

achtungen Doppelmax. April 26 und Mai 14 [A. J. 415]; Max. 98 Juni 13 aus 15 Beobachtungen [A. J. 444]. — **Flanery**, 2 Max. 97 Mai 5 (4^m0), 98 Juli 4 (4^m9) [A. J. 522 und E. M. 67, 576, auch Knowledge 22, 17]. — **Doberck**, Max. 98 Ende Juni (6^m0) [A. N. 3585]. — **L. Campbell**, 88 Vergleichen und Größen 02 März 6—05 Juli 5. Mitteilung von 2 Max. 04 März 25 (4^m6), 05 April 12 (4^m2) und 2 Min. 03 Sept. 24: (10^m0), 04 Sept. 21 (9^m5). Mittlere Lichtkurve in Größen und Zeichnung [Harv. Ann. 57, 36, 158, 191, 202 und Tafel I]; Zusammenstellung von 57 Größenangaben verschiedener Beobachter 06 Jan. 24—10 Juli 14. Daraus 2 Max. 06 Juni 6 (4^m6), 07 Juli 12: (3^m9) und Min. 08 März 7: (9^m0) [Harv. Ann. 63, 62]. — **O'Halloran**, Schätzungen an 10 Tagen 05 April 27—Juli 1 [Pop. Astr. 13, 469]. — **Bemporad**, Keilphotometermessungen an 6 Tagen 06 April 19—Mai 28, an 21 Tagen 08 April 4—Juli 18, an 7 Tagen 09 April 12—Dez. 27 und an 76 Tagen 11 Febr. 5—12 Juli 10. 3 Min. 09 April 28 (10^m), 10 Mai 14, 11 Juni 13 (9^m1) und Max. 12 Jan. 4 (4^m9). Zeichnung der Lichtkurve [Mem. Spectr. It. 37, 13 u. 93; 38, 147 u. 164; 39, 24, 55 u. 67; Serie II, 3, 184]. — **Manning**, Max. 08 Aug. 29 (3^m6) [E. M. 88, 469]. — **Graff**, 1 Schätzung 10 März 31 [A. N. 4719]. — **Brook**, Beobachtungen 1910 [J. B. A. A. 21, 353]; Min. 11 Juni 20: (9^m2) aus 66 Beobachtungen [J. B. A. A. 22, 260]; Max. 12 Jan. 7 (4^m4) und Min. 12 Aug. 6 (9^m5) aus 61 Beobachtungen [J. B. A. A. 23, 267]; Max. 13 Febr. 19 (4^m4) und Min. 13 Sept. 18± (9^m4) aus 127 Beobachtungen [J. B. A. A. 24, 297]; Max. 14 April 1 (4^m4) aus 126 Beobachtungen [J. B. A. A. 25, 267]; Max. 15 Mai 14 (4^m4) aus 44 Beobachtungen [J. B. A. A. 26, 298]. — **Padova**, Keilphotometermessungen an 11 Tagen 11 Dez. 23—12 Juni 9 und an 4 Tagen 13 Mai 7—Juli 7 [Mem. Spectr. It. (2) 2, 68 u. 195]; Max. 12 Jan. 11 [A. N. 4614]. — **Olcott**, Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. 1912—1915 [Pop. Astr., Bd. 20—23]. — **Lacchini**, 9 Schätzungen 12 März 11—April 25. Bildliche Darstellung [Riv. Astr. 6, Sept. 1912]. — **Hornig**, Max. 14 März 20: (3^m8) spitz, aus 7 Beobachtungen extrapoliert [A. N. 4792]. — **Ludendorff**, Ausführliche Untersuchung über den Lichtwechsel von R Hydrae. Bearbeitung aller Maxima und Minima 1662—1914. Elemente [A. N. 4856]. — **Secchi**, Farbe rot. Spektrum III [A. N. 1737]. — **Espin**, Spektrum [A. N. 2919]. — **Sestini**, Farbe bianca [Spec. Vat. 3, 28].
M. u. Boe.

759. **S Chamaeleontis** (13^h 24^m 36^s — 77° 2' 9") = CPD — 76° 767 (7^m2) = Lac 5541 (6^{1/2}^m) = Brb 4474 (6.7^m) = GZ 9370 (6^m5) = Gou 18352 (6^m6) = GZ 13^h 1349 (6^{1/2}^m) = Cp 80 7397 (6.7^m).

