

Ação da **gravidade**
compacta a Nebulosa,
reduzindo seu tamanho

Estrela com massa 25 x maior que a do Sol
produz elementos químicos mais pesados que o ferro (Fe). O que resta da estrela implode formando um buraco negro

Com a continuidade da compactação e aumento da temperatura a nuvem entra em **rotação**

Estrela de grande massa,
consegue fundir o carbono (C) para formar oxigênio (O), neônio (Ne), magnésio (Mg), silício (Si) e ferro (Fe) sucessivamente e segue para formação de Supernovas

Achatamento e liberação de poeira estelar. Este material pode formar planetas de um sistema estelar

Estrela de pequena massa não consegue fundir o carbono (C) para formar oxigênio (O), neônio (Ne), magnésio (Mg), silício (Si) e ferro (Fe) sucessivamente

Equilíbrio entre pressão interna (gás aquecido) e externa (gravitacional).

Nasce uma estrela

Com o tempo o aumento de temperatura provoca a fusão do hélio (He) em carbono (C). A estrela se expande e se torna uma

Gigante Vermelha

Estrela estável. Átomos de hidrogênio (H) sofrem

fusão nuclear

produzindo hélio (He) e liberando energia.

Esta fase dura bilhões de anos e libera milhões de toneladas de energia.