

частот, регистрируемых соответствующей сплошной апертурой. Из рис. 4 видно, что в кресте Миллса и его модификациях одновременно принимается весь спектр пространственных частот в пределах области, соответствующей сплошной апертуре, т. е. крест, как и сплошная апертура, имеет диаграмму направленности в виде

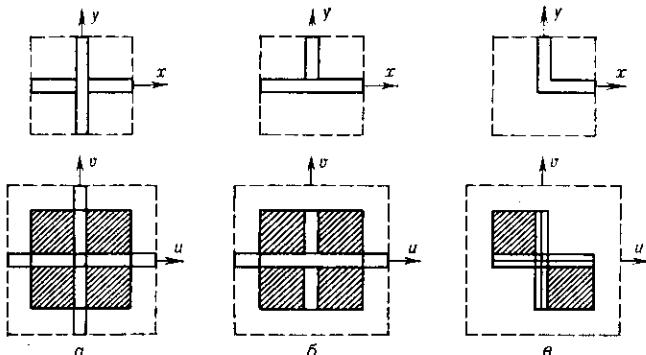


Рис. 4.

узкого, «карандашного» луча и непосредственно измеряет яркостное распределение. В многоэлементных системах с неодвижимыми антennами, как видно из рис. 5—8, можно также реализовать «карандашный» луч, если набор регистрируемых частот на плоскости u , v непрерывно заполняет какую-то область (напр., в кольце

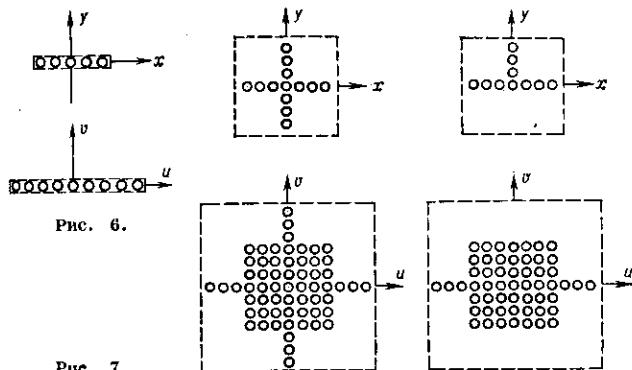


Рис. 5.

и в компаунд-интерферометрах). Подобные системы непосредственно измеряют яркостную темп-ру, хотя позволяют находить и пространственные частоты. Наконец, системы с подвижными элементами (рис. 9) измеряют только спектральные компоненты распределения,

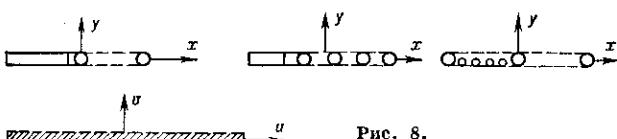


Рис. 6.

Трудности, возникающие при создании систем А. с., связанны в осн. с обеспечением высокой точности установки и контроля положения антenn (допустимая погрешность обычно не должна превышать $10^{-2}\lambda$) и фазостабильной связи между антennами и центр. пунктом управления и обработки (допустимая погрешность в сдвиге фаз — единицы градусов). Обычно в системах А. с. используют т. н. зависимые гетеродины (т. е. гетеродины в приемниках антenn, синхронизируемые общим гетеродином из центр. пункта). Связь между ге-

теродинами осуществляется с помощью коаксиальных, волноводных, радиорелейных и т. п. линий передачи.

Крупнейшей системой А. с. с непосредств. связью между гетеродинами является VLA (Very Large Array), созданная в США в 1981. Из других крупных систем А. с. выделяются инструменты в Вестерборке (Нидерланды), Кембридже (Великобритания), Грин-Бэнк и Калифорнии (США). Т-образная система в Харькове. Одна из наиб. крупных систем А. с. с радиорелейной связью — многоантенсовая радиорелейная система А. с., объединяющая 6 крупных радиотелескопов Великобритании в единую систему А. с. с базами от 7 до 134 км.

В связи с развитием техники радиоинтерферометрии со сверхдлинными базами, использующей независимые гетеродины, всё больше распространение приобретают глобальные наземные системы А. с., объединяющие крупнейшие радиотелескопы в разл. странах в

единую радиоинтерферометрич. сеть. Достигаемое при этом угловое разрешение составляет 10^{-4} угловых секунд. Разработаны проекты наземно-космич. систем А. с. с независимыми гетеродинами и с зависимыми, управляемыми через ИСЗ, возможностями которых по разрешению и чувствительности чрезвычайно велики. Конкретные

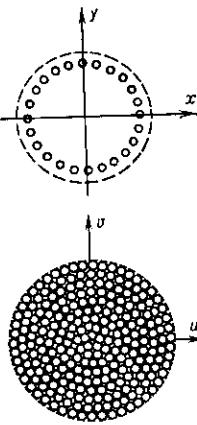


Рис. 7.

Рис. 8.

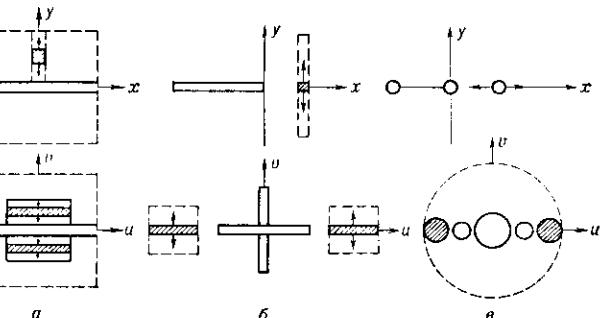


Рис. 9.

системы А. с. описаны в ст. *Антenna радиотелескопа и Радиоинтерферометр*.

Лит.: Есеникин Н. А., Корольков Д. В., Парицкий Ю. Н., Радиотелескопы и радиометры, М., 1973; Апертурный синтез в радиоастрономии, «Изв. вузов. Радиофизика», 1983, т. 26, № 11; Rule M., Hewish A., The synthesis of large radio telescopes, «Mon. Notices Roy. Astron. Soc.», 1960, v. 120, p. 220; Swenson G. W., Mathur N. C., The interferometer in radioastronomy, «Proc. IEEE», 1968, v. 56, № 12, p. 2114. Н. М. Цейтлин.

АПЛАНАТ — оптич. система, создающая вследствие исправления сферической aberrации и комы резкое изображение в пределах поля, ограниченного лишь допустимыми пределами астигматизма и кривизны изображения. А. используются в качестве объективов зрительных труб и микроскопов. Простейший А. состоит из двух склеенных между собой положительной и отрицательной линз.

Лит. см. при ст. Аберрации оптических систем.

А. И. Громматик.

АПОДИЗАЦИЯ — действие над оптич. системой, приводящее к изменению распределения интенсивности в дифракц. изображении светящейся точки. Свободная от aberrаций оптич. система даёт изображение точки в виде ряда концентрических тёмных и светлых колец. Создавая с помощью фильтра соотв. распределение амплитуд и фаз на входном зрачке оптич. системы, искусственно ослабляют волну на периферийных участках,