Министерство образования и науки Российской Федерации КАЗАНСКИЙ (ПРИВОЛЖСКИЙ) ФЕДЕРАЛЬНЫЙ УНИВЕРСИТЕТ ИНСТИТУТ ФИЗИКИ КАФЕДРА РАДИОАСТРОНОМИИ Направление «120100.62-РАДИОФИЗИКА» Профиль «ЭЛЕТРОМАГНИТНЫЕ ВОЛНЫ В СРЕДАХ»

Амплитудные и фазовые измерения ионосферы

Выполнил: студент гр 06-529 Сахибуллин И.А.

Флуктуации амплитуды радиоволн при распространении в турбулентной атмосфере

- Коэффициент преломления ионосферы Земли испытывает флуктуации, вызванные турбулентными процессами в атмосфере. Этим объясняется рассеивание радиоволн флуктуации амплитуды. Естественно, это снижает качество радиосвязи и порой является ограничивающим фактором распространения радиоволн. Для дальнейших расчетов удобно использовать величину [58] / = ЫЕ/ЕО
- Где Е амплитуда поля, Ео амплитуда поля при отсутствии турбулентной среды. Из теории распространения радиоволн следует, что величина I распределена по нормальному закону с нулевым средним значением и среднеквадратичным значением

- $</^2> = 2 n^2 k^2 L j^{\circ} 1 s \Phi_{\pi}(\kappa)^K dx$ (2.14)
- к- волновое число, L- расстояние пройденное волной $\Phi_{_{\Pi}}(s)$ спектр флуктуаций коэффициента преломления.
- В ионосфере флуктуации коэффициента преломления обусловлены флуктуациями электронной плотности на достаточно больших высотах.
- $2ne^2a_No_n$
- *m*<*jL*)^½
- a_N дисперсия флуктуации электронной плотности, е-заряд электрона,
- Л
- ю- частота. Однако известно что величина $\text{бг}_n/N$ постоянная (~10⁻).
- Средний квадрат логарифма амплитуды:
- 2i 2
- $^{<l2>}=?f2/N^2(h)dl$ (2.15)
- Отсюда следует согласно расчетам [1] средняя амплитуда поля примет
- вид
- $< I^2 >$.
- $\langle E \rangle = Eo \exp(--)$ (2.16)

Фазовые измерения

- Фазовым методом выполняются наиболее точные измерения. Расчетная инструментальная погрешность dP_u . составляет около 0,01 от длины волны и при $X=19~{\rm cm}$
- $SP_{IJ} < 0.01 \Pi = 0.01 19 \text{cm} 2 \text{mm}.$ (118)
- Предположим, имеются идеальные условия спутник относительно приемника неподвижен, электромагнитные колебания генераторов КА и аппаратуры пользователя (АП) строго синхронны, их частоты и начальные фазы одинаковы [20]. Тогда в АП фаза $\phi_{\kappa \Lambda}$ пришедших волн будет отставать от фазы $\phi_{\Lambda\Pi}$ местных колебаний на величину, пропорциональную времени т пробега волной расстояния R от спутника до наземной станции, где m = R/c. Разность фаз будет
- $\mathcal{I} \phi = \langle p_{u} \phi_{u} = om = 2f / c = 2 \pi K / \Pi, (119)$
- $R = \mathcal{I} \oint \mathcal{I} / 2\pi = (N + \Phi) \mathcal{I}$. (120)
- В формулах c, f и X соответственно скорость электромагнитных колебаний в вакууме, частота и длина несущей волны. Отсюда
- $R = \kappa \phi X 12 \mathcal{H} = (N + \Phi) \mathcal{H}, (121)$
- где: Ф доля;
- N целое число волн X в расстоянии P.

