

LITERATUR: **Esch**, 42 Beob.* [BZ 2.54; VJS 70.266]. — **Hagen**, 7 Beob. [Spec Vat 11.207]. — **Lacchini**, 19 Max. 9 Min. [BZ 2.59; 3.55; 4.17; 5.5; 24; 9.43; 71; 10.39; 55; 11.23; 51; 12.50; 13.31]. — **Johansson**, 10 Beob.* [NAT 4.95]. — **Buser**, 1 Beob. [AN 6036]. — **Morgenroth**, 4 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — **Nakamura**, 9 Beob.* [Kyoto Bull 263]. — **Yamamoto**, 1 Beob.* [Kyoto Bull 285]. — **Campbell**, 33 Max. 35 Min. [HA 79.122; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — **AAVSO**, Beob. [HA 79.46; PA 24-43]. — **Merrill**, Radialgeschwindigkeit [ApJ 58.215].

819. **RV Librae** ($14^{\text{h}} 30^{\text{m}} 15^{\text{s}} - 17^{\circ} 35'.9$) = HD 128171 (G5).

Karte der Umgebung und Helligkeiten der Vergleichsterne von Wright (HB 891). — Bild der Lichtkurve von Shapley (Harv Repr 68.81).

Zessewitsch vermutete δ Cephei-Typus mit einer Periode von 10^{d} , Wright Bedeckungsveränderlichkeit. Nach Shapley gehört der Stern zum β Lyrae-Typus mit der Periode $10^{\text{d}}722164$. Helligkeit im Max. $9^{\text{m}}8$, im Hauptmin. $10^{\text{m}}7$, im Nebenmin. $10^{\text{m}}2$.

LITERATUR: **Zessewitsch** [BZ 9.64]. — **Wright** [HB 891]. — **Shapley**, Periode [Harv Repr 68.81]. — **Hoffmeister**, 7 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — **Buser**, 1 Beob. [AN 6036].

855. **RW Librae** ($15^{\text{h}} 17^{\text{m}} 14^{\text{s}} - 23^{\circ} 42'.4$) = HD 136734 (Md).

Sayer leitet die Elemente ab: Max. = $2423218 + 203^{\text{d}} \cdot E$. Spektrum Se nach Merrill.

LITERATUR: **Payne**, Elemente von Sayer [HB 861]. — **Hoffmeister**, 5 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — **AAVSO**, 1 Beob. [PA 32.254]. — **Merrill**, Spektrum [ApJ 56.459].

872. **RX Librae** ($15^{\text{h}} 36^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 20^{\circ} 27'.4$).

Karte der Umgebung von Hagen (ASV 1 bei U Librae; vgl. Spec Vat 11.65). — Helligkeiten der Vergleichsterne und Bild der Lichtkurve von Parenago (NNVS 33-34).

In neuerer Zeit hat Parenago den Stern auf Simeiser Platten untersucht. Der von Graff bestimmte Ort erwies sich als richtig. Der Stern gehört zum δ Cephei-Typus. Die Elemente seines Lichtwechsels lauten: Max. = $2425001.0 + 24^{\text{d}}950 \cdot E$, $M - m = 10^{\text{d}}2$; Amplitude $11^{\text{m}}6 - 13^{\text{m}}7$ (phot.). Der Veränderliche hat die für einen δ Cephei-Stern ungewöhnlich hohe galaktische Breite von $+25^{\circ}$.

LITERATUR: **Parenago**, 45 Beob. Elemente [NNVS 33-34]. — **Florja**, Beob. [Briefl. Mitt.]. — **Hoffmeister**, 6 Beob.* [Sonn Mitt 20].

Parenago.

807. **RY Librae** ($14^{\text{h}} 21^{\text{m}} 51^{\text{s}} - 21^{\circ} 4'.4$).

LITERATUR: **Hoffmeister**, 2 Beob.* [Sonn Mitt 20].

835. **RZ Librae** ($14^{\text{h}} 54^{\text{m}} 13^{\text{s}} - 14^{\circ} 52'.2$).

[* $12^{\text{m}}0$ 1' *ssf* * $14^{\text{m}}5$ 2'5 *sp.*]

Bild der Lichtkurve von Innes (UOC 51.75) und Hertzsprung (BAN 52).

Weitere Beobachtungen von Wood im April 1920 bestätigten den Verdacht der kurzperiodischen Veränderlichkeit, und visuelle Beobachtungen von Innes gestatteten diesem die Ableitung der Periode $P' = 1^{\text{d}}47893$. Diese Periode ist jedoch eine Scheinperiode, die mit der wahren Periode P durch die Beziehung verknüpft ist: $1/P = 1/P' + 1$. Die wahre Periode wurde von Hertzsprung aufgefunden, der aus den Innesschen Beobachtungen die Elemente ableitete: Mittelgröße im aufsteigenden Ast = $2422562.740 + 0^{\text{d}}59654 \cdot E$. Genauere Elemente, denen Beobachtungen aus den Jahren 1894-1920 zugrunde liegen, bestimmte Waterfield: Max. = $2422562.757 + 0^{\text{d}}596323 \cdot E$. Die Lichtkurve ist von der Form der Unterklasse a der RR Lyrae-Sterne, die konstante Phase im Minimum dauert $0^{\text{h}}5$, der steile Anstieg, bei dem die Helligkeit in einer Stunde $1^{\text{m}}09$ zunimmt, $0^{\text{h}}08$. Visuelle Amplitude $12^{\text{m}}5 - 14^{\text{m}}1$.