Photographische Helligkeiten der Vergleichsterne von Fleming (Harv. Ann. 47, 33).

Von Fleming 1901 auf den Draper-Memorial-Photogrammen entdeckt und in einer Liste von Veränderlichen mit kleiner Schwankung angezeigt. Im zweiten Harvard-Katalog ist als Betrag der photographischen Helligkeitsänderung 7^m0 bis 8^m0 angegeben und bemerkt, daß die Beobachtungen von 89 Juni 1 bis 02 Dez. 23 auf unregelmäßigen Lichtwechsel schließen lassen.

LITERATUR: **Pickering**, Anzeige der Entdeckung durch Fleming [Harv. Circ. 54 und A. N. 3695]; Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen. Lichtwechsel wahrscheinlich unregelmäßig [Harv. Ann. 55, 17 u. 45].
M.

760. **SS Hydrae** (13^h 25^m 1^s — 23° 8' 0") = BD — 22° 3604 (7^m7) = CoD — 22° 9968 (7^m4) = CPD — 23° 5743 (7^m8) = Lal 24959 (8^m) = AOe 12908/09 (7.8^m) = AW 10588 (7^m u. 7.8^m) = Ya 5672 (7^m5) = Gou 18372 (8^{1/2}^m) = GZ 13^h 1424 (8^m) = Cp 90 1543 (8^{1/2}^m).

Karte und Vergleichsterne bei Hagen (Serie IV. Karte für R Hydrae). — Bild der Lichtkurve von Bemporad (Mem. Spectr. It. (2) 4, 49).

Die Veränderlichkeit des Sterns, der oft als Vergleichstern bei den Beobachtungen von R Hydrae benutzt worden ist, wurde von Bemporad bei photometrischen Vergleichen mit Nachbarsternen entdeckt. Aus einer größeren Reihe von Messungen in den Jahren 1908—1911 ergaben sich die genäherten Elemente: Max. = 1911 Juni 19 9^h 36^m + 8^d 4^h 48^m E = 2419207.4 + 8^d 20 E; M — m = 3^d; Helligkeitsschwankung 7^m4—8^m1. Die Lichtkurve zeigt die δ Cephei-Art mit Andeutungen von Einbiegungen.

LITERATUR: **Bemporad**, Anzeige der Veränderlichkeit. Mitteilung von photometrischen Größen an 21 Tagen 08 April 4 bis Juli 18 und an 24 Tagen 11 April 6—Juli 21. Ableitung von 2 Max. 08 Mai 29.7, 11 Juni 19.4. Elemente [Mem. Spectr. It. 40, 152 und A. N. 4524]; Zusammenstellung von 89 einzelnen photometrischen Messungen 11 April 6—12 Juli 10. Ableitung von 17 Normalwerten. 2 Max. 11 Juni 20.2, 12 April 12.3. Bild der Lichtkurve [Mem. Spectr. It. (2) 4, 49].
M.

761. **VW Centauri** (13^h 27^m 6^s — 63° 32' 4"). Nicht in der CPD enthalten.

Ort auf den Harvard-Aufnahmen bestimmt.

Von Leavitt 1906 auf Harvard-Aufnahmen zwischen 9^m5 und 10^m5 als veränderlich erkannt mit wahrscheinlich kurzer Periode. Aus 103 Platten, die bis zum Jahre 1880 zurückreichen, sind von Harwood die Elemente abgeleitet worden: Max. = 1886 April 15 7^h 2 + 15^d 0^h 53^m 17^s E = 2410012.3 + 15^d 037 E; M — m = 3^d; Helligkeitsgrenzen 9^m0 und 11^m2. Die Abnahme vom Maximum zum Minimum dauert etwa 6 Tage, im Minimum verweilt der Stern ungefähr 5 Tage. Etwa 2 Tage nach dem Maximum scheint in der Lichtabnahme eine Verzögerung von etwa zweitägiger Dauer einzutreten.

LITERATUR: **Pickering**, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt [Harv. Circ. 122 und A. N. 4152]; Mitteilung von Elementen, abgeleitet von Harwood [Harv. Circ. 170 und A. N. 4597].
M.