

**Hartwig**, Stufenschätzungen und abgeleitete Größen an 58 Tagen 75 Sept. 2—08 Jan. 10. 9 Max. 78 Sept. 26 (10<sup>m</sup>1), 81 Sept. 28 (10<sup>m</sup>1), 92 Jan. 6 (10<sup>m</sup>0), 93 Jan. 6: (10<sup>m</sup>0:), 94 Jan. 16: (10<sup>m</sup>0:), 95 Jan. 20 (10<sup>m</sup>2), 00 Jan. 18: (10<sup>m</sup>0:), 03 Jan. 31 (10<sup>m</sup>0), 06 März 6 (10<sup>m</sup>2). Vergleichsterne [Bamb. Veröff. II, Bd. 1, 206]; vereinzelte Beobachtungen 15 Okt. 11 (10<sup>m</sup>7) und Nov. 9 (<13<sup>m</sup>) [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — **Safarik**, Stufenschätzungen und abgeleitete Größen an 153 Tagen 80 Febr. 7—94 März 26. Hinterlassenes Manuskript, bearbeitet von Pračka. Daraus abgeleitet Angaben über den Verlauf der Lichtänderungen. Einige genäherte Maximumepochen: 80 Ende August nahe dem Maximum, 83 Okt. 20 (9<sup>m</sup>9), 91 Jan. 5 (10<sup>m</sup>7) nahe dem Max., 91 Dez. 26 (9<sup>m</sup>7), 93 Jan. 11 (11<sup>m</sup>4), 94 Jan. 11 (10<sup>m</sup>4) [Saf.-Pračka 1, 114. — Siehe auch A.N. 4443]. — **Eadie und Perry**, Größenschätzungen an 52 Tagen 84 Okt. 23 bis 93 Febr. 3, mitgeteilt von H. M. Parkhurst. Daraus lassen sich 5 Max. (meistens sehr unsicher) ableiten: 84 Dez. 4: (10<sup>m</sup>8), 85 Nov. 7: (10<sup>m</sup>8), 86 Okt. 22: (10<sup>m</sup>0), 91 Dez. 23: (9<sup>m</sup>5), 93 Jan. 4 [Harv. Ann. 29, 97 u. 166]. — **Porro**, 18 Beobachtungen 89 Dez. 1—95 Febr. 19 [Pubbl. Oss. Torino 4. — Siehe auch A.N. 2979]. — **Townley**, 31 Beobachtungen 90 Okt. 20—92 April 2, daraus Max. 91 Dez. 13 (9<sup>m</sup>0) [Washb. Publ. 6, part 3, 31]; Max. 94 Jan. 10 (9<sup>m</sup>3) mit Angabe der Schätzungen an 12 Tagen [A. J. 320]; 2 Max. 97 Jan. 24 (9<sup>m</sup>1), 98 Jan. 21: [A. J. 470]. — **Knopf**, 24 Beobachtungen 90 Okt.—92 Aug. [Manuskript auf der Sternwarte Jena]. — **Wendell**, Schätzungen und Größenangaben verschiedener Beobachter am Harvard-Observatorium an 98 Tagen 92 Jan. 7 bis 01 Dez. 31. Daraus lassen sich (z. T. recht unsicher) ableiten 4 Max. 94 Jan. 19: (10<sup>m</sup>4), 98 Jan. 23: (10<sup>m</sup>3), 99 Febr. 1: (10<sup>m</sup>0), 01 Febr. 3 (9<sup>m</sup>6) und 2 Min. 97 Nov. 27 (13<sup>m</sup>6), 01 Nov. 2 (14<sup>m</sup>5) [Harv. Ann. 37, 215. — Siehe auch die Zusammenstellung der Maxima und Minima von L. Campbell in Harv. Ann. 57, 155]. — **H. M. Parkhurst**, Max. 94 Jan. 19 (10<sup>m</sup>) aus 6 photometrischen Messungen [A. J. 319]; Max. 95 Febr. 2 aus 6 Beobachtungen [A. J. 350]; Max. 96 Jan. 31 aus 12 Beobachtungen [A. J. 377]; Max. 97 Jan. 14 aus 7 Beobachtungen [A. J. 403]; Max. 99 Jan. 21 aus 10 Beobachtungen [A. J. 468]; Größenangaben für 9 Tage 03 Jan. 18—März 27, daraus Max. 03 Febr. 28 (9<sup>m</sup>60) [A. J. 540]. — **Yendell**, Max. 94 Jan. 21 (9<sup>m</sup>8:), aus 7 Beobachtungen [A. J. 315]. — **Gruss und Laska**, 2 Max. 94 Febr. 4 (9<sup>m</sup>3), 95 Jan. 25 (9<sup>m</sup>3) aus 25 Beobachtungen [A. J. 348]. — **Gruss**, Max. 96 Febr. 7 aus 19 Beobachtungen [A. N. 3372]. — **Perry**, 11 Beobachtungen 97 Nov. 24—98 März 25, daraus Max. 98 Jan. 23 [A. J. 438]. — **Esch**, 2 Max. 00 Jan. 28: (10<sup>m</sup>0), 02 Febr. 3 (9<sup>m</sup>2) [A. N. 3835]. — **L. Campbell**, Mitteilung von Helligkeitsvergleichen und abgeleiteten Größen verschiedener Beobachter am Harvard-Observatorium an 80 Tagen 02 Jan. 1—05 Nov. 21. Daraus abgeleitet 4 Max. 02 Febr. 5 (9<sup>m</sup>9), 03 Febr. 4 (10<sup>m</sup>0), 04 Febr. 20 (10<sup>m</sup>9), 05 Febr. 28 (10<sup>m</sup>4) und 3 Min. 02 Okt. 4: (14<sup>m</sup>8), 03 Nov. 8 (14<sup>m</sup>7), 05 Dez. 7 (14<sup>m</sup>5). Angabe von 4 Max. und 2 Min., abgeleitet aus den in Harv. Ann. 37 mitgeteilten Beobachtungen. Mittlere Lichtkurve in Größen und Bild [Harv. Ann. 57, 15, 155, 186, 202 u. Tafel I]; Zusammenstellung von 65 Größenangaben verschiedener Beobachter 06 Jan. 16—10 Dez. 2 [Harv. Ann. 63, 25]. — **O'Halloran**, Einzelne Beobachtungen an 12 Tagen 01 Dez. 10—02 Febr. 2 und an 9 Tagen 03 Jan. 29—März 6 [Publ. A.S.P. 14, 96 u. 15, 79]; Größenschätzungen an 16 Tagen 02 Nov. 19—03 April 2, und einzelne Beobachtungen in den Jahren 1904—1906 [Pop. Astr. 11, 399 u. 15, 514]. — **Jost**, Photometrische Messungen an 3 Tagen 03 Jan. 21, Febr. 6, Febr. 26 [Heidlb. Mitt. 17, 16 u. 56. — Siehe auch A.N. 3909]. — **Graff**, 4 Stufenschätzungen 04 Jan. 15—10 Sept. 26 [A.N. 4719]. — **Furness**, 40 Stufenschätzungen und Größen von Whitney und Furness 05 Jan. 30—12 Dez. 16. Daraus 2 Min. 10 März 17 (12<sup>m</sup>4), 12 Jan. 11 (12<sup>m</sup>9) [Vass. Obs. Publ. 3, 52. — Siehe auch unter Whitney und Furness in A. J. 613]. — **Cannon**, Mitteilung von 3 Max. aus Harvard-Beobachtungen 06 März 10 (9<sup>m</sup>7), 07 März 25: (10<sup>m</sup>5), 08 Febr. 28: (10<sup>m</sup>5) [Harv. Ann. 55, 256]. — **Olcott**, Zusammenstellung einiger Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. 1912—1915 [Pop. Astr., Bd. 20—23]. — **Allen**, Unsichtbar an 3 Tagen 15 März 8—März 18 M. [Pop. Astr. 23, 318].

