

97 photoelektrische Beob. Lichtkurve [Washb Publ 15.209]. — **Guthnick und Prager**, 113 lichtelektrische Beob. Lichtkurve. Systemkonstanten [Berl Ber 1917, S. 222, korr. AN 4980; VBB 2,3.102]. — **Smart**, 468 photoelektrische Beob.\* Lichtkurve [MN 95.644]. — **Curtiss**, 1157 Beob. Lichtkurve [Mich Publ 1.87; 5.177]. — **Rossiter**, Elemente [PA 30.553; Mich Publ 5.69]. — **Nijland**, 22 Min. [AN 5059]. — 28 Min. [BAN 217]. — 793 Beob. Lichtkurve [AN 6050]. — **Vogelenzang**, 317 Beob.\* 8 Min. Elemente. Lichtkurve [AN 5059; 5129]. — **Groosmuller**, 240 Beob. Lichtkurve [Hem Dampkr 19.90]. — **Van der Bilt**, 367 Beob. 18 Min. Lichtkurve [JO 17.154]. — **Luyten**, 407 Beob. 1 Normalmin. [Leiden Ann 13,2.52; 62]. — **Bemporad**, 173 Beob. Lichtkurve [Mem Sp It (2) 6.122]. — **Kaiser**, 35 Beob. [Prag Beob 2.12; 19]. — **Hellerich**, Zusammenstellung von 54 Normalmin. Elemente [AN 5163]. — **Markwick**, Bearbeitung von 1686 Beob. der BAA [JBAA 33.281]. — **Tass u. a.**, 112 Beob. [Budapest Publ 2.79; 202]. — **Danjon**, 221 Beob. [Strasb Ann 2.114]. — Photometrische Bahn [Strasb Ann 2.132]. — **Sandig**, 47 Beob. 1 Normalmin. Lichtkurve. Farbenkurven. Photometrische Bahn [ZAp 8.1]. — **D. B. McLaughlin**, 499 Beob. Lichtkurve [AJ 1013]. — Masse und absolute Helligkeit [PA 35.489; AJ 889]. — **Johansson**, 76 Beob. 1 Normalmin. [AN 5527]. — **Nielsen**, 1 Min. [NAT 8.152]. — **Collmann**, 161 Beob. 2 Max. 2 Min. Lichtkurve [AN 5712]. — **Krebs**, 125 Beob.\* 4 Min. [Die Sterne 14.140]. — **Seliwanow**, 820 Beob.\* 2 Min. Lichtkurve [Mirov Trudi 2.17; Mirov Isw 1918, S. 91]. — **Rustanowitsch**, 366 Beob.\* von Parenago. 1 Normalmin. Lichtkurve [NNVS 48]. — **Gadomski**, 1 Normalmin. [Krak Circ 24]. — **Lipiński**, 180 Beob. 1 Normalmin. Lichtkurve [Wars Publ 8.39]. — **Leiner**, 286 Beob.\* [VJS 61.141; 62.110; 63.189; 64.224; 65.154; 66.201]. — **Zinner**, 58 Beob.\* 6 Min. [ErgAN 4.3, Nr. 272]. — **Guthnick**, Lichtelektrische Beob.\* [VJS 58.83; 59.80]. — **Güssow**, Lichtelektrische Beob.\* [VJS 60.65]. — **Hornig**, 338 Beob.\* [AN 5879]. — **Morgenroth**, 6 Beob.\* [Sonn Mitt 20]. — **Florja**, 88 Beob.\* [Tashk Circ 37]. — **A. de Sitter**, 68 Beob.\* [BAN 260]. — **Martin**, Beob.\* [BAN 260; 271]. — **Kanamori**, 178 Beob.\* [Kyoto Bull 247]. — **AAVSO**, Beob. [PA 25; 27; 28]. — **Mirovedenie**, 1591 Beob.\* [Mirov Trudi 1.2; 3.24; Mirov Isw 1918, S. 90; 1922, S. 101]. — **FPANN**, 779 Beob.\* [NNVS 12; 25-26]. — **Winnecke**, 386 Beob. 3 Normalmin. Lichtkurve [Bamb Veröff 3.180; 260]. — **Hartwig**, 526 Beob. Lichtkurve [Bamb Veröff 1.494; 589]. — **Stein**, Photometrische Bahn [Amsterdam Proc 1907, S. 459; Spec Vat Miscellanea Astronomica 1.61]. — **Shapley**, Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — **Tscherny**, Störungen im System von  $\beta$  Lyrae [AN 5504; MN 88.482]. — Periplegmatische Bewegung [AN 5620]. — Stadium der Evolution [AN 5790]. — Zusammenhang zwischen Bahnbewegung und Temperaturänderung [AN 5877]. — Dimensionen der Atmosphären der Komponenten [AN 5964]. — Die beiden hypothetischen Doppelsternsysteme [AN 5977]. — Periastronlänge und Exzentrizität [AN 6047]. — Säkulare Zunahme der großen Bahnachse [AN 6140]. — **Walter**, Zum Problem der Evolution [AN 5822]. — Zehntägige Helligkeitsschwankung. Dichtekonzentration [VJS 67.229; 68.343; Königsb. Veröff. 3.131]. — **Krat**, Reflexionseffekt [MN 94.70]. — **Eddington**, Verhältnis zwischen Masse und absoluter Helligkeit [MN 84.318]. — **Holmberg**, Massen und Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — **Bottlinger**, Absolute Helligkeit [Atti Pont Acc 77.144; 148]. — **Vogt**, Dichte [Heid Mitt 40].

