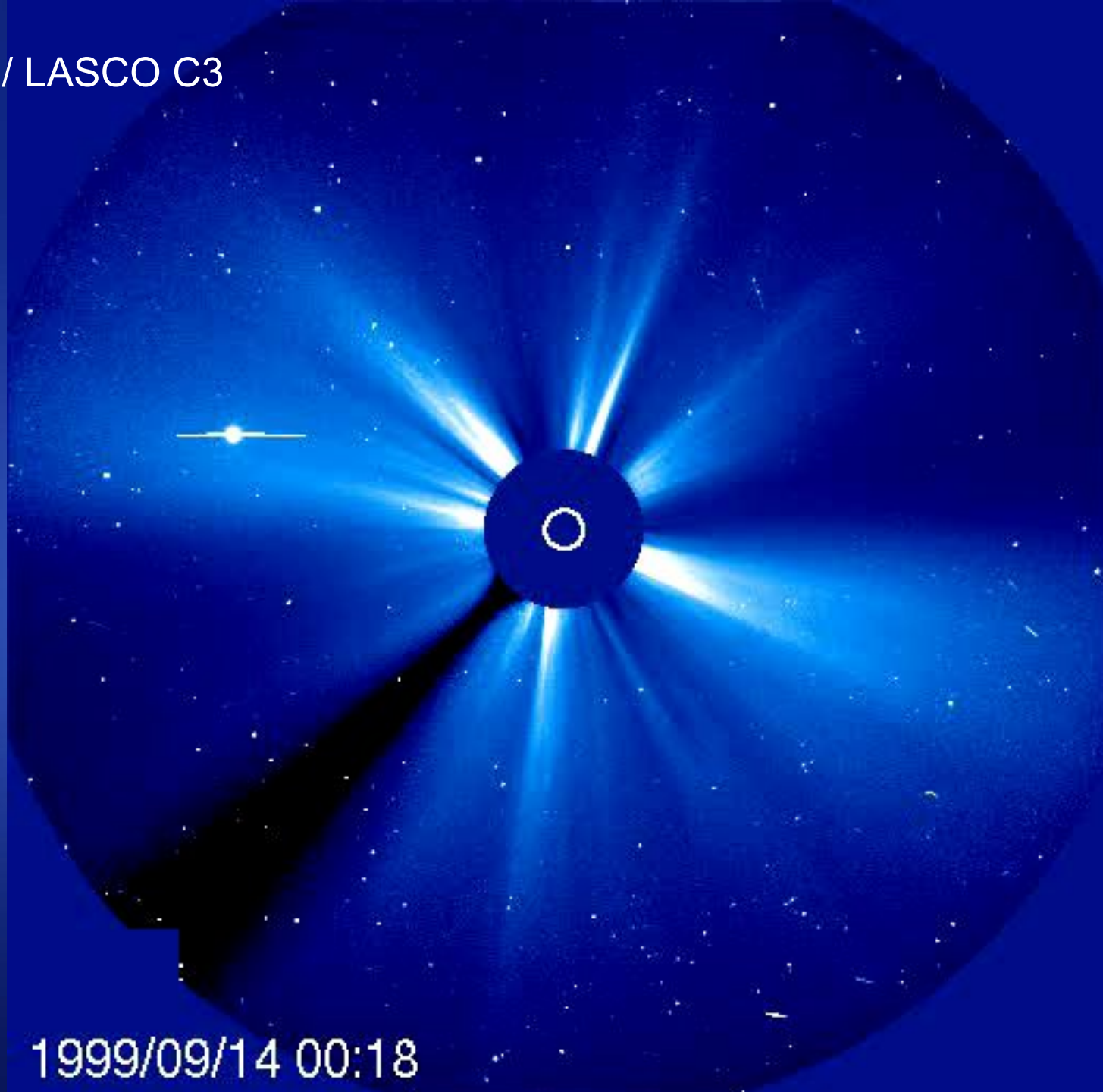




Кривизна осей корональных стримеров и глобальное магнитное поле

Б.П. Филиппов

