

**Оценка яркостной температуры открытой северной полярной области Солнца и возможная нижняя граница формирования солнечного ветра от этой области Солнца во время наблюдения максимальной фазы солнечного затмения 29.03.2006 г. на радиотелескопе РАТАН – 600 в сантиметровом диапазоне длин волн.**

**Голубчина О.А.**

*Специальная астрофизическая обсерватория РАН, Россия, [golubchina\\_olga@mail.ru](mailto:golubchina_olga@mail.ru)*

Наблюдение максимальной фазы солнечного затмения ( $\Phi = 0.998$ ) выполнено 29.03.2006 г. на радиотелескопе РАТАН-600 в режиме «эстафета» [1] в сантиметровом диапазоне длин волн (1.38 -30.7) см. При обработке наблюдений этого солнечного затмения использовалось моделирование радиоизлучения Солнца и Луны в предположении круговой симметрии [2]. В работе приводится оценка и обсуждение уменьшения яркостной температуры Солнца в открытой северной полярной области Солнца в сантиметровом диапазоне длин волн наблюдений на радиоволнах (1.38 - 30.7) см во время максимальной фазы солнечного затмения. Приводится также другой важный результат наблюдения: полученное свидетельство о возможной нижней границе формирования солнечного ветра от исследуемой открытой северной полярной области Солнца во время максимальной фазы этого солнечного затмения.

#### **Список литературы**

1. Голубчина О.А., Голубчин Г.С. Метод эстафеты//Астрофизические исследования. 1981, Т.14, С.125. Санкт-Петербургский филиал Специальной Астрофизической обсерватории.
2. Голубчина О.А., Коржавин А.Н., Тохчукова С.Х. Распределение яркостной температуры в короне Солнца по наблюдениям максимальной фазы солнечного затмения 29.03.2006 на телескопе РАТАН-600// Астрофизический бюллетень, 2011, Т.66, №4, С. 524-532.