

**1140. RS Telescopii** ( $18^h 11^m 23^s - 46^\circ 35'0$ ).Bild der Lichtkurve von *Payne* (HB 861).

Aus zahlreichen Beobachtungen hat *Payne* erkannt, daß RS Tel ein typischer Stern der R Coronae-Klasse ist. Im Maximum beträgt die Helligkeit  $9^m.3$ , die Amplitude ist größer als  $3^m$ , die Minimalhelligkeit ist noch nicht beobachtet. Spektrum Ro.

LITERATUR: *Payne*, Art [HB 861]. — *Hoffmeister*, Bem. [KVBB 27].  
Spektrum [HA 79.179].

**1188. RT Telescopii** ( $18^h 36^m 29^s - 47^\circ 20'7$ ) = HD 172 706 (Mb.).

Der Stern wurde von *Hoffmeister* beobachtet, der den Lichtwechsel als unperiodisch zwischen  $10^m.7$  und  $11^m.2$  ph. bezeichnet; lange Stillstände scheinen vorzukommen.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Art [KVBB 27; MVS 13].  
Spektrum [HA 56.205; HC 158].

**1265. RU Telescopii** ( $19^h 0^m 35^s - 48^\circ 24'5$ ) = HD 177 692 (Md).Bild der Lichtkurve von *P. Gaposchkin* (HA 115.27).

An Hand von 23 Maxima konnte *P. Gaposchkin* die Periode von  $271^d$  bestätigen, Grenzen des Lichtwechsels:  $10^m.10$  und  $[13^m.80$  ph. Aus den gleichen Maxima leiteten *Kukarkin* und *Efremow* die Elemente ab: Max. =  $242\ 9680 + 271^d.2 \cdot E$ .

LITERATUR: *P. Gaposchkin*, Art. Periode. Max. Bb.\* [HA 115, 3]. — *Kukarkin* und *Efremow*, Elemente [AVK 48].

Spektrum [HA 56.205; 79.184; HC 158].

**1186. RV Telescopii** ( $18^h 35^m 43^s - 51^\circ 43'5$ ) = HD 172 552 (Ao).Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von *Waterfield* (HB 851).

Der vermutete Algolcharakter konnte von *Waterfield* bestätigt werden; sie leitete aus zahlreichen Platten die Elemente ab: Min. =  $241\ 8641.1876 + 8^d.328\ 078 \cdot E$ ; die ganze Bedeckung währt  $0^d.83$ , die konstante Phase im Minimum  $0^d.20$ ; der Lichtwechsel vollzieht sich in den Grenzen  $10^m.27$  und  $12^m.00$  ph. Spektrum B8.

LITERATUR: *Waterfield*, Elemente [HB 851]. — *Holmberg*, Massen und Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — *S. Gaposchkin*, abs. Dimensionen [HR 201].

Spektrum [HA 56.189; HC 162].

**1187. RW Telescopii** ( $18^h 35^m 59^s - 45^\circ 52'6$ ) = HD 172 605 (Mb).Bild der Lichtkurve von *P. Gaposchkin* (HA 115.33).

Nach Beobachtungen von *Hoffmeister* und *P. Gaposchkin* ist der Lichtwechsel nicht langperiodisch. Ersterer bezeichnet ihn als unperiodisch, letzterer als halbperiodisch mit Zyklen von  $127^d.35$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $9^m.42$  und  $11^m.78$  ph.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Art [KVBB 27; MVS 13]. — *P. Gaposchkin*, Art. Periode. Bb.\* Max. [HA 115, 3].  
Spektrum [HA 79.181; HC 162].

**1260. RX Telescopii** ( $18^h 59^m 37^s - 46^\circ 7'3$ ) = HD 177 456 (Ma).Bild der Lichtkurve von *P. Gaposchkin* (HA 115.33).

Während *Hoffmeister* auf Grund seiner Beobachtungen schließt, daß der Lichtwechsel von RX Tel unperiodisch verlaufe, fand *P. Gaposchkin* aus einem sehr viel größeren Beobachtungsmaterial halbperiodischen Lichtwechsel mit Zyklen von  $349^d.6$  Länge. Grenzen des Lichtwechsels  $8^m.87$  und  $10^m.40$  ph. *P. Gaposchkin* bezweifelt die Richtigkeit der von *F. Becker* zu K3 angegebenen Klassifizierung des Spektrums und vermutet einen M-Typus.