

DL Близнецов

Н. Б. Перова

DL Geminorum

N. B. Perova

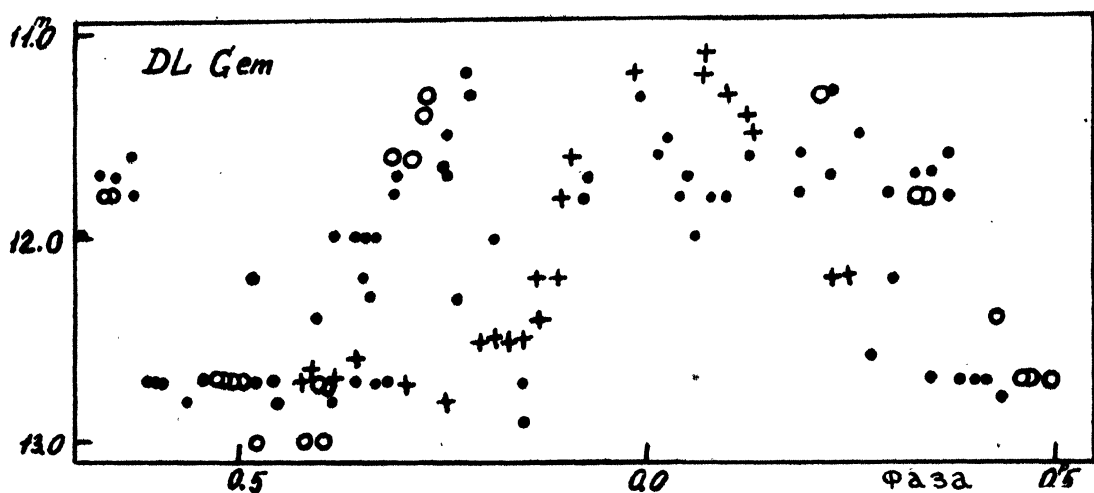
Оценки блеска полуправильной переменной DL Gem (SR, P = 145.^d₅) произведены по 130 пластинкам фототеки ГАИШ (J.D. 2417260÷41450). Из них 49 пластинок получены в касегреновском фокусе 70-см рефлектора АЗТ-2. Снимки, охватывающие два сезона наблюдений 1970–71 гг. и 1971–72 гг., получены на пластинках Agta Astro Spezial с фильтром БС-8 в системе близкой к В. В фотографировании принимали участие Н. А. Горыня, Г. А. Пономарева, Ю. А. Фадеев, А. С. Шаров, Н. Б. Перова. По этим снимкам определено расстояние между компонентами, составляющее 18" (по данным Хофмейстера (1934)–10"). Южный компонент-постоянного блеска (13.^m₁); северный меняется в пределах 11.^m₂ ÷ 13.^m₀. Переменная окрашена. При оценках использовались величины звезд сравнения Т. С. Черновой. На большей части пластинок компоненты видны раздельно. В случаях, когда переменная расположена на краю пластинки, полученной с 16-см астрографом, компоненты сливаются. Но величина южного компонента в этом случае близка к предельной и практически не влияет на суммарную оценку.

Период, предложенный Т. С. Черновой (1949) и уточненный в ОКПЗ III (1969), достаточно хорошо представляет наблюдения на всем интервале. Большой разброс оценок объясняется, вероятно, изменением формы кривой блеска. Кривые блеска, построенные по пластинкам, полученным в течение двух сезонов наблюдений 1970–71 гг. и 1971–72 гг. на АЗТ-2, сильно отличаются по форме. Усредненные за ночь наблюдения DL Gem приводятся в таблице.

J. D. 24...	B	J. D. 24...	B	J. D. 24...	B	J. D. 24...	B
17262.3	11. ^m ₅	25703.3	11. ^m ₈	31883.3	12. ^m ₂	33689.3	11. ^m ₇
616.3	12.7	26026.3	11.5	33306.5	11.8	707.4	11.7
18025.3	12.6	29349.3	11.8	326.	12.8	708.3	12.0
20898.4	11.6	367.3	11.7	351.3	12.7	711.4	11.8
923.3	11.6	720.3	12.2	360.4	12.7	718.4	11.6
21276.4	12.0	722.3	12.0	361.3	12.7	34329.6	11.7
22462.4	12.3	725.3	11.8	381.3	12.0	454.4	11.8
25346.3	12.4	726.3	11.7	688.4	11.8	457.2	11.3

J.D. 24...	B	J.D. 24...	B	J.D. 24...	B	J.D. 24...	B
34471.3	12 ^m 2	38443.3	12 ^m 7	41060.3	12 ^m 8	41385.3	12 ^m 5
477.3	12.7	444.4	12.8	061.3	12.8	386.3	12.5
811.4	12.0	464.4	11.7	075.3	11.6	388.3	12.5
826.3	11.8	465.4	11.5	078.3	11.6	391.3	12.2
36227.4	11.8	468.4	11.2	079.3	11.6	392.3	12.4
518.5	11.6	469.4	11.3	080.3	11.4	395.3	12.2
557.6	12.0	500.3	11.3	081.3	11.3	396.3	11.8
558.6	12.0	41006.3	11.3	349.3	12.7	398.3	11.6
559.6	12.3	024.3	11.8	350.3	12.7	408.3	11.2
666.3	12.7	025.3	11.8	354.2	12.7	421.3	11.2
668.3	12.7	036.3	12.4	359.3	12.6	422.3	11.2
669.3	12.7	041.2	12.7	368.3	12.7	425.3	11.3
37314.5	12.8	042.3	12.7	375.3	12.8	429.3	11.4
38115.4	11.7	045.2	12.7	381.3	12.5	430.3	11.4
139.3	12.7	048.2	12.7	382.3	12.5	444.3	12.2
142.3	12.7	050.3	13.0	383.3	12.5	445.3	12.2
144.3	12.8	059.3	13.0				

Ниже дан график средней кривой блеска по всем наблюдениям. На рисунке наблюдения на АЗТ-2 в интервале J.D. 2441006÷086 отмечены O, наблюдения на АЗТ-2 в интервале J.D. 2441349÷448 отмечены +.



Литература:

- Кукаркин Б. В., Холопов П. Н., Ю. Н. Ефремов, Н. П. Кукаркина, Курочкин Н. Е., Медведева Г. И., Перова Н. Б., Федорович В. П., Фролов М. С., 1969, ОКПЗ.
 Хофмейстер, 1934 — Hoffmeister, AN 253, 197.
 Чернова Т. С., 1949, ПЗ 7, 140.

Москва, ГАИШ

Поступила в редакцию
4 июля 1972 г.