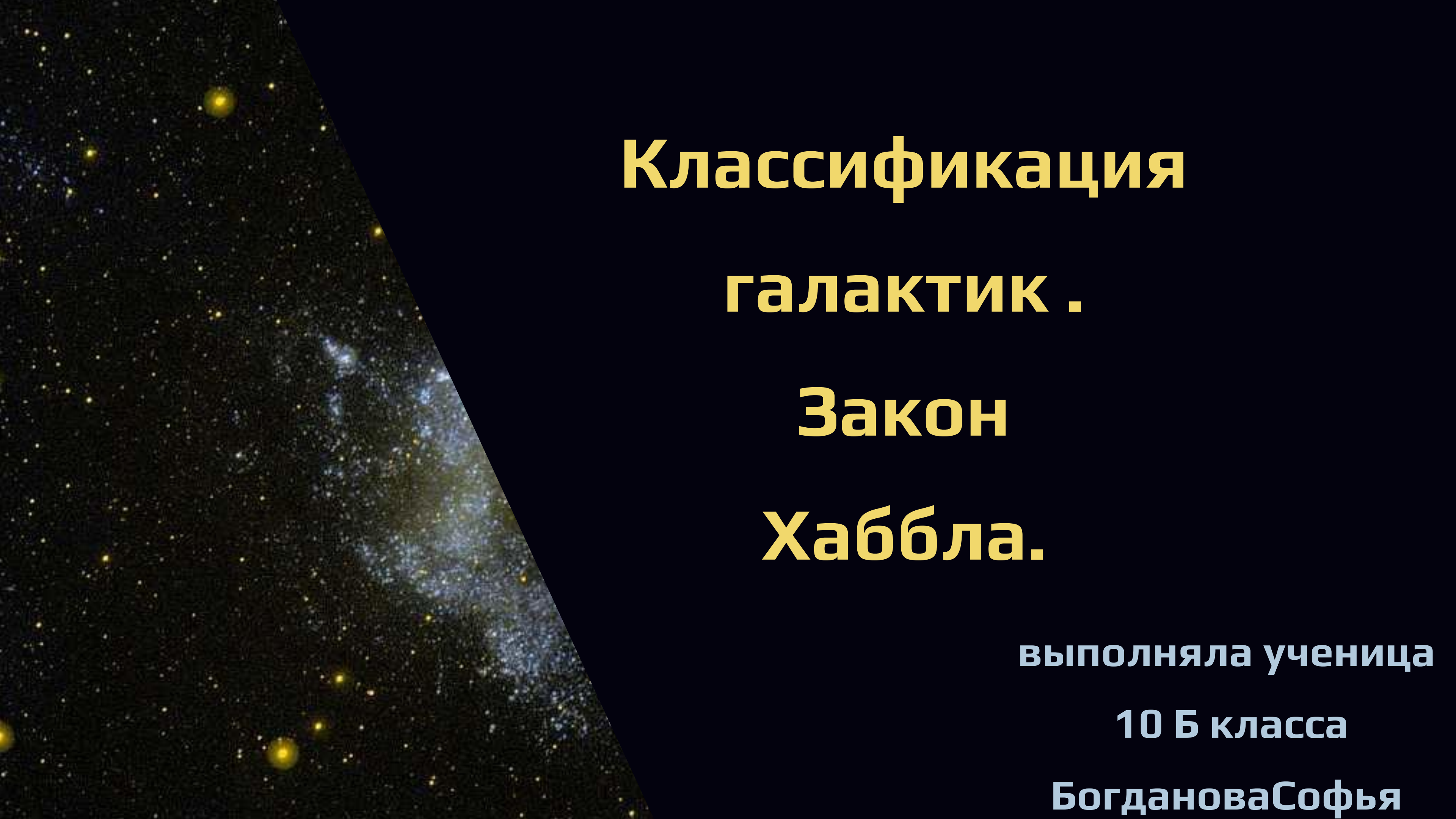




Классификация галактик .

Закон Хаббла.

