

denn Teilreihen bis zur Länge von  $70^d$  lassen sich durch die Periode von  $0^d6741$  darstellen; jedoch lassen sich die Zeiten zwischen den Teilreihen nicht immer mit der oben angegebenen Periode überbrücken; auch könnte von J. T. 242 8685 bis 8693 der Lichtwechsel unperiodisch gewesen sein. Im Maximum ist der Stern  $9^m4$ , im Minimum  $10^m8$  ph. Auf Grund seines Verhaltens und seiner gelben Farbe nennt Hoffmeister den Stern RW Aurigae-ähnlich. P. Gaposchkin dagegen meint, daß RT TrA ein RR Lyrae-Stern mit der Periode  $0^d66065798$  sei, da diese den Beobachtungen am besten entspreche; jedoch ist sie möglicherweise eine Scheinperiode. Die mitgeteilte Lichtkurve ist nicht für RR Lyrae mit  $P = 0^d7$  charakteristisch.

LITERATUR: Hoffleit, Art [HB 884]. — Hoffmeister, Art [KVBB 27; AN 278.38]. — P. Gaposchkin, Art. Periode. Bb.\* Lichtkurve [HA 115, 3].

**RU Trianguli Australis** ( $16^h 28^m 6^s - 68^\circ 19'8$ ) = CoD -  $68^\circ 1739$  ( $10^m0$ ) = HD 149 221 (Md).

Für diesen von Mackie entdeckten Veränderlichen leitete Payne die Elemente ab: Max. =  $241\ 5214 + 326^d5 \cdot E$ ; Mirastern; Grenzen des Lichtwechsels:  $9^m8$  bis  $13^m$ . Spektrum: M4e.

LITERATUR: Mackie, Entdeckungsanzeige [HC 196; AN 207.215]. — Payne, Elemente [HB 860]. — P. Gaposchkin, Art. Bb.\* [HA 115, 3].

Spektrum [HA 79.175].

**RV Trianguli Australis** ( $15^h 23^m 6^s - 62^\circ 13'$ ).

Entdeckt von Cannon als veränderlich zwischen  $12^m0$  und  $13^m2$  ph. Über die Art des Lichtwechsels ist nichts bekannt geworden. Spektrum: Np.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige [HC 224].

**RW Trianguli Australis** ( $16^h 50^m 45^s - 66^\circ 31'0$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von Shapley (HR 67.355) und Robinson (HA 90.41). — Bild der Lichtkurve von Shapley (HR 67.422) und Robinson (HA 90.56).

Entdeckt von Gerasimovič, der für den RR Lyrae-Stern die Elemente ableitete: Max. =  $242\ 3900.87 + 0^d699 \cdot E$ ; er hält  $\beta$  Lyrae-Lichtwechsel für nicht ausgeschlossen. Shapley konnte den RR Lyrae-Charakter bestätigen, er erhielt jedoch folgende Elemente: Max. =  $241\ 8149.3341 + 0^d374\ 03507 \cdot E$ , die Robinson bestätigen konnte. Grenzen des Lichtwechsels:  $11^m28$  bis  $12^m26$ . Spektrum A7.

LITERATUR: Gerasimovič, Entdeckungsanzeige [HB 853]. — Shapley, Elemente [HB 876]. — Bb. Lichtkurve. Entfernung [HR 67]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve. Sp. [HA 90.48; 62; 71].

1675. **R Tucanae** ( $23^h 52^m 12^s - 65^\circ 56'4$ ) = HD 224 379 (Md).

Der Stern wurde regelmäßig von den Beobachtern der AAVSO verfolgt, neue Elemente hat jedoch nur Jacchia abgeleitet: Max. =  $242\ 5143 + 285^d7 \cdot E$ . Später erhielten Campbell und Sterne für die mittlere Periode den wenig abweichenden Wert:  $285^d84$ . Neu abgeleitet wurden die mittleren Elemente: Max. =  $242\ 2862^d4 + 285^d56 \cdot E$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $8^m7$  und  $15^m2$  vis. Spektrum: M5e. Form der Lichtkurve nach Ludendorff  $\alpha_4$ .

LITERATUR: Jacchia, Elemente [bfl. Mitt.]. — Innes, Bb.\* [UOC 53.103]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — AAVSO, Bb. [PA 33-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Worsell, Max. [JASSA 1.57; 120]. — Ensor, Max. [JASSA 2.74; 123; 252; 3.50]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 17; 18]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.470].

Spektrum [HA 56.209; 79.194].

20. **S Tucanae** ( $0^h 18^m 23^s - 62^\circ 13'7$ ) = CoD -  $62^\circ 14$  ( $9^m5$ ) = HD 1925 (Md).

Bild der Lichtkurve von Campbell (HB 847; PA 50.102).