- Важной особенностью является то, что измеряется только величина Φ . Число N из измерений получить невозможно. Если длина волны 19 см, то фиксируется расстояние только в пределах этих 19 см. Учитывая высоту полета спутников, нетрудно подсчитать, что число $N > 100\,000\,000$. Сколько же точно неизвестно. Задача не имеет однозначного решения. Нужны допол нительные усилия по нахождению чисел неоднозначности N, т.е. по разрешению неоднозначности фазовых измерений.
- В действительности задача еще сложнее. Колебания генераторов КА и АП несинхронны: их частоты отличаются от номинала, а начальные фазы неодинаковы. По этой причине в текущий момент суммарное искажение измеряемой разности фаз равно $\mathcal{Д}\phi_{KA} + A\phi_{A\Pi}$. Кроме того, дальность до спутника R не остается постоянной. Пока волна идет от передатчика на спутнике до приемника на Земле, спутник движется. Соответственно расстояние R или растет, или убывает, изменяясь с некоторой скоростью \mathbf{v}_R . В свою очередь скорость \mathbf{v}_R также может или расти, или убывать.
- Вместе со спутником перемещается его передатчик. Вследствие перемещения передатчика возникает эффект Доплера. Если спутник движется навстречу приемнику, последний в единицу времени принимает больше волн по сравнению с неподвижным спутником. Это означает, что принимаемые волны стали короче, а частота колебаний больше. С удалением спутника картина меняется на обратную принимаемые волны удлиняются, а частота уменьшается. Частота принимаемого с дистанции сигнала отличается от частоты излучаемого сигнала на величину доплеровского сдвига частоты f%.
- $/ \pi \sim^{-fV} R!^{C}, \sim 2^{-1} M$ (1.22)
- где Юд круговая доплеровская частота.

- Приемник осуществляет поиск пришедшего сигнала в диапазоне возможных доплеровских частот и выполняет подстройку под его частоту и фа³у.
- Чтобы пояснить, как определяется пришедших в приемник волн фазовый сдвиг, пропорциональный пройденному ими пути, нужны такие понятия, как гетеродин, промежуточная частота и ряд других. Поэтому дальнейшие пояснения дадим, ограничиваясь геометрическим уровнем.

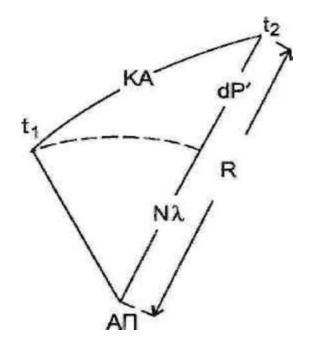


Рисунок 1.8 Определения геометрического расстояния R по фазовым измерениям

- Принципиально важно отметить одно обстоятельство. Как только приемник поймал сигнал спутника, он начинает отслеживать и измерять изменения разностей фаз, обусловленные движением спутника. После каждого из менения расстояния от спутника до приемника на длину несущей волны *X*, фаза этого сигнала меняется на один цикл. Поэтому измеряемая часть фазы несущей волны содержит не только долю, но и целое число циклов, фикси руемых с момента вхождения в синхронизм с принимаемым сигналом. Однако остается неизвестным целое число циклов N, которое было до установления связи. Неоднозначность фазовых измерений не устраняется.
- Дальности, определяемые по фазе несущей, для краткости будем называть фазовыми (сатег phase range). В сущности, это псевдодальности. Однако обычно термин псевдодальность применяют к кодовым измерениям. Фа зовая дальность P отличается от геометрического расстояния R между приемником и спутником на величины d и D, определяемые отличием шкал времени соответственно на спутнике и в приемнике от шкалы системного вре мени. Геометрическое расстояние B складывается из неизвестной постоянной части NX и измеряемой части dP, исправленной на величины d и D (на рисунке 1.8 исправленное значение dP обозначено как dP). Поэтому имеем:

•
$$P = R + d + D = NA + dP$$
, (1.23)

• при этом dp = dp' + d + D

• dp' = R - NA

• (124)

(125)

Определения фазовых дальностей на комбинированных волнах.

- Использование обеих несущих волн L1 и L2 предоставляет дополнительные возможности в разрешении неоднозначности фазовых измерений и устранении влияний внешних факторов. Для каждой из этих волн можно записать;
- dp = R NA + S(1.26)
- $dp = R N_2 J_2 + S_2$ (1.27)
- где s_1 и s_2 учитывают всевозможные искажения дальностей R. Построив линейную комбинацию odp /Л + Pdp /Л, получим:
- dp = R NA + s, (128)
- где комбинированные "измеренная" часть дальности, длина волны и неизвестное их число соответственно равны
- $dp = (\operatorname{odp} / \mathcal{I} + Pdp / \mathcal{I}_2)\mathcal{I};$ (129)

```
• (1.30)
• (1.31)
• ^{J} = {^{C}(O^{f}L1 + {^{Pf}L2})}; N = (oN_{1} + PN_{2}).
```

- В таблице 1.3 указаны a и θ для наиболее важных комбинаций волн.
- Таблица 1.3 Комбинированные длины волн в фазовых измерениях
- Волна
- Частота

