

1334. Z Telescopii (19^h 32^m 22^s — 45° 48′.3). Nicht in der CoD und CPD enthalten.

Ort nach Harvard-Platten.

Entdeckt von Leland auf Harvard-Photogrammen, die als größte und kleinste Helligkeit 9^m.2 und <13^m.5 ergaben. Schätzungen auf 126 Platten, aufgenommen zwischen 89 Juni 19 und 07 Juli 31, zeigten, daß der Stern langperiodisch ist, und führten zu den Elementen: Max. = 1886 Juni 19 (2410077) + 230^d E. Weitere Beobachtungen zur Prüfung dieser Elemente liegen noch nicht vor. Spektrum Md 5.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Leland. Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen und Mitteilung von Elementen [Harv. Circ. 152 und A. N. 4393]. L.

1335. RT Aquilae (19^h 33^m 19^s + 11° 29′.8). Nicht in der BD enthalten (in der 2. Auflage unter +11° 39′ 19^a nachgetragen).

Ort bestimmt von Graff (A. N. 3793) und von Baranow (Engelh. Publ. 2, 58 u. 71). — Karte der Umgebung von Wolf (A. N. 3933). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (Hamb. Mitt. 8, 29), von L. Campbell (Harv. Ann. 57, 260) und von H. M. Parkhurst (A. J. 482).

[* 8^m.9 voran 41^s, 5′.1 nördl. — * 10^m.5 dupl. voran 20^s, im Parallel. — * 9^m.7 voran 10^s, 6′.0 südl. — * 10^m.0 folg. 12^s, 3′.2 südl. — * 9^m.3 folg. 30^s, 1′.0 nördl.]

Entdeckt von Anderson im abnehmenden Lichte Ende 1897, bestätigt von Pickering, der aus 57 photographischen Aufnahmen die Ausgangsepoche 1890 Juli 1 und eine Periode von 330 Tagen sowie die photographischen Grenzen des Lichtwechsels 9^m.2 und <12^m.9 ableitete. Sämtliche seit der Entdeckung eingetretene Maxima (bis auf dasjenige von 1901) sind durch Beobachtungen von H. M. Parkhurst, Hartwig und Graff mehr oder weniger sicher bestimmt. Letzterer hat als Periodenwert zuerst 325^d, später 329^d.5 angenommen und die Vermutung ausgesprochen, daß die Beobachtungen durch eine mittlere Periode nicht darstellbar sind. Hartwig teilt diese Ansicht nicht; tatsächlich werden die von ihm mitgeteilten neuen Epochen innerhalb der Beobachtungsgenauigkeit durch eine Periode von 326^d dargestellt. Die Maxima sind nach Graff gut ausgeprägt, schwanken aber beträchtlich in bezug auf den Grad der Helligkeit. Während der langdauernden Minima bleibt RT Aquilae sich fast gleich. Das Spektrum gehört nach Pickering zur Klasse Md 9.

