

Возможная новая звезда ВС Кассиопеи

Н. Б. Перова, А. С. Шаров

В 1931 г. *С. И. Белявский* сообщил об открытии переменной звезды, впоследствии получившей обозначение ВС Cas. Звезда была обнаружена при блинковании восьми пар пластинок, полученных в период с июля 1928 по сентябрь 1930 г. на астрографе ($D=120$ мм) Симеизской обсерватории [1]. Согласно наблюдениям *Белявского*, звезда является долгопериодической переменной с периодом менее одного года; изменения блеска происходят в пределах $12^m.0-(13^m.6$; последний максимум блеска приходится на август 1930 г. [2]. Осенью 1932 г. *Г. А. Ланге* пытался визуально наблюдать звезду на 137-мм рефракторе, но не смог ее обнаружить [3]. Звезда была слабее 12^m . Не была обнаружена звезда и *Хоффмейстером*, исследовавшим пластинки, полученные с 400-мм астрографом в период 1938 — 1942 гг. [4].

Блеск звезды был оценен по московским пластинкам *Н. Б. Перовой* и по симеизским пластинкам *А. С. Шаровым*. Результаты приводятся в таблице, в которой указаны юлианские дни, звездная величина, количество просмотренных пластинок и инструмент, с которым они получены.

J. D.	m _{pg}	n	Инструмент
2414600—19250	(13.0	10	16-см астрограф ГАИШ
25422—25658	(15.0*	4	12-см астрограф Симеиз. обс.
25859	12.43	1	"
893	13.25*	1	"
940	14.34*	1	"
999	14.8:*	1	"
26034—26589	(15.0*	5	"
27884—27896	(15.0*	2	"
27400—35400	(13.5	114	16-см астрограф ГАИШ
32850—35450	(17	75	40-см астрограф ГАИШ

Звездочка в столбце m_{pg} означает, что оценка является средней по двум пластинкам, полученным одновременно, и в этих случаях n — число пар пластинок.

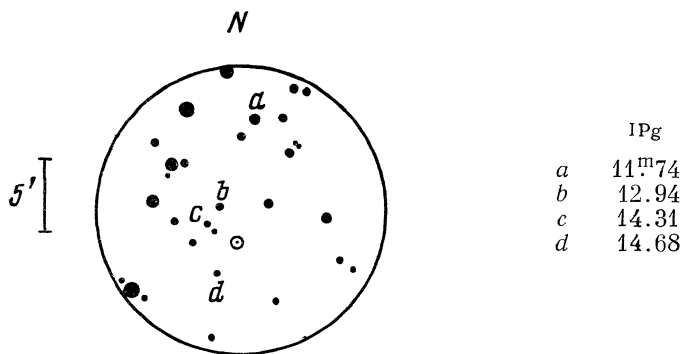


Рис. 27

Звездные величины звезд сравнения определялись привязкой к SA 19. Была тщательно просмотрена единственная пара пластинок, полученных одновременно *Белявским* в августе 1930 г. (J.D. 2426213).