

Ниже приводятся наблюдения блеска двух компонентов BD + 60°2613.

| J. D. | IPg | IPg | J. D. | IPg | IPg | J. D. | IPg | IPg | J. D. | IPg | IPg |
|---------|--------------------|--------------------|---------|--------------------|--------------------|---------|--------------------|--------------------|---------|---------------------|---------------------|
| 2433... | Зап. | Вост. | 2433... | Зап. | Вост. | 2434... | Зап. | Вост. | 2434... | Зап. | Вост. |
| 067.381 | 11 ^m 93 | 12 ^m 89 | 901.454 | 11 ^m 93 | 12 ^m 81 | 239.357 | 11 ^m 99 | 12 ^m 60 | 281.346 | 12 ^m 45! | 12 ^m 45: |
| 117.339 | 12.26 | 13.21 | .510 | 12.12 | 12.47 | .432 | 12.07 | 12.51! | 329.405 | 12.60: | 12.65! |
| 153.469 | 11.93: | 12.76: | 917.293 | 12.02 | 12.70 | 240.334 | 12.09 | 12.60 | .440 | 12.55 | 12.50 |
| 518.536 | 12.84! | 12.63! | .349 | 12.25 | 12.81 | 264.328 | 12.52: | 12.65: | 333.403 | 12.66 | 12.70 |
| 533.580 | 12.88 | 12.71 | 951.382 | 12.15 | 12.80 | 265.319 | 12.25 | 12.80 | 334.254 | 12.72! | 12.76! |
| 899.312 | 12.08 | 12.61 | 952.419 | 12.02 | 12.80 | 266.477 | 12.14 | 12.55 | 335.205 | 12.60 | 12.55 |
| .357 | 12.12 | 12.60 | 975.374 | 12.18 | 12.46 | 267.461 | 12.29 | 12.40! | .244 | 12.87! | 12.76 |
| .406 | 12.00 | 12.86 | 2434... | | | .308 | 12.19 | 12.30! | 385.163 | 12.55: | 12.45 |
| .451 | 12.07 | 12.76 | 034.188 | 11.95 | 12.76 | .358 | 12.65 | 12.65 | 390.177 | 12.96 | 12.87! |
| .496 | 12.04 | 12.79 | 230.358 | 12.21 | 12.62 | 281.297 | 12.35! | 12.50! | 412.183 | 12.77: | 12.55: |
| .531 | 12.18 | 12.53 | 236.347 | 12.11 | 12.65 | | | | | | |

Литература

1. G. Malmquist, IAU Circ 1337, 1951.

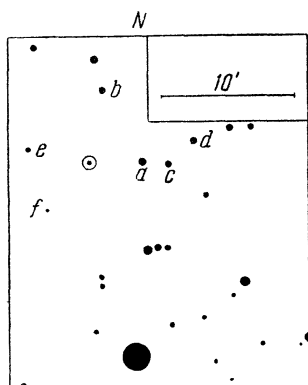
Гос. астрономический институт им. П. К. Штернберга
Москва, сентябрь 1953 г.

СПЗ 919 Персея

П. Н. Холопов

Переменность блеска СПЗ 919 Per = КЗП 249 = DO 9560 (M2) = Hyd ph + 38°9028 (2^h44^m26^s + 38°9'.1; 1900.0) открыта *Т. С. Мешковой* [1], заключившей на основании 14 оценок, что звезда, может быть, является короткопериодической.

Было произведено 37 оценок блеска этой звезды в основном на московских пластинках (в том числе и на тех, которыми пользовалась *Т. С. Мешкова*). Карта окрестностей и интернациональные фотографические величины звезд сравнения, полученные привязкой к SA22, приведены ниже.



| * | IPg | * | IPg |
|---|--------------------|---|--------------------|
| a | 12 ^m 39 | d | 13 ^m 64 |
| b | 12.83 | e | 13.80 |
| c | 13.32 | f | 14.06 |

Рис. 29

Наши наблюдения показывают, что звезда, во всяком случае, не относится к короткопериодическим. Блеск меняется в пределах $12^m.6$ — $14^m.1$ pg. На кривой блеска хорошо прослежена волна от J. D. 2429165 до J. D. 2429285. Наблюдений недостаточно для установления периодичности изменения, но если период существует, то он больше 150 и меньше 620 дней. Вероятнее всего, что звезда является красной полуправильной.

Наблюдения СПЗ 919:

| J. D. | IPg | J. D. | IPg | J. D. | IPg | J. D. | IPg |
|------------------|--------------------|------------------------|--------------------|-----------|--------------------|-----------|--------------------|
| 24... | | 24... | | 24... | | 24... | |
| 17564.195 | 13 ^m 19 | 18329.190 | 14 ^m 06 | 28539.328 | 13 ^m 01 | 29227.260 | 13 ^m 07 |
| 825.386 | 13.64 | 567.356 | 13.32 | 573.281 | 12.58 | 283.268 | 13.32 |
| 834.404 | 13.80 | 571.357 | 13.07 | 575.265 | 12.64 | 284.251 | 13.64 |
| 906.212 | 13.64 | 573.399 | 13.32 | 593.254 | 13.3: | 285.268 | 13.53 |
| 18235 | 13.6: | 19386.318 ² | 14.06 | 792.345 | 13.04 | 33953.432 | 13.76 |
| 240.302 | 13.80 | 665.433 | 13.64 | 29165.447 | 13.66 | 34037.250 | 13.64 |
| 275.290 | 13.6: | 27866.323 | 13.56 | 166.557 | 13.62 | 250.509 | 13.38 |
| 304 ¹ | 14.06 | 28081.486 | 13.46 | 172.553 | 13.32 | 329.442 | 13.64 |
| 327.190 | 13.80 | 082.517 | 13.32 | 192.478 | 12.83 | 331.394 | 13.72 |
| | | | | | | 333.353 | 13.64 |

¹ Fr. - Ad. 166; ² Fr. - Ad. 143.

Литература

1. Т. С. Мешкова, ПЗ 5, 255, 1940.

Астрономический совет АН СССР
Сентябрь, 1953.

Цефеида IU Лебеда

П. Н. Холопов

Переменность IU Cyg = 320.1929 в пределах $13^m.5$ — 15^m pg обнаружил Хоффмейстер [1]. Величины звезд сравнения, указанных на карте окрестностей, опубликованной Хоффмейстером [2], определил Хоппе [3], пользовавшийся слегка ортохроматическими пластинками.

Звезда наблюдалась Анертом [4], заключившим на основании 110 оценок блеска, что она, по видимому, принадлежит к типу RR Лиры. Согласно Анерту, блеск звезды меняется в пределах $14^m.4$ — $16^m.0$ pg.

Маннино [5] на основании 99 оценок блеска, произведенных по пластинкам, специально полученным в 1949—1950 гг. для изучения переменной типа RR Лиры IV Cyg, расположенной в $10'$ от IU Cyg, пришел к выводу, что IU Cyg не может принадлежать к типу RR Лиры. Согласно Маннино, блеск звезды меняется в пределах $13^m.8$ — $15^m.0$ pg с возможным периодом, заключенным между 6^d и 7^d .

Мы произвели по способу Нейланда — Блажко 35 оценок блеска звезды в основном по пластинкам, полученным на Московской обсерватории за период J. D. 2414430—34480. Карта окрестностей и интернациональные фотографические величины звезд сравнения IPg приведены ниже. Для звезд *b*, *c*, *f*, *g* эти величины приняты согласно Маннино, шкалу которого