выполняла ученица

10 Б класса

БогдановаСофья

КЛАССИФИКАЦИЯ ГАЛАКТИК ПО ХАББЛУ



E0



E3



E7



S0



Sa



Sb



Sc



SBa



SBb



SBc

В ранней классификации отсутствовали
неправильные галактики

Классификация галактик по данным инфракрасных телескопов Гершель и Спитцер

ЭЛЛИПТИЧЕСКИЕ — *S0*

СПИРАЛЬНЫЕ ГАЛАКТИКИ

Sa — *Sb* — *Sc* — *Sd*

ПРОМЕЖУТОЧНЫЕ СПИРАЛЬНЫЕ ГАЛАКТИКИ

SBa — *SBb* — *SBc* — *SBd*

СПИРАЛЬНЫЕ ГАЛАКТИКИ С ПЕРЕМЫЧКОЙ

НЕПРАВИЛЬНЫЕ

Galaxies shown include: NGC 3265, NGC 584, NGC 855, NGC 1404, NGC 5866, NGC 1377, NGC 1482, NGC 4594, NGC 3190, NGC 4826, NGC 4736, NGC 7331, NGC 2841, NGC 2976, NGC 5055, NGC 4254, NGC 628, NGC 7793, NGC 3621, NGC 5474, NGC 4321, NGC 3184, NGC 4559, NGC 6946, IC 342, NGC 5457, NGC 925, NGC 4536, NGC 5713, NGC 4569, NGC 3627, NGC 4725, NGC 4579, NGC 3521, NGC 1316, NGC 1266, NGC 2798, NGC 3077, NGC 2146, NGC 1291, NGC 3049, NGC 1097, NGC 3351, NGC 3198, NGC 4631, NGC 4236, NGC 5398, NGC 337, NGC 1512, NGC 4625, IC 2574, DDO 154, DDO 165, DDO 53, M81 Dw B, Holmberg I, Holmberg II.

