

Гигантские радиогалактики

Олег Верхованов

САО РАН, Нижний Архыз, Россия

М.Л. Хабибуллина,

М. Сингх (ARIES),

А. Пирия (ARIES),

Н.В. Верхованова

Что за объекты ?

Радиогалактики: FR II, FR I
асимметричны

Размеры:

по разному определению >1 Мпк, >3 Мпк;
 $>4'$

Количество: ~ 150 шт. с $F > 300$ мЯн

84 шт. с $F > 100$ мЯн, склонение > 60 град

$z < 1.3$, $-0.3 < Sp.Ind. < -1.3$

Кое-что из атласа

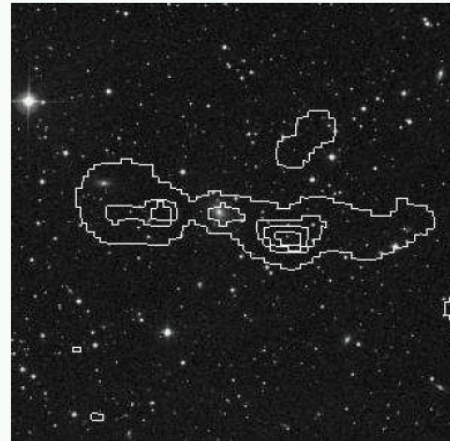
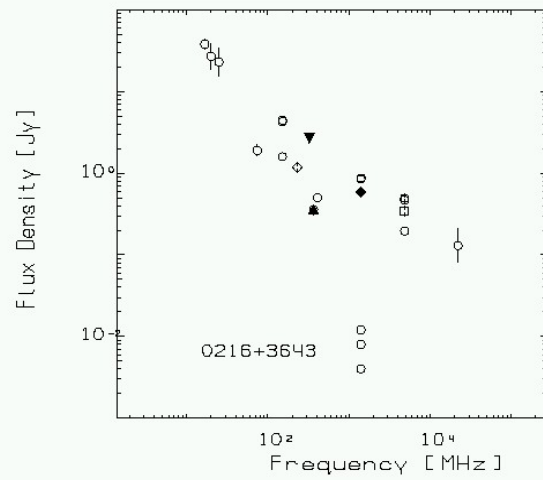


Figure 1: B0216

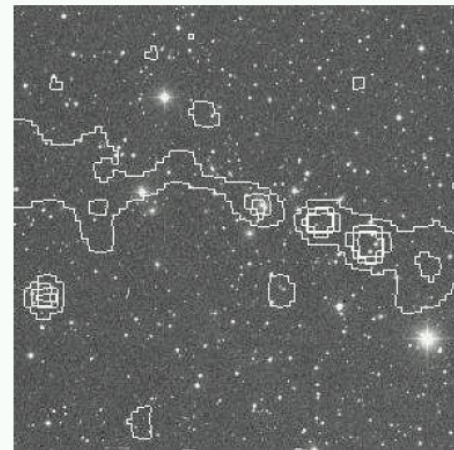
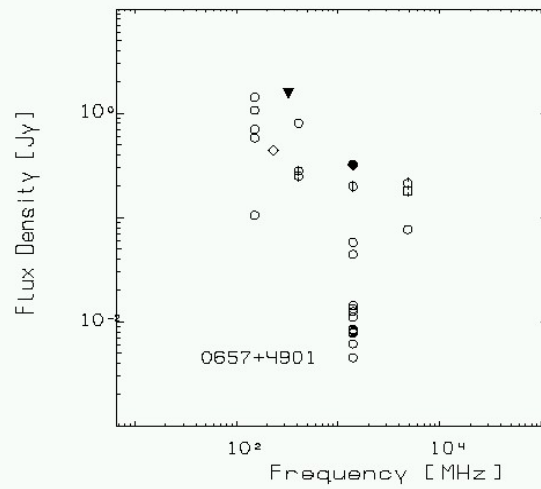


