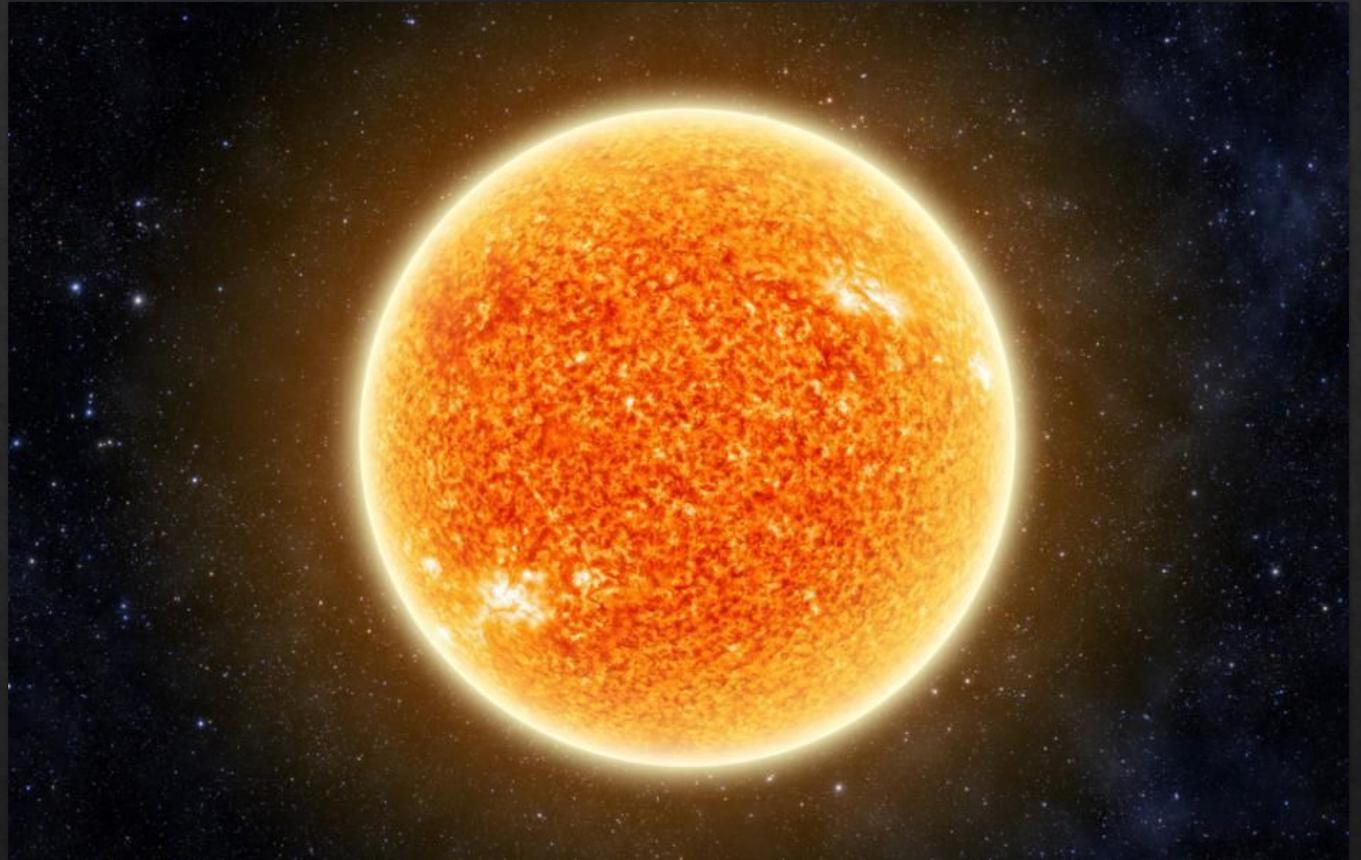
