

den Stern als halbperiodisch mit der Periode 148^d bezeichnen zu dürfen. Grenzen des Lichtwechsels: $9^m 30$ und $10^m 54$ ph. Spektrum: M3e.

LITERATUR: Hoffmeister, unperiodisch [KVBB 27]. — P. Gaposchkin, halbperiodisch. Periode. Bb.* [HA 115, 10].
Spektrum [HC 167].

1576. **W Piscis Austrini** ($22^h 2^m 8^s - 33^\circ 19.9$).

Die ersten genaueren Elemente veröffentlichte Zessewitsch: Min. = $241\ 0001.8 + 8^d 1797 \cdot E$. P. Gaposchkin gab dann den verbesserten Periodenwert: $8^d 179\ 3186$ bekannt; Algolart. Grenzen des Lichtwechsels: $11^m 41$ und $13^m 17$ ph.

LITERATUR: Zessewitsch, Elemente [SAC 6.69]. — P. Gaposchkin, Periode. Bb.* [HA 115, 10].

R Puppis ($7^h 37^m 0^s - 31^\circ 25.7$) = Cordoba GK 9958 = CoD - $31^\circ 4910$ ($7^m 0$) = CPD - $31^\circ 1782$ ($6^m 5$) = HD 62 058 (Gop).

Da die von Gould vermutete Veränderlichkeit nicht bestätigt werden konnte, wurde R Puppis aus der Liste der Veränderlichen wieder gestrichen.

LITERATUR: Gould, Entdeckungsanzeige [Cord Res 1.281]. — Chandler, konstant [AJ 180]. — Roberts, konstant [AJ 491/492; MBAA 1.56; JBAA 3.371]. — Thome, Bb. [Cord Res 16. XLV]. — Pickering, konstant [HA 45.315; 55.70]. — Sawyer und Chandler, konstant [AJ 179/180]. — Pereira, Bb. [MBAA 3.38]. — Bidelman, abs. Helligkeit [AJ 1186].

466. **S Puppis** ($7^h 43^m 50^s - 47^\circ 51.9$) = HD 63 451 (A2).

Als unveränderlich aus der Liste der Veränderlichen gestrichen.

LITERATUR: Pickering, konstant [HA 55.70].

T Puppis ($7^h 44^m 43^s - 40^\circ 24.2$) = CoD - $40^\circ 3490$ ($6^m 5$) = CPD - $40^\circ 1774$ ($7^m 8$) = Lacaille 3001 = Cordoba GK 10 220 = HD 63 640 (Ma).

Da die von Gould vermutete Veränderlichkeit von Roberts und Sawyer nicht bestätigt werden konnte, wurde der Stern aus der Liste der Veränderlichen wieder gestrichen.

LITERATUR: Gould, Entdeckungsanzeige [Cord Res 1.282]. — Roberts, konstant [AJ 491/492]. — BAA, Bb. [MBAA 1.57; JBAA 3.372]. — Sawyer, konstant [AJ 179/180].

470. **U Puppis** ($7^h 56^m 9^s - 12^\circ 34.0$) = HD 65 940 (Md).

Umgebungskarte von Hagen (Spec Vat 12) und Mitchell (Mem Amer Acad 14, 4, Tafel 7). — Vergleichsternhelligkeiten von Mitchell (Mem Amer Acad 14.297; Virg Publ 6.246), Hagen (Spec Vat 11.250; 259; 12.50) und Esch (Valk Veröff 6.319).

Neu abgeleitet wurde aus 18 Maxima, die sich über 55 Epochen verteilen, die Periode $316^d 65$, Sitschewa erhielt dafür $316^d 26$. Grenzen des Lichtwechsels: $8^m 4$ und $14^m 7$ vis. Spektrum M6e.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 24-43; HA 79.38; 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HC 259; 267; 296; 318; 329; 353; 378; 383; 394; 418; 432; 435]. — Hagen, Bb. [Spec Vat 11.151]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 7.117]. — Morgenroth, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Esch, Bb. Max. [Valk Veröff 6.319]. — Bb.* [VJS 70.268]. — Mitchell, Bb. [Virg Publ 6.94]. — Young und Farnsworth, EB. [AJ 791]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 796; 814]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.200]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.249].
Spektrum [HA 56.200; 215; 79.169].

469. **V Puppis** ($7^h 55^m 22^s - 48^\circ 58.4$) = HD 65 818 (Bip).

Bild der Lichtkurve von van Gent (BAN 317).