

Entdeckt von Hoffmeister als langperiodisch veränderlich zwischen  $12^m$  und  $[14^m \text{ ph.}]$ . Hoppe gibt die Elemente:  $\text{Max.} = 242\ 6160 + 399^d \cdot E$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $11^m 9$  und  $14^m 2 \text{ ph.}$

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 234.33]. — Hoppe, Elemente [KVBB 19.22; 67].

**WZ Serpentis** ( $17^h 53^m 55^s - 0^\circ 4'9$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (Sonn Mitt 16). — Vergleichsternhelligkeiten von Hoppe (Sonn Mitt 24).

Entdeckt von Hoffmeister, Mirastern. Bestätigt von Hoppe, der die Elemente findet:  $\text{Max.} = 242\ 5883 + 191^d \cdot E$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $14^m 1$  und  $16^m 4 \text{ ph.}$

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 236.233]. — Hoppe, Art. Elemente. Max. [KVBB 19.22; 67].

**1164. d Serpentis** ( $18^h 22^m 5^s + 0^\circ 8'2$ ) = GC 25 177 = Yale 5, Nr. 5483 = HD 169 985/86 (A0 + G).

Ort bestimmt von Bac (Lyon Bull 9.222; Lyon Publ 1, 11). — Vergleichsternhelligkeiten von Kamei (Kyoto Bull 285), Zverev (Sternbg Publ 8, 1.108) und Parenago (Sternbg Publ 12, 1.73).

Bei der, wenn überhaupt vorhandenen, geringen Veränderlichkeit vermögen die inzwischen von Lause und Zverev bekannt gewordenen längeren visuellen Beobachtungsreihen keinen Entscheid darüber zu erbringen, ob der Stern tatsächlich veränderlich ist und welcher Klasse er angehört. Der Lichtwechsel soll mal langsamer, mal schneller ablaufen, manchmal auch lange Zeit ganz aussetzen. Nach diesen Befunden wäre der Stern den weißen Unperiodischen zuzuzählen. Nach Zverev beträgt die visuelle Amplitude nur  $0^m 2$ ; um zu einem Entscheid zu kommen, ist der Stern lichtelektrisch zu verfolgen.

LITERATUR: Luyten, Max. Min. [Hem Dampkr 14.103]. — Zinner, Bb.\* Art [Erg AN 4, 3]. — Leiner, Bb.\* Sirius 57.121; VJS 63. 190]. — Guthnick, Bom. [Seel.-Festschr S. 396]. — Tass, Bb. [Budapest Publ 2.197]. — Lause, Bb. Art [VS 1, 11]. — Blochin, Bb.\* [VS 1, 12]. — Florja, Bb.\* [VS 1, 12; 3.10]. — Parenago, Bb.\* [VS 1, 12; 3.11]. — Bb. [Sternbg Publ 12, 1.125]. — Kukarkin, Bb.\* [VS 1, 12]. — Farbe [Sternbg Publ 10, 2.72]. — van Schewick, Bb.\* [AN 245.390]. — Kanamori, Bb.\* Art [Kyoto Bull 247]. — Kamei, Bb. [Kyoto Bull 285]. — Loreta, konstant? [BZ 16.72]. — Zverev, Bb. [Sternbg Publ 8, 1.22; 168]. — Bb.\* [VS 1, 12]. — Menze, Bb.\* [AN 261.305]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 10; 11]. — AAVSO, Bb. [PA 43]. — Franks, Farbe [Spec Vat 15]. — Graff, Farbe [Wien Mitt 3.154]. — Ruml, Stryček, Bb. [Prag Mem Czech Ast Ass 6.19]. — Hynek, Sp. [Perkins Contr 10]. — Plaut, Doppelstern [BAN 257]. — Moore, RG. [Lück Bull 355]. — Tilley, RG.-Kurve. spek. Bahnelemente [ApJ 98.347]. — Jenkins, EB. Parallaxe [AJ 1185].

**544. R Sextantis** ( $9^h 37^m 46^s - 7^\circ 38'6$ ) = HD 84 127 (Mb).

Ort bestimmt von R. E. Wilson (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von Hartwig (Bamb Veröff 1.310).

Der Stern wurde in der folgenden Zeit nicht näher untersucht; nur Böhme schließt aus 35 Beobachtungen auf konstante Helligkeit, bemerkt jedoch, daß die Sicherheit dieser Feststellung durch die Anwesenheit eines nahen Nachbarn beeinträchtigt wird.

LITERATUR: Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.529]. — Böhme, konstant? Bb.\* [AN 268.74]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 832]. — EB. [AJ 1105; ApJ 96.373].

**596. S Sextantis** ( $10^h 29^m 49^s + 0^\circ 10'5$ ) = HD 91 637 (Ma).

Ort bestimmt von Bac (Lyon Bull 9.219), Dubrowsky (AN 223.57), Dolberg (Bgd<sub>25</sub>) und Holmberg (Lund Medd II, 98). — Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Hagenstein (ASV 8).

Die von Ichinohe abgeleiteten Elemente wurden durch Ahnert und Kukarkin und Parenago nahe bestätigt. Ersterer fand:  $\text{Max.} = 242\ 7901 + 266^d 33 \cdot E$ ; letztere hingegen:  $\text{Max.}$