

derung [M.B.A.A. 3, 33]; 3 Beobachtungen 1895 [E.M. 61, 557]; kurze Zusammenstellung der Beobachtungsergebnisse 1888—1897, eine geringe Veränderlichkeit erkennbar [E.M. 65, 386]; zusammenfassender Bericht über Beobachtungen von 1900 [J.B.A.A. 10, 252 u. 11, 110 u. 111]; eine Vergleichung 00 Dez. 21 (β vielleicht $> \alpha$) [E.M. 71, 452]; Fortsetzung bis 1902 [M.B.A.A. 11, 169 u. J.B.A.A. 12, 116]; Bericht über Beobachtungen der B.A.A. 1902 mit Lichtkurve [J.B.A.A. 13, 24 u. 128]; Zusammenstellung der Größenangaben verschiedener Beobachter für die Zeit von 05 Aug. 23 bis 06 April 22. Bildliche Darstellung [E.M. 83, 458]; Zusammenstellung von 10tägigen Mittelwerten der Helligkeit für die Zeit von 06 Aug. 4 bis 07 Mai 1 aus 281 Beobachtungen verschiedener Mitglieder der B.A.A. [E.M. 85, 611]; Zusammenstellung von 10tägigen Mittelwerten der Helligkeit für die Zeit von 07 Sept. 27 bis 08 April 15 aus Beobachtungen verschiedener Mitglieder der B.A.A. Keine Veränderung. Mittlere Helligkeit $0^m.46$ [E.M. 87, 555]; Bericht über die Beobachtungen verschiedener Mitglieder der B.A.A. Zusammenstellung von 19 zehntägigen Mittelwerten für die Zeit von 08 Okt. 22 bis 09 April 20. Mittlere Helligkeit $0^m.41$ [E.M. 90, 65]; Größenschätzungen an 20 Tagen 09 Nov. 18—10 April 10 [E.M. 91, 267]; Bericht über Beobachtungen der B.A.A. 1909 [J.B.A.A. 20, 412]. — Pereira, 7 Beobachtungen '93 Dez. 10—94 Jan. 13 [M.B.A.A. 3, 38]; 24 Beobachtungen 94 Jan. 2—96 Jan. 8 [M.B.A.A. 5, 21]. — Landwehr, Ableitung einer Anzahl Maxima und Minima aus Beobachtungen von Plassmann aus den Jahren 1894—1910 und aus eigenen Beobachtungen 1908 und 1909. Längsame flache Wellen, die reell zu sein scheinen [Mitt. V.A.P. 22, 125]. — Backhouse, Beobachtungen 1895—1898 ausführlich mitgeteilt [M.N. 59, 194—199]; Entgegnung auf Conroys Aufsatz in J.B.A.A. 24, 165 wegen Berücksichtigung der Helligkeitsgleichung und der Farben der Vergleichsterne [J.B.A.A. 24, 222]. — Innes, 6 Beobachtungen 1896 Januar und Februar [J.B.A.A. 6, 488]; Mitteilung über Beobachtungen 1898 [A.N. 3533]. — Besley, 9 Beobachtungen 96 März 14—Dez. 15 [E.M. 64, 431]; 13 Größenangaben 97 Jan. 2 bis Dez. 20 [J.B.A.A. 9, 21 u. E.M. 66, 434]; 6 Größenangaben 98 Jan. 7—Febr. 18 [E.M. 67, 576]; 2 Größenangaben 98 Okt. 12 u. 24 [E.M. 68, 490]; 8 Größenangaben 99 Jan. 1—Dez. 30 [E.M. 71, 12]. — Orr, 2 Schätzungen 00 Jan. 24 ($0^m.2$), Febr. 16 ($0^m.4$) [J.B.A.A. 10, 252]. — Robinson, Photographische Aufnahmen an 6 Tagen 01 März 9—02 Dez. 6 und visuelle Beobachtungen an 8 Tagen 02 Nov. 8—Dez. 6 [M.N. 63, 74]. — Burns, Bemerkungen über photographische Helligkeitsaufnahmen in den Jahren 1900 bis 1904 [J.B.A.A. 13, 73 u. 14, 205]. — Olivier, Größenangaben für 293 Tage 01 Nov. 8—12 Aug. 12 [A.N. 4637]. — Plassmann, Vergleichungen an 6 Abenden 02 Febr. 9—Okt. 16 [A.N. 3830]; Bemerkung dazu von Deichmüller [A.N. 3845]; zahlreiche spätere Beobachtungen [Manuskript Sternwarte Münster]. — Packer, 02 Okt. 15 u. 16 $\alpha >$ Capella, von Gore bestätigt [E.M. 76, 230 u. 250]. Siehe auch J.B.A.A. 13, 193; Bemerkungen zu der Packerschen Beobachtung von Copeland und Hartwig [A.N. 3827]; über den Lichtwechsel [E.M. 76, 395]. — Hartwig, Bemerkungen über seine Beobachtungen im Jahre 1902 [A.N. 3840]. — Lyon, Über Beobachtungen 1902 [J.B.A.A. 13, 72]. — Lau, 21 Größenangaben (Mittel aus je 1—6 Einzelbeobachtungen) für die Jahre 1904—1907. Bild der Lichtkurve. Schwankung $0^m.3$ — $1^m.1$. Periode etwa 1.5 Jahr [Bull. S.A.F. 1908 p. 147]. — Matthews, Größenschätzungen in den Jahren 1906—1912 [E.M. 83, 11 u. 221; 85, 11; 89, 278; 91, 34, 124 u. 310; 92, 477 u. 502; 93, 83, 128 u. 264; 95, 107]. — McKay, Beobachtungen aus den Jahren 1903—1906 [E.M. 79, 145; 83, 194 u. 290]. — Manning, Größenangaben für 26 Tage 06 Aug. 14—07 Mai 12 [E.M. 85, 536]. — Russell, Schätzungen aus den Jahren 1903—1907 [E.M. 79, 480; 85, 38]. — Godden, Mitteilungen über Beobachtungen 1903—1910 [E.M. 79, 61; 85, 14, 86, 134 u. 210; 89, 36 u. 183; 91, 104, 174 u. 243; 92, 432]. — Kaiser, 12 Beobachtungen 09 Jan. 24—April 22 [Astr. Beob. Prag 1905/09 S. 47]. — Conroy, Helligkeitsschätzungen an 14 Tagen 09 Nov. 10—10 März 3. Minimum in der ersten Hälfte Januar 1910 [J.B.A.A. 21, 193]; 37 abgeleitete Größen 12 Febr. 11—13 April 7 [J.B.A.A. 24, 165]; 18 Größenangaben 13 Okt. 30—14 März 28 [J.B.A.A. 24, 365]. — Stebbins, Aus Selenphotometermessungen von 10 Jan. bis 12 April folgen 2 Max. 10 Dez. 9, 12 März 18; und 2 Min. 11 Febr. 19, 11 Nov. 20. Schwankung von $0^m.2$, vielleicht noch eine Periode von 6 Jahren vorhanden [Pop. Astr. 21, 5. — Siehe auch A.N. Lit. Beiblatt 7]. — Seagrave, Min. 11 Febr. 17 [Pop. Astr. 20, 42]; 1 Helligkeitsschätzung 13 Febr. 24 (α etwa = Rigel u. $0^m.5 > \alpha$ Tauri) [Pop. Astr. 21, 178. — Siehe auch A.N. Lit. Beiblatt 9]. — Leonard, Größenangaben für 29 Tage 12 März 6—Mai 9. Unregelmäßige Schwankungen zwischen $0^m.25$ und $0^m.8$ [J.B.A.A. 22, 381]; 74 Beobachtungen 12 Nov. 2—13 Mai 7. Max. ($0^m.20$) 12 Nov. 10, 14, 17 und Min. ($0^m.40$) 13 Jan. 24 [J.B.A.A. 23, 429]; 54 Größen 13 Aug. 27—14 Mai 1. Helligkeit unverändert $0^m.26$ [J.B.A.A. 24, 482]; 4 Mittelwerte der Helligkeit aus 74 Beobachtungen 14 Juli 28—15 April 30 [Pop. Astr. 23, 305 und J.B.A.A. 26, 30]. — Bottlinger, Über die Bahn des spektroskopischen Doppelsterns α Orionis [A.N. 4467].

