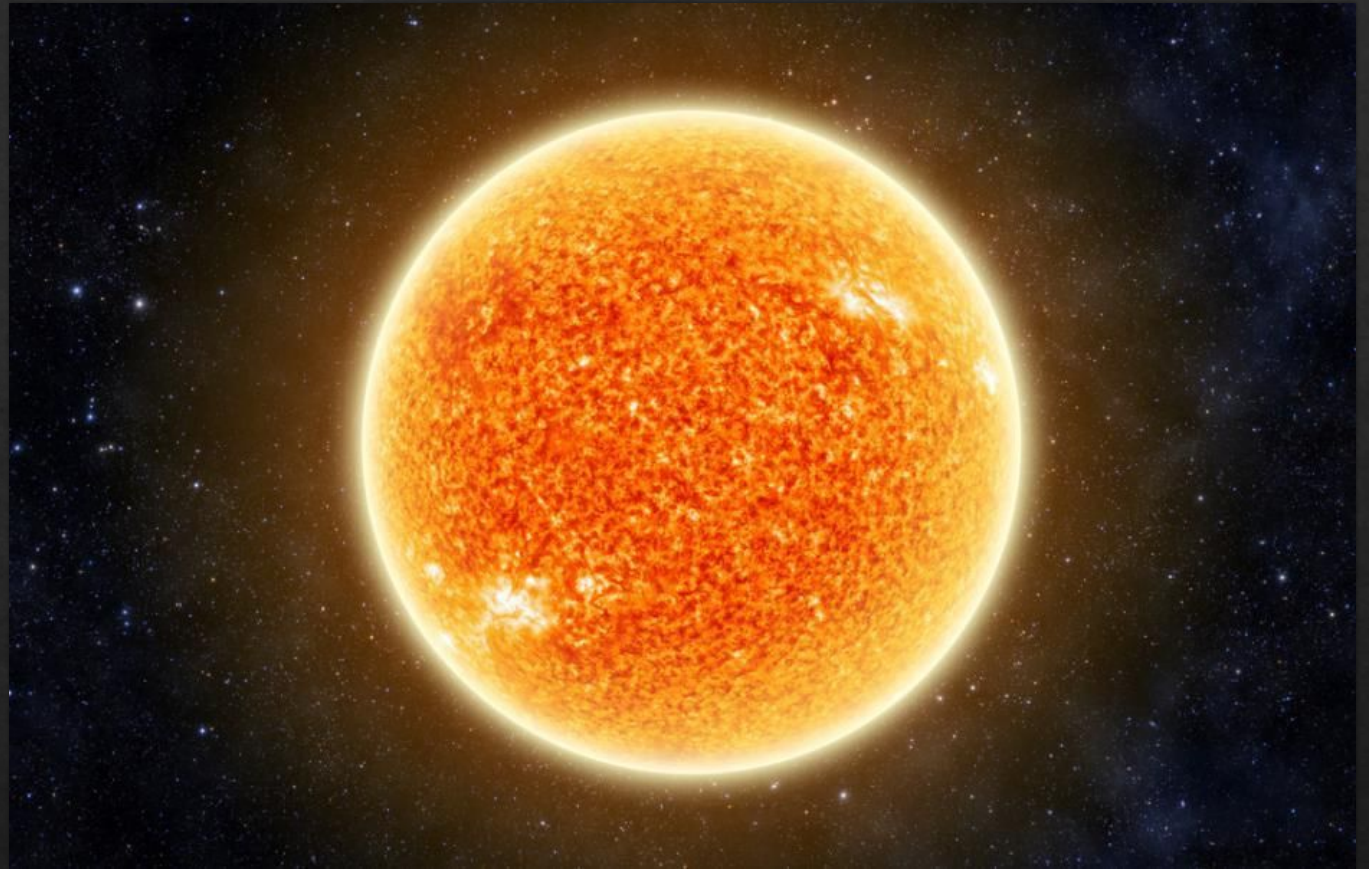


Происхождение Солнца

Наше Солнце –
типичный пример
звезды,
эволюционировавшей
из звездной
туманности 4,6
миллиарда лет назад