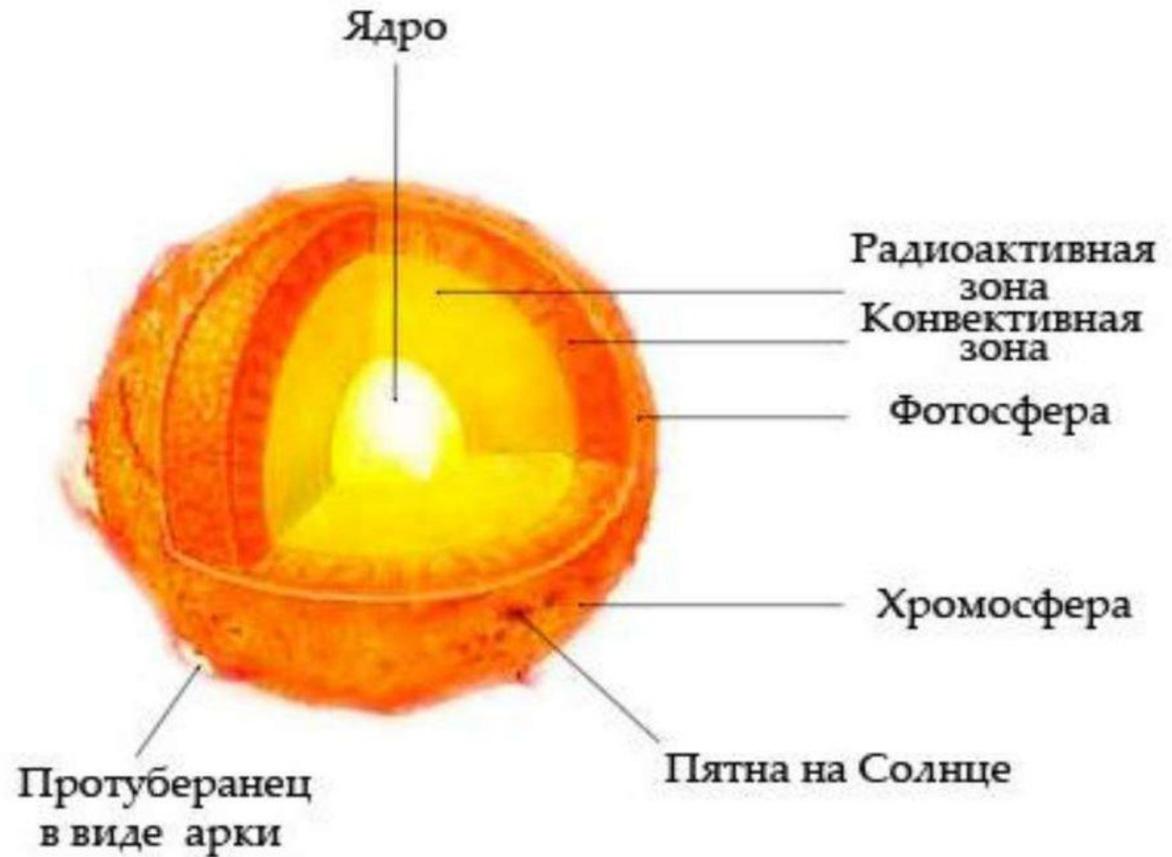