НЕПРАВИЛЬНЫЕ

Эллиптические



Спиральные



Галактика типа

S0



неправильная

галактика

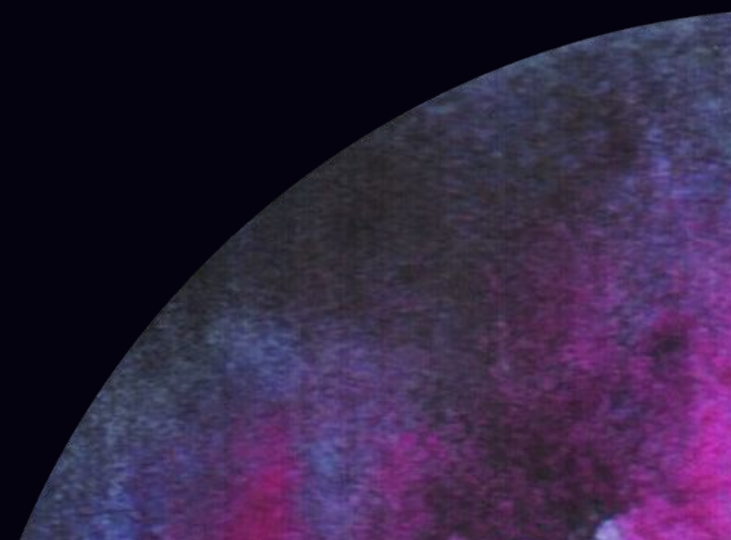


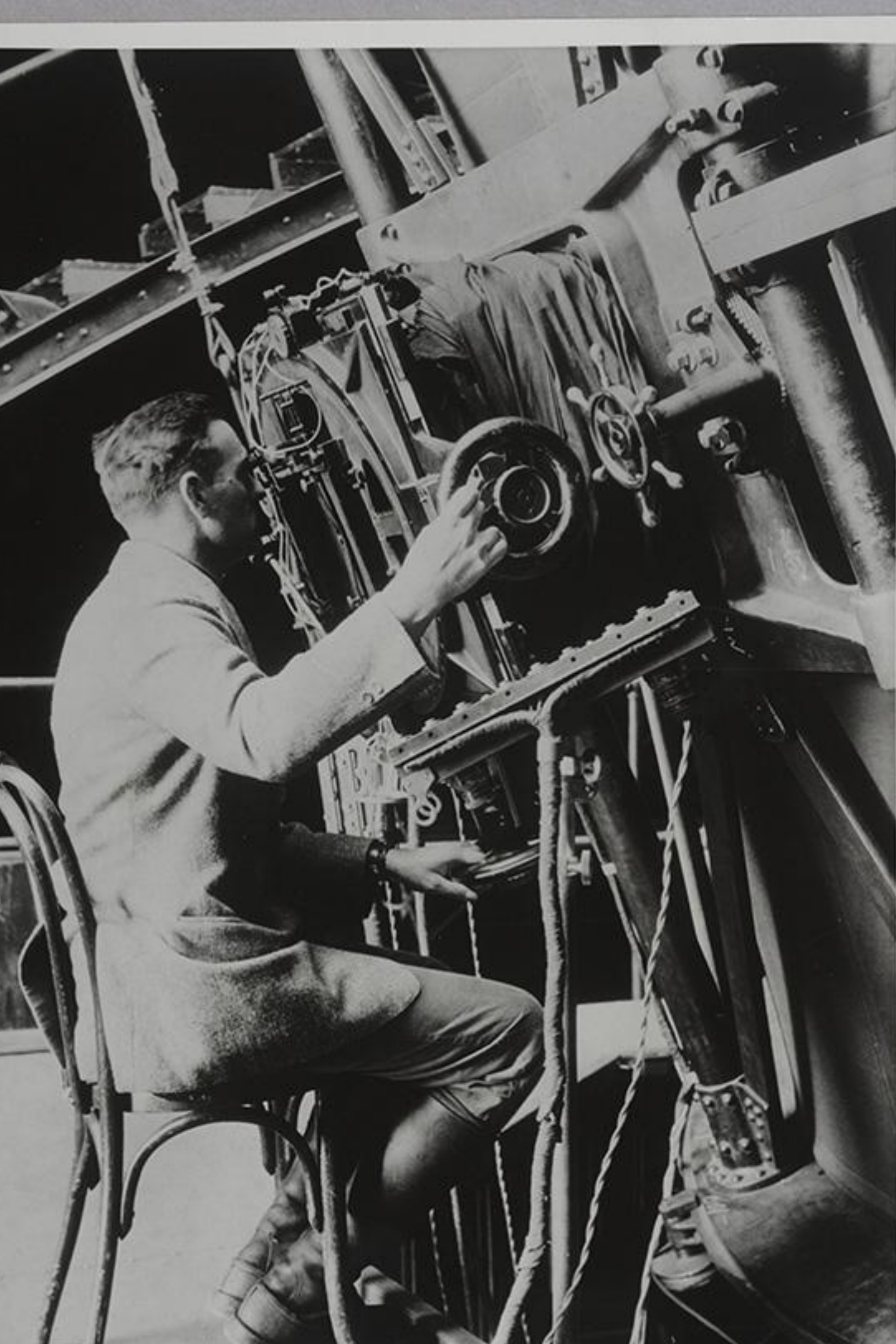
Эдвин Хаббл

Один из наиболее
влиятельных
астрономов и
космологов в XX веке,
внесший решающий
вклад в понимание



Так, в 1913 году американский астрофизик Вейл Слайдер обнаружил, что Туманность Андромеды и несколько других движутся с большой скоростью, относительно Солнечной системы. Дальнейшее наблюдение за туманностями показало, что они не только являются другими галактическими мирами, но и постоянно удаляются от нас. Этот факт дал возможность астрономическому сообществу предположить, что Вселенная постоянно





В 1929 году Эдвин Хаббл при помощи 254-сантиметрового телескопа установил, что Вселенная расширяется и галактики в космическом пространстве удаляются друг от друга. Используя свои наблюдения Эдвин Хаббл сформулировал математическую формулу



**Закона Хаббла имеет
огромное значение для
астрономии. Его широко
применяют современные
ученые в рамках создания
различных научных теорий, а
также при наблюдении
космических объектов.**