Außer den in vorstehender Literatur-Zusammenstellung aufgeführten Mitteilungen über Beobachtungen sind weitere zahlreiche Schätzungen verschiedener Liebhaber der Astronomie enthalten in den Bänden 71—95 der Zeitschrift »English Mechanic«, ferner in Bull. S.A.F. 17, 111, 207; 19, 64; 21, 100.

Gr. u. M.

353. U Orionis ($5^h 49^m 53^s + 20^0 9' 5$) = Wa₂ 1222 (var) = 10y 1002 (var) = Strb₂ 215 (var) = RC 90 1453 (var) = Birm Esp 163.

Ort auch sonst mehrfach bestimmt. Karte der Umgebung von Hagen (Serie II), Seagrave (Pop. Astr. 12, 143) und Backhouse (Sunderl. Publ. 3, Tafel II, Fig. 1). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Serie II) und Wendell (Harv. Ann. 37, 156). — Lichtkurve (in Zahlen und Bild) von Turner (Mem. R.A.S. 55, LXXIII), Müller (A.N. 2734), Stroobant (A.N. 2769), Seagrave (Pop. Astr. 12, 143), Markwick (M.N. 58, Tafel 7^a und M.B.A.A. 11, Tafel 4 und 15, Tafel 3), L. Campbell (Harv. Ann. 57, 187 u. Tafel I).

[* 13^m voran 3^s, auf dem Parallel. — * 13^m folg. 2^s, 1'8. südl. — * 9^m1 folg. 3^s, 3'4 südl. — Veränderlicher UW Orionis folg. 4^s, 0'3 südl.]

Dieser stark gelbrote Stern wurde am 13. Dez. 1885 von Gore in der Nähe von ζ^1 Orionis als 6^m entdeckt. Da er weder in der Bonner Durchmusterung noch in irgend einem Sternverzeichnis zu finden war, so lag anfangs der Verdacht nahe, daß es sich um einen neuen Stern handelte; er ist infolgedessen auch in der ersten Zeit häufig als »Nova Orionis« bezeichnet worden. Es stellte sich aber bald heraus, daß der Stern zu den lang-