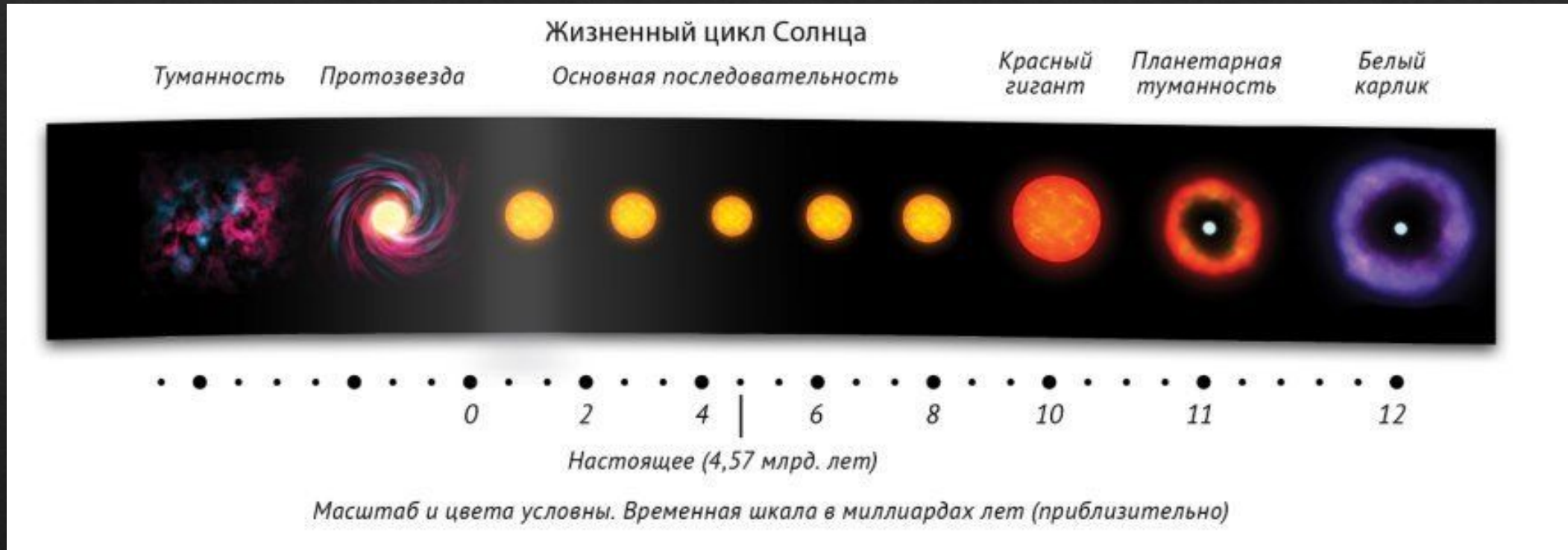
Во время сжатия
внутренние силы газа и
взаимодействие частиц
пыли сформировали
участки пространства с
большой плотностью
материи. Эти скопления
позже дадут начало
жизни бесчисленного
количества звездных
систем, в том числе и
нашей



Центробежная сила создала большой шар материи в центре и плоский диск из пыли и газа ближе к краю новосозданной системы. Из центрального шара позже образуется Солнце, а из диска — планеты и астероиды. В течение первых ста тысяч лет после сжатия газового облака Солнце было коллапсирующей протозвездой.



Основной этап эволюции Солнца

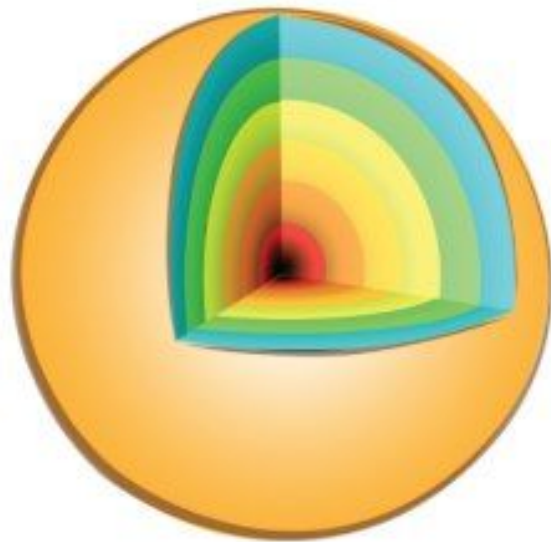


Смерть звезды

Туманность Эскимос как
наглядная картинка вероятной
смерти нашего Солнца



Последовательность ядерного синтеза внутри звезд



СТАДИИ	ПРОДОЛЖИТЕЛЬНОСТЬ
Н (водород) -> He (гелий)	7×10^6 лет
He (гелий) -> C (углерод)	7×10^5 лет
C (углерод) -> O (кислород)	600 лет
O (кислород) -> Si (кремний)	6 месяцев
Si (кремний) -> Fe (железо)	1 день
ВЗРЫВ ЯДРА	1/4 секунды

Спасибо за внимание!