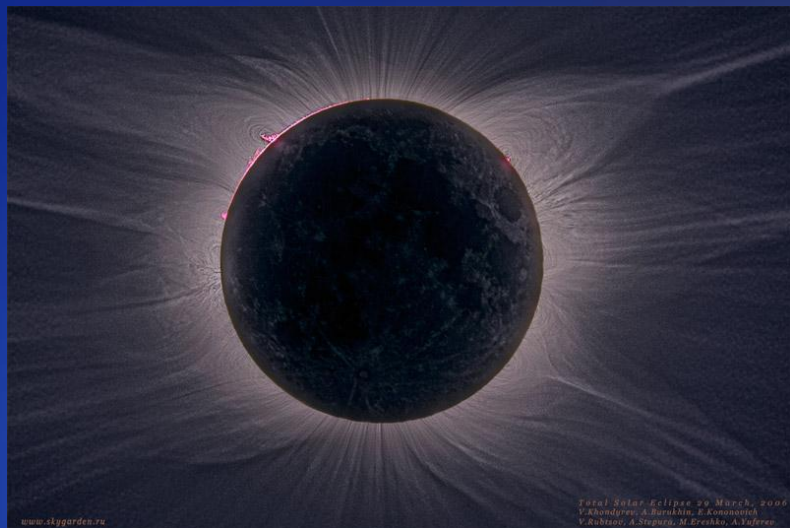
SOHO / LASCO C3



1999/09/14 00:18

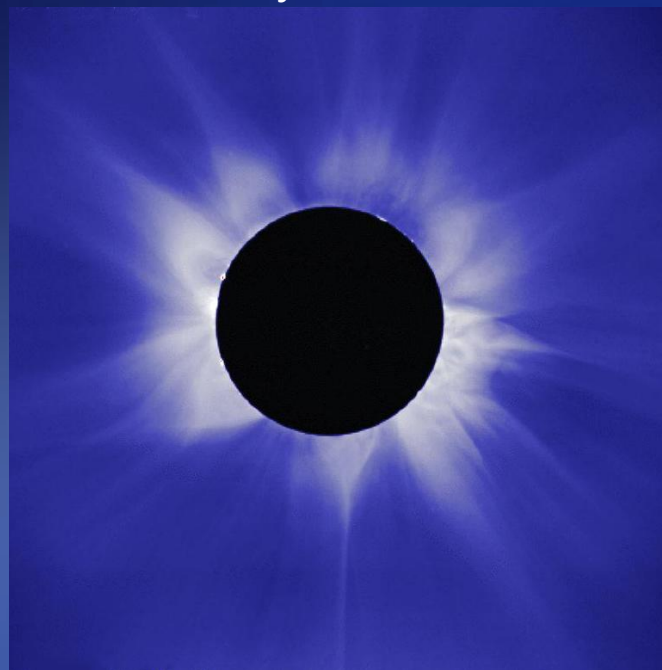
Стримеры в цикле

Минимум активности



