

Nach S. G a p o s c h k i n s eingehender Bearbeitung verläuft der Lichtwechsel nicht un- sondern halbperiodisch in wenig formbeständigen Wellen von $397^d.22$ Periode (Mittel). Die einzelnen Zyklen schwanken zwischen 408^d und 380^d . Die 400 täglichen Wellen werden von einem Nebenminimum unterbrochen, so daß die Periode möglicherweise zu halbieren ist. L u d e n d o r f f macht auf das Fehlen von hellen Linien im Spektrum aufmerksam. Grenzen des Lichtwechsels: 9^m00 und 11^m11 ph.

LITERATUR: Ludendorff, Sp. [AN 220.241]. — S. Gaposchkin, Bb.* Max. Min. Art [HA 115, 2].
Spektrum [HA 56.207; HC 24].

1515. **Y Pavonis** ($21^h 15^m 14^s - 70^\circ 9.6$) = CoD $-70^\circ 1827$ (6^m8) = HD 203 133 (Na).

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

Die deutlich ausgeprägte Wellenform der Lichtkurve hat die Beobachter immer wieder veranlaßt, Elemente aufzustellen, so z. B. H o f f m e i s t e r, der die Elemente gab: Max. = $242\ 7930 + 250^d \cdot E$. Aber schon C a m p b e l l wies auf Zeiten völliger Unregelmäßigkeit hin. Auf Grund eines großen Beobachtungsmaterials zählt S. G a p o s c h k i n — und wohl mit Recht — den Stern zu den Halbperiodischen, dessen Zyklus im Mittel $233^d.3$ lang ist. Grenzen des Lichtwechsels: 8^m62 und 10^m33 ph. Der Farbenindex beträgt rund 3^m . Spektrum No.

LITERATUR: Campbell, Art [HC 408; 418; 432]. — Max. Min. [HC 435]. — Bem. [PA 47.570]. — Hoffmeister, Art [MVS 13]. — Elemente [KVBB 27]. — Houghton, Bb.* [JASSA 4.82]. — AAVSO, Bb. [PA 37-43; HA 104; 107; 110; 116]. — S. Gaposchkin, Art. Periode. Max. Farbenindex. Bb.* [HA 115, 2].
Spektrum [HC 143; HA 56.218; 79.191].

1325. **Z Pavonis** ($19^h 26^m 20^s - 62^\circ 58.4$) = CoD $-63^\circ 1430$ (8^m5) = HD 183 847 (Mb).

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

Während H o f f m e i s t e r den Lichtwechsel in den Grenzen 8^m9 und 9^m7 unperiodisch mit langen Stillständen bezeichnet, findet P a y n e - G a p o s c h k i n halbperiodischen Lichtwechsel mit der Periode: $135^d.5$; Grenzen des Lichtwechsels: 9^m1 und 10^m2 ph. Jedoch ist der mittlere Fehler der Periode $\pm 22^d$. Sie beobachtete von J. D. 241 5486 bis 5660 Stillstand bei 9^m90 ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Unperiodisch [MVS 13; KVBB 27]. — Payne-Gaposchkin, Periode. Bb.* Max [HA 115, 3].
Spektrum [HC 158; HA 56.206].

1377. **RR Pavonis** ($19^h 57^m 42^s - 63^\circ 42'$) = HD 189 993 (Md).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (HA 115.16).

Miß P a y n e leitete als erste für den Stern die Elemente: Max. = $241\ 7165 + 239^d \cdot E$, Mira, ab; S. G a p o s c h k i n verbesserte die Periode zu $239^d.8$. Grenzen des Lichtwechsels: 11^m0 und $[14^m$ ph. Spektrum M4e.

LITERATUR: Payne, Elemente [HB 860; corr. HB 861]. — S. Gaposchkin, Periode. Bb.* Max. [HA 115, 2].
Spektrum [HC 158; HA 56.206; 79.189].

1111. **RS Pavonis** ($17^h 58^m 32^s - 58^\circ 58.3$) = CoD $-58^\circ 6970$ (9^m8).

Miss S w o p e hat für diesen ζ Geminorum-Stern die Elemente: Max. = $242\ 7247.600 + 19^d.954 \cdot E$ abgeleitet. Grenzen des Lichtwechsels: 10^m6 und 12^m3 ph.

LITERATUR: Swope, Elemente. Lichtkurve. Bb.* [HA 90.213].

1170. **RT Pavonis** ($18^h 25^m 21^s - 69^\circ 57.6$) = CoD $-69^\circ 1771$ (8^m5) = HD 170 629 (Mb).

Während H o f f m e i s t e r den Lichtwechsel als unperiodisch bezeichnet, findet P. G a p o s c h k i n auf Grund einer eingehenden Untersuchung eines großen Beobachtungsmaterials einen eigenartigen