

Средняя фотографическая кривая приводится в таблице 2 и изображена графически на рис. 28.

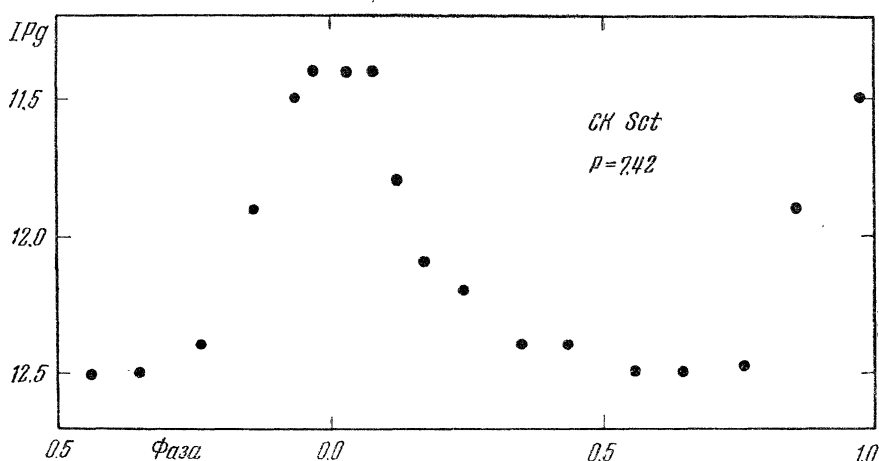


Рис. 28

Таблица 2

Фаза	IPg	n	Фаза	IPg	n	Фаза	IPg	n	Фаза	IPg	n
0 ^p 031	11.4	4	0 ^p 244	12.2	13	0 ^p 558	12.5	11	0 ^p 855	11.9	12
0.080	11.4	3	0.348	12.4	14	0.645	12.5	13	0.931	11.5	9
0.120	11.8	7	0.433	12.4	7	0.760	12.4	9	0.971	11.4	8
0.168	12.1	4									

Нормальный максимум = J. D. 2432794.69; $O - C = +0^d.07$,

$E = +556$, Max = 11^m.4, min = 12^m.5, $A = 1^m.2$, $M - m = 0^p.40$.

Период, данный *Оостерхоффом*, довольно надежен, и уточнение его ввиду недостаточности имеющихся материалов пока не представляется возможным.

Л и т е р а т у р а

1. P. Th. Oosterhoff, BAN 9, 385, 1943.

Сталинабадская астрономическая
обсерватория
Май 1955 г.

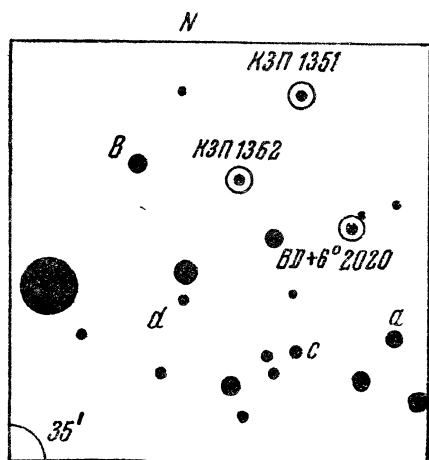
Новая переменная BD + 6°2020=СПЗ 1222 Гидры

Н. М. Шаховской

При оценках звезды КЗП 1351=СПЗ 774=BD + 6°2022 была заподозрена переменность одной из звезд сравнения — BD + 6°2020. Основанием для этого послужило то, что везде на несенсибилизированных пластинках КЗП 1351 оказалась строго постоянной. Только на панхроматических

пластинках, где в качестве звезды сравнения использовалась BD + 6°2020, блеск звезды несколько менялся.

Блеск BD + 6°2020 оценивался на 87 пластинках «Службы неба» Сталинабадской обсерватории. Звездные величины звезд сравнения (рис. 29) определялись привязкой к Stand of Magn. for Astrogr. Cat. с центром 8^h00^m+4°30'. После выравнивания их степенной шкалой были получены следующие значения:



<i>a</i>	10 ^m 30
<i>b</i>	10.90
<i>c</i>	11.28
<i>d</i>	11.76

Рис. 29

Блеск звезды BD+6°2020 менялся между 10^m.7 и 11^m.4. Изменения неправильные, временами довольно быстрые. Чаще наблюдаются значения блеска, близкие к максимальным. Оценки на панхrome почти не отличаются от оценок на несенсибилизированных пластинках. Возможно, звезда относится к типу RW Aur. Ниже приводятся все наблюдения BD+6°2020.

Знаком ! отмечены наблюдения, выведенные из двух хорошо согласующихся между собою оценок на пластинках, снятых одновременно. Наблюдения на панхроматических пластинках заключены в скобки.

J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg	J. D.	IPg
2429...		2431...		2433...		2434...		2434...	
700.260	11.01	170.244	11.42	357.269	11.16	090.148	10.78	833.180	(10.72)
722.222	10.60	173.227	10.78	377.198	10.78	100.250	(10.72)	834.183	(10.72)!
724.208	11.01	178.213	11.09	.240	10.87!	101.174	(10.80)!	858.161	(11.02)
745.173	11.11	555.203	10.98	379.210	10.81	.305	10.84	.184	(10.75)
746.157	10.90	2432...		381.213	10.95	117.216	(10.78)	860.159	(10.75)
2430...		973.189	11.10!	.235	11.03	123.156	(10.75)	.178	(11.06):
053.260	10.95	2433...		382.174	10.95	425.145	11.01	862.182	(10.72)
.296	10.95	022.163	11.36	.201	11.06	444.208	11.04!	866.160	(10.72)!
.317	10.90	027.170	11.01	389.167	11.01	482.201	11.16	2435...	
055.249	10.90	033.200	11.36	631.342	10.95!	.224	10.81	162.226	10.80!
.283	10.78	244.355	11.06	734.245	(10.72)	778.206	(10.84)	.249	10.75
.305	10.78	275.373	11.22:	2434...		809.167	(10.75)!	187.162	10.78!
057.296	10.84	330.238	11.11	034.199	10.78	.189	(10.72)	.196	10.78
.317	10.84	354.221	11.32!	063.134	10.96	829.185	(10.90)	191.200	11.06!
083.198	10.72	.319	11.36	088.173	(10.81)!	830.221	(10.69)	221.209	11.06
.226	10.78								

Сталинабадская
астрономическая обсерватория
Июль 1955 г.