

Die Darstellung zeigt bei einzelnen Werten ziemlich starke Abweichungen, was aber bei der Schwierigkeit der Festlegung der Epochen von vornherein zu erwarten war. Die Helligkeit im Maximum schwankt nach den verschiedenen Beobachtern etwa zwischen 7^m6 und 8^m5, die Helligkeit im Minimum etwa zwischen 9^m0 und 11^m0. Die Farbe wird von Yendell und Graff als sehr stark orange bezeichnet (etwa 10 Osth.). Nijlands Schätzungen geben einen beträchtlich kleineren Wert (im Mittel etwa 6 Osth.). Das Spektrum scheint von besonderer Art zu sein; Espin rechnete es zur 4. Klasse und vermutete helle Linien, Pickering bezeichnet es mit N.

LITERATUR: Espin, Verdacht der Veränderlichkeit [A.N. 2788]; Anzeige der Veränderlichkeit [Wols. Circ. 30 und A.N. 3022]; Mitteilung von 4 Größenangaben 87 Febr. 28—Nov. 14, 6 Größenangaben 91 Febr. 16—April 13, 1 Beobachtung von Knott 91 Febr. 26, 3 photographische Größen nach Fleming 90 März 8—91 Febr. 19 [E.M. 53, 203]; 1 Beobachtung 95 Okt. 26 (9^m0) RR IV? Large bands [A.N. 3352]. — Schönfeld, Mitteilung der Schätzungen in Bonn 58 Nov. 12 (9.10^m) und 59 März 9 (9^m) [A.N. 3030]. — Yendell, Max. 92 Aug. 21: (8^m5) und Min. 92 Febr. 18± (12^m0±) aus 28 Größenschätzungen 91 Dez. 1—92 Okt. 19 [A.J. 279]; Min. 92 Dez. 18 (10^m7±) [A.J. 290]; Max. 93 Mai 24 (8^m5) [A.J. 302]; Max. 94 Febr. 22 (8^m3) und Min. 93 Okt. 27 (10^m2) [A.J. 315]; Nebenmax. 94 April 11 (8^m4) aus 5 Beobachtungen [A.J. 328]; Max. 96 Febr. 3 (8^m1) aus 21 Beobachtungen 95 Okt. 18—96 Mai 12 [A.J. 383]. — Hartwig, 5 Max. 93 Mai 22 (8^m1), 94 April 11 (7^m9), 95 März 9 (8^m1), 96 Febr. 18 (8^m2), 98 Okt. 11 (8^m1) und 4 Min. 93 Jan. 0 (10^m2), 93 Nov. 4 (10^m1), 94 Sept. 15 (10^m0), 95 Aug. 5 (10^m1). Periode aus den Maxima 328 Tage [Manuskript Sternwarte Bamberg. — Siehe auch V.J.S. 29, 242]. — J. A. Parkhurst, Min. 93 Okt. 28 (10^m3) [A.J. 320]; Max. 94 April 7 und April 30 (7^m7) [A.J. 326]; Max. 95 März 8 (8^m1) [A.J. 358]. — Reed, Max. 94 März 28 (8^m3) aus 4 Beobachtungen [A.J. 330]. — Sperra, Max. 95 Febr. 13 (8^m5) aus 38 Beobachtungen 94 Dez. 3—95 Mai 27 [A.J. 350]; Max. 96 Febr. 14 (7^m9) aus 27 Beobachtungen 95 Okt. 13—96 Mai 6 [A.J. 393]; Max. 97 Jan. 12 (7^m9) [A.J. 428]; Max. 07 Sept. 2 (8^m1), Min. 08 Jan. 5 (9^m9), Max. 08 Juli 19 (8^m1), Min. 08 Dez. 20 (10^m5) aus 73 Beobachtungen 07 Mai 1—09 April 15. Nähere Angaben über Eigentümlichkeiten der Lichtkurve [A.J. 606]. — Grover, Min. 02 Okt. 26 (9^m9) [J.B.A.A. 13, 238]. — Nijland, Min. 05 Mai 24 (9^m5), Max. 05 Okt. 31 (7^m85) aus 33 Beobachtungen. Farbe 5.9 und 5.1 [A.N. 4116]; Min. 06 April 16 (10^m0) Farbe 5.0, Max. 06 Okt. 5 (8^m0) Farbe 4.4 [A.N. 4164]; neue Elemente [A.N. 4211]; Min. 07 Febr. 20 (9^m0) Farbe 4.9, Max. 07 Aug. 28 (7^m6) Farbe 4.0, Verzögerung bei 07 Juni 23 [A.N. 4239]; Max. 08 Juli 17 (7^m7) Farbe 4.2, Min. 08 Jan. 2 (9^m3) Farbe 4.5 [A.N. 4309]; Min. 08 Dez. 17 (9^m8) Farbe 6.1, Max. 09 Juni 22 (8^m0) Farbe 4.7 [A.N. 4404]; Min. 09 Nov. 19 (10^m2) Farbe 5.9, Max. 10 Mai 16 (8^m1) Farbe 5.1, Min. 10 Okt. 20 (10^m8) Farbe 6.5 [A.N. 4485]; Max. 11 April 23 (7^m8) Farbe 5.2, starke Verzögerung bei 10 Dez. 14, Min. 11 Sept. 10 (10^m4) [A.N. 4560]; Max. 12 Febr. 27 (8^m2) Farbe 5.0, Min. 12 Aug. 25 (10^m9) [A.N. 4642]; Max. 13 Jan. 22 (8^m7) Farbe 4.3, Min. 13 Juli 26 (10^m9) [A.N. 4765]; Max. 14 Jan. 2 (8^m6), Min. 14 Juni 8? (11^m0) [A.N. 4797]; 2 Max. 14 Nov. 13: (8^m7), 15 Sept. 7 (8^m7) und Min. 15 Mai 7 (10^m6) [A.N. 4857]. — Baranow, Ortsbestimmung und eine Größenschätzung 04 März 11 (7^m8) [Engelh. Publ. 2, 50 u. 63]. — L. Campbell, Zusammenstellung von 146 Größenangaben verschiedener Beobachter 04 April 22—10 Dez. 16 [Harv. Ann. 63, 32]. — Cannon, 2 Max. 04 Okt. 21 (8^m2), 05 Nov. 2 (8^m4) und Min. 09 Jan. 3 aus Harvard-Beobachtungen [Harv. Ann. 55, 135 u. 257]. — Graff, 8 Stufenschätzungen 05 Nov. 17—13 April 15 [A.N. 4719]; Farbe 7.1 aus 8 Beobachtungen [A.N. 4709]. — Pračka, Stufenschätzungen und Größenangaben für 31 Tage 06 Nov. 8—09 Mai 9. Daraus 2 Max. 07 Aug. 12 (8^m0), 08 Juli 17 (7^m8) und Min. 08 Dez. 29 (10^m8) [Pračka I, Heft 1, 28 und Heft 3, 39. — Siehe auch A.N. 4221, 4323, 4396]. — Whitney und Furness, 10 Schätzungen und Größen von 06 Nov. 29 bis 12 Febr. 12 [Vass. Obs. Publ. 3, 61]. — De Roy, Max. 07 Aug. 17 (8^m4), Min. 07 Dez. 30 (9^m6), Max. 08 Juni 20: (8^m5), Min. seit Mitte Dezember 1908 (10^m1) [A.N. 4331]. — Olcott, Zusammenstellung von Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. 1911—1915 [Pop. Astr., Bd. 19—23].

