

Эруптивные переменные звезды

ЭРУПТИВНЫЕ звезды (взрывные звезды) – класс физически переменных звезд с неправильными и часто большими изменениями блеска из-за происходящих на них взрывных процессов (эрупций).

**Новые
звезды**

**Сверхновые
звезды**

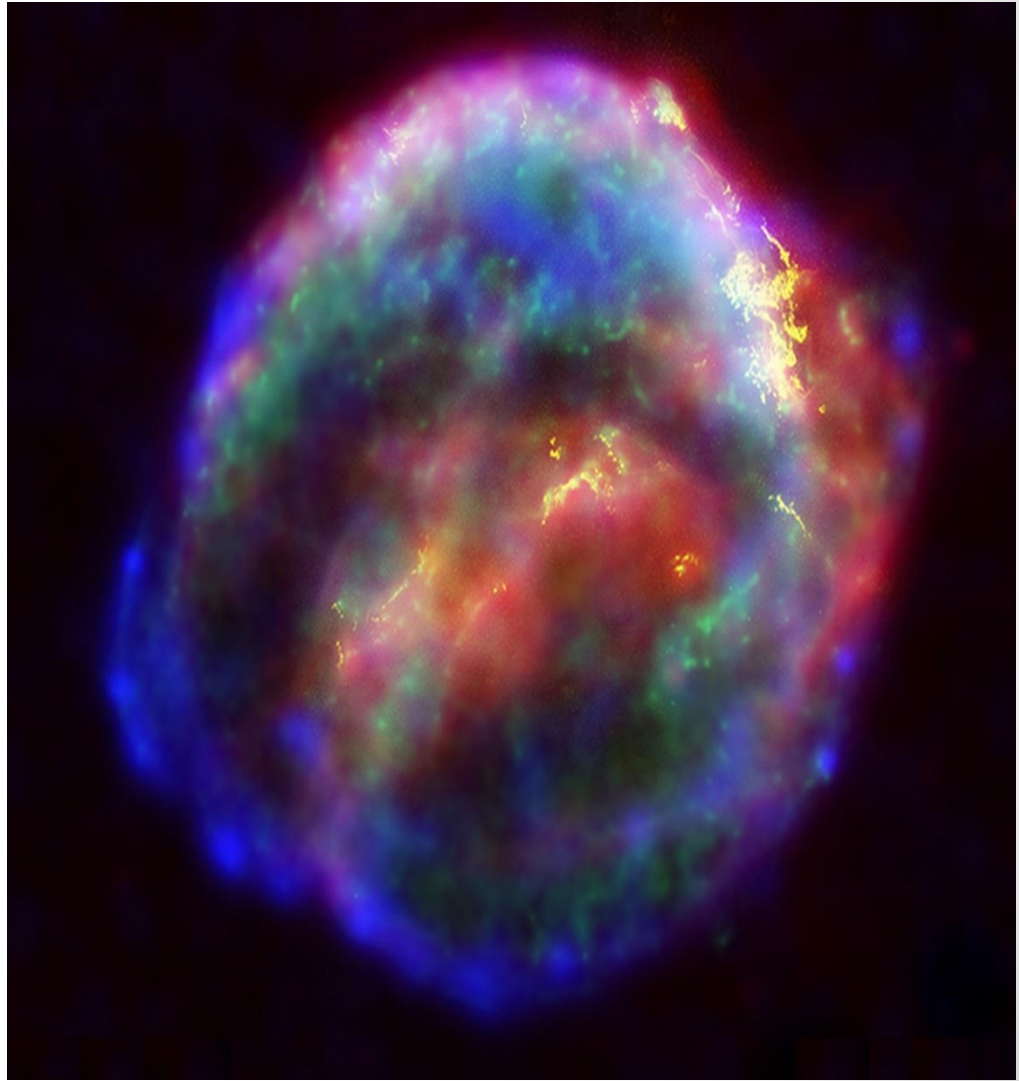
Новые звезды – это двойные, очень близко расположенные друг к другу звезды.