Хондырев и др., 2006

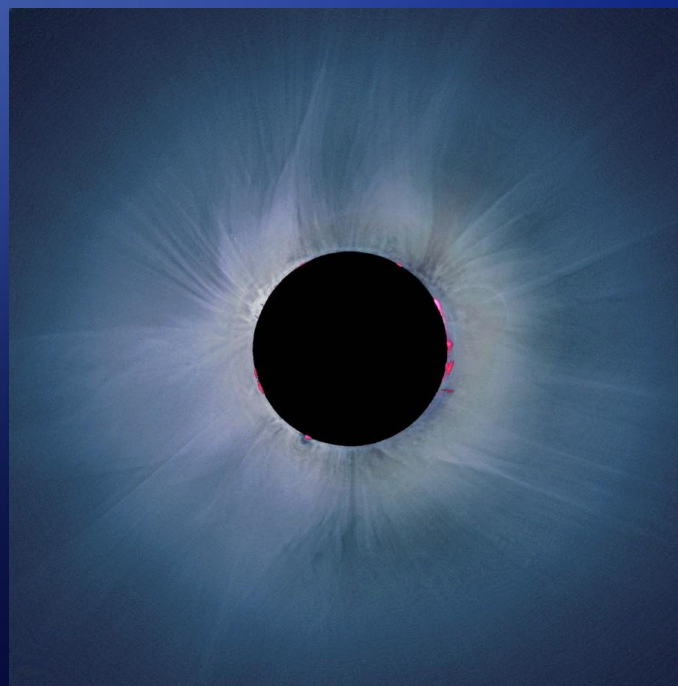
Максимум активности



*HAO,
1980*

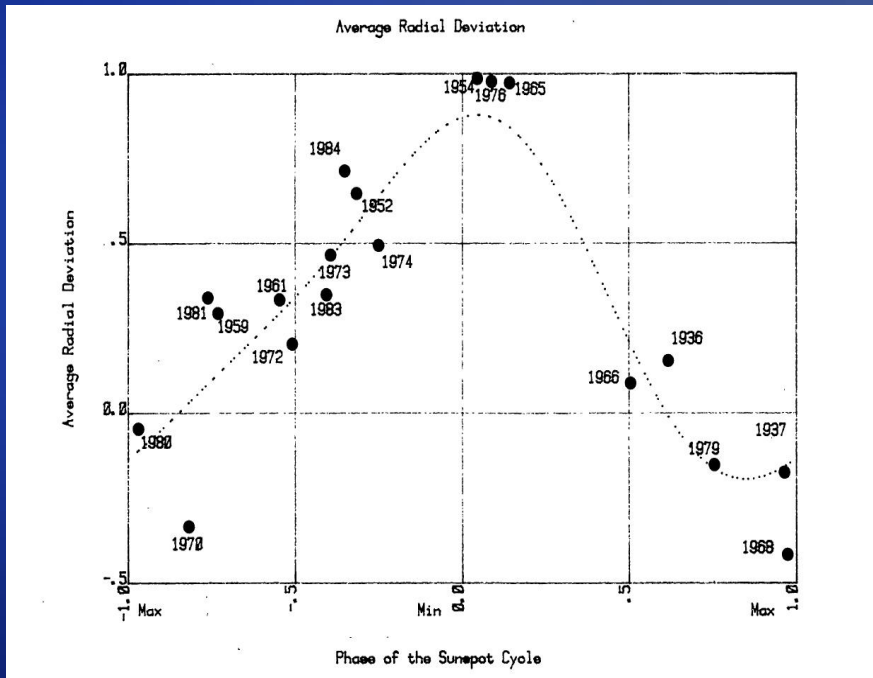


