

SS Pavonis ($19^h 3^m 18^s - 66^\circ 1'$).

Entdeckt von *Innes* als veränderlich in den Grenzen $10^m 6$ und $14^m 5$ ph. Nach *Hoffmeisters* Beobachtungen war der Stern stets unsichtbar und $[13^m]$. Auch konnte *Hoffmeister* weder auf den von ihm aufgenommenen Platten noch auf der *Johannesberger Karte* Nr. 64 der Zone -64° den Nachbarstern erkennen.

LITERATUR: *Innes*, Entdeckungsanzeige [AN 215.47; UOC 53.103]. — *Hoffmeister*, nicht gefunden [MVS 13; KVBB 27].

ST Pavonis ($20^h 55^m 28^s - 65^\circ 38.2'$).

Entdeckt von *Innes* als veränderlich in den Grenzen: 12^m und $13^m 5$ ph.

LITERATUR: *Innes*, Entdeckungsanzeige [AN 215.47; UOC 53.103].

SU Pavonis ($20^h 9^m 15^s - 60^\circ 22.1'$).

Bild der Lichtkurve von *S. Gaposchkin* (HA 115.16).

Gill leitete für den von ihm entdeckten Mirastern die Elemente ab: $\text{Max.} = 241\ 1153 + 245^d \cdot E$; die *S. Gaposchkin* später bestätigt. Grenzen des Lichtwechsels: $9^m 6$ und $[14^m]$. Spektrum M4e.

LITERATUR: *Gill*, Entdeckungsanzeige. Elemente [HB 803]. — *S. Gaposchkin*, Periode. Bb.* Max. [HA 115, 2]. Spektrum [HA 79.189].

SV Pavonis ($20^h 20^m 42^s - 70^\circ 31.0'$).

Luyten gibt für diesen von ihm gefundenen Veränderlichen die Elemente an: $\text{Max.} = 241\ 3823 + 210^d \cdot E$. Grenzen des Lichtwechsels: $12^m 3$ und $[15^m]$ ph.

LITERATUR: *Luyten*, Entdeckungsanzeige. Bb. Max. [HB 845].

SW Pavonis ($19^h 47^m 45^s - 67^\circ 2'$).

Entdeckt von *Gerasimovič*, der für diesen RR Lyrae-Stern die Elemente ableitet: $\text{Max.} = 242\ 4670.63 + 0^d 802 \cdot E$; Grenzen des Lichtwechsels: $11^m 8$ und $12^m 6$ ph.

LITERATUR: *Gerasimovič*, Entdeckungsanzeige. Elemente [HB 853].

SX Pavonis ($21^h 19^m 49^s - 69^\circ 56.3'$) = 129 G. Pavonis = CPD $-70^\circ 2850$ ($6^m 7$) = CoD $-70^\circ 1832$ ($5^m 9$) = GC 30 026 (var) = Boss 5501 ($5^m 8$) = HR 8196 ($5^m 50$) = BS 8196 = HD 203 881 (Mb).

Vergleichsternhelligkeiten von *Pingsdorf* (AN 236.245).

Bei Beobachtungen von *Y Pavonis* entdeckte *Pingsdorf* die Veränderlichkeit dieses Mb-Sterns. Der Stern soll eine eigenartige Lichtkurve besitzen, deren Minima die gleiche Form aufweisen, wie die Maxima bei *SS Cygni*. Der Stern befolgt die Elemente: $\text{Min.} = 242\ 5610 + 50^d 0 \cdot E$; große Unregelmäßigkeiten nach *Pingsdorf*. Grenzen des Lichtwechsels: $5^m 3$ und $6^m 1$ vis. *S. Gaposchkin* kann den Lichtwechsel nicht bestätigen; er bezeichnet den Stern als unveränderlich, $m = 7^m 75 \pm 0^m 07$.

LITERATUR: *Pingsdorf*, Entdeckungsanzeige. Elemente. Bb. [AN 236.245; 238.247]. — *O'Connell*, Parallaxe [Yale Trans 8.209]. — *S. Gaposchkin*, konstant? Bb.* [HA 115, 2]. — *Judkina*, EB. [VS 6.280]. — *Joy*, RG. abs. Helligkeit. Sp. [ApJ 96.345]. — *R. E. Wilson*, EB. [ApJ 96.374].

1217. \approx **Pavonis** ($18^h 46^m 38^s - 67^\circ 21.5'$) = CoD $-67^\circ 2287$ ($5^m 2$) = HD 174.694 (F5p).

Vergleichsternhelligkeiten von *Cousins* (MN 88.109), *R. Müller* (AN 235.179), und *Shapley* (HR 67.358). — Bild der Lichtkurve von *Cousins* (MN 88.109), *Roberts* (ApJ 34.168),