

Mitteilung von zwei Schätzungen für die CoD 90 Aug. 6 und Aug. 10 [A. J. 360]. — **Pereira**, 7 Beobachtungen 94 Juli 29—95 Nov. 8 [M.B.A.A. 5, 21. — Obwohl der auf Seite 27 angeführte Ort abweicht und der Stern nur mit »-Sagittarii« bezeichnet ist, dürften die Beobachtungen doch hierher gehören]. — **W. Campbell**, Schätzungen an 4 Tagen 94 Sept. 20—95 Okt. 16. Zweifelhafter Ort [A. J. 363]. — **Paul**, 5 Beobachtungen 95 Juli 10—Juli 31. Berichtigung des Ortes [A. J. 352]; 18 (nicht mitgeteilte) Beobachtungen 95 Juli 10—Nov. 12 zeigen Helligkeitsabnahme von 7<sup>m</sup>.62 bis 11<sup>m</sup>.35. Vorläufige Elemente [A. J. 371]. — **Roberts**, Elemente und Bemerkungen über den Lichtwechsel auf Grund von 53 nicht veröffentlichten Beobachtungen 1896—1899 [A. J. 491/492]. — **Manning**, 2 Max. 07 Dez. 8 (7<sup>m</sup>.0), 08 Sept. 19 (7<sup>m</sup>.2) und Min. 08 Mai 28 (11<sup>m</sup>.4) [E.M. 87, 133 und 89, 12]. — **Olcott**, Zusammenstellung einiger Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. 1913—1914 [Pop. Astr., Bd. 21 u. 22]. M.

**1412. X Telescopii** (20<sup>h</sup> 11<sup>m</sup> 13<sup>s</sup> — 52° 55′.4). Nicht in der CPD enthalten.

Ort auf den Harvard-Platten bestimmt. — Photographische Helligkeiten der Vergleichsterne von Fleming (Harv. Ann. 47, 70).

[\* 10<sup>m</sup>.8 voran 26<sup>s</sup>, 3′ nördl. — \* 9<sup>m</sup>.6 folg. 10<sup>s</sup>, 7′ südl.]

Die Veränderlichkeit wurde 1901 von Fleming auf den Draper-Memorial-Photogrammen am Spektrum erkannt und durch Prüfung einer großen Zahl von Platten aus den Jahren 1889—1900 bestätigt, mit einer Helligkeitsschwankung von 10<sup>m</sup>.5 bis 12<sup>m</sup>.9. Nach den Harvard-Katalogen ist die Änderung langperiodisch, ein Periodenwert ist aber nicht angegeben. Aus den von Fleming veröffentlichten photographischen Größenschätzungen 89 Juni 17 bis 05 Sept. 16 kann man angenähert auf eine Periode von 309 Tagen schließen, mit dem Ausgangsmaximum 99 Mai 15 und den photographischen Helligkeitsgrenzen 10<sup>m</sup>.4 und 14<sup>m</sup>.0. Spektrum Md 5.

LITERATUR: **Pickering**, Anzeige der Entdeckung [Harv. Circ. 54 und A.N. 3695]. — **Fleming**, Zusammenstellung von 89 Schätzungen und abgeleiteten Größen Breslins auf Harvard-Aufnahmen 89 Juni 17—05 Sept. 16 [Harv. Ann. 47, 239]. Boe.

**1413. RT Capricorni** (20<sup>h</sup> 11<sup>m</sup> 15<sup>s</sup> — 21° 37′.5) = BD — 21° 5672 (7<sup>m</sup>.7) = CPD — 21° 7614 (10<sup>m</sup>.4) = Lal 38839 (7<sup>m</sup>.5) = LBo 3241/42 (7<sup>m</sup>.5) = BaV 1114—1117 (7<sup>m</sup>) = AW 16016 (7<sup>m</sup>) = Par<sub>2</sub> 27791 (8<sup>m</sup>) = MI Ca 446 (7<sup>m</sup>) = Gou 27776 (7<sup>m</sup>.2) = Du<sub>1</sub> 238 (7<sup>m</sup>.4) = Mü<sub>2</sub> 9991 (9<sup>m</sup>.0) = Ci Z 3369 (7<sup>m</sup>.5) = RC 90 5441 (7<sup>m</sup>.3) = Birm 545 = Birm Esp 659.

Karte der Umgebung von Hagen (Serie IV). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Serie IV), L. Campbell (Harv. Ann. 57, 263) und photographisch von Fleming (Harv. Ann. 47, 71).