Hartvig, Luethen, 2008

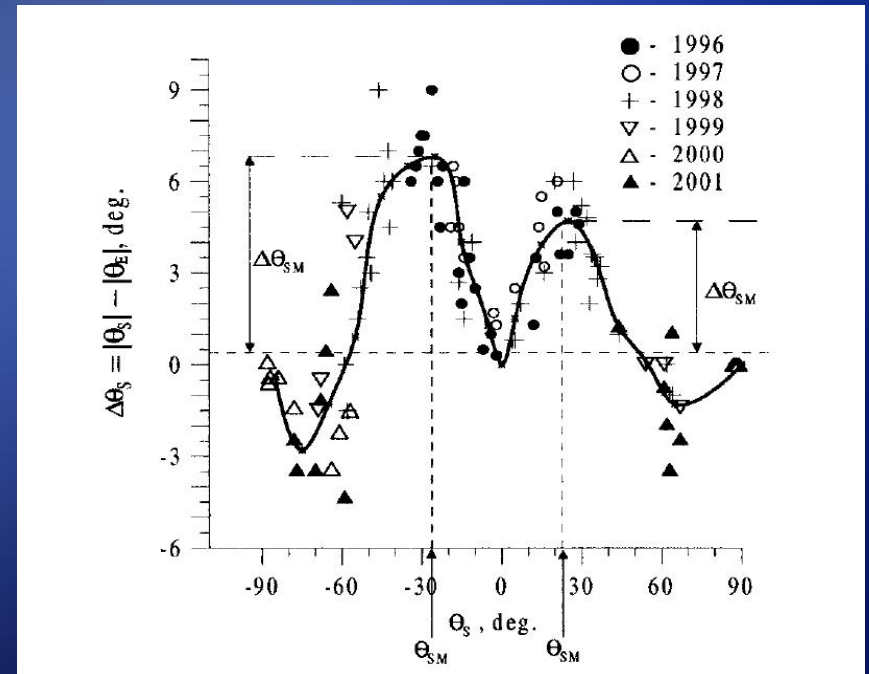


*IAP,
1999*

Отклонение корональных лучей от радиального направления

