

V1215 Tau ist ein langperiodischer Mira-Stern

Dietmar Böhme

Abstract: *V1215 Tau is a Mira star with a period of about 510 days.*

Der Stern V1215 Tau wurde bislang sehr wenig beobachtet. Es gab keine verlässlichen Aussagen zum Lichtwechsel. Die Veränderlichkeit wurde von B.W.Jiang et.al. [1] nach der Auswertung von IRAS-Aufnahmen entdeckt. Eine Photometrie im I-Bereich liegt von J.Nakashima et.al. [2] vor.

In den Jahren 2012 bis 2018 konnte ich den Stern in 89 Nächten mit einem 10-Zoll-Meade-Teleskop und einer CCD-Kamera Meade DSI Pro beobachten, er war jedoch nur in 45 Nächten sichtbar. Die Auswertung mit der Software Peranso zeigt den Lichtwechsel mit einer Periode um 496 Tage. Der Anschluss der beiden von mir beobachteten Maxima an das Maximum von Nakashima bringt eine Periode um 510 Tage. Darauf basierend leitete ich die Elemente des Lichtwechsels ab:

$$\text{JD (max.)} = 2456338 + 510 \times E$$

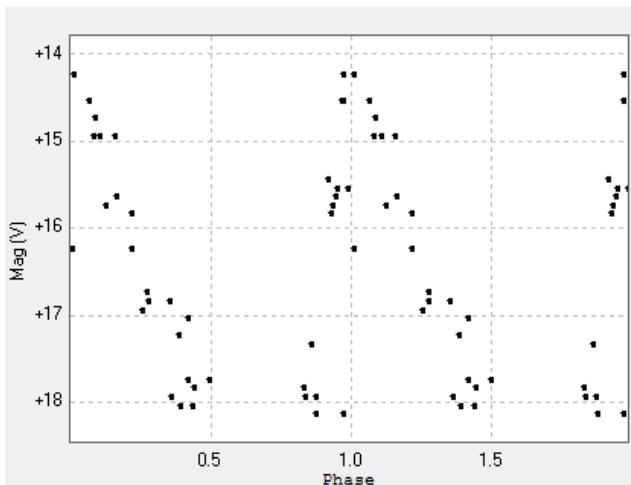


Abb. 1: Phasendiagramm von V1215 Tau mit P = 496 d, Dietmar Böhme

Tabelle 1: Beobachtete Maxima

Max. 1	JD 2449682	Nakashima
Max. 2	JD 2456338	Böhme
Max. 3	JD 2457327	Böhm

Referenzen:

[1] Jiang, B.W., The Astronomical Journal, 111, 231 (1996)

[2] Nakashima, J., Publ. Astron. Soc. Japan 52, 275 (2000)