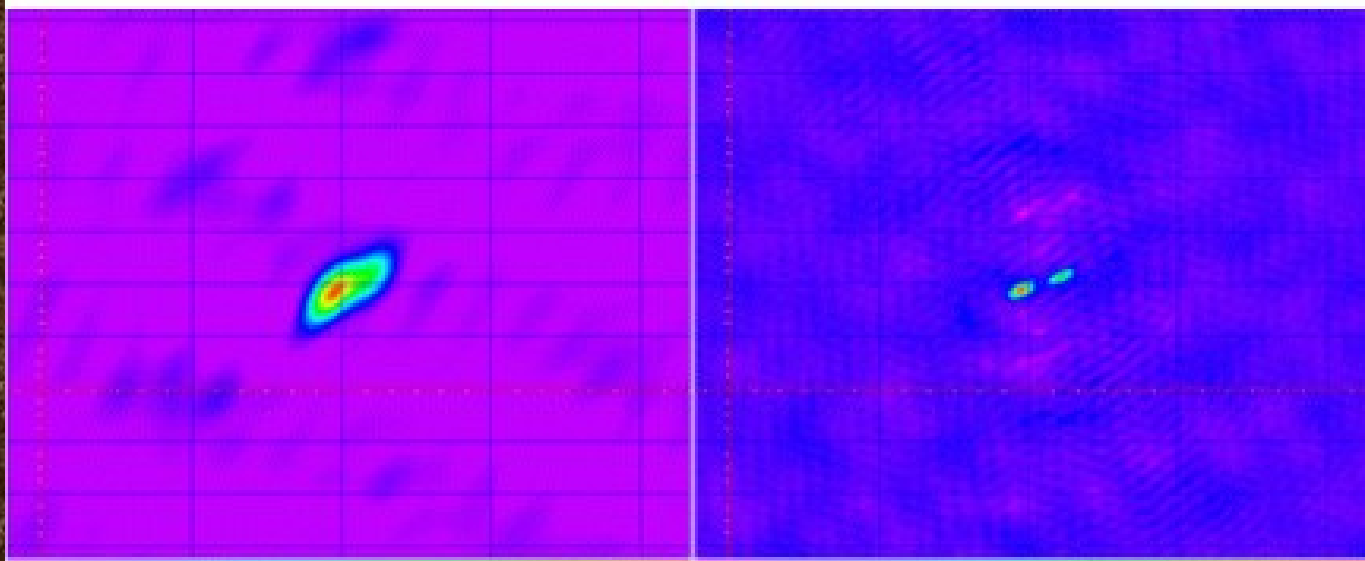


0.0 0.2 0.4 0.6 0.8 0.001 0 0.001 0.002 0.004 0.006 0.007 0.008



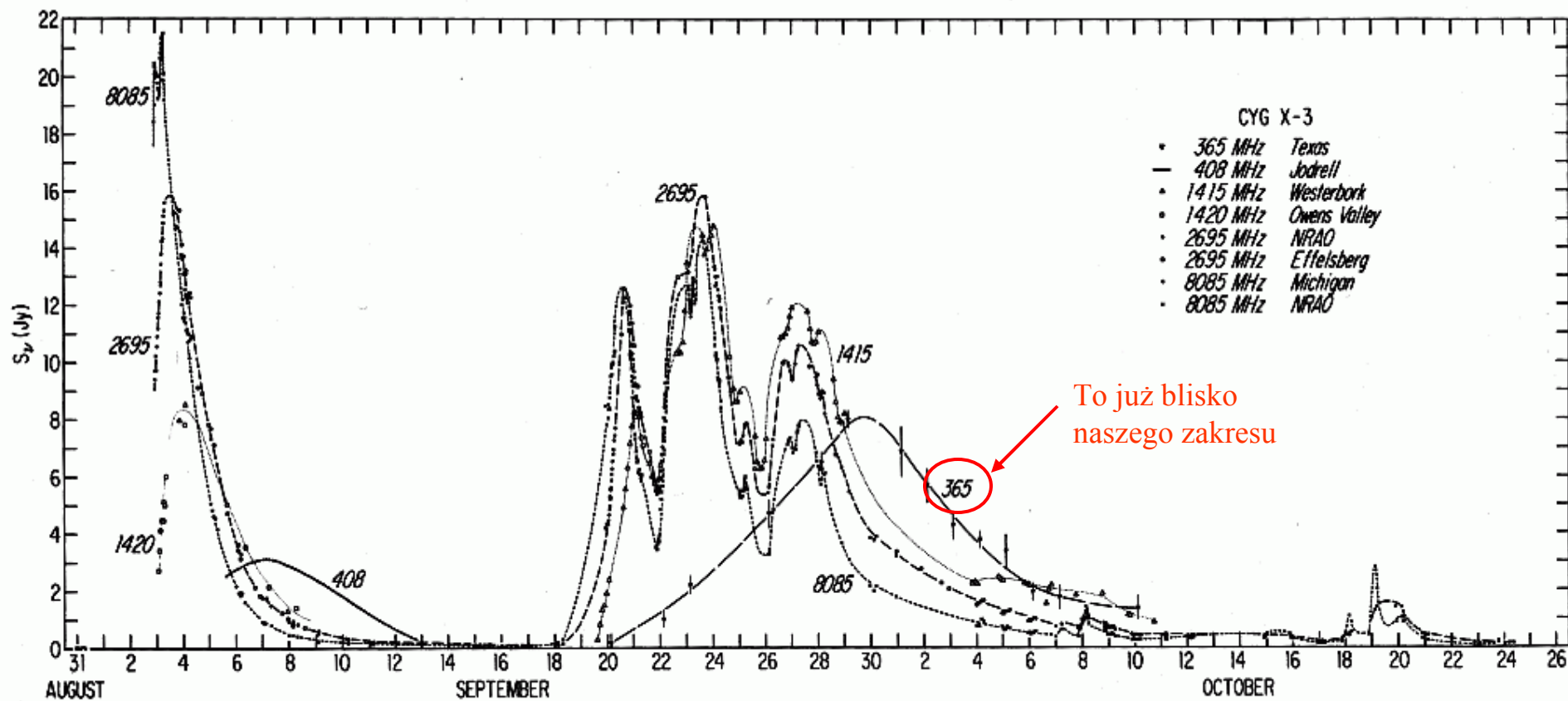
0.1 0.2 0.3 0.4 0.5 0.6 0.7 0.8 0.001 0 0.001 0.002 0.004 0.006 0.007 0.008

LBA 30 MHz

HBA 120 MHz

1. **Pola magnetyczne w rozległych otoczkach galaktyk i gromad galaktyk (Kraków+Bonn)**
2. **Radioźródła wygasające i powrotne, ewolucja AGN w dużych redshiftach (Uni-Toruń, Uni-Szczecin)**
3. **Koronalne wyrzuty materii, diagnostyka plazmy w magnetosferze Ziemi (CBK -Warszawa)**
4. **Aktywność of karłów typu M, magnetosfery planet pozasłonecznych i Jowisza (Uniwersytet Szczecin, CAMK - Toruń).**
5. **Pulsary, chronometraż, dryfy sub-pulsów, widma, badanie ośrodka międzygw. poprzez dyspersję pulsarów (Uni Zielona Góra)**

UWAGA: pozycje 4 i 5 mogą być realizowane polską częścią LOFAR'a, można też prowadzić monitoring np. emisji radiowej źródeł rentgenowskich



Wybuchy rentgenowskiego układu podwójnego Cyg X3. Amplituda sygnału na 365 MHz przekracza kilka Jy. Idealny obiekt do monitoringu na niskich częstotliwościach, to samo dotyczy rozbłysków gwiazd M

Ten projekt i inne monitorowania źródeł punktowych można wykonywać podsiecią lokalną ($n \geq 3$)

LOFAR będzie fabryką danych, produkując bez przerwy strumień danych, który każdy może kombinować jak chce, modelując wymaganą wiązkę i czułość, wybierając dowolne podsieci. Dostęp do tego strumienia jest przede wszystkim gwarantowany dla konsorcjów krajowych inwestujących w instrument

Ponadto, lokalna podsieć może prowadzić skutecznie monitoring obiektów punktowych, na co trudno dostać regularny czas na dużych radioteleskopach.

Po to LOFAR!