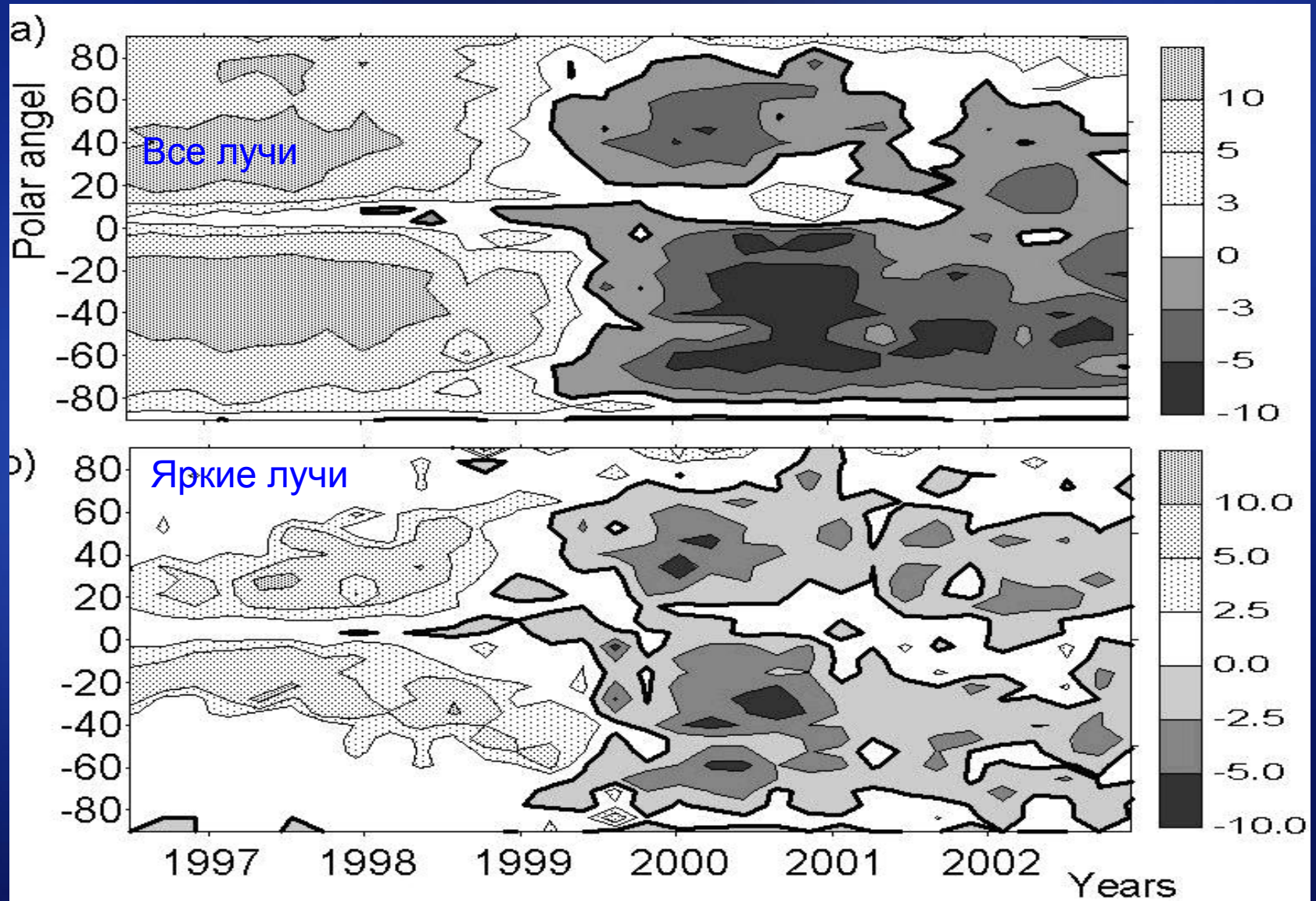


Loucif, Koutchmy, 1989

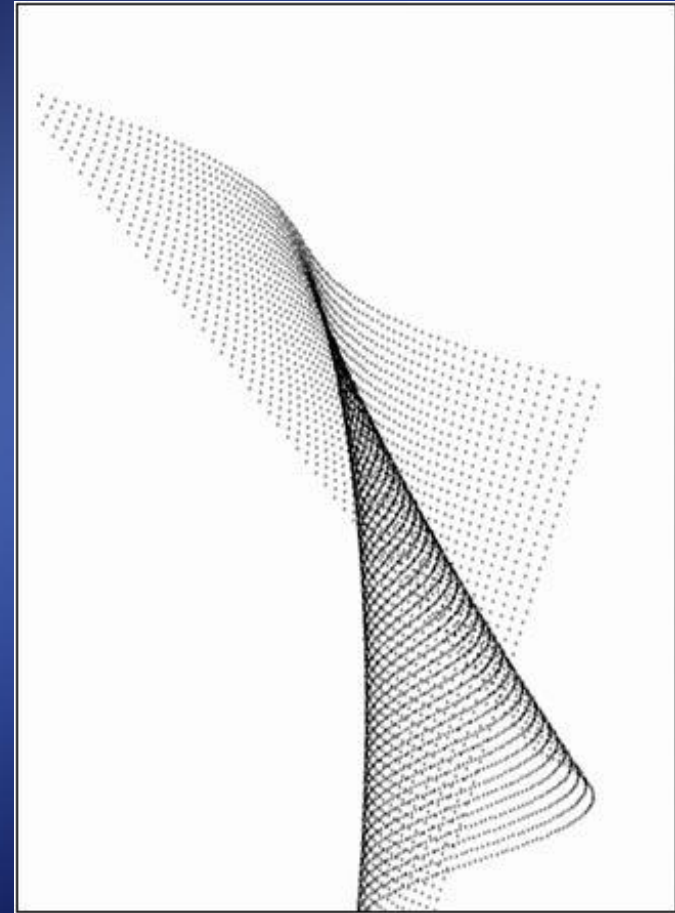
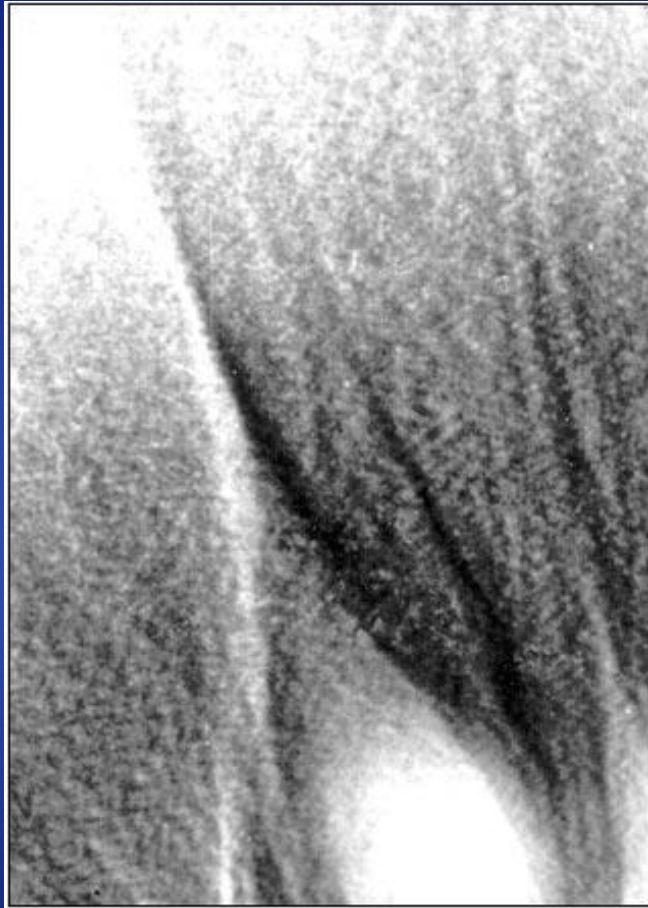