Figure 3: B0658

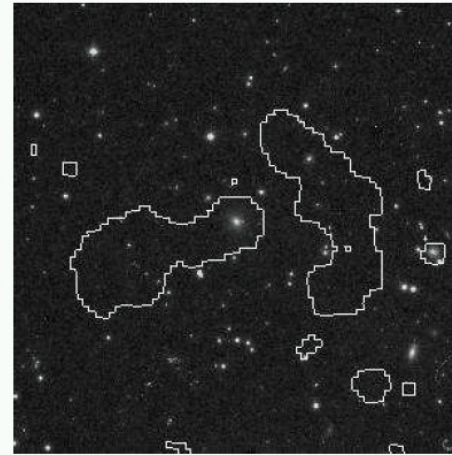
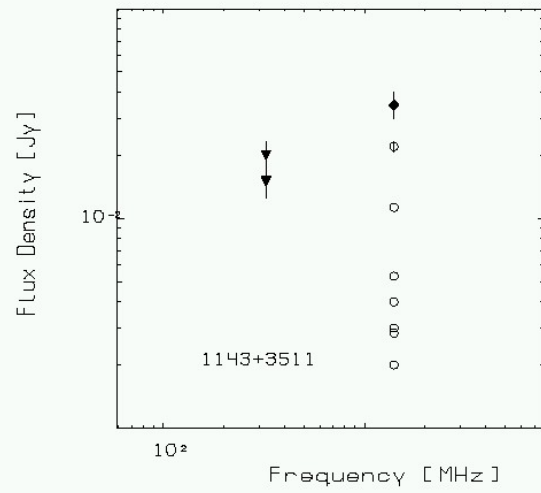


Figure 7: B1144

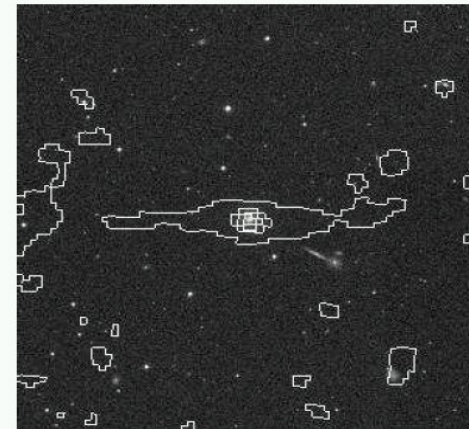
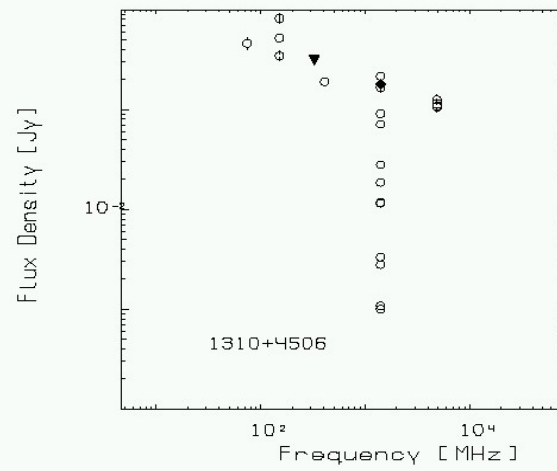