LITERATUR: Anderson, Mitteilung über die Entdeckung. 5 Größenangaben 97 Mitte September bis Nov. 21 [A. N. 3461]. — Pickering, Erste Elemente aus 57 Photogrammen [Harv. Circ. 27 und A. N. 3489]. — Cannon, 3 Max. 91 Mai 17 (9^m.0), 92 Mai 1 (9^m.1), 96 Okt. 27 aus Harvard-Aufnahmen. Elemente [Harv. Ann. 55, 25, 56 u. 213]. — H. M. Parkhurst, 14 Größenangaben 97 Dez. 19 (9^m.1), 96 Okt. 27 aus Harvard-Aufnahmen. Elemente [Harv. Ann. 55, 25, 56 u. 213]. — H. M. Parkhurst, 14 Größenangaben 97 Dez. 19 bis 99 Juli 18. Max. 99 Juni 29 (6^m.7) [A. J. 482]; 3 Größenangaben 00 Juli 4—Juli 19 mit Max. spätestens 00 Juni 9: [A. J. 490]; 8 Größenangaben 04 Okt. 3—Dez. 9. Max. 04 Okt. 12 (7^m.5) [A. J. 576]. — Hartwig, 21 Beobachtungen 97 Dez. 16—08 Jan. 2 [Manuskript Sternwarte Bamberg]; Mitteilung über die Periodendauer. 4 Max. 98 Juli 19 (8^m.1), 00 Mai 5 (8^m.25), 02 Febr. 5 (8^m.0), 04 Okt. 14 (7^m.6) und Min. 01 Okt. 12 (12^m.1) [V. J. S. 40, 331]. — Wolf, 3 photographische Schätzungen 01 Juli 19 (11^m), 03 Sept. 24 (11^m) und 04 Juni 21 (12^m.5) [A. N. 4018]; 1 photographische Schätzung 05 Sept. 18 (9^m.5) [A. N. 4056]. — Graff, Vergleichsterne und 31 Schätzungen 02 März 31—05 Jan. 7. Daraus 4 Max. 02 Mitte März (> 9^m.0), 02 Dez. 26 (8^m.3), 03 Nov. 24: (8^m.6), 04 Okt. 10 (8^m.0) und neue Elemente [Hamb. Mitt. 8, 29]; Farbe 6.5 aus 14 Beobachtungen [A. N. 4709]. — Baranow, Eine Größenschätzung 03 Dez. 9 (8^m.9) [Engelh. Publ. 2, 58 u. 71]. — L. Campbell, Zusammenstellung von 45 Größenangaben verschiedener Beobachter 04 Okt. 6—10 Okt. 11 [Harv. Ann. 63, 99]. — Bancroft, Max. 14 Aug. 6 (8^m.0) aus 13 Beobachtungen 14 Mai 31—Sept. 30 [Pop. Astr. 23, 378]. — Olcott, Zusammenstellung von Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. in den Jahren 1914 und 1915 [Pop. Astr., Bd. 22 u. 23]. Gr.

1336. R Cygni (19^h 34^m 8^s + 49° 58′.5) = BD +49° 30′.4 (var) = Grb 2896 (7^m.8) = RC 4398 (7^m) = Par₁ 26637 (9^m) = Bo VI (62 Okt. 14 = 9^m.5, Okt. 23 = 9^m.0, Okt. 25 = 9^m.0, Okt. 27 = 9^m.0, Okt. 28 = 8^m.8, 66 Juli 23 = 8^m.2, Aug. 4 = 8^m.3, Aug. 7 = 8^m.5) = Pu Mo 1137 = RC₂ 1877 (var) = AG Bo 13213 (79 Juli 2 = 9^m.0, 80 Juli 15 = 8^m.5, 81 Aug. 18 = 8^m.2) = AG Cbr M. 6106 (8^m.8) = Rbg 4307 (var) = Ma P 4357 (var) = Du₄ 229^a (75 Aug. 3 = 9^m.5, 75 Aug. 17 = 9^m.5, 79 Juli 26 = 9^m.2) = II 10y 5041 (var) = Birm 507 = Birm Esp 613 = Krüger 1592 = Boss PGC 5017.

Karte der Umgebung von Hagen (Serie III), Knott (Mem. R. A. S. 52, 204), Pogson (Mem. R. A. S. 58, 118), Barnard (M. N. 73, 391 und 76, 95) und in Pop. Astr. 5, 389. — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Serie III), Pickering (Harv. Ann. 64, 68), Wendell (Harv. Ann. 37, 173), Espin (M. N. 73, 164), Barnard (M. N. 73, 391), Šafařík (Šaf.-Pračka 2, 126). — Lichtkurve von L. Campbell (Harv. Ann. 57) und von Markwick (M. B. A. A. 11, 164; 15, 113 und M. B. A. A. Appendix Tafel 17).

[ϑ Cygni voran 22^s, 0′.9 nördl. — * 9^m folg. 3^s, 1′.2 nördl.]

Dieser Stern ist einer der ältesten und am eifrigsten beobachteten Veränderlichen des nördlichen Himmels. Die unmittelbare Nachbarschaft des hellen Sterns ϑ Cygni erleichtert seine Auffindung ungemein, wirkt aber andererseits auch wieder, namentlich in den schwächeren Phasen des Lichtwechsels, recht erschwerend auf die Beobach-