

OBSERVATIONS DE OV AND

16 JUN. 1993

1. PRESENTAZIONE

La OV And (ex NSV 134 And) faceva parte di una proposta di osservazione per i lettori de "L'Astronomia" presentata da BARUFFETTI nella sua rubrica "Variabilia" nel n° 81 della rivista dell'ottobre 1988. La OV And era stata scoperta come variabile da STROHMEIER nel 1958.

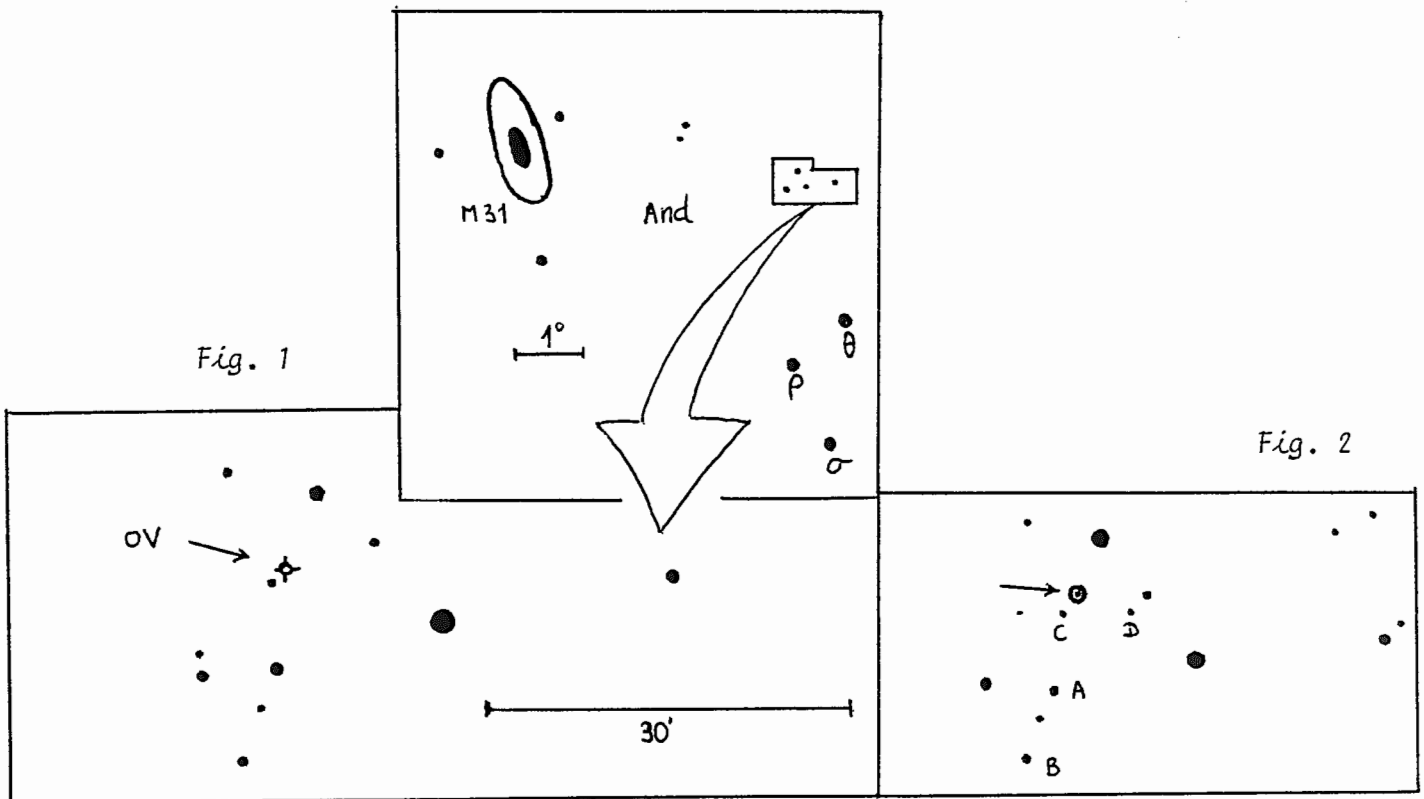
L'anno dopo l'astronoma russa NIKULINA, in seguito a osservazioni da lei compiute, arrivò alla conclusione che la stella doveva avere una variazione rapida. Solo nel 1985-86, l'allora tedesco orientale Rossinger riprese fotoelettricamente lo studio di questa stella e dopo 24 notti di osservazione arrivò alla pubblicazione di una IBVS, la n° 2977, del gennaio 1987, con la quale annunciava che OV And è una RR Lyr con la seguente effemeride :

$$\text{MAX} = 2\,446\,764,241 + 0,470\,568\,E$$

avente uno spettro A7-F7, variabile fra la mag. 10,71 e 11,23 con una compagna di 11,5 mag. a 7,5" .