Figure 9: B1310

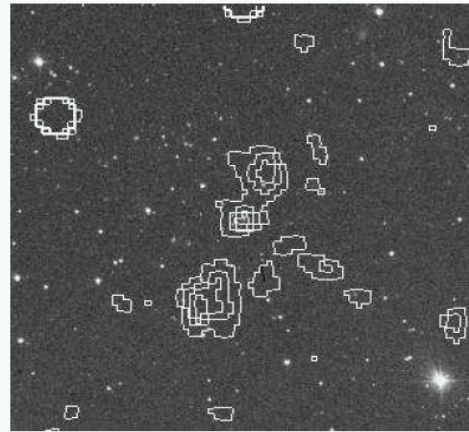
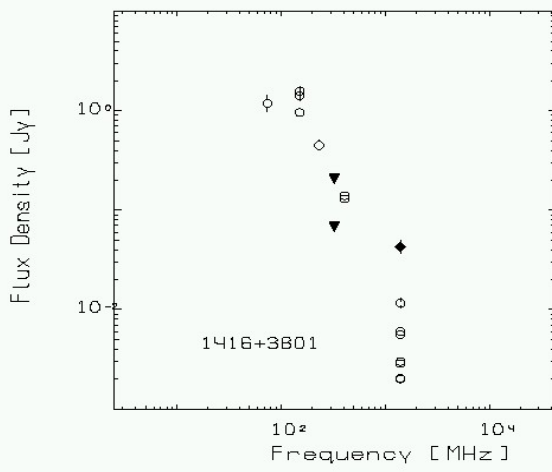
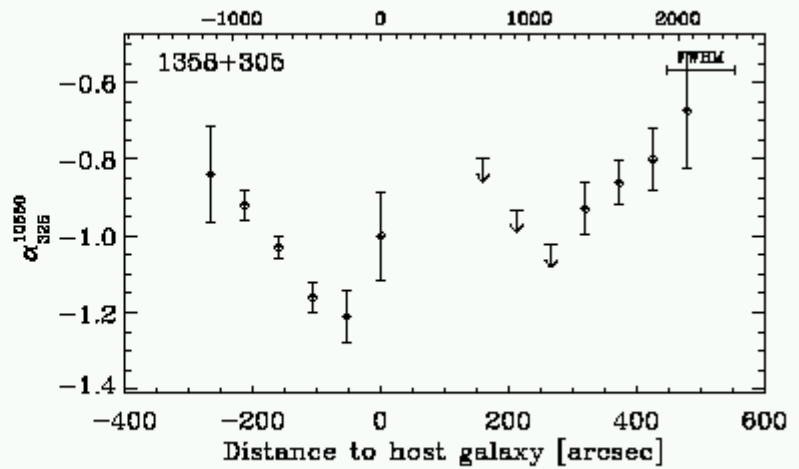
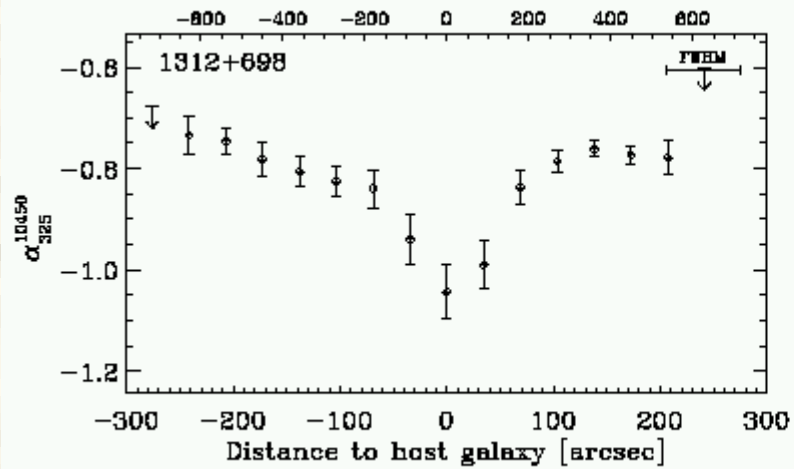
