

Ein Begleiter D, der 1928/29 manchmal wahrgenommen werden konnte, war 1931 wieder unsichtbar. Bei diesen Begleitern hat es sich sicherlich nicht um Sterne gehandelt, vielmehr werden es Gasmassen gewesen sein, die sich von der Nova wegbewegt haben. So ist dann auch zu verstehen, daß späterhin die Begleiter nicht mehr gesehen wurden, und Thackeray weist zum Beispiel ausdrücklich darauf hin, daß er 1949 keine Spur einer ausgeworfenen Nebelmasse hätte wahrnehmen können.

Spencer Jones und O'Connell versuchten die Parallaxe trigonometrisch zu bestimmen; ersterer erhielt  $-0.009 \pm 0.007$ ; letzterer  $+0.004 \pm 0.007$ . Diese Bestimmungen sind als verfehlt zu betrachten. Dann haben Spencer Jones, McLaughlin und S. Gaposchkin auf Grund verschiedener indirekter Methoden, die bei den Erscheinungen der Novae anwendbar sind, nahe übereinstimmende Werte erhalten. Das Mittel dieser Bestimmungen liegt etwa bei  $+0.002$ . Ihre Entfernung beträgt also 500 Parsec oder 1630 Lichtjahre. Die Praenova hatte dann eine absolute Größe gleich  $+4^m.25$ ; ihre Maximalhelligkeit war  $-7^m.50$ .

LITERATUR: Watson, Entdeckungsanzeige [PA 33.395; HB 820]. — Bericht [JASSA 1.157]. — Hartmann, Bb. [AN 225.47; 226.203]. — Bb.\* [PA 36.23]. — Novaproblem [AN 226.63]. — Bb.\* Sp.\* [VJS 66.222]. — Spencer Jones, Ausführliche Bearbeitung. Sp. RG. Parallaxe [Cape Ann 10. 9]. — Parallaxe [MN 91.608]. — Bericht [Obs 49.21; 55.225; MN 93.291]. — Sp. [Obs 48.261; 49.157; 56.26; MN 91.777; 92.728; 94.35; 816]. — Bb.\* Sp.\* [MN 86.194]. — Shapley, Bb. Sp. [HB 821; 822; 823; 824]. — Bb.\* [HB 823]. — Dawson, Bb. [AJ 859]. — Bb.\* [PA 37.82]. — Campbell, Bb. [HB 835; HC 318; 432]. — Bb. [HC 345; 353; 367; 383; 408; 418; 432; 435; HB 874]. — Bem. [PA 48.508; HR 231.43; 259.25; 291.28; 316.9; 327.4; 22]. — Pingsdorf, Bb. [AN 228.37; 230.235; 236.89]. — van den Bos u. a., Bb. [UOC 67]. — AAVSO, Bb. [PA 33-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Johnson, Bb. [HB 826]. — Paraskevopoulos, Bb. [HB 824; 831; 836; 856; 859; 895; Obs 48.347]. — Farbenindex [HB 826; 831]. — Cooke, Bb. [MN 85.895; Obs 48.319]. — Gale, Bb. [JBAA 36.30]. — Musters, Bb. [BAN 123]. — van den Bos und Finsen, Bb. [MN 92.19]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 16; 17; 18]. — Houghton und Smith, Bb. [Obs 56.362]. — Reid und Watson, Bem. [Obs 48.316]. — de Roy, Bericht [Gaz astr 12.43]. — Doppelstern [Gaz astr 15.18]. — Motherwell, Bericht [JRASC 19.286]. — Wright, Bericht [ASP 37.235]. — Perrine, Bericht [ASP 38.28]. — NAS, Bericht [NAT 7.147]. — Wood, Aussehen [BZ 10.32]. — Bericht [Weltall 27.161]. — Müller und Freiesleben, Bem. Sp. [BZ 10.48]. — Smith, Bem. [JASSA 1.204; 2.29]. — Ensor, Berichte [JASSA 2.74; 120; 194; 249]. — Bb. [JASSA 3.45]. — spektrosk. Bb.\* [JASSA 3.91]. — Bb.\* [JASSA 3.131; 171]. — Milne, Bem. [Obs 54.140]. — Nijland, Berichte [Hem Dampkr 26.176; 226; 28.390]. — Mc Laughlin, Lichtkurve\* [AAS 9.157]. — Parallaxe [AJ 1052]. — Sp. [ApJ 84.104; AAS 10.58; AJ 1149]. — abs. Größe. Nebel [PA 56.465]. — RG. [ApJ 91.369]. — Raumkoordinaten [AJ 1153]. — Boyce [ASP 46.123]. — Parenago, Bem. [RAJ 14.336]. — S. Gaposchkin, Bb.\* [HA 115, 7]. — Parallaxe [HB 901]. — spektralphotometrische Untersuchungen [HC 445]. — Crommelin, Bericht [Obs 51.151]. — Houghton, Bb.\* [JASSA 4.81; 127; 157]. — Plaut, Doppelstern [BAN 257]. — Finsen, Doppelstern [MN 88.488]. — van den Bos, Doppelstern [Gaz astr 15.38]. — Bericht [MNASSA 6.2]. — Thackeray, Bb. [Obs 69.33]. — Luyten, EB. [HB 852]. — O'Connell, Parallaxe [Yale Trans 8.327]. — Cecchini und Gratton, Parallaxe. EB. [SAI 12.304].

Spektrum: Dawidowitsch [HC 289; 295; HB 835; 837; 839; Hdb Aph 6.287]. — Lunt [Obs 49.57; MN 86.498]. — Wright [ASP 38.233]. — Worsell [Obs 56.362]. — Payne [HB 874]. — Beals [MN 91.969]. — Boyce, Menzel und Payne [Proc NA 19.581]. — Menzel und Payne [Proc NA 19.641; HC 428]. — Stratton [Obs 57.135]. — Minkowski [ApJ 85.22]. — Vorontow-Veljaminow [RAJ 14.113]. — C. P. Gaposchkin und Menzel [HC 428]. — Henice und Mc Laughlin [ASP 62.221]. — Nicolet [Liège 234]. — Swings und Struve [ApJ 96.468].

**RS Pictoris** ( $4^h 39^m 35^s - 51^\circ 44.7'$ ) = CoD -  $51^\circ 1225$  ( $10^m$ ).

Entdeckt von Gerasimovič und als kurzperiodisch veränderlich in den Grenzen  $11^m.5$  und  $12^m.3$  ph. bezeichnet.

LITERATUR: Gerasimovič, Entdeckungsanzeige [HB 853].

**RT Pictoris** ( $5^h 57^m 47^s - 44^\circ 54.0'$ ) = CPD -  $44^\circ 766$  ( $9^m.0$ ) = CoD -  $44^\circ 2382$  ( $9^m.1$ ) = HD 41071 (G5).

Entdeckt von Gerasimovič, Bedeckungsveränderlicher, Periode gleich  $6^d.97$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $9^m.4$  und  $12^m.5$  ph.

LITERATUR: Gerasimovič, Entdeckungsanzeige [HB 853].