Eselevich, Eselevich, 2002

Отклонение корональных лучей от радиального направления



Стримеры как складки тонкого плазменного слоя



Wang, 1996

Молоденский и др., 1996

Wang et al., 1997

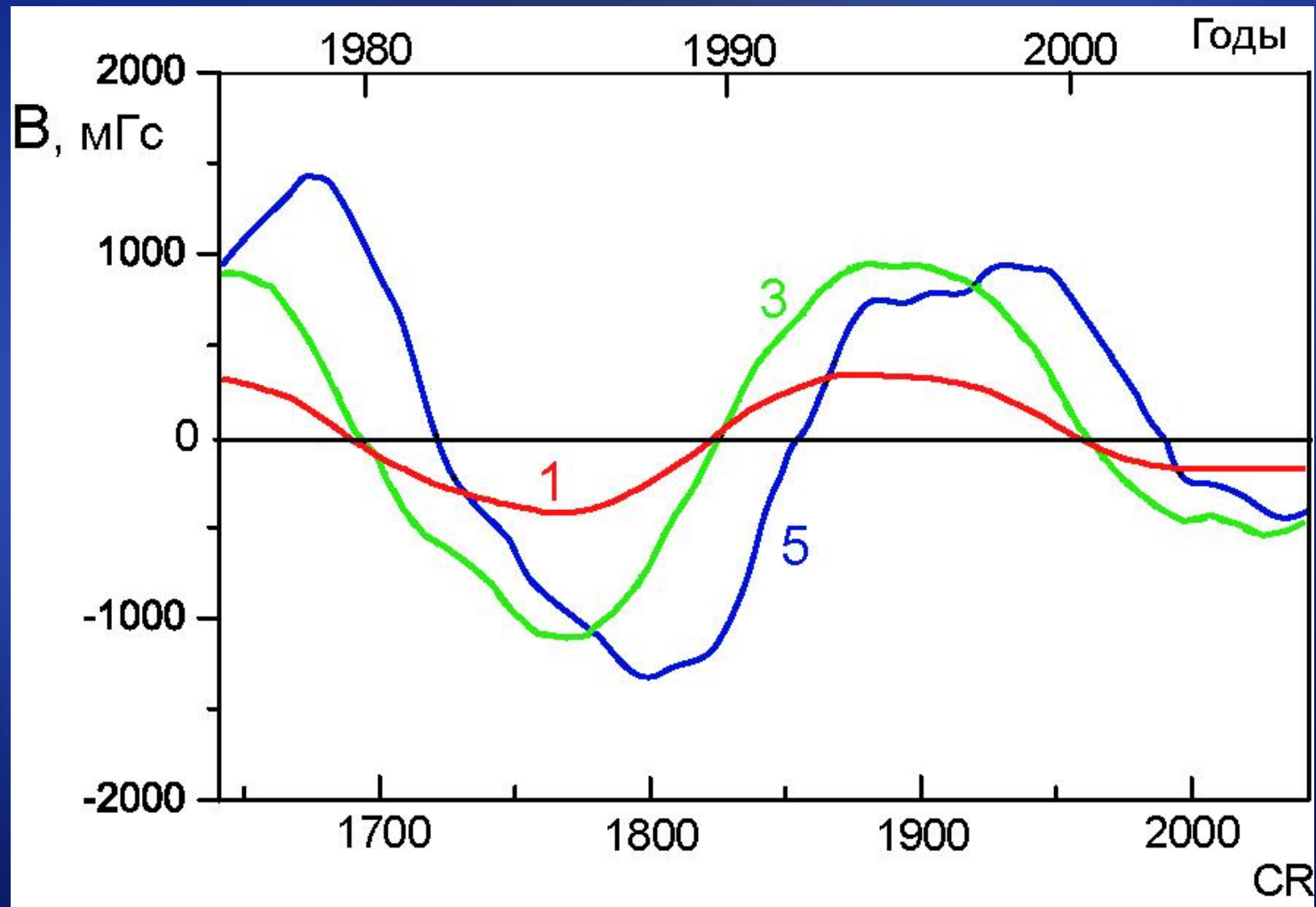
Кучми и др., 2001

Веденов и др., 2000

