

А. Ф. Пугач

(Главная астрономическая обсерватория АН УССР)

При обработке снимков VX Cas оказалось, что одна из выбранных звезд сравнения меняет свой блеск. Координаты новой переменной:  $\alpha_{1900} = 00^h 25^m 35^s$ ,  $\delta_{1900} = +61^{\circ} 25' 4$ . На рис. 1 показано положение этой звезды. При определении яркости новой переменной использовались те же звезды сравнения, что и при оценке VX Cas. Характеристики фотометрической системы см. в статье «Двухцветные наблюдения VX Cas».

Значения блеска переменной приводятся в таблице.

Оказалось, что звездная величина переменной мало меняется в синих лучах, но происходят значительные изменения в желтых. Отношение амплитуды блеска в желтых лучах к амплитуде в фотографических лучах составляет  $\frac{A_V}{A_B} = 2.0$ . Если из всего ряда оценок блеска взять только такие, которые определялись одновременно и в желтых и в синих лучах, то отношение амплитуд превысит три единицы.

Средневзвешенный показатель цвета для обнаруженной переменной составляет  $0^m.23$ , т. е. она принадлежит к белым звездам.

На рис. 2 дана диаграмма  $V-(B'-V)$ , из которой следует, что изменение цвета звезды обусловлено изменением блеска в желтой части спектра. Быстрых изменений в течение ночи не обнаружено.

У звезды, возможно, намечается период около 30 дней.

<i>I. D.</i>	$m_{B'}$	$m_V$	<i>I. D.</i>	$m_{B'}$	$m_V$	
2436	084.50	12.42	2437	528.40	12.27	
	105.43	12.27		551.39	—	
	190.25	12.36		551.45	12.31	
	422.33	12.15		553.52	12.23	
	488.39	12.35		553.55	12.07	
	490.40	12.13		555.44	12.44	
	518.31	12.30		555.48	12.33	
	628.33	12.05		581.25	12.32	
	645.60	12.15		581.30	12.01	
	793.45	12.26		581.35	12.31	
	2437	345.47		12.52	581.46	12.31
		365.26		12.10	584.24	12.12
		373.34		12.30	584.27	12.30
		379.41		12.19	584.30	12.20
379.52		12.06	584.33	11.95		
379.59		12.30	584.35	12.12		
381.52		12.18	584.39	12.39		
381.37		12.06	584.43	12.10		
404.36		12.18	584.48	12.09		
410.53		12.25	584.53	12.01		
458.44		12.22	674.31	12.34		
458.47		12.21	674.35	12.24		
462.44		12.61	733.33	12.26		
466.40		—	733.37	12.15		
466.43		12.17	733.42	11.92		
468.45		12.06	733.58	—		
498.43	12.27	734.41	12.39			
498.48	12.24	811.67	12.33			
516.35	12.06	811.70	12.26			
518.44	12.27	871.32	12.13			
521.47	12.15	872.34	12.41			
526.51	12.25	873.39	12.40			
526.54	12.26	904.31	12.31			
546.40	12.00	904.37	12.30			
				11.90		
				11.74		
				11.96		
				11.97		