**197. TY Tauri** (4<sup>h</sup>29<sup>m</sup>2<sup>s</sup> + 15°3'3"). Nicht in der BD enthalten.

Ortsbestimmung, Karte der Umgebung und Helligkeiten der Vergleichsterne von Barrett (A. N. 4640).

Entdeckt von Barrett auf dem Radcliffe-Observatorium bei der Ausmessung von Platten für Parallaxenbestimmungen. Unter den Aufnahmen in 13 Nächten zeigten nur die von 05 Jan. 28 und Febr. 11 den Stern schwächer als sonst. Augenbeobachtungen von 12 Nov. 28 bis 13 Febr. 5 ließen ein Minimum für 13 Jan. 31 erkennen. Die Lichtänderung erstreckt sich von 11<sup>m</sup>0 bis 11<sup>m</sup>6. Es liegt Algoleigenschaft vor, die von Hoffmeister aus seinen Beobachtungen in Bamberg bestätigt ist. Der Stern erscheint nur selten um höchstens 0<sup>m</sup>.4 geschwächt. Die Minima werden, wie es scheint, in etwa 2 bis 3 Stunden durchlaufen in kurzer Periode, die vielleicht kleiner als ein Tag sein muß.

LITERATUR: **Barrett**, Anzeige der Veränderlichkeit. Min. 13 Jan. 31 (11<sup>m</sup>6) aus Beobachtungen 12 Nov. 28—13 Febr. 5. Ortskarte und Vergleichsterne [A. N. 4640. — Siehe auch A. N. 4757, Benennungsliste]. — **Hoffmeister**, 163 Beobachtungen an 79 Tagen von 15 Dez. 13 an mit Bestätigung der Algoleigenschaft [Manuskript Sternwarte Bamberg]. L.

**198. T Camelopardalis** (4<sup>h</sup>30<sup>m</sup>21<sup>s</sup> + 65°56'7"). Nicht in der BD enthalten.

Ort bestimmt von Hartwig (A. N. 3553) und von Baranow (Engelh. Publ. 2, 63). — Karte der Umgebung von Hagen (Serie III), J. A. Parkhurst (Pop. Astr. 4, 373), Espin (E. M. 53, 203). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Serie III), L. Campbell (Harv. Ann. 57, 230), Hartwig (Bamb. Veröff. II, Bd. 1, 209).

[\* 10<sup>m</sup>6 voran 9<sup>s</sup>, 3'8 nördl. — \* 12<sup>m</sup>9 voran 3<sup>s</sup>, 2'7 nördl. — \* 11<sup>m</sup>1 folg. 9<sup>s</sup>, 0'7 südl. — \* 11<sup>m</sup>2 folg. 9<sup>s</sup>, 2'0 nördl.]

Die Veränderlichkeit ist von Espin entdeckt worden, welcher in den ersten Monaten des Jahres 1891 eine Helligkeitsabnahme von 9<sup>m</sup>2 bis 11<sup>m</sup>6 feststellte. Aufnahmen auf dem Harvard-Observatorium und Beob-