

Предварительные вспышки новых звезд

Е. Б. Костякова

При построении кривых блеска новых звезд было обнаружено (по наблюдениям, опубликованным в НА 84), что нижеуказанные четыре новые имели небольшие предварительные вспышки, отделенные от главного максимума различными промежутками времени:

Название	Амплитуда увеличения блеска	Промежуток до Мах
	m	
N Circini	0.4	1700 дней
X Serpentis	1.4	1280 »
N Aquilae 1899	2.6	687 »
N Velorum 1905.9	3.6	485 »

Во всех случаях, кроме X Serpentis, предварительная вспышка представлена несколькими наблюдениями, так что это явление, повидимому, реально.

У двух новых (N Per № 2 1901 и RS Oph) наблюдалось по две предварительные вспышки. Подобное явление (но в большем масштабе) было уже известно раньше для N Sgr 1919 и T CrB 1866.

Оказалось, что у всех упомянутых новых, за исключением N Sgr 1919, существует корреляция между амплитудой предварительной вспышки и промежутком времени между предварительной и главной вспышками. При этом с ростом указанного промежутка времени амплитуды предварительных вспышек уменьшаются.

Представляет интерес проверить эту зависимость для других новых звезд, исследуя все негативы, на которых новые могут быть видны до вспышки.

Гос. астрономический институт им. Штернберга,
Москва, январь, 1948 г.

Заметки о семи переменных звездах

П. П. Паренаго

GY S yg. Просмотр 22 фотографий 1937—1942 гг. подтверждает неправильный характер изменений блеска. Быстрых колебаний, отмеченных мною ранее [1], не отмечено. Обработка всех имевшихся данных об этой звезде приводит к следующим заключениям: амплитуда 11^m.2—13^m.0, неправильная, иногда довольно быстро меняется, но чаще всего долго сохраняет неизменный блеск.

BI Del. На 9 фотографиях нормальный блеск 11^m.5. Слаба один раз: J. D. 2418567.27 13^m.4. Новые элементы:

$$\text{Min} = \text{J. D. } 2428366.33 + 7.25245 \cdot E.$$