Col mio riflettore di 114mm a 72 X, questa compagna non sono riuscito a separarla in sede di stima; ho pertanto osservato la "somma" delle mag. delle due stelle e questo può spiegare la fase di minimo piatto mostrata nei due compositage, causata probabilmente dalla compagna risultata in quel momento più luminosa della OV stessa.

Secondo quanto mi ha fatto sapere BFF, la variazione completa di OV And sarebbe di m. 11,23 - 12,70.



2. OSSERVAZIONE

Le prime ricerche della OV And le ho fatte 1989/90 utilizzando la carta proposta da BFF (vedi fig. 1) da me migliorata in sede di osservazione, provvedendo a indicare la sequenza ritenuta personalmente piu idonea (vedi fig. 2). La mag. delle stelle di confronto utilizzate è espressa in gradini.

Le 156 stime effettuate nel periodo 3 agosto 1991 - 24 febbraio 1992, mi hanno permesso di ricostruire la 1° curva media di OV And col metodo del compositage. In esso si evidenzia un discreto ritardo della stella sulla effemeride proposta da Rossinger. La seconda curva media ottenuta con 126 stime effettuate tra il 23 agosto 1992 e il 25 febbraio 1993, conferma il ritardo della stella, aumentato rispetto all'anno precedente.

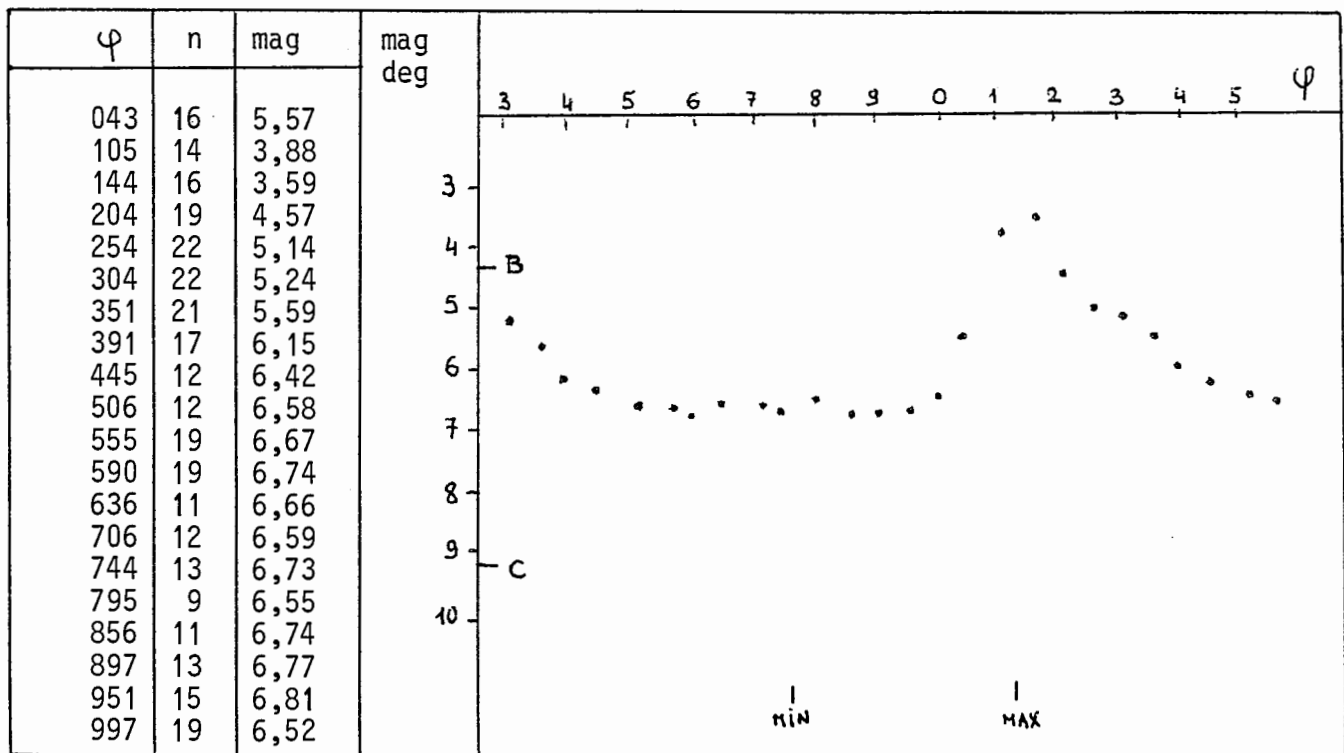
In conclusione ritengo opportuno compiere altre osservazioni per confermare questi risultati.