Spektrum, Farbe, Temperatur: **Curtiss**, Spektrum [Allegh Publ 2.73; PA 36.32; 37.83; 142; 38.274]. — **Rossiter**, Rotationseffekt [PA 32.21; 147; 586; ApJ 60.15]. — Spektroskopische Bahn. Nichtexistenz eines dritten Körpers. Rotationseffekt [Mich Publ 5.67]. — **Mauzy**, Spektrum [PA 32.559; HA 84.207; HB 899]. — **Baxandall**, Spektrum [MN 90.611; Annals of the Solar Physics Observatory Cambridge 2,1]. — **Stratton**, Spektrum [Obs 54.84; 57.163]. — **Pillans**, Spektrum [ApJ 80.51]. — **Struve**, Spektrum [Obs 57.265]. — **Öhman**, Polarisationsseffekt im Spektrum [Stockh Medd 16]. — **L. H. McLaughlin**, Spektrum [PA 38.30]. — **Adams und Joy**, Spektrum [ApJ 56.258]. — **Young**, Spektrum [DAO 1.220]. — **Merrill, Humason und Burwell**, Spektrum [ApJ 61.400]. — **Guthnick**, Spektralaufnahmen\* [VJS 66.126]. — **Stewart**, Spektralaufnahmen\* [AAS 7.133; MN 92.287]. — **Frost**, Spektralaufnahmen\* [AAS 7.164]. — **Franks**, Farbe [Spec Vat 15]. — **Hall**, Farbe [ApJ 79.169]. — **Graff**, Farbe [Wien Mitt 3.139]. — **Stebbins und Huffer**, Farbenindex [Washb Publ 15.233]. — **Elvey**, Photoelektrische Farbe [ApJ 81.173]. — **Schneller**, 38 lichtelektrische Farbenindexmessungen\* [VJS 69.180]. — **Parenago**, Effektive Temperatur [Bull Obs Corp 1]. — **Gaposchkin**, Temperatur [AN 5939]. — **Terkán**, Periodische Temperaturänderung. Licht- und Temperaturkurve [AN 5422; s. auch Mathematikai és Természettudományi Értesítő 32-357].

**Nova Lyrae (1919)** ( $18^h 49^m 31^s + 20^\circ 6'2''$ ) = HD 175268 (Pec.).

Ort bestimmt von Hartwig (VJS 55.171). — Karte der Umgebung von Bohlin (AN 5093), Thomson (JBAA 30.255) und Steavenson (MN 95.642). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Thomson (JBAA 30.255), Bellamy (JBAA 30.287), Nijland (BAN 80), Steavenson (MN 95.642).

Bei Untersuchungen von Harvard-Platten der Milchstraße fand Mackie diese Nova. Zwischen 1919 Dezember 4 und 6 stieg die Helligkeit von  $\leq 16^m$  auf  $6^m5$ . Seitdem nahm sie allmählich unter Schwankungen ab, war Anfang Januar 1920  $8^m5$ , Ende März  $10^m$ , im Dezember  $12^m$ , Anfang Oktober 1921  $13^m6$ . Aus späterer Zeit liegen nur Beobachtungen von Steavenson und Kopal vor, ersterer fand 1925 und 1934  $14^m9$ , letzterer 1930  $11^m5$ . Die Nova war also 15 Jahre nach ihrem Ausbruch noch nicht zu ihrer ursprünglichen Helligkeit zurückgekehrt.

Das Spektrum ist hauptsächlich von Adams und Joy und von Wright untersucht worden. Adams und Joy finden auf einer Mount Wilson-Aufnahme mit dem 100-Zöller von 1920 Februar 5 eine beträchtliche Anzahl heller Banden, die einem schwachen kontinuierlichen Untergrund überlagert sind. Die hellen Wasserstoffbanden sind 25–30 AE breit und sind doppelt mit einer schwachen breiten