

876]. — Elemente. Lichtkurve [HA 90.46; 67; 77]. — Jordan, Bb. Periode [Allegh Publ 7.114]. — Rybka, Bb. Lichtkurve. Elemente [AAc 1.137]. — Morgenroth, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Kukarkin, Unterschied zwischen ph. und vis. Epoche [VS 3.55]. — Parenago und Kukarkin, Form der Lichtkurve [ZAp 11.346]. — Parenago, abs. Helligkeit. Entfernung [VS 6.104]. — EB. [VS 6.110]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 1105; ApJ 89.221]. — Joy, RG.-Kurve [ApJ 86.363]. — phys. Angaben [ApJ 89.359]. — Okunev, Farbenkurve [AN 236.313]. — Shapley, Sp. [HC 313]. — abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279]. — Russell, Sp. [ApJ 66.128]. — Adams und Joy, Sp. [Proc NA 13.391]. — Adams u. a., RG. Sp. [ASP 36.139]. — Shapley und Payne, c-Stern [HB 872].  
Spektrum [HA 56.192].

259. **RT Orionis** ( $5^h 27^m 50^s + 7^\circ 4'9$ ) = HD 36 602 (Nb).

Ort bestimmt von R. E. Wilson (AJ 1105), Palmér (Lund Medd II, 103.160) und Ba c (Lyon Publ 1,11).

Auch in den folgenden Jahren wurde der Stern nur wenig beobachtet. Lause bezeichnet den geringen Lichtwechsel als unperiodisch, so daß der Stern der  $\mu$  Cephei-Klasse zuzuzählen ist. Grenzen des Lichtwechsels:  $8^m 15$  und  $8^m 9$  vis.

LITERATUR: Lause, Art [BZ 11.44; 12.54; 13.66]. — Selivanov, Bb.\* [VS 1, 12.4]. — Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Krug, Bb. [BZ 13.16]. — Esch, Bb.\* [VJS 70.267]. — Böhme, Bb.\* [AN 268.74]. — Zinner, Bb.\* [Erg AN 4, 3]. — Sanford, Sp. RG. [ApJ 82.207; ApJ 99.145]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 796; 814; 1105]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.160]. — Franks, Farbe [MN 85.88].  
Spektrum [HA 56.199; 214; HC 158].

326. **RU Orionis** ( $5^h 33^m 58^s - 2^\circ 51'2$ ).

328. **RV Orionis** ( $5^h 34^m 38^s - 2^\circ 24'1$ ).

329. **RW Orionis** ( $5^h 34^m 40^s - 2^\circ 46'2$ ).

255. **RX Orionis** ( $5^h 24^m 1^s - 6^\circ 11'3$ ).

LITERATUR: Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Morgenroth, Bb.\* [Sonn Mitt 20].

258. **RY Orionis** ( $5^h 27^m 9^s - 2^\circ 54'2$ ).

Ort bestimmt von Krumpholz (AN 243.351). — Bild der Lichtkurve von Miller (HB 868).  
Nach längeren Beobachtungsreihen von Miller und Jacchia zeigt der Stern schnelle, völlig regellose Schwankungen, so daß er zweifellos der RW Aurigae-Klasse zuzuzählen ist. Der Lichtwechsel vollzieht sich nach Jacchia in den Grenzen  $10^m 6$  und  $12^m 4$  vis., nach Miller  $8^m 4$  und  $11^m 0$  ph.; Jacchia bezeichnet die Farbe des Sterns mit gelblich-weiß.

LITERATUR: Miller, Bb.\* Bem. [HB 868]. — Jacchia, Art [BZ 12.41]. — Lause, Bem. [BZ 11.46]. — ASJap, Bb. [Astr Herald 32]. — Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Art [AN 278.36]. — Morgenroth, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Campbell, Bb. [HA 107.280]. — Beyer, Bb.\* [bfl. Mitt.].

264. **RZ Orionis** ( $5^h 28^m 38^s - 5^\circ 16'3$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (Sonn Mitt 3).

LITERATUR: Hoffmeister, Bb. [Sonn Mitt 3]. — Shapley, Bb.\* [HB 803]. — Haro,  $H_\alpha$  hell [AJ 1183].