

Grenzen  $7^m.4$  und  $9^m.4$  ph., die Form der Lichtkurve entspricht der Periodenlänge. Nach Shapley ist das Spektrum zwischen G5 und K7 veränderlich. Das Spektrum zeigt deutlich die Charakteristika der Überriesen.

LITERATUR: Gerasimovič, Bb.\* Elemente. Max. Lichtkurve [HB 848]. — EB. [AJ 951]. — Ludendorff, Bem. [AN 214.79]. — Voäte, Bb.\* Max. Lichtkurve. Elemente [Lembang Ann 8.31]. — Shapley, Sp. [HC 313]. — abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279]. — Shapley und Payne, Sp. [HB 872]. — Adams und Joy, Sp. [Proc NA 13.391]. — Joy, phys. Angaben [ApJ 89.359]. — R.G.-Kurve. Lichtkurve [ApJ 86.363]. — Parenago und Kukarkin, Form der Lichtkurve [ZAp 11.346]. — Parenago, abs. Helligkeit. Entfernung [VS 6.105]. — EB. [VS 6.110]. — Perrine, EB. [MN 87.434]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 821].  
Spektrum [HA 56.192].

473. **RT Puppis** ( $8^h 1^m 45^s - 38^\circ 29'.5$ ) = HD 67 190 (Nb).

LITERATUR: Sanford, Sp. R.G. [ApJ 82.208; 99.145].  
Spektrum [HC 24; HA 56.215].

474. **RU Puppis** ( $8^h 3^m 10^s - 22^\circ 37'.4$ ) = HD 67 507 (Nb).

Ort bestimmt von R. E. Wilson (AJ 1105).  
Nach Campbell verlief 1946 bis 48 der Lichtwechsel unperiodisch in den Grenzen  $7^m.9$  und  $9^m.0$  vis. In Anbetracht des Spektraltypus N gehört RU Pup sicherlich zur  $\mu$  Cephei-Klasse.

LITERATUR: Bhaskaran, Bb. [JO 11.13]. — AAVSO, Bb. [PA 26; 27]. — Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb.\* [VJS 70.90]. — Campbell, Bem. [HR 316.25]. — Franks, Farbe [MN 85.90]. — Sanford, Sp. R.G. [ApJ 82.208; 99.145]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 814; 1105].  
Spektrum [HC 24; HA 56.215].

407. **RV Puppis** ( $6^h 39^m 21^s - 42^\circ 16'.3$ ) = HD 48 675 (Md).

Nach M. B. Shapleys 86 Beobachtungen beträgt die Periode nicht 180 sondern  $190^d$ . Die Elemente: Max. =  $242\ 0820 + 190^d \cdot E$  hat der Stern während der 4000 Tage, die auf die Ausgangs-epoche folgen, sehr gut eingehalten. Grenzen des Lichtwechsels:  $9^m.1$  und  $[11^m.5$  ph. Spektrum Mre.

LITERATUR: M. B. Shapley, Bb.\* Elemente [HB 868]. — Ludendorff, Bem. [AN 222.19].  
Spektrum [HA 56.200; 79.168].

375. **RW Puppis** ( $6^h 6^m 43^s - 50^\circ 11'.2$ ).

Hoffmeister bestätigt die Vermutung, daß RW Pup ein Mirastern ist und gibt die Elemente an: Max. =  $242\ 8516 + 332^d \cdot E$ . Acht Maxima von S. Gaposchkin bestätigen Hoffmeisters Elemente. Praktisch gleiche Elemente geben Kukarkin und Parenago. Grenzen des Lichtwechsels:  $9^m.57$  und  $[14^m.2$  ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Elemente. Art. Max. [MVS 13; KVBB 27]. — S. Gaposchkin, Bb.\* Max. [HA 115.7]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48].

483. **RX Puppis** ( $8^h 10^m 44^s - 41^\circ 24'.1$ ) = HD 69 190 (Pec).

Bild der Lichtkurve von Shapley (ASP 33.192), S. u. P. Gaposchkin (Var stars S. 313).  
Auch Ludendorff rechnet den Stern zur R CrB-Klasse, ebenso Shapley, der mitteilt, daß nach Beobachtungen von Yamamoto die 20jährige Periode nicht bestätigt werden konnte, vielmehr sei eine 6jährige Periode mit  $0^m.5$  Amplitude angedeutet. Das eigenartige, an novaähnliche Sterne erinnernde Spektrum verweist jedoch ohne Zweifel den Stern in die Klasse der weißen Unperiodischen. Swings und Struve, die das Spektrum untersucht haben, erwähnen das Auftreten von verbotenen Linien des [Fe VII], von erlaubten und verbotenen Linien des Fe II, dagegen sind die Ionisationsstufen III und V abwesend oder sehr schwach, [Fe VI] ist schwach. In diesem Zusammenhang erwähnen die Autoren noch, daß die Gashüllen um die Novae RR Pic, DQ Her und CP Lac ebenfalls kräftige [Fe VII]-Linien