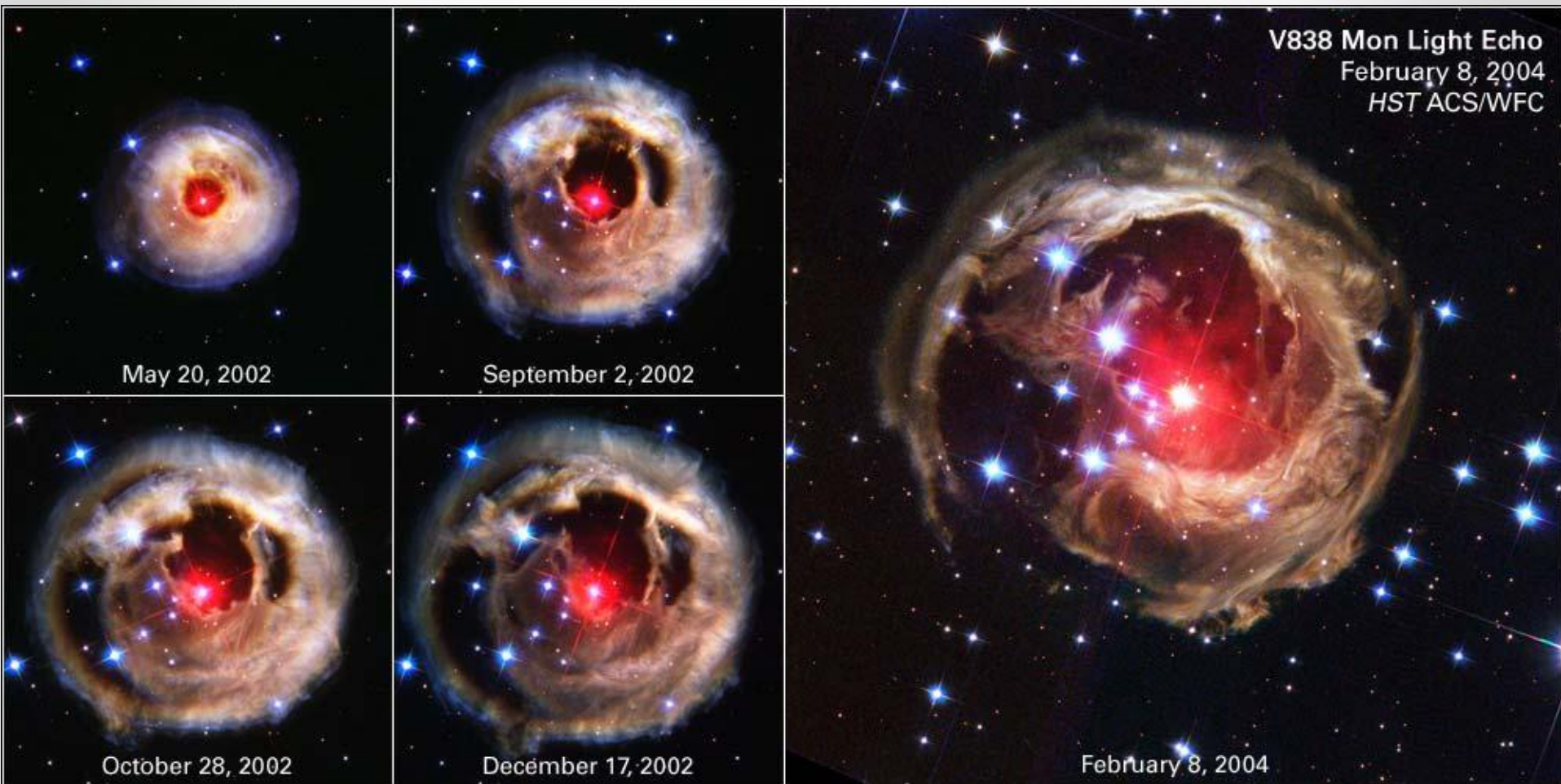
В такой тесной двойной системе происходит взаимопроникновение вещества (из одной звезды в другую), что и вызывает в ней периодические взрывы.



Сверхновые звезды

Колебания блеска у сверхновых звезд вызваны неперiodическими взрывами самой звезды. Водород в сверхновой звезде сгорает так быстро, что часть её вещества разлетается во взрыве. Во время таких вспышек изменение блеска звезды поднимается до определенного уровня.





Вспышка карлика двойной звёздной системы в галактике [Малое Магелланово Облако](#), зафиксированная 14 октября 2016 года. Максимум блеска ([абсолютная звездная величина](#)) составил $M_V, \text{max} = -10,5 \pm 0.5$ звёздных величин.

По данным исследователей, взорвавшийся белый карлик имел массу порядка $1,2-1,3 M_{\odot}$.

Детально изучена с помощью различных инструментов, включая как наземные телескопы, так и [орбитальную обсерваторию Свифт](#) — в широком спектре излучений.



