

Выводы:

- На границах корональных дыр существуют магнитные петли, заполненные плазмой, видимые в ультрафиолетовом и радиоизлучении
- Высота петель – 10-100 тыс. км.
- Концентрация плазмы, определенная по интенсивности линий ультрафиолетового излучения, $\sim 2-6 \cdot 10^9 \text{ см}^{-3}$
- Магнитное поле в петлях, определенное по данным радионаблюдений, составляет, в среднем, ~ 15 Гс на уровне верхней хромосферы и ~ 20 Гс на уровне нижней короны. В отдельных случаях измеренное магнитное поле в нижней короне достигало 80 Гс.
- Необходимо учитывать параметры петель на границах корональных дыр при моделировании атмосферы корональных дыр