

изменения с большей амплитудой, чем в 1972 году, причем в фазе $\phi = 0^{\circ}.1 - 0^{\circ}.2$ достигают наименьших значений. Эквивалентные ширины линий Cr I и Cr II изменяются в соответствии с картиной для Sr II и Sr III. Из рис. 2 также можно заключить, что изменение эквивалентных ширин линий Mg II, Si II и Cr II происходит синфазно, а изменение W_{λ} Eu II и Cr I — в противофазе с ними. Аналогичная картина наблюдается у магнитно-переменной звезды HD 125348². Это явление может быть связано с тем, что при изменении условий ионизации в атмосфере звезды меняется соотношение атомов одних и тех же элементов I и II степени ионизации.

¹G.W. Penston, C. Sturch, *The Magnetic and Related Stars*, ed. R.C. Cameron, Baltimore, p. 111, 1967. ²P. Babcock, *ApJ* 114, 1, 1951.

Астрономическая обсерватория Одесского государственного университета.

О применении метода "кривых роста" при исследовании магнитной звезды β Северной Короны.

Н.С. Згоняйко, З.Н. Фенина.

On the curve-of-growth method in investigating the magnetic star β Coronae Borealis, by N.S. Sgonyaiko and Z.N. Fenina.

Ряд спектрофотометрических особенностей магнитных звезд и связанная с этим локальная неоднородность атмосфер оказывает влияние на формирование континуума и линий поглощения в спектрах и на определяемые традиционным методом "кривых роста" физико-химические параметры. В нашей работе сделана попытка учесть влияние температурной неоднородности, представив "кривую роста" спектра, содержащего явные аномалии, двумя кривыми с разными температурами.

С этой целью была обработана спектрограмма β Северной Короны с дисперсией 2.6 Å/мм, полученная на БТА в САО АН СССР Л.П.Зайковой, Ю.С.Романовым, С.Н.Удовиченко, Б.Н.Фирманюком (Одесса, ОГУ) и М.С.Фроловым (Москва, Астросовет) с юлианской датой 2446 692.1795 и фазой $\phi = 0^{\circ}.781$, определенной по элементам Престона и Стурча (1967). По линиям металлов построены две "кривые роста" в предположении, что в спектре присутствуют линии от двух источников со средними спектральными классами F 0 и F 6. Сделана оценка параметра температуры $\theta_{\text{возб.}} = 0.960$ и $\theta_{\text{возб.}} = 0.853$ по шкале эффективных температур Бом-Витенса (1981). По ним были определены параметры химического содержания атомов различных элементов и некоторые физические характеристики.

Физические параметры β CrV имеют хорошую сходимость со звездами сравнения 110 Her и σ Boo, что свидетельствует о сохранении условий ионизационного равновесия на уровнях формирования Fe I и Fe II и реальном среднем значении параметров $\theta_{\text{возб.}}$. Относительное содержание железа 7.38 и 7.48 соответственно хорошо согласуются между собой, что свидетельствует о температурной неоднородности искаженного и неискаженного участков поверхности и, по-видимому, относительно равном содержании железа. Для других элементов сходимость хуже,