- Х, см
- Χi

- 19,0
- X_2
- o
- 24,4
- ^Храз
- Разностная

- 86,2
- $X_{\text{сум}}$
- Суммарная

- 10,7
- Ионосферно-свободная
- 9
- -7
- 5,4
- Комбинированная длина волны X_{uon} ионосферно-свободная (ionosphere-free). Волна X_{pos} сравнительно большой длины (wide lane широкая полоса), образуется разностью частот L1 и L2 и иногда способствует разрешению неоднозначности. Волна X_{cyn} (паттоw-lane узкая полоса) составляется суммой частот L1 и L2. Расплатой за получаемые выгоды является то, что в комбинированных волнах, за исключением X_{cyn} , возрастают шумы в приемниках. Новые возможности построения комбинированных волн и разрешения неоднозначности возникнут после введения частоты L5. Появятся дополнительные комбинации L1-L5 и L2-L5. Так волна, образованная из разности частот L2 и L5, будет иметь длину 5,861 м, что должно существенно обленить задачу разрешения неоднозначности фазовых измерений.

Разрешение неоднозначности фазовых измерений

- . Это одна из наиболее сложных задач. Наметим лишь в общих чертах пути решения этой проблемы.
- Один из способов совместная обработка фазовых и кодовых измерений. Для фазовых дальностей и кодовых псевдодальностей, с учетом их погрешностей в и 8, можно записать:
- $dP = R N^{-}JI + \mathcal{E}$, (1.32)
- P = R + 8. (1.33)
- Образовав их разность, получаем:
- N = (P dP 8 + e)lk. (1.34)
- Результат вычисления округляется до целого. Погрешность округления должна быть <0,5. Следовательно, погрешность в разности длин должна быть менее полуволны X. Если для этого использовать разносные волны длиной
- 862 или 5,861 м, то погрешность в кодовых измерениях должна быть соответственно < 0,43 и < 2,93 м.
- Другой распространенный способ использование избыточных фазовых измерений. Все измерения обрабатываются по методу наименьших квадратов, а в число определяемых неизвестных параметров включается и числа неоднозначности *N*. Причем обработка ведется на разных комбинированных волнах.
- В случаях, когда позиционирование ведется в движении, вначале каким-нибудь способом, например, по измерениям на пунктах с известными координатами, определяются числа неоднозначности *N*. Затем, продолжая измерения по тем же спутникам, непрерывно фиксируют приращения чисел N. обусловленные изменениями дальностей вследствие движений АП и КА.
- Важное значение имеет способ разрешения неоднозначности, основанный на переборе вариантов решений. Для этого, например, по кодовым измерениям определяются приближенные координаты точки местонахождения приемника. От этой точки в направлениях трех координатных осей откладываются значения предельных погрешностей. В пространстве образуется куб. Куб делится на более мелкие кубики. Возможные решения лежат в вершинах этих кубиков. Перебором вариантов в этом пространстве находят наиболее подходящие числа неоднозначности N. Если точное решение лежит в кубе
- 39
- 10х10х10 м, то, проверяя его через каждый 1 см, получим 1001 « 10 вариантов. Поэтому переборы ведутся по определенной стратегии с тем, чтобы их число свести к минимуму.

- Разработаны специальные функции, которые позволяют упростить и ускорить обработку упомянутых переборов. Фазовая дальность, выраженная в фазовых циклах, равна:
- $p = (R NA + s)/\pi$. (1.35)
- Образуем разность:
- $o = p R / \mathcal{I} = -N + s / \mathcal{I}$ (1.36)
- Используя комплексные переменные (i2 = -1), получаем: $\cos 2^o + i \sin 20 = e^{i 2s \, IJI} * 1 \, (1.37)$
- Результат следует из того факта, что целое число циклов 2nN никак не отражается на синусах и косинусах, а погрешности s полагаются малыми. Для измерений, выполненных по n спутникам и повторенных в m эпохах, можно записать:

Ssi

• 2n(p-R/J)

• < nm (138)

• 1

- m При переборах ячеек куба для каждого случая вычисляются упомянутые суммы модулей. Правильным будет то решение, для которого сумма максимальна и наиболее близка к числу nm.
- На основе ускоренных решений разработан и получил широкое распространение практически очень важный так называемый способ разрешения неоднозначности "на лету" (On The Fly OTF).