

kommen. Die Maxima ergaben als Periode  $27^d.010025$ , die Minima  $27^d.006441$ , woraus mit Rücksicht auf die vermutliche Unsicherheit der Minimumbestimmungen als Periodenwert  $27^d.01000$  angenommen wurde. Die durchschnittliche Abweichung einer Normalepoche der Maxima (ohne Rücksicht auf die Gewichte) ist  $\pm 0^d.15$ , der Minima  $\pm 0^d.30$ . Ungleichförmigkeiten von längerer Dauer scheinen in der Periodenlänge nicht vorhanden zu sein. Spektrum nach Pickering Klasse G.

LITERATUR: Gould, Anzeige der Entdeckung [Am. Journ. (3) 4, 477]; 5 Max. 72 April 24, 72 Nov. 25 oder 26 (6<sup>m</sup>.1), 74 Jan. 4 oder 5, 74 Febr. 1, 74 Febr. 28 und 2 Min. 72 April 14 (7<sup>m</sup>.4), 72 Dez. 12 (7<sup>m</sup>.6) [Ur. Arg., 40 u. 331]. — Schönfeld, 231 Beobachtungen 73 Nov. 30—77 Jan. 1 [Heidlb. Veröff. 1, 150]; daraus sind von Schönfeld 7 Min. und 8 Max. bis 1875 abgeleitet [A.N. 2065]. — Sawyer, 23 Beobachtungen 81 Dez. 24—82 März 6, daraus 2 Max. 81 Dez. 31, 82 Jan. 27 und 3 Min. 81 Dez. 24, 82 Jan. 18, 82 Febr. 15 [A.N. 2517]; 11 Max. und 10 Min. 83 Jan. 3—84 April 16 [A.N. 2660]; 7 Max. und 7 Min. aus 80 Beobachtungen 84 Nov. 10—85 Mai 3 [A.J. 151]; 6 Max. und 5 Min. aus 56 Beobachtungen 85 Nov. 14—86 April 19 [A.J. 158]; 6 Max. 87 Nov. 29—88 April 13, 6 Min. 87 Nov. 20—88 April 4 [A.J. 174]; 5 Max. 87 Jan. 9—April 28, 6 Min. 86 Dez. 3 bis 87 April 20 [A.J. 176]; 5 Max. 89 Jan. 9—April 28, 8 Min. 88 Okt. 9—89 April 18 [A.J. 213]; 6 Max. 89 Nov. 28—90 April 10, 6 Min. 89 Nov. 20—90 April 2 [A.J. 227]; 7 Max. und 5 Min. 90 Nov. 5—91 April 25 [A.J. 242]; Zusammenstellung der mit seiner Lichtkurve aus den Beobachtungen abgeleiteten 18 Max. und 21 Min. für die Zeit von 91 Okt. 23 bis 94 April 30 [A.J. 375]. — Pickering, 8 photometrische Messungen (3 von 85 Jan. 14—29 und 5 von 88 Febr. 28—März 7) [Harv. Ann. 24, 254]; 86 photometrische Messungen an 65 Tagen 96 Dez. 17—98 März 17. Ableitung von Elementen und Lichtkurve in Größen, sowie bildliche Darstellung [Harv. Ann. 46, 122, 135, 145, 151, 155, 158, 160]. — Yendell, 3 Max. und 3 Min. 88 Febr. 19—April 30 [A.J. 173]; 7 Max. 88 Nov. 13—89 April 28, 6 Min. 88 Dez. 3—89 April 19 [A.J. 197]; 6 Max. 89 Nov. 30—90 April 14, 6 Min. 89 Nov. 21 bis 90 März 30 [A.J. 224]; 7 Max. 90 Nov. 13—91 April 25, 2 Min. 90 Dez. 3—31 [A.J. 243]; 8 Max. 91 Sept. 11—92 April 13, 6 Min. 91 Okt. 25—92 April 3 [A.J. 272]; 6 Max. 92 Nov. 14—93 März 29, 3 Min. 92 Dez. 24—93 März 17 [A.J. 302]; 4 Max. 93 Dez. 24—94 März 16, 4 Min. 93 Dez. 14—94 März 4 [A.J. 323]; 5 Max. 94 Nov. 13—95 März 27, 6 Min. 94 Nov. 28 bis 95 April 11 [A.J. 357]; aus 34 Beobachtungen 95 Nov. 19—96 April 20 sind abgeleitet 5 Max. und 4 Min. [A.J. 393]; aus 22 Beobachtungen 96 Dez. 4—99 Nov. 4 sind mit Hilfe der mittleren Lichtkurve abgeleitet 4 Max. und 2 Min. [A.J. 483]; aus 57 Beobachtungen 1900—1902 sind mit Hilfe der mittleren Lichtkurve abgeleitet 4 Max. und 5 Min. abgeleitet [A.J. 523]; Ableitung einer mittleren Lichtkurve aus seinen sämtlichen Beobachtungen der Jahre 1888—1904 [A.J. 576]. — Markwick, 2 Beobachtungen 1890, Max. wohl Febr. 20 (5<sup>m</sup>.5) [J.B.A.A. 1, 238]; 4 Beobachtungen 1891 [M.B.A.A. 1, 67]; 4 Beobachtungen 92 Jan. 3—März 28 [M.B.A.A. 3, 34]; zusammenfassender Bericht über Beobachtungen 1900 von verschiedenen Beobachtern [J.B.A.A. 11, 111]; Fortsetzung desselben [J.B.A.A. 12, 117]; Lichtkurve auf Grund von 172 Beobachtungen verschiedener Mitglieder der B.A.A. 1900—1902 [M.B.A.A. 11, Tafel 3]; Lichtkurve aus Beobachtungen verschiedener Mitglieder der B.A.A. Tabelle der Helligkeiten. Bildliche Darstellung [J.B.A.A. 17, 208]; Bericht über die Beobachtungen verschiedener Mitglieder der B.A.A. Ableitung der Lichtkurve und Vergleich mit der früheren Lichtkurve. Bildliche Darstellung [J.B.A.A. 24, 242]; Bericht über die Lichtkurve auf Grund von 239 Beobachtungen der B.A.A. in den Jahren 1907—1909 [J.B.A.A. 24, 386]. — Corder, Aus 68 nicht mitgeteilten Beobachtungen 9 Max. 93 Febr. 5—Dez. 24, 6 Min. 93 Jan. 19—Dez. 14 [M.B.A.A. 3, 31]. — Porro, 6 Beobachtungen 93 Dez. 5—94 März 2 [Pubbl. Oss. Torino 4]. — Sperra, 2 Max. und 1 Min. 95 März 28—April 25 [A.J. 350]; aus 17 Beobachtungen 96 März 27—Mai 3 1 Max. und 2 Min. [A.J. 393]. — Hisgen, 5 Max. 95 Dez. 23—96 April 9, 3 Min. 96 Jan. 12—April 2 [A.N. 3424]. — v. Prittwitz, 10 photometrische Beobachtungen 96 Febr. und März, daraus Max. 96 Febr. 16 und 2 Min. 96 Febr. 2 und Febr. 29 [Mitt. V.A.P. 7, 33]. — Luizet, 11 Max. 98 Dez. 6—02 März 11, 13 Min. 98 Dez. 25—02 März 2 [A.N. 3837]. — Wendell, 200 photometrische Messungen an 81 Tagen 99 Dez. 23—00 Mai 1 [Harv. Ann. 69, 42]. — Whitney, Vergleichen und abgeleitete Größen an 2 Tagen 05 Nov. 23 u. 25 [Vass. Obs. Publ. 3, 76]. — v. Zeipel, Photometrische Messungen an 18 Tagen 07 Febr. 26—April 16 [A.N. 4247]. — Bemporad, Max. 09 April 15.1 aus photometrischen Beobachtungen 09 Febr. 9—April 18 [Mem. Spett. It. 39, 6 u. 67]. — Hoffmeister, 3 Stufenschätzungen 12 März 31, 14 März 29, 14 April 11 [A.N. 4827]. — Olcott, Zusammenstellung von Größenangaben verschiedener Mitglieder der Am. Ass. Var. 1915 [Pop. Astr. Bd. 23, 312, 385]. — Frost, Veränderliche Radialgeschwindigkeit [Ap. J. 23, 266]. Gu.