$$\mathbf{B}_r = \mathbf{0}$$

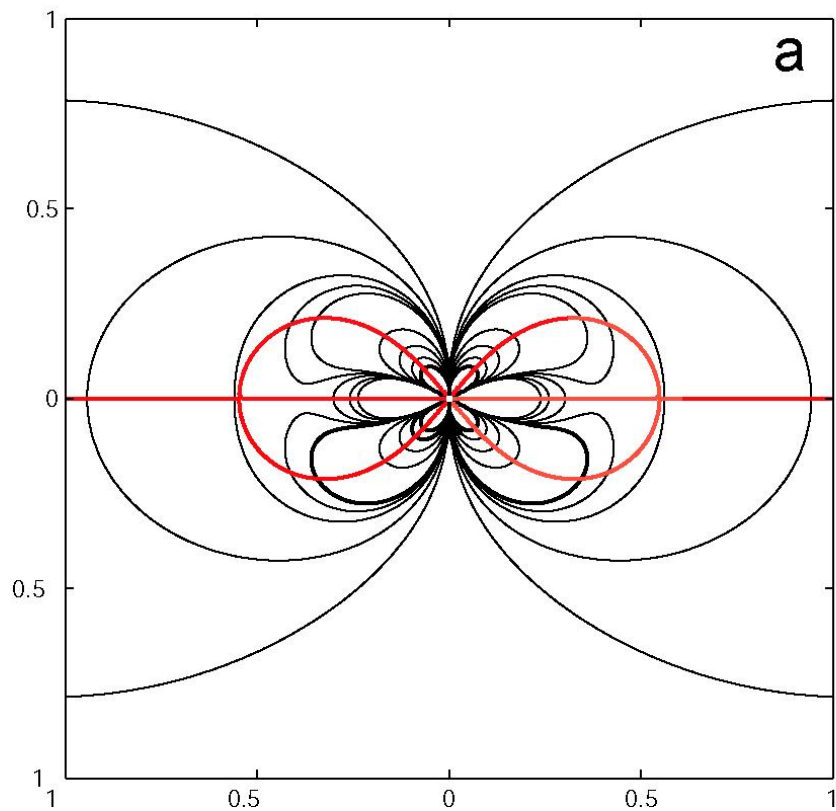
Молоденский, 1993

Амплитуды зональных гармоник в цикле

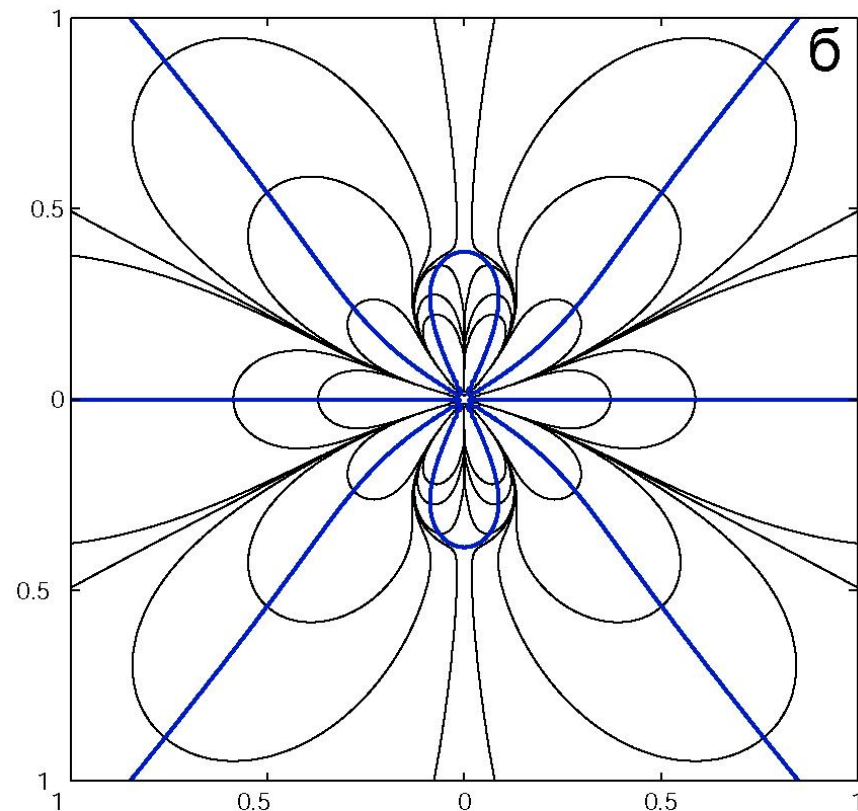


Силовые линии магнитного поля и нейтральные поверхности

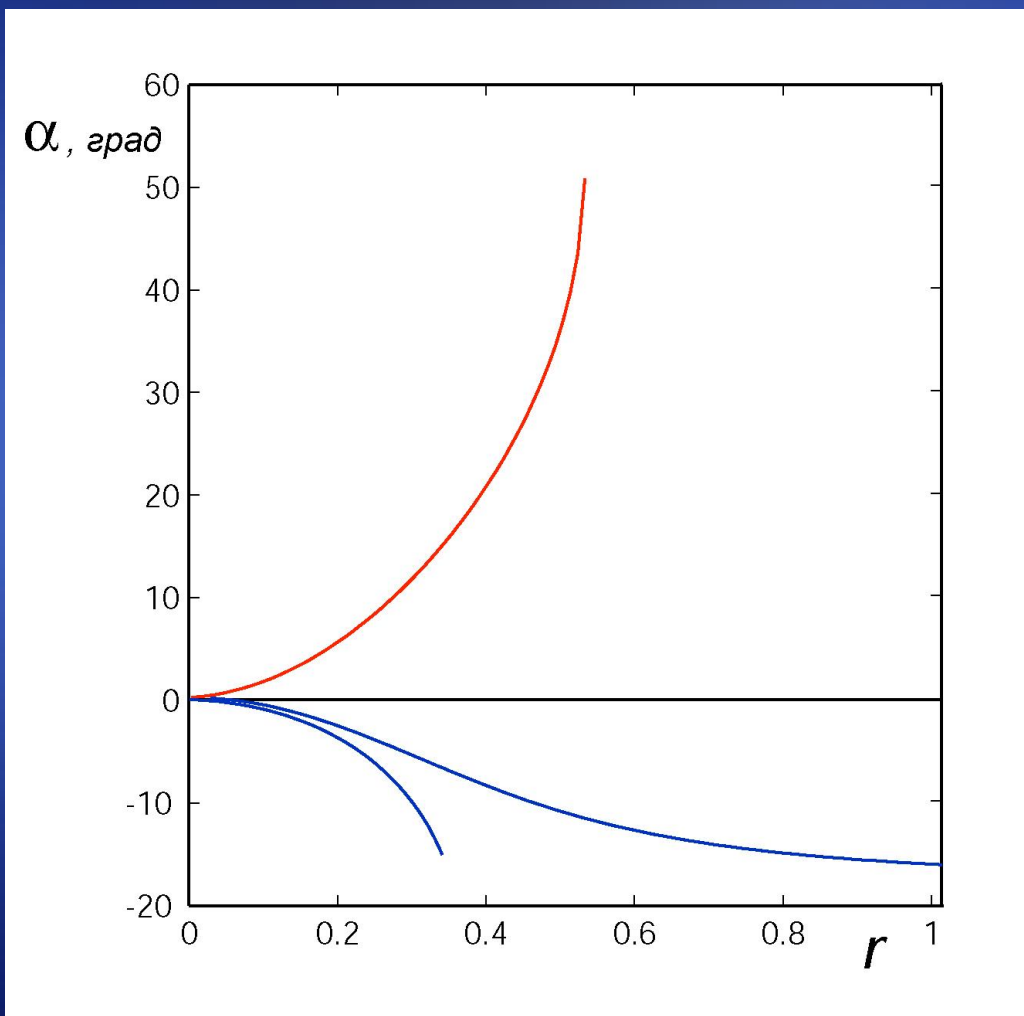
1 + 3



3 - 5



Углы отклонения нейтральных поверхностей от радиального направления



**Отклонение осей корональных стримеров
к экваториальной плоскости в эпоху
минимальной активности и к полюсам
в эпоху максимума можно интерпретировать
как следствие изменения общей топологии
глобального магнитного поля Солнца**