M. CHECCUCCI

OSSERVAZIONI

1991-92

STIME N. 156



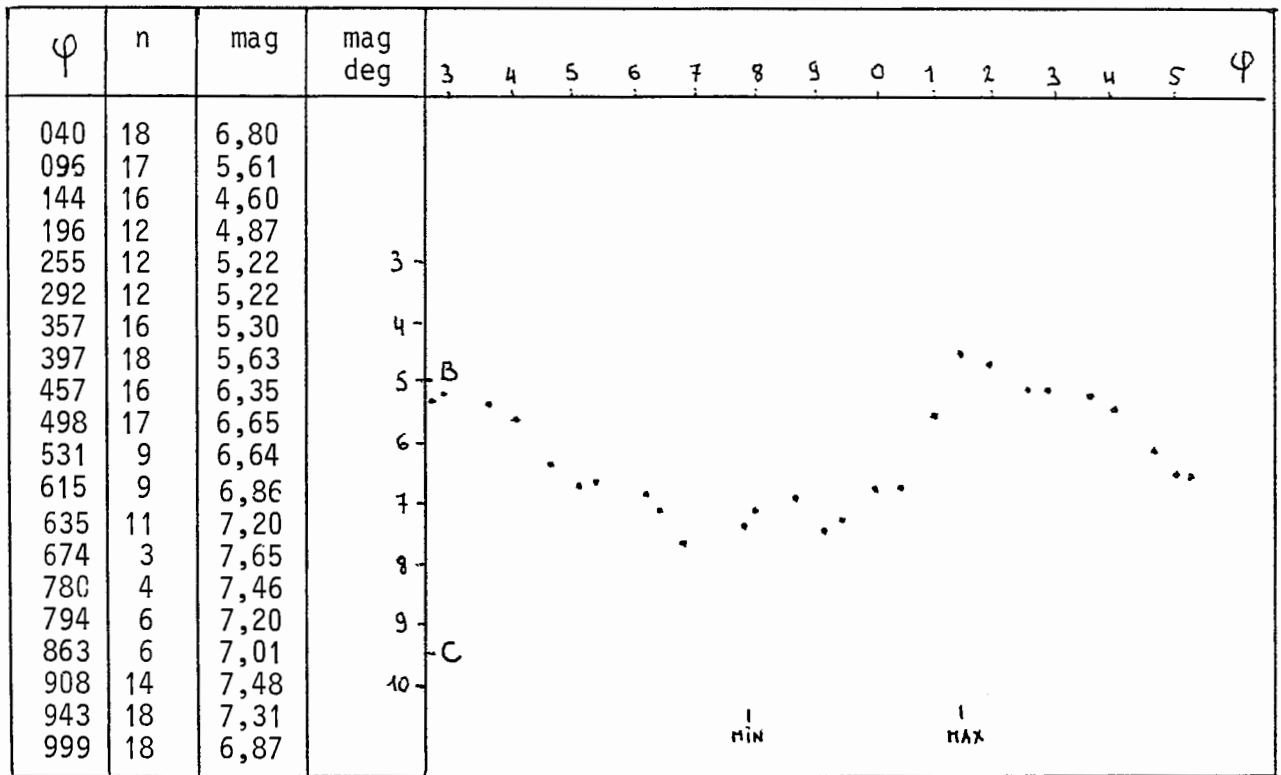
Sequenza	A = 0	B = 4,28	C = 9,21
φ MAX :	0,120		
φ MIN :	0,750	M - m = 0,370	
MAX medio previsto	GG	2 448 574,986 664	
0 - C = + 0,120	GG	+ 0,057 668	
MAX medio oss.	GG	2 448 575,044 332	
C - E =	GG	+ 0,004 069	
MAX medio elioc.	GG	2 448 575,048 401	

16 JUN. 1993

OSSERVAZIONI

1992-93

STIME N. 126



Sequenza A = 0 B = 5,00 C = 9,37
 φ MAX : 0,140
 φ MIN : 0,785 M-m = 0,355
 MAX MEDIO PREVISTO GG 2 448 950,970 496
 O - C + 0,140 = GG + 0,065 879
 MAX MEDIO OSSER. GG 2 448 951,036 375
 C - E GG + 0,003 625
 MAX MEDIO ELIOC. GG 2 448 951,040 000