389. V Lyncis ( $6^h 20^m 28^s + 61^\circ 36'2$ ) = BD +61°887 (9<sup>m</sup>.3).

Ort bestimmt von Baranow (Engelh. Publ. 7, 9 u. 19). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Luizet (Bull. Astr. 30, 539).

Die Helligkeit des von Cannon im Jahre 1908 entdeckten Sterns wurde auf 19 Harvard-Platten aus der Zeit von 91 Febr. 19 bis 06 Jan. 25 zwischen 9<sup>m</sup>.2 und 9<sup>m</sup>.9 geschätzt, doch ließ sich die Art des Lichtwechsels noch nicht aus diesen Schätzungen bestimmen. Bestätigt wurde die Veränderlichkeit von Luizet, welcher aus seinen ersten Beobachtungen 1908 und 1909 die Periode zu 72<sup>d</sup> bestimmte und später aus seinen sämtlichen bis 1913 fortgesetzten Schätzungen die genaueren Elemente ableitete: Max. = 1908 Dez. 7 (2418283) + 81<sup>d</sup>.7 E; M—m = 29<sup>d</sup>. Der Stern zeigt nach Luizet, ähnlich wie RX Ursae maj. und TV Andromedae, die Eigentümlichkeit, daß bisweilen einzelne Maxima und Minima ausbleiben. Nur die ungeraden Maxima und die geraden Minima treffen regelmäßig ein. Luizet meint daher, daß die Elemente mit Verdoppelung der Periode richtiger lauten sollten: Max. = 1909 Febr. 27 (2418365) + 163<sup>d</sup>.4 E; M—m = 111<sup>d</sup>, und daß der Stern zu den langperiodischen gerechnet werden sollte. Weitere Untersuchungen darüber sind wünschenswert. Die Helligkeit im Maximum schwankt nach Luizet zwischen 8<sup>m</sup>.8 und 9<sup>m</sup>.2, im Minimum zwischen 9<sup>m</sup>.4 und 9<sup>m</sup>.8.