

leitet 7 Max. 58 Mitte Juli (9<sup>m</sup>2), 59 Juni 3 (8<sup>m</sup>4), 62 Jan. 23 (9<sup>m</sup>2), 68 März 12 (8<sup>m</sup>9), 69 Jan. 17 (9<sup>m</sup>0), 70 Okt. 25 (8<sup>m</sup>5), 71 Sept. 3 (8<sup>m</sup>7) [Manuskript Sternwarte Bamberg. — Siehe auch A. N. 1224 und Bull. Ac. Petersb. 1, 190]. — Krueger, 17 Vergleichen 59 April 27 bis Juli 25 [Krueger-Hagen, 209]. — Auwers, 2 Max. 59 Mai 30.5 (8<sup>m</sup>6), 60 April 28 [A. J. 190]; Zusammenstellung aller früheren Beobachtungen und Bestimmung der Periode [A. N. 1238]. — Hartwig, 202 Beobachtungen 77 Aug. 24—13 März 30. Daraus 20 Max. 77 Sept. 21 (8<sup>m</sup>3), 78 Aug. 6 (9<sup>m</sup>1), 79 Juni 19 (8<sup>m</sup>4), 80 April 29 (8<sup>m</sup>9), 81 März 21 (7<sup>m</sup>3), 82 Jan. 19? (9<sup>m</sup>0?), 92 Juni 15: (8<sup>m</sup>6), 93 April 30 (8<sup>m</sup>6), 94 März 27 (8<sup>m</sup>6), 95 Dez. 8 (8<sup>m</sup>6), 96 Okt. 19 (8<sup>m</sup>0), 97 Aug. 31: (8<sup>m</sup>5), 98 Juli 26 (8<sup>m</sup>0), 99 Juni 9 (8<sup>m</sup>0), 00 Mai 1 (8<sup>m</sup>6), 01 April 3 (8<sup>m</sup>2), 02 Febr. 19 (8<sup>m</sup>4), 05 Mitte August, 06 Juli 2 (8<sup>m</sup>4), 07 Juni 3 (8<sup>m</sup>9) [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — Schmidt, Max. 79 Juni 24.5 (8<sup>m</sup>5) [A. N. 2279]; Max. 80 Mai 15.5 (9<sup>m</sup>2) [A. N. 2335]; vereinzelte Helligkeitsschätzungen 81 März 31 (7<sup>m</sup>3), April 17 (8<sup>m</sup>2), Ende Mai (11<sup>m</sup>2), Ende Juni (12<sup>m</sup>5—12<sup>m</sup>7) und Juli—Nov. unsichtbar [A. N. 2420]. — Šafařík, 77 Vergleichen in den Jahren 1881—1891 [Hinterlassene Beobachtungen. Bearbeitung von Pračka übernommen]. — Wilsing, 15 Beobachtungen 81 Mai 22—85 Okt. 14 [Potsd. Publ. 11, 177]. — Hagen, 63 Vergleichen an 41 Tagen 83 Juli—88 Juni 30. Daraus lassen sich ableiten 4 Max. 84 Sept. 1, 85 Juni 29, 86 Mai 23, 87 April 25: [Hagen, 54]. — Chandler, Über die Ungleichheit der Periode und Zusammenstellung der Maxima bis 1883 (Chandler führt hier auch ein Maximum von Auwers 60 April 28 und ein von ihm selbst beobachtetes 83 Okt. 25 an, für die sich keine anderen Belege finden) [A. J. 190]. — H. M. Parkhurst, Größenangaben von Parkhurst und Eadie für 40 Tage 84 Aug. 17—91 Sept. 1. Daraus von Rosenberg abgeleitet 2 Max. 85 Juli 12 (9<sup>m</sup>3), 91 Aug. 2: (8<sup>m</sup>1) [Harv. Ann. 29, 108]; Max. 97 Sept. 23 aus 11 Beobachtungen April 3—Okt. 13 [A. J. 421]; Max. 98 Juli 26 aus 14 Beobachtungen Juni 17 bis Aug. 31 [A. J. 456]; Max. 99 Juni 10 aus 14 Beobachtungen April 12—Juli 30 [A. J. 476]; photometrische Größen für 7 Tage 00 April 8—Juni 17, daraus Max. 00 Mai 8 (9<sup>m</sup>09) [A. J. 490]. — Wendell, 99 Vergleichen verschiedener Beobachter und abgeleitete Größen an 94 Tagen 91 Juli 9—01 Nov. 15 [Harv. Ann. 37, 236. — Diese Beobachtungen sind von L. Campbell zugleich mit seinen eigenen Beobachtungen bearbeitet (siehe weiter unten)]. — Yendell, Max. 91 Aug. 24.5 (8<sup>m</sup>5) [A. J. 246]; Max. 92 Juni 16 (9<sup>m</sup>0) aus 12 Beobachtungen [A. J. 282]. — Reed, Max. 94 März 28 (8<sup>m</sup>3) aus 13 Beobachtungen [A. J. 330]. — Esch, 2 Max. 00 Mai 6 (8<sup>m</sup>6), 02 Febr. 26 (8<sup>m</sup>6). Angaben über die Form der Lichtkurve [A. N. 3835]. — Brenke, Größenangaben für 24 Tage 01 Mai 30—02 Juni 5, daraus Max. 02 Febr. 27 (8<sup>m</sup>5) [A. J. 530]. — L. Campbell, 70 Helligkeitsvergleichen und abgeleitete Größen 02 Febr. 23—05 Okt. 26. Aus diesen und den in Harv. Ann. 37 von Wendell mitgeteilten Beobachtungen sind abgeleitet 9 Max. 91 Aug. 7: (8<sup>m</sup>4), 94 März 28 (8<sup>m</sup>7), 97 Sept. 20 (8<sup>m</sup>9), 98 Juli 31 (8<sup>m</sup>5), 01 März 31 (8<sup>m</sup>4), 03 Jan. 23 (9<sup>m</sup>2), 03 Nov. 27 (9<sup>m</sup>4), 04 Okt. 6 (8<sup>m</sup>4), 05 Aug. 14 (9<sup>m</sup>2) und 5 Min. 01 Sept. 6: (14<sup>m</sup>3), 02 Juli 31: (14<sup>m</sup>7), 03 Juli 19 (14<sup>m</sup>7), 04 Mai 19: (14<sup>m</sup>3), 05 April 29: (15<sup>m</sup>1). Mittlere Lichtkurve in Größen in Zwischenräumen von 1/24 der Periode und bildliche Darstellung [Harv. Ann. 57, 45, 159, 193, 203 und Tafel I]; 99 Helligkeitsschätzungen verschiedener Beobachter 06 März 31—10 Okt. 26 [Harv. Ann. 63, 76]. — Tass, Vereinzelte Helligkeitsangaben in den Jahren 1902—1907 [A. N. 3948, 4021, 4138, 4275]. — Furness, Vergleichen und abgeleitete Größen von Whitney an 5 Tagen 06 April 30—Sept. 3. Max. 06 Juli 10 (9<sup>m</sup>3) [Vass. Obs. Publ. 3, 133 und A. J. 648]. — Cannon, Mitteilung von 2 Max. 06 Juli 3 (9<sup>m</sup>2) und 07 Juni 8 (9<sup>m</sup>0) [Harv. Ann. 55, 191]. — Whiteside, Max. 06 Juli 10 (9<sup>m</sup>2) aus 13 Beobachtungen Mai 19—Sept. 6 [A. J. 589]; Max. 07 Juni 5 (9<sup>m</sup>5) aus 11 Beobachtungen April 11—Juli 30 [A. J. 598]. — De Roy, Max. 08 April 18± (8<sup>m</sup>6) aus 4 Beobachtungen [A. N. 4331]. — Bancroft, Max. 14 Mai 29 (8<sup>m</sup>0) [Pop. Astr. 23, 378]. — Olcott, Zusammenstellung von Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. 1914 u. 1915 [Pop. Astr., Bd. 22 u. 23].