Gr. u. Pr.

285. SY Orionis (5^h 30^m 14^s — 4° 31' 7") = Bond 561 (13^m). Nicht in der BD enthalten.

Ort bestimmt auf Harvard-Platten (Harv. Circ. 78 und verbessert Harv. Circ. 86).

Die erste Wahrnehmung einer Veränderlichkeit dieses Sterns machte I. Roberts, indem er auf 2 Platten von 89 Jan. 29 und Febr. 3 eine Lichtabnahme feststellen konnte. Später wurde der Stern nochmals unabhängig von Leavitt auf Harvard-Aufnahmen des großen Orionnebels als veränderlich von 12^m2 bis 14^m6 erkannt und durch Prüfung von weiteren 4 Robertsschen Platten (89 Febr. 4, 96 Jan. 15, 98 Febr. 14, 03 Jan. 3) bestätigt. Über die Natur des Lichtwechsels ist durch Hoffmeister bekannt, daß er kurzperiodisch ist. Ein naher Nachbar 12^m5 läßt die Maxima sicher erkennen.

LITERATUR: I. Roberts, Anzeige der Veränderlichkeit [M. N. 50, 316]. — Pickering, Anzeige der unabhängigen Entdeckung durch Leavitt und Angabe der photographischen Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 78 und A. N. 3950]; Bestätigung der Veränderlichkeit aus 4 Platten von Roberts aus den Jahren 1889—1903 [Harv. Circ. 86 und A. N. 3980]. — W. H. Pickering, Bond 561 = 13^m phot. [Harv. Ann. 32, 40].

L.

286. AA Orionis (5^h 30^m 16^s — 5° 50' 6") = Bond 582 (12^m3) (Harv. Ann. 5, 83) = Scheiner 179 (12^m4). Nicht in der BD enthalten.

Kärtchen der Umgebung von Wolf (A.N. 3935).

Entdeckt von I. Roberts in zunehmendem Lichte auf 2 photographischen Aufnahmen des großen Orionnebels von 89 Jan. 29 und Febr. 3 und später auch unabhängig von Wolf in Heidelberg. Auf 8 dort zwischen 1896 und 1902 aufgenommenen Platten fanden sich Lichtänderungen zwischen 12^m0 und 14^m5. Leavitt konnte aus Harvard-Aufnahmen nur eine Veränderlichkeit innerhalb der Grenzen 12^m1 und 13^m0 bestätigen. Die Art des Lichtwechsels ist noch unbekannt.