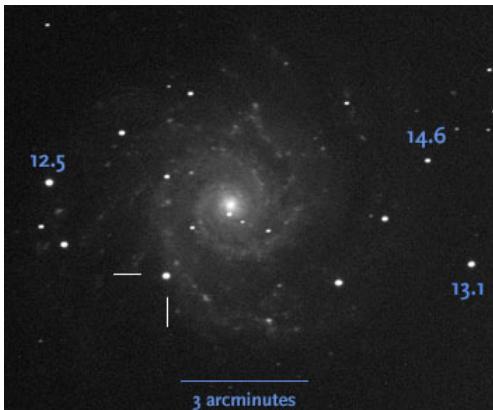


Метеор

Информационный листок
для любителей астрономии
№11 (24), 3 августа 2013
© A. Новицонок

Издаётся с сентября 2012 года

СВЕРХНОВАЯ SN 2013EJ В ГАЛАКТИКЕ M74



половине ночи.

Сверхновые звёзды II типа являются один из вариантов поздней стадии эволюции гигантских звёзд. Их вспышки происходят в результате коллапса нестабильной центральной части звёзд и сопровождающего взрыва, сопровождающегося сбросом внешней звёздной оболочки.

Пока что не ясно, достигла ли SN 2013ej пика яркости. Если исходить из предположения, что это типичная по яркости сверхновая звезда II типа (такие превышают яркость Солнца на 9 порядков), то максимальный блеск должен быть на уровне 11.5^m. Однако вариабельность возможного максимума может составлять несколько звёздных величин.

Снимки, сделанные на космическом телескопе им. Хаббла в ноябре 2003 года и июне 2005 года, позволили найти предшественника вспышки – им оказалась звезда с блеском 25^m, показывающая особенно значительную яркость в ближнем инфракрасном диапазоне. Вероятно, это был красный сверхгигант спектрального класса M. Рубаб Хан (Rubab Khan) из университета штата Огайо также сообщает, что прародителя удалось обнаружить на изображениях космического телескопа «Спитцер»: в инфракрасном диапазоне его яркость была выше яркость Солнца в 30 000 раз.

Телескоп KAIT (апертура 76 см) Ликской обсерватории, на котором было сделано открытие, занимается целенаправленным поиском сверхновых звёзд. Он отслеживает 20 000 галактик, возвращаясь к каждой из них один раз в 2-12 дней. Поисковый проект является очень успешным: с 1998 года им обнаружено свыше 900 вспышек сверхновых звёзд.

Поисковые карты для SN 2013ej с информацией о блеске звёзд сравнения вы можете сгенерировать на сайте AAVSO.

Стоит также отметить, что помимо описанной сверхновой на северном небе есть ещё одна яркая звезда сходного типа. Это сверхновая типа Ia SN 2013dy, которая имеет блеск 13^m и расположена в галактике NGC 7250 (созвездие Ящерицы).

По материалам сайта журнала *Sky & Telescope*