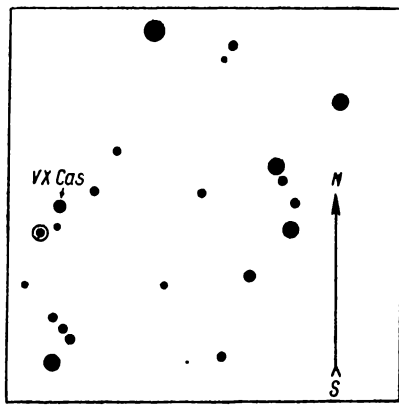
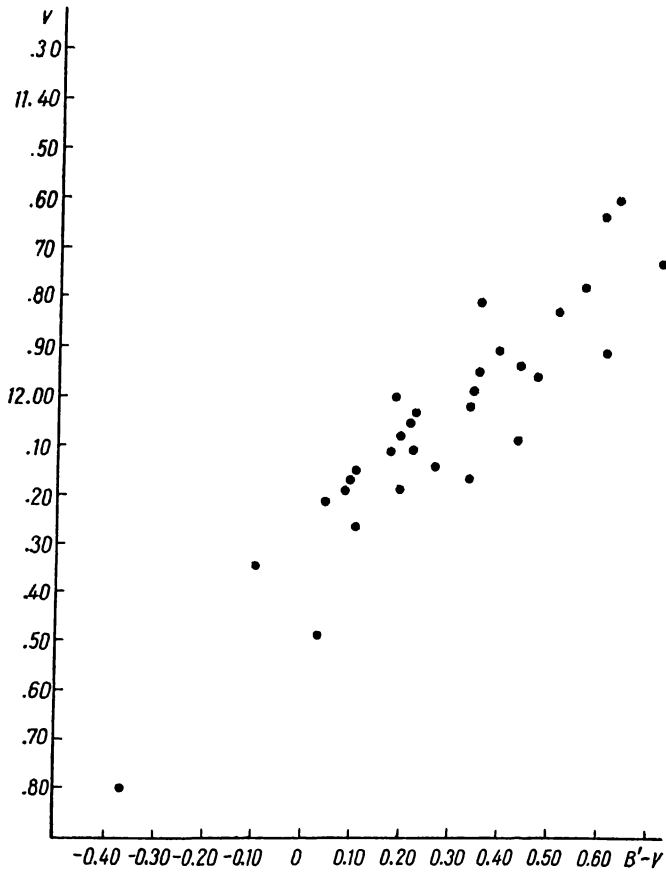


Рис. 1.



<i>I. D.</i>	$m_{B'}$	$m_V$	<i>I. D.</i>	$m_{B'}$	$m_V$
2437 904.41	12.27	12.05	2438 292.49	12.28	12.18
911.38	12.12	—	295.35	12.20	—
911.44	12.41	—	295.40	12.34	12.12
912.38	12.58	—	295.45	12.29	12.12
912.45	12.58	—	295.50	12.37	—
913.42	12.35	11.79	295.54	12.28	12.09
941.33	12.36	—	296.28	—	11.83
943.38	12.49	—	296.50	12.46	—
943.50	12.34	—	298.38	12.33	—
2438 206.45	12.48	—	301.45	12.51	—
208.44	12.26	—	301.40	12.34	—
227.43	12.52	—	301.55	12.52	—
230.48	12.53	—	322.30	12.38	—
230.51	12.52	12.49	319.43	12.24	—
236.28	12.26	12.22	344.24	12.43	12.80
235.43	12.24	—	349.30	12.37	12.27
235.47	12.17	11.82	349.41	12.45	—
237.38	12.49	—	353.41	12.51	12.18
237.43	12.53	12.10	374.19	12.34	12.00
238.48	12.37	—	374.27	12.35	11.84
239.37	—	12.34	374.35	12.36	—
239.41	—	12.15	378.26	12.25	11.62
239.46	12.23	—	378.31	12.31	11.92
291.29	12.27	12.06	378.41	12.33	—
291.34	12.12	—	653.37	12.31	—
291.45	12.25	11.65	685.49	12.36	12.03
291.55	12.25	12.35	685.53	12.50	—
292.39	12.26	12.16	697.34	12.38	11.95
292.39	12.26	12.16	710.25	—	11.95
292.44	12.19	12.01	710.33	12.26	—

## A NEW VARIABLE IN CASSIOPEIA

A. F. PUGACH

## Summary

A new variable star is found, the variations in the brightness of which occur mainly in the visual region of the spectrum. Two colour diagram  $V-(B'-V)$  is given. The type of variability is not determined.

## СТРОЕНИЕ ЗВЕЗДНОГО ПОЛЯ В НАПРАВЛЕНИИ СКОПЛЕНИЯ NGC 6913

## I. Межзвездное поглощение

Н. Б. Каландадзе, Л. Н. Колесник

(Абастуманская астрофизическая обсерватория,  
Главная астрономическая обсерватория АН УССР)

Настоящая работа является частью плана дальнейшего развития исследований строения Галактики, выполняемого ГАО АН УССР совместно с Абастуманской астрофизической обсерваторией [1]. План предусматривает изучение фотометрических и спектральных характеристик звезд в семи площадках, расположенных в галактической плоскости в созвездиях Орла, Лебеда, Кассиопеи и Ориона. Для изучения пространственного распределения звезд необходимы данные о величине межзвездного поглощения в изучаемом направлении.