

536. **U Velorum** ($9^h 29^m 28^s - 45^\circ 4'3''$) = HD 82 850 (Mb).

Der Stern wurde nur noch von P. G a p o s c h k i n beobachtet, die die Veränderlichkeit nicht bestätigen konnte. Aus 672 Beobachtungen erhielt sie $m = 9^m 40 \pm 0^m 08$ ph. Vielleicht ist eine Periode von 4315^d angedeutet. Spektrum M5.

LITERATUR: P. Gaposchkin, Periode. Bb.* [HA 115, 6]. — Fr. Becker, Sp. [Potsdam Publ 90.73]. — R. E. Wilson, EB. [ApJ 96.373].

527. **V Velorum** ($9^h 19^m 15^s - 55^\circ 32'0''$) = CoD - $55^\circ 2664$ ($8^m 2$) = HD 81 222 (G5).

Ort bestimmt von R. E. Wilson (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von R o b i n s o n (HA 90.38). — Bild der Lichtkurve von R o b i n s o n (HB 876; HA 90.56).

R o b i n s o n kann die von R o b e r t s erhaltenen Elemente bestätigen. Die genaueste Bestimmung der Periode dürfte P. G a p o s c h k i n gelungen sein, sie erhält aus 781 Beobachtungen den Wert $4^d 371 0408$. Grenzen des Lichtwechsels $8^m 17$ und $8^m 76$ ph., Spektrum zwischen F8 und G5 veränderlich.

LITERATUR: R o b i n s o n, Elemente [HB 876]. — Elemente. Lichtkurve [HA 90.47; 65; 74]. — P. Gaposchkin, Periode. Lichtkurve. Bb.* [HA 115, 6]. — Shapley, abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279]. — Sp. [HC 313]. — Shapley und Payne, c-Stern [HB 872]. — AAVSO, Bb. [PA 42]. — Perrine, EB. [MN 87.434]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 821]. — EB. [ApJ 89.223; AJ 1105]. — Gerasimovič, EB. [AJ 951].
Spektrum [HA 56.192].

577. **W Velorum** ($10^h 11^m 31^s - 53^\circ 58'9''$) = CoD - $53^\circ 3420$ ($9^m 1$).

Bild der Lichtkurve von P. G a p o s c h k i n (HA 115.88).

Die Periode $390^d 5$ hat sich als zu kurz erwiesen. Sie liegt bei 394^d , was wohl zuerst J a c c h i a erkannt hat. P. G a p o s c h k i n erhält $394^d 9$, ein Wert, der offensichtlich als mittlere Periode zu groß ist. S t e r n e und C a m p b e l l erhalten $393^d 45$; dieser Wert wurde nahe bestätigt, denn eine neuerliche Bearbeitung der gesamten bekannt gewordenen Maxima ergibt $393^d 56$.

Neu abgeleitet wurden die instantanen Elemente:

- I. Ep. 11 bis 29: Max. = $241 4654.8 + 388^d 84 \cdot E$ (9)
- II. Ep. 31 bis 42: Max. = $242 2486.3 + 399^d 47 \cdot E$ (12)
- III. Ep. 42 bis 49: Max. = $242 6879.6 + 390^d 90 \cdot E$ (8).

Jedoch ist der Stern wenig regelmäßig. Grenzen des Lichtwechsels: $9^m 53$ und $[13^m 1$ ph. Spektrum M7e.

LITERATUR: Worsell, Bb.* [UOC 46.16]. — AAVSO, Bb. [PA 31-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Jacchia, Elemente: Max. = $242 5678 + 393^d 8 \cdot E$ [bfl. Mitt.]. — Ensor, Max. [JASSA 2.74; 123; 197; 251; 3.49]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 14-18]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.467]. — P. Gaposchkin, Periode. Max. Bb.* [HA 115, 6].
Spektrum [HA 79.170].

564. **X Velorum** ($9^h 51^m 21^s - 41^\circ 6'8''$) = HD 86 111 (Nb).

LITERATUR: R. E. Wilson, EB. [AJ 796; 814]. — Sanford, RG. Sp. [ApJ 82.209; 99.145].
Spektrum [HA 56.201; 215; HC 54].

531. **Y Velorum** ($9^h 25^m 40^s - 51^\circ 44'6''$).

Bild der Lichtkurve von P. G a p o s c h k i n (HA 115.88).

Die Bearbeitung der AAVSO-Beobachtungen durch C a m p b e l l und S t e r n e und der Harvard-Beobachtungen durch P. G a p o s c h k i n haben eindeutig ergeben, daß die von I n n e s abgeleitete Periode um rund 9 Tage zu kurz war, denn die zuerst genannten Autoren erhielten $446^d 42$; Miß P. G a p o s c h k i n $446^d 6$. Eine erneute Bearbeitung des gesamten Materials ergab unter Ausschluß des Maximums J. T. 241 1531 die mittlere Periode zu $446^d 73$. In Verbindung mit der Nullepoche Max. = $241 3241$ ist das Mittel der (B-R) = $16^d 9$. Grenzen des photographischen Lichtwechsels $9^m 69$ und $[13^m$. Jedoch