

regelmäßig, ohne merkliche Einbiegungen und Stillstände. Um das Maximum herum, welches nicht immer scharf ausgeprägt ist, scheint sie symmetrisch zu sein, in einiger Entfernung vom Maximum ist aber die Zunahme beträchtlich schneller als die Abnahme. Die Minima sind etwas flach. Die Farbe wird von den meisten Beobachtern als gelbrot bezeichnet. Chandler gibt den Wert 4.3. Spektrum Md.

LITERATUR: Schönfeld, Anzeige der Entdeckung durch Auwers [A. N. 1906]; 118 Beobachtungen 71 März 11 — 75 Mai 9 [Heidlb. Veröff. 1, 251]; daraus von Schönfeld selbst abgeleitet 5 Max. 71 Mai 17 (7<sup>m</sup>0), 72 Febr. 19 (6<sup>m</sup>8) [A. N. 1906]; 72 Nov. 15 (7<sup>m</sup>2) [A. N. 1992]; 74 Mai 13 (7<sup>m</sup>2), 75 Febr. 3 (7<sup>m</sup>1) [A. N. 2065]. — Winnecke, 26 Vergleichen 71 Okt. 31 — 72 April 11. Daraus von Hartwig abgeleitet Max. 72 Febr. 22 (7<sup>m</sup>5) [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — Hartwig, 89 Vergleichen 77 Nov. 1 — 08 Mai 20. Daraus 12 Max. 78 Jan. 28 (7<sup>m</sup>7), 78 Okt. 26 (7<sup>m</sup>4), 80 Mai 9 (7<sup>m</sup>5), 81 Jan. 20 (7<sup>m</sup>95), 81 Nov. 10 (7<sup>m</sup>9), 92 März 18 (7<sup>m</sup>4), 92 Dez. 22: (7<sup>m</sup>9), 93 Sept. 19: (7<sup>m</sup>95), 95 März 27 (7<sup>m</sup>7), 95 Dez. 16 (7<sup>m</sup>4), 98 März 18 (7<sup>m</sup>7), 07 März 21: (7<sup>m</sup>5) und 4 Min. 78 Juni 19: (10<sup>m</sup>8), 80 Okt. 2 (10<sup>m</sup>8), 82 März 28 (10<sup>m</sup>8), 91 Nov. 5 (<11<sup>m</sup>) [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — Šafařík, 38 Vergleichen in den Jahren 1881—1888 [Hinterlassenes Manuskript. Daraus sind von Pračka 3 Max. abgeleitet 83 April 21 (7<sup>m</sup>5), 84 Jan. 5 (7<sup>m</sup>3), 86 März 27 (7<sup>m</sup>5). Siehe A. N. 4626]. — Wilsing, 14 Beobachtungen 82 Febr. 19—83 Mai 7. Daraus Max. 83 April 29 (8<sup>m</sup>0) [Potsd. Publ. 11, 166]. — H. M. Parkhurst, Größenangaben für 45 Tage 83 April 1—86 Dez. 25. Daraus 3 Max. 83 April 18 (7<sup>m</sup>8), 84 Jan. 16: (8<sup>m</sup>0), 86 März 31 (7<sup>m</sup>7) [Harv. Ann. 29, 101]; 4 Beobachtungen 94 Febr. 10—März 23. Daraus Min. 94 Febr. 22: [A. J. 326]; Schätzungen und photometrische Messungen an 12 Tagen 94 Nov. 25—95 April 14. Daraus Min. 94 Dez. 12 und Max. 95 März 27 [A. J. 350]; 4 Beobachtungen 97 Jan. 5—März 26. Daraus Min. 97 Febr. 12 [A. J. 410]; 11 Beobachtungen 98 Febr. 13—April 13. Daraus Max. 98 März 12 (7<sup>m</sup>9) [A. J. 441]. — Sawyer, Max. 83 April 17 (7<sup>m</sup>7) [A. N. 2591]; Max. 86 März 29 (7<sup>m</sup>7) aus Beobachtungen an 11 Abenden 86 Febr. 28—April 29 [A. J. 164]. — Pickering und Wendell, Photometrische Beobachtungen 1883/88 [Harv. Ann. 24, 255]. — Wendell, 52 Vergleichen verschiedener Beobachter und abgeleitete Größen an 51 Tagen 92 Jan. 7 bis 01 Dez. 10, daraus 3 Max. 92 Dez. 22: (7<sup>m</sup>7), 95 April 5: (7<sup>m</sup>6), 01 März 7 (7<sup>m</sup>6) und 2 Min. 99 April 30: (12<sup>m</sup>2), 00 März 5: (11<sup>m</sup>7) [Harv. Ann. 37, 222]. — Pickering, 23 photometrische Beobachtungen an 23 Tagen 92 März 4—April 6 und 98 Febr. 25 bis April 1, daraus 2 Max. 92 März 18 (7<sup>m</sup>5), 98 März 5 (7<sup>m</sup>5) [Harv. Ann. 46, 238]. — Porro, 2 Schätzungen 95 Febr. 16 u. 19. Vergleichsterne [Pubbl. Oss. Torino 4, 317]. — J. A. Parkhurst, Min. 00 Febr.: (12<sup>m</sup>) [Ap. J. 12, 53]. — Esch, 2 Min. 00 März 9 (<12<sup>m</sup>5), Dez. 4 (<12<sup>m</sup>5) und 2 Max. 00 Juni 30; 01 Dez. 23 (8<sup>m</sup>0) [A. N. 3835]. — L. Campbell, 71 Helligkeitsvergleichen verschiedener Beobachter und abgeleitete Größen für 69 Tage 02 Jan. 27—05 Dez. 7. Daraus 3 Max. 01 Dez. 21 (8<sup>m</sup>1), 04 März 23 (8<sup>m</sup>2), 04 Dez. 30 (8<sup>m</sup>6) und 3 Min. 02 Juni 1: (13<sup>m</sup>2), 03 Febr. 27 (12<sup>m</sup>7), 03 Dez. 1: (12<sup>m</sup>8). Außerdem Angabe von 3 Max. und 2 Min., abgeleitet aus den in Vol. 37 der Harv. Ann. mitgeteilten Beobachtungen. Mittlere Lichtkurve in Größen und bildliche Darstellung [Harv. Ann. 57, 22, 156, 188, Tafel I]; Zusammenstellung von 77 Größenbestimmungen verschiedener Beobachter 06 Jan. 16—10 Dez. 27. Daraus 2 Max. 07 März 13 (7<sup>m</sup>3), 10 März 1 (8<sup>m</sup>0) und 3 Min. 06 Febr. 4 (12<sup>m</sup>3), 08 Mai 10: (12<sup>m</sup>9), 09 Febr. 9 (12<sup>m</sup>6) [Harv. Ann. 63, 47]. — Tass, Photometrische Beobachtungen 1906/07 [A. N. 4275]. — Whiteside, Max. 07 März 13 (7<sup>m</sup>7) aus 14 Beobachtungen 07 Jan. 11—Mai 23 [A. J. 598]. — Furness, Vergleichen und abgeleitete Größen verschiedener Beobachter an 16 Tagen 08 März 10 bis 12 Mai 11. Max. 09 Mai 29± (7<sup>m</sup>8) [Vass. Obs. Publ. 3, 90. — Siehe auch A. N. 4267 unter Whitney und A. J. 605 unter Whitney und Furness]. — Olcott, Einzelne Beobachtungen der Am. Ass. Var. 1912—1915 [Pop. Astr., Bd. 20—23]. M.

