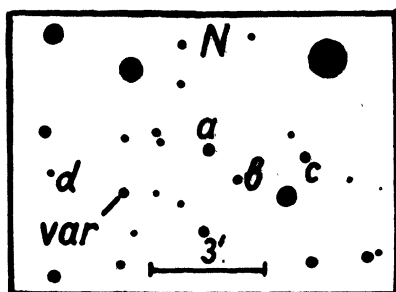


V441 Кассиопеи
О.М.Каналина
V 441 Cassiopeiae
by O.M.Kanalina

Переменная V441 Cas = S 10124 открыта Хоффмейстером (1967), который указал, что звезда является долгопериодической переменной, меняющей блеск в пределах $14.^m5 - (16.^m5 \text{ pg.})$

Мною были проведены оценки блеска по методу Нейланда-Блажко на 183 снимкам фототеки отдела переменных звезд ГАИШ, полученных с 40-см астрографом (J.D. 2438613–41548).

Величины звезды сравнения (рис. 1), были определены на ирисовом астрофотометре ГАИШ по одной пластинке с эмульсией ZU-2.



*	B
a	$15.^m59$
b	17.30
c	18.06
d	18.50

Рис. 1.

В качестве стандартных использованы звезды скопления NGC 7789, величины которых опубликованы в работе Бербидж и Сэндиджа (1958). Фотометрическая ошибка поля пластинки не учитывалась, поэтому нуль-пункт полученной системы величин звезд сравнения может быть несколько ошибочен.

Блеск звезды меняется в пределах $16.^m2 - (18.^m5 \text{ B.})$

Переменная относится к типу Миры Кита. Отмечены две эпохи максимума блеска:

Max J.D.	B
2438655	$16.^m2$
2440080	16.7

С помощью программы X-5 (Холопов, 1970) найдено два возможных значения периода переменной: $351.^d2$ и $175.^d6$. Вычисления проведены на ЭВМ БЭСМ-4М операторами Вычислительного центра МГУ.

Литература:

- Бербидж, Сэндидж, 1958 — Burbidge E.M., Sandage A., ApJ 128, 174.
Холопов П.Н., 1970, Труды ГАИШ 40, 72.
Хоффмейстер, 1967 — Hoffmeister C., AN 290, H.1, 2, 43.

ГАИШ → МГУ

*Поступила в редакцию
в апреле 1973 г.*