

**WY Velorum** ( $9^{\text{h}} 18^{\text{m}} 43^{\text{s}} - 52^{\circ} 8'.2$ ).

LITERATUR: Sahade, Sp. [UAI Trans 8.842]. — Bidelman, Sp. (Mep) [ApJ Suppl 1.218].

**WZ Velorum** ( $10^{\text{h}} 13^{\text{m}} 31^{\text{s}} - 47^{\circ} 26'.8$ ).

LITERATUR: P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 4].

**XZ Velorum** ( $10^{\text{h}} 13^{\text{m}} 30^{\text{s}} - 49^{\circ} 35'.8$ ).

LITERATUR: AAVSO, Bb. [HQR 8; 9].

**ZZ Velorum** ( $10^{\text{h}} 33^{\text{m}} 58^{\text{s}} - 55^{\circ} 25'.5$ ) = HD 92 262 (A0).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (HA 113, 2).

LITERATUR: S. Gaposchkin, Min. Bb.\* Lichtkurve [HA 113, 2].

**AB Velorum** ( $10^{\text{h}} 16^{\text{m}} 10^{\text{s}} - 55^{\circ} 48'.3$ ).

LITERATUR: van Houten, Max. Elemente [Leiden Ann 2<sup>o</sup> 277].

**AC Velorum** ( $10^{\text{h}} 42^{\text{m}} 17^{\text{s}} - 56^{\circ} 18'.2$ ) = HD 93 468 (B5).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (HA 113, 2).

LITERATUR: S. Gaposchkin, Bb.\* Min. Lichtkurve [HA 113, 2].

**AE Velorum** ( $9^{\text{h}} 33^{\text{m}} 28^{\text{s}} - 52^{\circ} 35'.0$ ).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von v a n H o u t e n (Leiden Ann 20.321).

V a n H o u t e n gibt die verbesserten Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 9793.27 + 7^{\text{d}} 1336 \cdot n$  und  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 9748.10 + 7^{\text{d}} 1328 \cdot n$ .

LITERATUR: van Houten, Max. Min. Element<sup>o</sup>. Bem. [Leiden Ann 20.277]. — Elemente. Lichtkurve [Leiden Ann 20.321].

**AH Velorum** ( $8^{\text{h}} 8^{\text{m}} 51^{\text{s}} - 46^{\circ} 20'.7$ ).

Bild der Lichtkurve von P. G a p o s c h k i n (HA 113, 3).

Gemäß seines Spektrums, seiner Periode, seiner kleinen Amplitude und seiner Kurvenform ( $\epsilon = 0.54$ ) erinnert der Stern an  $\alpha$  Ursae Minoris. Typische  $\delta$  Cephei-Sterne mit rund  $4^{\text{d}}$  Periode haben keine symmetrischen Lichtkurven.

LITERATUR: [HA 111]. — P. Gaposchkin, Periode [HA 113, 3]. — Bb.\* Periode. Lichtkurve. Sp. (F8p) [HA 115, 6]. — Hoffleit, abs. Helligkeit [HA 119, 1].

**AI Velorum** ( $8^{\text{h}} 10^{\text{m}} 47^{\text{s}} - 44^{\circ} 16'.3$ ).

Bild der Lichtkurve von W a l r a v e n (BAN 11.421), Gratton und Lavagnino (ZAp 32.69) und J a s c h e k (ZAp 32.87).

Nach W a l r a v e n s Beobachtungen verdankt die Periode von  $0^{\text{d}} 379182$  ihre Entstehung der Interferenz zweier Perioden von  $0^{\text{d}} 111\ 574$  und  $0^{\text{d}} 086\ 2075$  Länge. Die Periode von  $0^{\text{d}} 1$  besitzt die größte Amplitude. Nach spektroskopischen Beobachtungen von Gratton und Lavagnino sind diese Perioden auch in den Radialgeschwindigkeitskurven nachweisbar. Der Spektraltypus ist mit der Geschwindigkeitskurve veränderlich, er ist A0 bei kleinster Geschwindigkeit und F0 bei größter. Nach Herbig wechselt das Spektrum zwischen A4 und F2, die Radialgeschwindigkeit zwischen 0 und +44 km/sec.