

LITERATUR: **Hertzsprung**, Elemente. Lichtkurve. Max. [BAN 283]. — **Oosterhoff**, Epochen. Elemente [BAN 283]. — **P. Gaposchkin**, Lichtkurve. Bb.\* Bem. [HA 115, 6]. — **Campbell**, Bem. [HR 264.2]. — **R. E. Wilson**, EB. Parallaxe [AJ 832]. — **EB**. [ApJ 89.221]. — **Parenago**, EB. [VS 6.108].

506. **SX Velorum** ( $8^h 41^m 32^s - 45^\circ 58'.8$ ) = HD 74 884 (G5).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Hertzsprung** und **Oosterhoff** (BAN 283).

**Hertzsprung** und **Oosterhoff** erkannten den  $\delta$  Cephei-Charakter dieses Sterns und letzterer veröffentlichte die Elemente: Hauptmax. =  $242\ 1015.98 + 9^d 549\ 93 \cdot E$ . Die eigentümliche Form der Lichtkurve, die erst ein sekundäres flaches Maximum, dann ein besser ausgeprägtes Hauptmaximum, zeigt, ist typisch für  $\delta$  Cephei-Sterne der Gruppe IV und der angegebenen Periodenlänge (beispielsweise **S Muscae** ( $9^d.7$ ), **VY Persei** ( $10^d.9$ )). Auch die aus den Beobachtungen **P. Gaposchkin's** gezeichnete Lichtkurve zeigt diese Eigenschaften. Die Grenzen des Lichtwechsels sind:  $8^m 79$  und  $9^m 69$  ph. Spektrum G5.

LITERATUR: **Hertzsprung**, Elemente. Lichtkurve [BAN 283]. — **Oosterhoff**, Elemente. Lichtkurve. Epochen [BAN 283]. — **P. Gaposchkin**, Periode. Bb.\* Lichtkurve [HA 115, 6]. — **R. E. Wilson**, EB. Parallaxe [AJ 821]. — **EB**. [ApJ 89.223].

Spektrum [HA 56.192].

520. **SY Velorum** ( $9^h 8^m 44^s - 43^\circ 22'.0$ ) = HD 79 402 (Mb).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **O'Leary** (Riv Publ 4.54).

Nach den Beobachtungen von **O'Leary** ist der Lichtwechsel unperiodisch. Grenzen des Lichtwechsels:  $9^m 3$  und  $9^m 9$  ph. Spektrum M5.

LITERATUR: **O'Leary**, Art [Riv Publ 4.54]. — **R. E. Wilson**, EB. [ApJ 96.373].  
Spektrum [HA 79.169].

555. **SZ Velorum** ( $9^h 46^m 12^s - 44^\circ 11'.1$ ).

Nach den Beobachtungen **Hoffmeisters** ist der Lichtwechsel unperiodisch und er verläuft in den Grenzen  $9^m 3$  und  $9^m 9$  ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Art [MVS 13; KVBB 27].

579. **TT Velorum** ( $10^h 16^m 9^s - 45^\circ 43'.9$ ).

**P. Gaposchkin** hat die Periode unwesentlich verbessert und gibt für sie den Wert an:  $2^d 108\ 3907$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $10^m 85$  und  $12^m 26$  ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Min. [MVS 14; KVBB 27]. — **P. Gaposchkin**, Bb.\* Periode [HA 115, 6].

**TU Velorum** ( $10^h 14^m 27^s - 44^\circ 44'.6$ ).

Entdeckt von **Jenkins** als veränderlich zwischen  $8^m 95$  und  $10^m 5$ . **Hoffmeister** konnte den Lichtwechsel nicht bestätigen.

LITERATUR: **Jenkins**, Entdeckungsanzeige [AJ 669]. — **Hoffmeister**, konstant [MVS 14; KVBB 27].

**TV Velorum** ( $10^h 30^m 30^s - 53^\circ 44'$ ) = HD 91 745 (N).

Entdeckt von **Mackie** auf Grund des Spektrums und bestätigt durch weitere Beobachtungen. **Hoffmeister** gibt die ersten Elemente: Max. =  $242\ 7890 + 400^d \cdot E$ ; später veröffentlichten **Karkarkin** und **Efremow** die folgenden Elemente: Max. =  $242\ 8285 + 365^d \cdot E$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $12^m 0$  und  $13^m 0$  ph. Nach HA 79.170 ist das Spektrum R8.