

с ~ дни характерно отсутствие корреляции между изменениями в H_{α} и H_{β} .

В дальнейшем предполагается более детальное исследование всех объектов, показывающих признаки быстрой переменности.

*Главная астрономическая обсерватория АН СССР,
Пулково, Ленинград.*

Поиск фотометрической переменности у звезд, находящихся в нижней части главной последовательности.

А.С. Мелконян.

Search for photometric variability in the stars of the lower part of the main sequence, by A.S. Melkonian.

В 1978–1984 годах в Бюраканской обсерватории были проведены наблюдения красных карликовых звезд окрестности Солнца с целью обнаружения у них фотометрической переменности. Наблюдения проведены на телескопе АЗТ-14А в режиме счета фотонов. Использовались три фильтра: джонсоновский инструментальный фильтр U, интерференционный фильтр H_{α} с полушириной 12 Å и широкий красный фильтр r с полушириной 1300 Å и эффективной длиной волны, равной 7000 Å.

Звезды выбирались из каталога Глизе¹. При отборе звезд было желательно, чтобы спектральные классы выбираемых звезд были с индексом "Е" и лежали в пределах от G до M. Для каждой программной звезды на паломарских картах были выбраны по две звезды сравнения. Число программных звезд было 17.

За семь лет наблюдений сделано более чем 1030 сравнений (свыше 18000 измерений звезд и фона). Анализ полученного наблюдательного материала не позволил сделать каких-либо выводов о характере сезонной кривой блеска звезд (из-за малочисленности наблюдений одной звезды и недостаточной точности одного наблюдения). По этой причине нам оставалось предпринять поиск годовых изменений яркости звезд.

Наблюдательный материал обработан по методу сравнения дисперсий (метод Барлетта) и средних значений (см., например, стр. 145 в кн. Пустыльника²). Для статистики взята достоверная вероятность, равная 0.999.

Процент звезд, обладающих переменными среднегодовыми яркостями составил: для программных звезд — 23%, для звезд сравнения — 6%. Обнаруженная переменность почти равным образом проявляется как в коротковолновой, так и в длинноволновой части спектра.

Причиной изменений среднегодовой яркости звезд главной последовательности является, вероятно, аналогично Солнцу, вековое изменение активности этих звезд.

¹Glise W., Veröff. Astron. Rechen Inst. Heidelberg No.22, 1969.

²Пустыльник Е.И., Статистические методы анализа и обработки наблюдений, Москва, 1968.

Бюраканская астрофизическая обсерватория АН Армянской ССР.

Т Ориона — уникальная орионида.

В.С. Шевченко, С.Д. Якубов.

T Orionis, a unique Orionid, by V.S. Shevchenko and S.D. Yakubov.

На основе спектральных и фотометрических наблюдений сделан вывод, что Т Ori — звезда галактического фона, вошедшая в контакт с молекулярным облаком. Звезда углубляется в него со скоростью $v = 40$ км/с.

(ред.)

Наблюдения фуоров. I. О кривой блеска V 1057 Лебедя.

М.А. Ибрагимов, В.С. Шевченко.

Observations of Fuors. I. On the light curve of V 1057 Cygni, by M.A. Ibragimov and V.S. Shevchenko.

Наблюдения фуоров. II. О кривой блеска V 1515 Лебедя.

М.А. Ибрагимов, В.С. Шевченко.

Observations of Fuors. II. On the light curve of V 1515 Cygni, by M.A. Ibragimov and V.S. Shevchenko.

Ae/Be — звезда Хербига LkH $_{\alpha}$ 233.

А.В. Чернышев, В.С. Шевченко.

Herbig Ae/Be star LkH $_{\alpha}$ 233, by A.V. Chernyshev and V.S. Shevchenko.

По фотозлектрическим наблюдениям открыта переменность блеска эмиссионной звезды LkH $_{\alpha}$ 233 в пределах $V = 13^m.08 - 13^m.78$. Обсуждается вопрос о связи звезды с туманностью.

(ред.)