# Происхождение Солнца

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



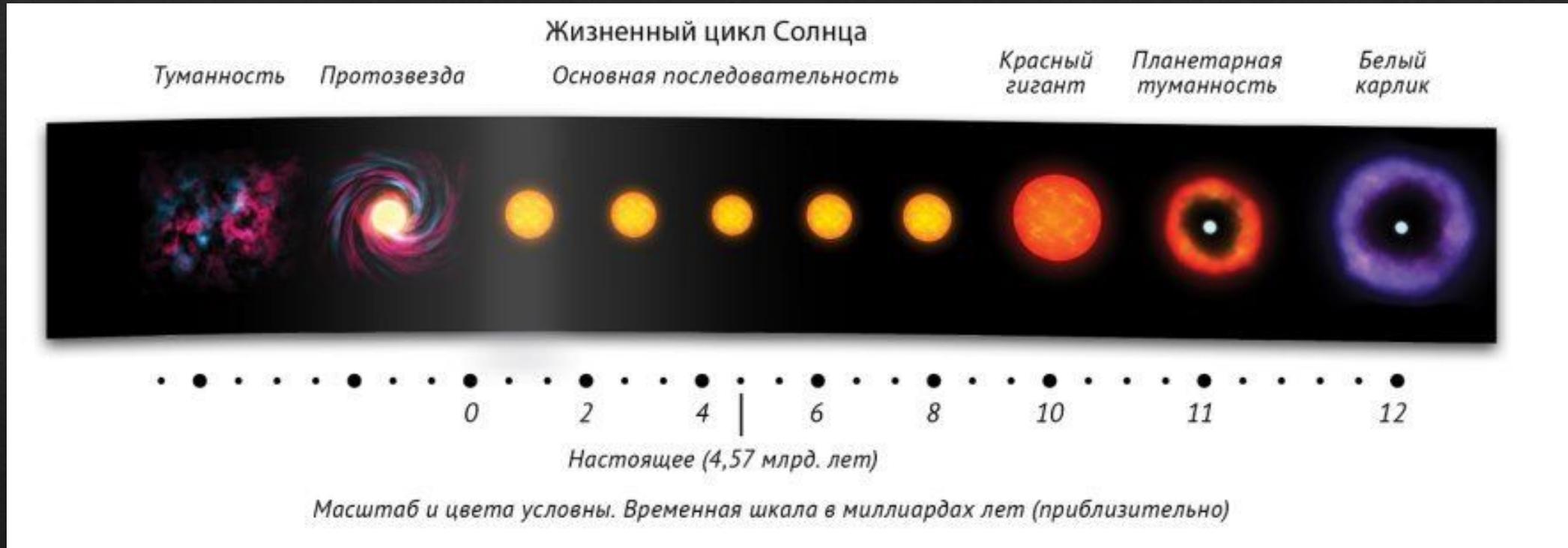
Во время сжатия  
внутренние силы газа и  
взаимодействие частиц  
пыли сформировали  
участки пространства с  
большой плотностью  
материи. Эти скопления  
позже дадут начало  
жизни бесчисленного  
количества звездных  
систем, в том числе и  
нашей



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

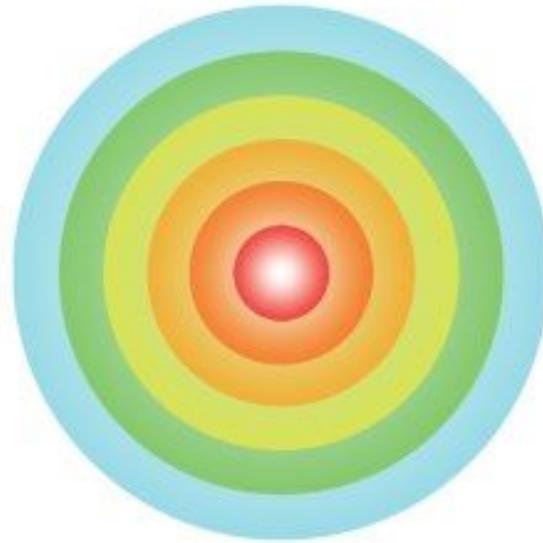
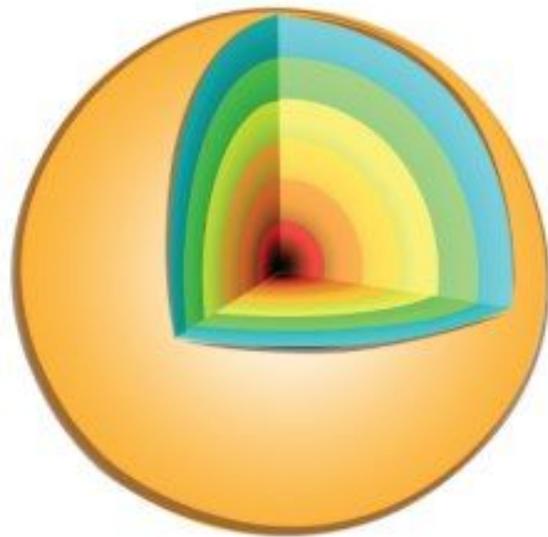


# Смерть звезды

Туманность Эскимос как  
наглядная картинка вероятной  
смерти нашего Солнца



# Последовательность ядерного синтеза внутри звезд



СТАДИИ	ПРОДОЛЖИТЕЛЬНОСТЬ
Н (водород) -> He (гелий)	$7 \times 10^6$ лет
He (гелий) -> C (углерод)	$7 \times 10^5$ 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!