

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 26-29; 36-42; HA 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 279; 296; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 418; 426; 432; 435]. — Dartayet, Min. [Urania 4.202]. — Campbell und Payne, Lichtkurve. Farbkurve [HB 872; PA 38.400]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.469]. — Jacchia, Elemente: Max. = 242<sup>d</sup> 5815 + 389<sup>d</sup> 1 · E [bfl. Mitt.]. — Ensor, Max. Min. [JASSA 2.197]. — S. Gaposchkin, Art. Bb.\* Max. Bem. [HA 115, 2]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 18]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 796; 814]. — Allen, RG. [Lick Bull 369; ASP 37.324]. — Merrill, RG. Sp. [ApJ 94.204]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.248].  
Spektrum [HA 56.206; HA 79.188].

1341. T Pavonis (19<sup>h</sup> 39<sup>m</sup> 30<sup>s</sup> — 72° 1' 1") = CoD — 72° 1564 (8<sup>m</sup>5) = HD 186 484 (Md).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (HA 115.15).

Der Stern besitzt eine bemerkenswert konstante Periode, ihr mittlerer Wert ist nahe bei 244<sup>d</sup>. Campbell und Sterne leiteten dafür 243<sup>d</sup> 64 ab; die letzten Maxima jedoch deuten auf eine etwas längere Periode (244<sup>d</sup> 1) hin. Form der Lichtkurve nach L u d e n d o r f f  $\alpha_3$ ; Grenzen des Lichtwechsels: 8<sup>m</sup>80 und 13<sup>m</sup>ph. Spektrum M(4)e.

LITERATUR: Long und Skjellerup, Bb. [UOC 47.30]. — AAVSO, Bb. [PA 26-29; 31-33; 36-43; 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]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.469]. — Worsell, Max. [JASSA 1.57; 120]. — Smith, Max. [JASSA 1.204]. — Ensor, Max. [JASSA 2.74; 123; 197; 3.50]. — Dartayet, Max. [Urania 4.202]. — Jacchia, Elemente: Max. = 242 5255 + 243<sup>d</sup> 4 · E [bfl. Mitt.]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 9-18]. — S. Gaposchkin, Art. Bb.\* Max. [HA 115, 2]. — Luyten, EB. [HC 293]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 814]. — Allen, RG. [Lick Bull 369; ASP 37.324]. — Merrill, Sp. [ApJ 93.383]. — RG. [ApJ 94.204]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.248].  
Spektrum [HA 56.206; 79.187].

1463. U Pavonis (20<sup>h</sup> 47<sup>m</sup> 11<sup>s</sup> — 63° 5' 2") = HD 198 735 (Md).

Neue Beobachtungen sind nicht bekannt geworden. Spektrum M4e.

LITERATUR: Spektrum [HA 56.207; 79.190].

1067. V Pavonis (17<sup>h</sup> 34<sup>m</sup> 41<sup>s</sup> — 57° 40' 4") = CoD — 57° 6976 (7<sup>m</sup>5) = HD 160 435 (Nb).

Bild der Lichtkurve von P. G a p o s c h k i n (HA 115.33).

Der Stern wurde in den letzten Jahren von Hoffmeister und Payne-Gaposchkin beobachtet. Ersterer bezeichnet den Lichtwechsel als unperiodisch, letztere als halbperiodisch mit  $P = 225^d$ . Grenzen des Lichtwechsels: 9<sup>m</sup>3 und 11<sup>m</sup>2 ph. Darüber lagert eine lange Schwankung von 3735<sup>d</sup> zwischen 9<sup>m</sup>66 und 10<sup>m</sup>68 ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Art [MVS 13; KVBB 27]. — Payne-Gaposchkin, Art. Bb.\* Max. Min. [HA 115, 3]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 796; 814]. — Plaut, Doppelstern [BAN 257].  
Spektrum [HA 56.216; HC 24].

1074. W Pavonis (17<sup>h</sup> 41<sup>m</sup> 4<sup>s</sup> — 62° 22' 5") = HD 161 567 (Md).

Bild der Lichtkurve von P. G a p o s c h k i n (HA 115.27).

Campbell und Sterne konnten die Periode bestätigen, da sie für sie den Wert 282<sup>d</sup> 76 erhielten. Form der Lichtkurve nach L u d e n d o r f f  $\alpha_3$ . Grenzen des Lichtwechsels: 9<sup>m</sup>42 und 16<sup>m</sup> ph. Spektrum M4e.

LITERATUR: 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]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.468]. — Ensor, Max. [JASSA 2.74; 123; 3.50]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 14-18]. — P. Gaposchkin, Art. Bb.\* Max. [HA 115, 3].  
Spektrum [HC 24; HA 56.204; 79.178].

1390. X Pavonis (20<sup>h</sup> 3<sup>m</sup> 21<sup>s</sup> — 60° 13' 8") = CoD — 60° 7367 (8<sup>m</sup>1) = HD 191 171 (Mc).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (HA 115.17).