

UBVR -фотометрия и поляриметрия звезды типа Т Тельца V1352 Орла = AS 353.

Н.Х. Маникулов, Н.И. Шаховская.

UBVRI photometry and polarimetry of the T Tauri type star V1352 Aquilae = AS 353, by N.H. Manikulov and N.I. Shakhovskaya.

Представлены результаты одновременных фотометрических и поляризационных наблюдений звезды типа Т Тельца V1352 Aql = AS 353 в фотометрической системе UBVRI. Фотометрическая переменность (в пределах $11^m.6 - 12^m.7$ в V и $12^m.6 - 13^m.8$ в B) объясняется температурными изменениями на поверхности фотосферы в присутствии дополнительного коротковолнового излучения. Цвета дополнительного излучения согласуются с теоретическими цветами эмиссии, оптически плотной в линиях водородной плазмы с $T_e = 10000$ K и $N_e = 10^{10} - 10^{12}$ см $^{-3}$.

Наблюдается линейная поляризация 0.7–1.5%, зависимость ее степени от длины волны по форме близка к межзвездной. Однако заметная переменность степени поляризации и слабая зависимость позиционного угла ее плоскости от длины волны указывают на присутствие в излучении V1352 Aql небольшого собственного поляризованного компонента.

Крымская астрофизическая обсерватория АН СССР.

Инфракрасная вспышка DI Цефея.

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

The infrared eruption of DI Cephei, by Yu.K. Bergner, A.S. Miroshniichenko, R.V. Yudin, N.Yu. Yutanov, K.G. Dzakupsheva, K.S. Kuratov, D.B. Mukanov.

Одной из наиболее активно изучаемых звезд типа Т Тау является DI Сер. К настоящему времени разными авторами получено более 600 ее наблюдений в фотометрических полосах UBV. ИК наблюдения DI Сер единичны. Большая их часть (3 фотометрические точки) была получена Коэн ом и Шварцем (1976), которые указывают на существование у звезды небольшого ИК избытка ($\sim 1^m.5$ в полосе K).

В ноябре 1985 года DI Сер предложила загадку: ее блеск в полосе K поднялся до $5^m.7$ (см. таблицу 1) при прежних потоках в оптическом диапазоне. Наблюдения проводились при помощи фотометра ФИЗУ (Бергнер и др., 1985) и 1-м телескопа обсерватории Ассы (Казахская ССР) в диапазоне 0.36–2.5 мкм.

Вновь DI Сер была сфотометрирована только в январе 1986 года. Уровень ИК блеска сохранился, но в последующие несколько дней нам удалось отнаблюдать процесс спада ИК блеска до уровня 7^m . Одновременно с фотометрией в 1986 году проводились и поляризметрические наблюдения DI Сер (см. таблицу 2). Резкий подъем ИК потоков звезды сопровождался таким же резким увеличением степе-