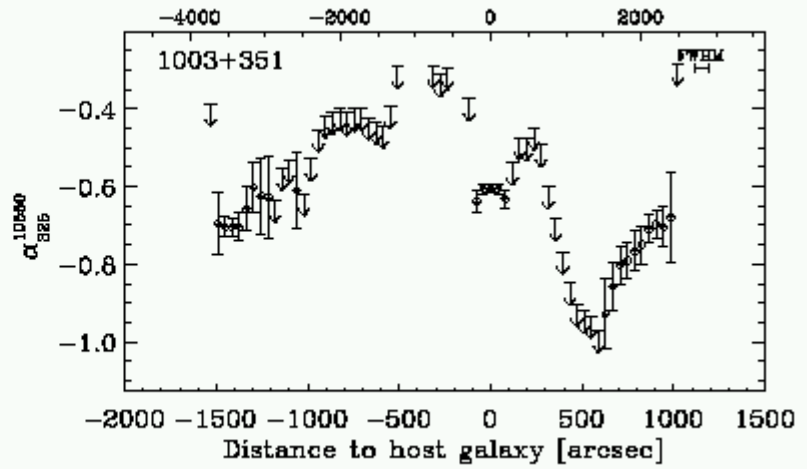
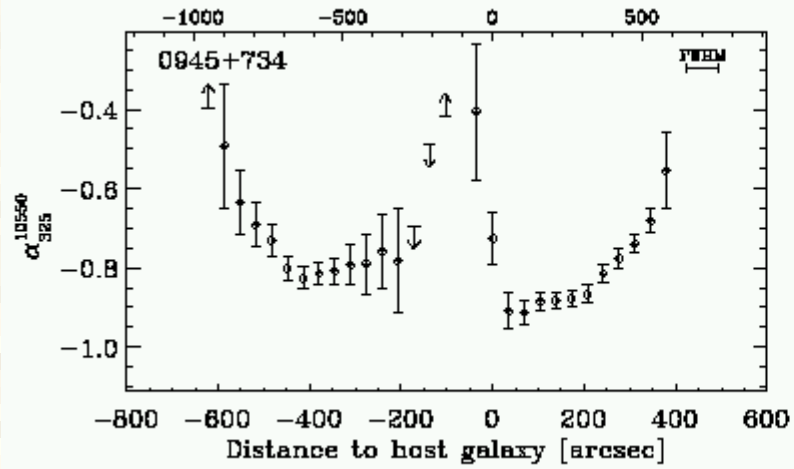
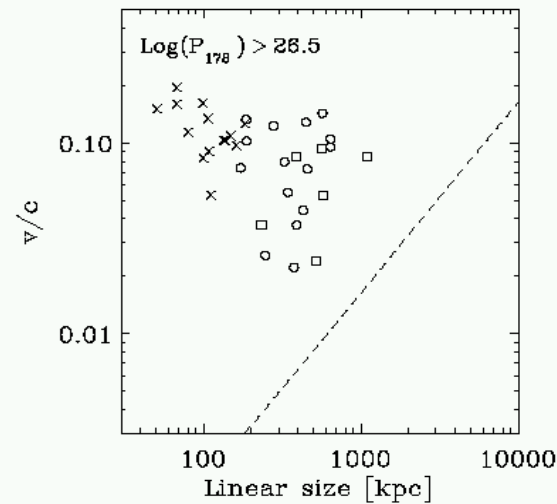
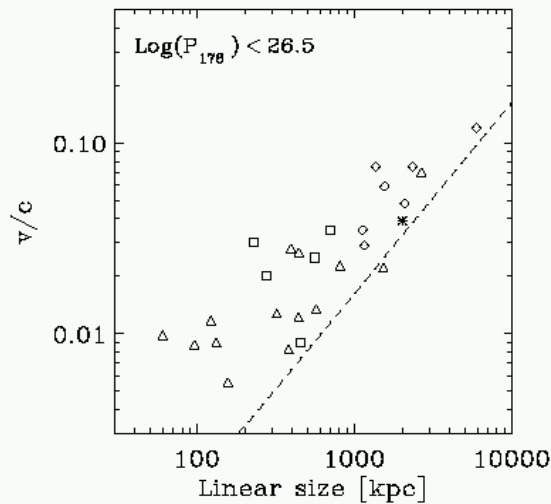
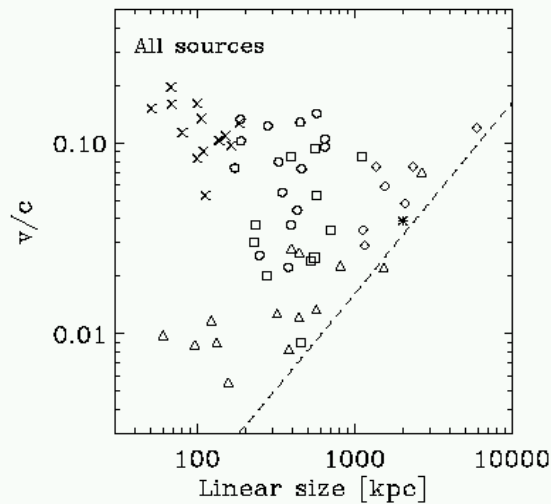