488. **T Lyncis** (8<sup>h</sup> 16<sup>m</sup> 22<sup>s</sup> + 33° 50′.3) = BD +33° 1686 (9<sup>m</sup>.4) = Bo VI (59 März 2 = 9<sup>m</sup>.4) = AG Lei 3497 (9<sup>m</sup>.4).

Anderson schätzte die Helligkeit des Sterns an 5 Tagen in der Zeit von 05 Okt. 16 bis 06 Jan. 15 zwischen 9<sup>m</sup>.5 und 10<sup>m</sup>.8 und schloß daraus auf die Veränderlichkeit. Bestätigt wurde diese durch Graff, der nach einer brieflichen Mitteilung den Stern 06 April 30 = 11<sup>m</sup> und 06 Mai 23 = 10<sup>m</sup>.5 (stark gelbrot) fand, ferner durch Pickering, der aus der Prüfung einiger Harvard-Aufnahmen aus den Jahren 1890—1898 Helligkeiten zwischen 10<sup>m</sup> und <12<sup>m</sup> ableitete und eine lange Periode vermutete, und durch Hartwig, der aus den ersten Beobachtungen ebenfalls auf eine lange Periode (405<sup>d</sup>.3) schloß. Von Luizet, der den Stern im Frühjahr 1907 einige Zeit verfolgte, wurde nachgewiesen, daß die Periode beträchtlich kürzer sein müßte, und zwar nicht viel von 100 Tagen verschieden sein könnte. Hartwig hat dann in den Ephemeriden für 1908 auf Grund aller bekannt gewordenen Helligkeitsschätzungen die genäherten Elemente mitgeteilt: Max. = 2417479 + 91<sup>d</sup>.3 E; M—m = 44<sup>d</sup>. Weitere Beobachtungen zur Verbesserung dieser Elemente liegen noch nicht vor. Der Stern findet sich auf einer Platte der Potsdamer Photographischen Himmelskarte von 1894 Febr. 16 als 11<sup>m</sup>.0.

LITERATUR: Anderson, Anzeige der Entdeckung und Mitteilung von Größenschätzungen an 5 Tagen 05 Okt. 16—06 Jan. 15 [A. N. 4070]. — Pickering, Mitteilung über Schätzungen auf einigen Harvard-Platten aus den Jahren 1890—1898 [Harv. Ann. 55, 41]. — Hartwig, Erste Elemente [V. J. S. 41, 309]; verbesserte Elemente [V. J. S. 43, 66]; 3 Vergleichen 06 Febr. 16 (12<sup>m</sup>), 06 Sept. 24 (hell 8<sup>m</sup>.0, orange), 12 Jan. 22 (<13<sup>m</sup>) [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — Graff, 5 Schätzungen 06 April 30—13 April 11 [A. N. 4719]. — Luizet, Max. 07 März 27 (9<sup>m</sup>.7), Min. 07 Mai 13 (11<sup>m</sup>.2) aus 25 Beobachtungen 07 März 21—Juni 24 [A. N. 4196]. — Olcott, Einzelne Beobachtungen der Am. Ass. Var. 1913—1915 [Pop. Astr., Bd. 21—23]. M.

489. **Z Cancri** (8<sup>h</sup> 16<sup>m</sup> 48<sup>s</sup> + 15° 18′.7) = BD +15° 1808 (8<sup>m</sup>.6) = AG Berl A 3307 (8<sup>m</sup>.8).

Die Veränderlichkeit des Sterns wurde im Jahre 1907 von Fleming auf den Draper-Memorial-Photogrammen erkannt und durch die Prüfung von 18 Kartenplatten aus dem Zeitraum 99 Febr. 14—06 Jan. 30