

ческие поверхности. Радиусы и светимости главных компонентов близки к характеристикам звезд начальной главной последовательности (НГП). Спутники не имеют сколь-нибудь значительных избытков радиусов по сравнению с НГП, но имеют избытки светимости, обусловленные избытком температуры поверхностей. Избытки светимостей спутников практически не зависят от их масс.

Уральский университет, г. Свердловск.

Фотометрические и поляриметрические наблюдения Второй Новой Лисички 1984 года в 1985–1986 годах.

Ю.К. Бергнер, А.С. Мирошниченко, Р.Б. Юдин, Н.Ю. Ютанов, К.С. Куратов, Д.Б. Муканов.

Photometric and polarimetric observations of the Nova Vulpeculae 1984 No.2 in 1985 and 1986, by Yu.K. Bergner, A.S. Miroshnichenko, R.B. Yudin, N.Yu. Yutanov, K.S. Kuratov, D.B. Mukanov.

Вторая Новая Лисички вспыхнула в декабре 1984 года и в максимуме достигла звездной величины $V=5^m.4$. По виду кривой блеска ее можно отнести к классу Va по Дюрбеку¹. В первые месяцы блеск Новой падал достаточно быстро ($t_3 \approx 30-35^d$), а начиная с мая 1985 года скорость падения блеска установилась на уровне $0^m.005$ в сутки.

Фотометрические наблюдения, проведенные нами на 1-м телескопе обсерватории Ассы (Казахская ССР) с фотометром-поляриметром ФПЗУ² в диапазоне $0.3-2.5$ мкм позволили определить межзвездное поглощение света Новой $A_V = 1^m.50 \pm 0^m.12$ ³ и ИК-избыток, определяемый свободно-свободным излучением расширяющейся оболочки Новой ($\sim 1^m$).

Герц и др.⁴ обнаружили небольшое увеличение ИК-избытка Новой в мае 1985 г., а также спектральные особенности, обусловленные излучением силикатной пыли на 10 и 20 мкм. Наши наблюдения показали, что максимум излучения на 2 мкм был достигнут в конце июня 1985 г., и что поляризация оптического излучения Новой возрасла за это время до 3% в полосе U (в октябре 1985 года $\sim 1\%$). Эти факты говорят об образовании пылевой оболочки у этой Новой, значительно отличающейся по своим характеристикам от пылевых оболочек других Новых.

