ОПРЕДЕЛЕНИЕ КООРДИНАТ ИСТОЧНИКА РАДИОИЗЛУЧЕНИЯ В СПУТНИКОВОЙ СВЯЗИ

Калашникова А. С., Камышников А. Н., научный руководитель канд. техн. наук Сухотин В. В. Институт инженерной физики и радиоэлектроники СФУ

В спутниковых технологиях актуальной является задача определения координат источника радиоизлучения (ИРИ), который может располагаться как на поверхности Земли, так и на аэрокосмическом носителе [1].

Для измерения координат ИРИ (углов α и β в топоцентрической системе координат, рис. 1), расположенного в точке B_g , фазовый радиопеленгатор, установленный на борту коммуникационного ИСЗ, должен иметь две пары антенн 1–2 и 3–4 с взаимно перпендикулярными базами.

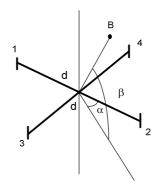


Рисунок 1 – Антенная решетка

Сдвиг фаз между Э.Д.С., наведенными в антеннах 1–2 и 3–4 [2]:

$$\Delta \psi_{1-2} = \frac{2 \cdot \pi \cdot d}{v} \cdot \sin \alpha \cdot \cos \beta, \quad \Delta \psi_{3-4} = \frac{2 \cdot \pi \cdot d}{v} \cdot \cos \alpha \cdot \cos \beta, \quad (1)$$

где d – база антенн 1–2 и 3–4;

V — длина волны принимаемого сигнала.

Углы α и β из (1):

$$\alpha = arctg \frac{\Delta \psi_{1-2}}{\Delta \psi_{3-4}}, \qquad \beta = \arccos \frac{v}{2 \cdot \pi \cdot d} \cdot \sqrt{\Delta \psi_{1-2}^2 + \Delta \psi_{3-4}^2}. \qquad (2)$$

Поместив антенную решётку на геостационарном ИСЗ можно определить направление на ИРИ относительно ИСЗ [3]. Для определения координат ИРИ необходимо вычислить его координаты в геоцентрической системе координат с учетом эллиптичности Земли.

Для расчета искомой широты и долготы источника сигнала обратимся к рисунку 2 [4]. Переход от топоцентрической системы координат к геоцентрической требует модификации выражений (2), поэтому углы α и β рассчитываются по формулам:

$$\alpha = arctg \frac{\Delta \psi_{3-4}}{\Delta \psi_{1-2}}, \quad \beta = \arcsin \frac{v}{2 \cdot \pi \cdot d} \cdot \sqrt{\Delta \psi_{1-2}^2 + \Delta \psi_{3-4}^2}.$$
 (3)

где $\alpha = 90 - \alpha_1$; $\beta = 90 - \beta_1$.

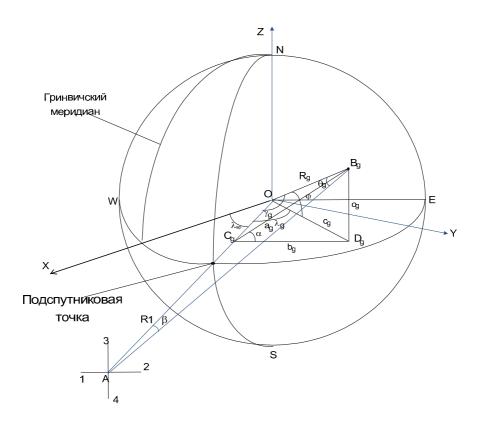


Рисунок 2 – Геометрические построения к расчету координат ИРИ

Точка D_g лежит в плоскости экватора и является проекцией точки B_g . Угол ϕ в треугольнике B_gOD_g является широтой источника сигнала. Долгота λ источника сигнала равна $\lambda = \lambda_{sp} + \lambda_g$, (λ_g – угол треугольника C_gOD_g ; λ_{sp} – долгота ИСЗ). Если ИСЗ расположен на Гринвичском меридиане, то $\lambda_{sp} = 0$. Точка C_g на прямой R1 является проекцией точки D_g на меридиональную плоскость. Отметим, что R1 = 42253,135 км. [5]

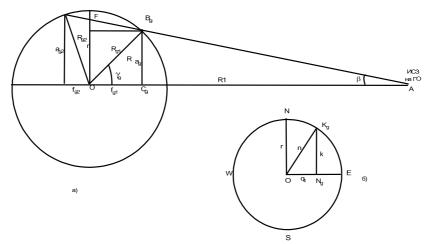


Рисунок 3 – Дополнительные геометрические построения к расчету координат ИРИ с учетом эллиптичности Земли

Для определения λ_g обратимся к сечению Земли меридиональной плоскостью (рисунок 3б). В треугольнике K_gON_g угол α вычисляется по формуле (3). Отрезок K_gN_g – перпендикуляр к плоскости экватора. Искомой в данном треугольнике является сторона n. На рисунке 3а изображена плоскость сфероида с малой полуосью n, расположенной под углом α к плоскости экватора. Малая полуось n пересекается с плоскостью треугольника B_gAO , расположенного под тем же углом α к плоскости экватора. В треугольнике B_gAO угол β рассчитывается по формуле (3). Искомой на рисунке 3а является сторона R_g в треугольнике B_gAO .