[\* 9<sup>m</sup>.4 voran 44<sup>s</sup>, 0′.3 südl. — \* 11<sup>m</sup> voran 25<sup>s</sup>, 4′ südl. — \* 10<sup>m</sup>.4 voran 9<sup>s</sup>, 5′.3 südl. — \* 9<sup>m</sup>.4 folg. 5<sup>s</sup>, 1′ nördl. — 9<sup>m</sup>.8 folg. 6<sup>s</sup>, 7′ nördl.]

Der Stern ist stark rot gefärbt und findet sich in verschiedenen Katalogen roter Sterne, Herschel, Schjellerup, Birmingham etc. Die Veränderlichkeit ist wiederholt vermutet worden, und zwar 1) von Secchi im Jahre 1869; 2) von Gore 1875, dem die voneinander abweichenden Größen in verschiedenen Katalogen (6<sup>m</sup>.5 und 7<sup>m</sup>.5) auffielen und der den Stern selbst 1875 bis 1877 schwächer (8<sup>m</sup>.5—9<sup>m</sup>.0) fand (siehe die Zusammenstellung von Größenangaben im Cat. of susp. var. sowie bei Birm. Esp., wo der Stern mit V Capricorni bezeichnet ist); 3) von Šafařík, der 1882 bis 1885 Unterschiede von etwa 0<sup>m</sup>.6 fand und bemerkte, daß die Periode mehr als ein Jahr sein müsse; 4) von Deichmüller auf Grund der Bonner Schätzungen 49 Sept. 21 (7<sup>m</sup>), 76 Aug. 16 (8<sup>m</sup>.5), 77 Okt. 6 (8<sup>m</sup>.0), 79 Aug. 12 (6<sup>m</sup>.5); 5) von Wells auf Grund von 55 photographischen Aufnahmen, die Größen zwischen 8<sup>m</sup>.6 und 10<sup>m</sup>.3 gaben. Hartwig hält eine Periode von etwa einem Jahr für möglich, doch ist dies kaum mit den veröffentlichten Beobachtungen zu vereinigen. Wahrscheinlich ist der Lichtwechsel unregelmäßig. Hoffmeister fand 1917 Juli—Sept. den Stern unverändert 7<sup>m</sup>.7 und 1918 Juli bis Aug. = 8<sup>m</sup>.2. Spektrum N.

LITERATUR: **Secchi**, Verdacht der Veränderlichkeit [A.N. 1737]. — **Gore**, Über die Entdeckung des Sterns [Obs. 8, 432]. — **Šafařík**, 154 Vergleichen in den Jahren 1882—1894 [Hinterlassene Beobachtungen. — Über die ersten Jahre ist in A.N. 2688 berichtet, 1883 und 1884 versehentlich statt R Capricorni beobachtet]. — **Pickering**, Anzeige der Veränderlichkeit [Harv. Circ. 24 und A.N. 3488]. — **Deichmüller**, Mitteilung der Bonner Schätzungen [A.N. 3488]. — **Wells**, Helligkeitsgrenzen aus Größenschätzungen nach Aufnahmen [A.N. 3488]. — **H. M. Parkhurst**, 12 Beobachtungen 03 Sept. 18—Nov. 27. Schwankungen zwischen 7<sup>m</sup>.39 und 8<sup>m</sup>.43. Willkürlich ein Max. 03 Sept. 28 angenommen [A.J. 563]. — **L. Campbell**, Zusammenstellung von 27 Größenangaben verschiedener Beobachter 04 Sept. 16—10 Okt. 17 [Harv. Ann. 63, 106]. — **Hartwig**, 3 Beobachtungen 04 Nov. 15 (6<sup>m</sup>.6), 06 Okt. 11 (6<sup>m</sup>.6), 07 Sept. 26 (6<sup>m</sup>.6). Immer sehr rot [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — **Olcott**, Zusammenstellung von Größenangaben von Mitgliedern der Am. Ass. Var. 1912—1915 [Pop. Astr., Bd. 20—22]. — **Hoffmeister**, 6 Beobachtungen 17 Juli 15—18 Aug. 1 [Manuskript Sternwarte Bamberg]. — **Graff**, Farbe nach Dunsink-Beobachtungen 8.5 [A.N. 4705]. Boe.

**1414. VW Cygni** (20<sup>h</sup> 11<sup>m</sup> 21<sup>s</sup> + 34° 12′.5) = BD +34° 3938 (9<sup>m</sup>.5).

Ort bestimmt von Graff (A.N. 4289). — Karte der Umgebung und Verzeichnis von Vergleichsternen von Williams (M.N. 66, 118) und von Graff (Hamb. Mitt. 11, 73). — Vergleichsterne auch von L. Campbell (Harv. Ann. 63, 181). — Lichtkurve von Graff (Hamb. Mitt. 11, 78).