

1640. **Y Sculptoris** ( $23^{\text{h}} 3^{\text{m}} 40^{\text{s}} - 30^{\circ} 40'.5$ ) = HD 218 541 (Mb).

Weitere Beobachtungen durch C. P. G a p o s c h k i n bestätigen den unperiodischen Lichtwechsel, wenn auch manchmal Perioden von 100 und 300 Tagen angedeutet sind. Grenzen des Lichtwechsels:  $8^{\text{m}}.74$  und  $10^{\text{m}}.36$  ph.

LITERATUR: C. P. Gaposchkin, Bb.\* Min. Art [HA 115,10]. — Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 814].

37. **Z Sculptoris** ( $0^{\text{h}} 35^{\text{m}} 4^{\text{s}} - 34^{\circ} 30'.6$ ) = HD 3735 (F8).

Der Stern wurde in der Folgezeit nur von H o f f m e i s t e r beobachtet, der ihn als unveränderlich bezeichnet.

LITERATUR: Hoffmeister, unveränderlich [MVS 13; KVBB 27]. — Graff, Farbe [Wien Mitt 5.268]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 832].

26. **RR Sculptoris** ( $0^{\text{h}} 24^{\text{m}} 32^{\text{s}} - 38^{\circ} 36'.4$ ).

Spätere Beobachtungen von Mitgliedern der AAVSO und von H o f f m e i s t e r haben die Veränderlichkeit nicht bestätigt.

LITERATUR: Campbell, konstant [HC 345; 353; 367; PA 56, 3; 6]. — Hoffmeister, kein Lichtwechsel [KVBB 27]. — AAVSO, Bb. [PA 26-28; 36-39]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 17; 18].

67. **RS Sculptoris** ( $1^{\text{h}} 22^{\text{m}} 31^{\text{s}} - 33^{\circ} 25'.8$ ).

Auch H o f f m e i s t e r kann 1935 bis 1937 am bezeichneten Ort keinen Stern heller als  $12^{\text{m}}.5$  ph. finden.

LITERATUR: Hoffmeister, Bb.\* [KVBB 27; MVS 13]. — AAVSO, Bb. [PA 38; 39]. — Kanda, Bem. [AN 254.279; Tokyo Rep 2.220].

35. **RT Sculptoris** ( $0^{\text{h}} 31^{\text{m}} 30^{\text{s}} - 26^{\circ} 13'.5$ ).

Bild der Lichtkurve von S h a p l e y (Princ Contr 3) und D u g a n (Princ Contr 8).

S c h i l t , S h a p l e y und D u g a n haben sich am eingehendsten mit dem Stern befaßt. Die letzte Bearbeitung stammt von D u g a n , der die Elemente gibt: Min. =  $242\ 3736.51145 + 0^{\text{d}}.511\ 569\ 633 \cdot E$ ,  $\beta$  Lyrae-Art, Maximum =  $9^{\text{m}}.9$ ; Hauptminimum =  $10^{\text{m}}.67$ ; Nebenminimum =  $10^{\text{m}}.26$  ph.; Spektrum A5n. Die Komponenten sind bezüglich ihrer Radien und Massen mit der Sonne vergleichbar.

LITERATUR: Schilt, Periode [BAN 88]. — Shapley, Bb. Systemkonstanten [Princ Contr 3]. — Dugan, Bb. Elemente. Systemkonstanten [Princ Contr 8; PA 35.103]. — Joy, RG. [ASP 40.373; Mt Wils Rep 1927/28 S. 115; 136; PA 37.86; 145]. — van Gent, Bb. [BAN 164]. — Hertzprung, Bb.\* [BAN 331]. — S. Gaposchkin, abs. Dimensionen [HR 201]. — Taylor, Lichtkurve [ApJ 94.46]. — Holmberg, Massen. Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — Markowitz, Dichte [ApJ 75.80]. — Wood, Periode [ApJ 112.202].

**RU Sculptoris** ( $23^{\text{h}} 57^{\text{m}} 40^{\text{s}} - 25^{\circ} 30'.1$ ) = CoD -  $25^{\circ} 16' 760$  ( $9^{\text{m}}.1$ ) = CPD -  $25^{\circ} 7610$  ( $10^{\text{m}}.0$ ) = HD 225 041 (A0).

Umgebungskarte von Z e s s e w i t s c h (VS 6.188). — Bild der Lichtkurve von Z e s s e w i t s c h (Mirov Bull 21; VS 6.188) und R o b i n s o n (HA 90.56). — Vergleichsternhelligkeiten von R o b i n s o n (HA 90.45) und Z e s s e w i t s c h (VS 6.188; Mirov Bull 21).

Die Veränderlichkeit wurde von C a n n o n entdeckt; Z e s s e w i t s c h gab die ersten Elemente dieses RR Lyrae-Sterns. Seine letzten Elemente lauten: Max. =  $242\ 7403.177 + 0^{\text{d}}.493\ 3239 \cdot E$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $9^{\text{m}}.4$  und  $10^{\text{m}}.9$  ph. Die von R o b i n s o n abgeleitete Periode ( $1/4$  Tag) ist fehlerhaft. Spektrum A0.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige [HC 231]. — Zessewitsch, Art. Elemente. Lichtkurve. Min. [BZ 9.64; 12.85; Leningrad Eph 1932; 1934; Leningrad Bull 3; 21; Tadjik Circ 2; Mirov Bull 21; VS 6.188]. — Guriew, Bb.\* Max. Lichtkurve [Tadjik Circ 33]. — Robinson, Lichtkurve. Elemente [HA 90.50; 62; 71]. — C. P. Gaposchkin, Bb.\* Max. Lichtkurve