Расчет широты ϕ и долготы λ включает семь этапов:

1. Находится точка пересечения (Рис. 36) малой полуоси n и дуги сфероида, в результате решения системы двух уравнений:

$$k = q \cdot tg\alpha$$

$$k = r \cdot \sqrt{1 - \frac{q^2}{R^2}}$$
(4)

где первое уравнение описывает малую полуось, а второе – дугу сфероида.

Решение (4) имеет два корня:

$$q_1 = r \cdot R \cdot \sqrt{\frac{1}{tg^2 \alpha \cdot R^2 + r^2}}, \quad q_2 = -r \cdot R \cdot \sqrt{\frac{1}{tg^2 \alpha \cdot R^2 + r^2}}. \tag{5}$$

В дальнейшем используется только положительный корень, поскольку отрицательное значение принадлежит противоположной части сфероида.

Подставляем q_1 в любое из уравнений (4), получаем значение k. Малая полуось n из прямоугольного треугольника K_gON_g равна:

$$n = \sqrt{k^2 + q_1^2} \ . \tag{6}$$

2. Находится точка пересечения (см. рисунок 3a) прямой R1, которая задается уравнением $a_g = tg(R1 - f_g)$, и дуги сфероида $a_g = n \cdot \sqrt{1 - \frac{f_g^2}{R^2}}$ путем решения системы двух

уравнений:

$$a_g = tg(R1 - f_g)$$

$$a_g = n \cdot \sqrt{1 - \frac{f_g^2}{R^2}}$$
(7)

Решением квадратного уравнения

$$\left(tg^2\beta + \frac{n^2}{R^2}\right) \cdot f_g^2 - 2 \cdot R1 \cdot tg^2\beta \cdot f_g + \left(tg^2\beta \cdot R1^2 - n^2\right) = 0$$
(8)

являются два корня f_{g^1} и f_{g^2} :

$$f_{g1} = \frac{2 \cdot R1 \cdot tg^2 \beta + \sqrt{D}}{2 \cdot (tg^2 \beta + \frac{n^2}{R^2})}, \qquad f_{g2} = \frac{2 \cdot R1 \cdot tg^2 \beta - \sqrt{D}}{2 \cdot (tg^2 \beta + \frac{n^2}{R^2})}, \tag{9}$$

где
$$D = (2 \cdot R1 \cdot tg^2 \beta)^2 - 4 \cdot (tg^2 \beta + \frac{n^2}{R^2}) \cdot (tg^2 \beta \cdot R1^2 - n^2)$$
.

Из рис. За и (9) следует, что в дальнейших расчетах потребуется значение корня f_{g1} , равное стороне OC_g . Подставляя f_{g1} в любое уравнение системы (7) получаем значение стороны \mathbf{a}_{g1} , затем из прямоугольного треугольника B_gOC_g находим \mathbf{R}_{g1} :

$$R_{g1} = \sqrt{a_{g1}^2 + f_{g1}^2} \ . \tag{10}$$

3. Из прямоугольного треугольника $B_{g}C_{g}D_{g}$ (Рис. 2) определяется o_{g} :

$$o_{g} = a_{g1} \cdot \sin \alpha . \tag{11}$$

4. Из прямоугольного треугольника $B_{\rho}OD_{\rho}$ искомая широта ϕ ИРИ:

$$\phi = \arcsin \frac{o_g}{R_{g1}}.$$
 (12)

5. Из прямоугольного треугольника $B_{g}OD_{g}$ c_{g} равен:

$$c_g = \sqrt{R_{g1}^2 - o_g^2} \ . \tag{13}$$

6. Из прямоугольного треугольника $D_{_g}OC_{_g}$, угол $\lambda_{_g}$:

$$\lambda_g = \arccos \frac{f_{g1}}{c_g} \,. \tag{14}$$

7. Искомая долгота λ источника сигнала равна:

$$\lambda = \lambda_{sp} + \lambda_{g}. \tag{15}$$

В геоцентрической системе координат (Рис. 2)

$$x = c_{a}\cos\lambda, \ y = c_{a}\sin\lambda, \ z = o_{a}$$
 (16)

Таким образом, описанная методика, опирающаяся на использование на борту космического аппарата антенной решетки, позволяет решить задачу определения координат ИРИ на поверхности Земли.

Работа выполнена при финансовой поддержке Минобрнауки России в Сибирском федеральном университете (Договор № 02.G25.31.0041).

Список литературы

- 1. Г. Верзунов, П. Корвяков, В. Могучев. Спутниковая связь: радиопеленгация земных станций. Технологии и средства связи, 2009.
- 2. Пестряков В.Б. Фазовые радиотехнические системы (Основы статистической теории) Советское радио, 1968.
- 3. Панько С. П., Сухотин В. В. Фазовая пеленгация в спутниковой связи. Электронный журнал "Исследовано в России", 35, 2003.
- 4. Ильин В.А., Позняк Э.Г. Аналитическая геометрия. М.: Наука. Главная редакция физико–математической литературы, 1971.
- 5. Чернявский Г.М., Бартенев В.А. Орбиты спутников связи. М.: Связь, 1978. 240 с.