Figure 10: B1416

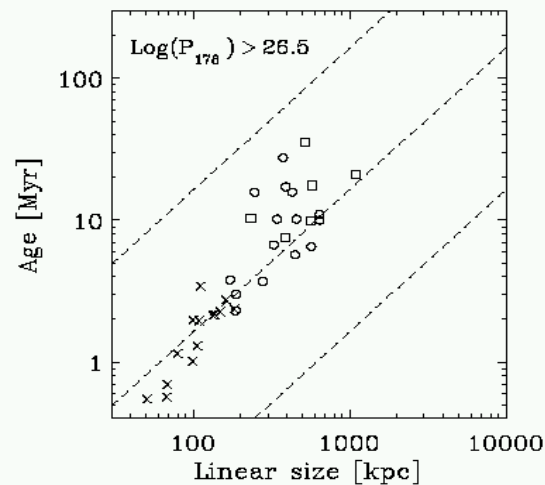
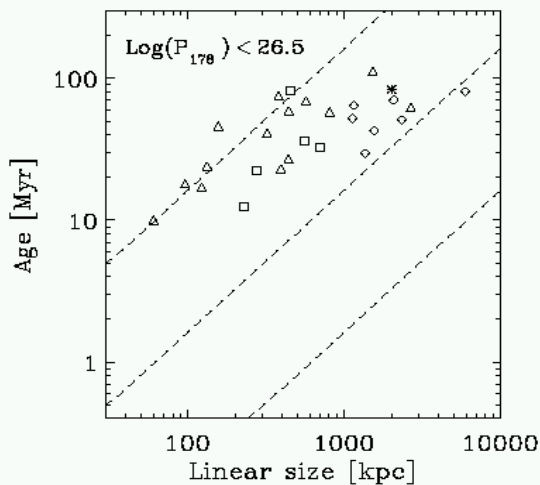
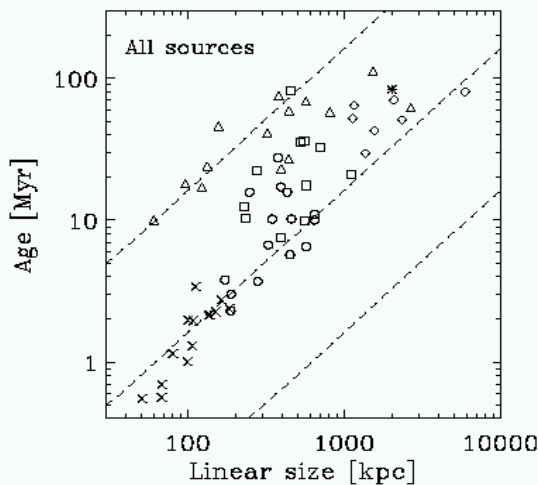


spectral index vs distance to host galaxy [arcsec]

Schoenmaker et al., 2001



v/c vs linear size [kpc]



age[Myr] vs linear size [kpc]

Schoenmaker et al., 2001

Что интересно:

- 1) Увеличить выборку до $F < 100$ мЯн в CATS;
поиск в площадках $10 \times 10'$ соосных источников;
оценки: 1.5 тыс. GRGs
- 2) Вклад в микроволновый фон: пятна на уровне
5-100 мЯн на мм на масштабах около $>4'$ ($L \sim 2500$);
bias для S-Z ?
- 3) Распределение спектрального индекса на РАТАН-600
- 4) Фотометрия родительских галактик: индусы (104 см Zeiss)