Ro. u. M

903. **TZ Scorpii** (16<sup>h</sup> 1<sup>m</sup> 45<sup>s</sup> — 23° 2′6). Nicht in der BD, CoD und CPD enthalten.

Ort bestimmt auf den Harvard-Platten. Bei einer Ortsbestimmung von Graff (A. N. 4809) ist es zweifelhaft, ob der richtige Stern beobachtet ist.

Die Veränderlichkeit des Sterns wurde 1904 von Leavitt bei der Prüfung von 33 Harvard-Aufnahmen entdeckt. Die beobachteten Helligkeiten schwankten zwischen 11<sup>m</sup>3 und 14<sup>m</sup>5. Über die Art des Lichtwechsels ist noch nichts Näheres bekannt.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt. Photographische Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 90 und A. N. 3994].

904. **UU Scorpii** (16<sup>h</sup> 1<sup>m</sup> 52<sup>s</sup> — 23° 47′6). Nicht in der CoD und CPD enthalten.

Ort auf den Harvard-Platten bestimmt.

Entdeckt wurde die Veränderlichkeit dieses Sterns bei Prüfung von 33 photographischen Aufnahmen der Harvard-Sternwarte durch Leavitt. Die beobachteten Helligkeiten schwankten zwischen 12<sup>m</sup>3 und 13<sup>m</sup>9. Weiteres über den Lichtwechsel des Sterns ist noch nicht bekannt geworden.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt und Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 90 und A. N. 3994].

905. **U Serpentis** (16<sup>h</sup> 2<sup>m</sup> 31<sup>s</sup> + 10° 11′9) = BD +10° 2956 (9<sup>m</sup>3) = AG Lpz 1.5606 (8<sup>m</sup>7).

Ort von Graff bestimmt (A. N. 4289). — Karte der Umgebung von Graff (Hamb. Mitt.) und Hagen (Serie VI). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Serie VI), L. Campbell (Harv. Ann. 57, 249), Graff (Hamb. Mitt.) und Fleming (Harv. Ann. 47, 41). — Lichtkurve von Graff (Hamb. Mitt.) und Bancroft (Pop. Astr. 22, 217).