удк (629.78: 621.387.7): 528.8

Петрищев В.Ф.

ОБЩАЯ МОДЕЛЬ ДЛЯ РАСЧЕТА СДВИГА ОПТИЧЕСКОГО ИЗОБРАЖЕНИЯ, ВЫЗЫВАЕМОГО ПОГРЕШНОСТЯМИ РАБОТЫ БОРТОВОГО КОМПЛЕКСА УПРАВЛЕНИЯ КОСМИЧЕСКОГО АППАРАТА ДИСТАНЦИОННОГО ЗОНДИРОВАНИЯ ЗЕМЛИ

1. В [1,2] разработаны частные модели для расчета сдвига оптического изображения, вызываемого погрешностями работы бортового комплекса управления космического аппарата дистанционного зондирования Земли (КА ДЗЗ). В [1] рассмотрен случай движения по круговой орбите над сферической невращающейся Землей при отклонении линии визирования при съемке лишь по крену, а в [2] этот вариант обобщен на произвольно заданную программу сканирования. В настоящей работе рассмотренные варианты обобщены на случай эллиптической орбиты КА и сферической вращающейся Земли. Тем самым, рассмотрен самый общий вариант движения оптического изображения в фокальной плоскости ОЭТК.

Для рассмотрения этого варианта воспользуемся полными уравнениями для описания составляющих скорости движения оптического изображения в фокальной плоскости ОЭТК:

$$V_{x} = \frac{f}{D} \left[\left(W_{x} a_{11} + W_{y} a_{21} + W_{z} a_{31} \right) - \frac{x}{f} \left(W_{x} a_{12} + W_{y} a_{22} + W_{z} a_{32} \right) \right] + f \omega_{T} - z \omega_{p} - \frac{x \cdot z}{f} \omega_{K};$$
(1)

$$V_{z} = \frac{f}{D} \left[\left(W_{x} a_{13} + W_{y} a_{23} + W_{z} a_{33} \right) - \frac{z}{f} \left(W_{x} a_{12} + W_{y} a_{22} + W_{z} a_{32} \right) \right] - f \omega_{x} + x \omega_{p} + \frac{x \cdot z}{f} \omega_{T^{+}}$$
(2)

Здесь:

f - фокусное расстояние объектива ОЭТК;

x, z – координаты изображения точки наблюдения (X, Y, Z) в фокальной плоскости ОЭТК (рис. 1);

 W_* W_y , W_z — проекции вектора скорости движения линии визирования в точке ее пересечения с поверхностью Земли (с координатами $X,\ Y,\ Z$) относительно поверхности Земли при

поступательном перемещении КА на оси связанной с фокальной плоскостью системы і динат охух;

 a_{ij} (i, j =1, 2, 3) — направляющие косинусы матрицы A, транспонированной по отношен матрице перехода от неподвижной в инерциальном пространстве фотограмметрической темы координат ОХУZ к системе координат охуz, связанной с фотоприемниками Оси ф грамметрической системы координат выбираются, как правило, параллельными осям от тальной системы координат на момент начала съемки. Для последовательности повор тангаж (α), крен (β), рыскание (ψ) элементы a_{ij} имеют вид:

```
\begin{aligned} a_{11} &= \cos\alpha\cos\psi - \sin\alpha\sin\beta\sin\psi;\\ a_{12} &= -\sin\alpha\cos\beta;\\ a_{13} &= \cos\alpha\sin\psi + \sin\alpha\sin\beta\cos\psi;\\ a_{21} &= \sin\alpha\cos\psi + \cos\alpha\sin\beta\sin\psi;\\ a_{22} &= \cos\alpha\cos\beta;\\ a_{23} &= \sin\alpha\sin\psi - \cos\alpha\sin\beta\cos\psi;\\ a_{31} &= -\cos\beta\sin\psi;\\ a_{32} &= \sin\beta;\\ a_{33} &= \cos\beta\cos\psi; \end{aligned}
```

 ω_{T} , ω_{K} , ω_{P} — составляющие вектора угловой скорости вращения КА относите инерциального пространства в проекции на оси связанной с фокальной плоскостью сист координат охуг. Для них справедливы кинематические уравнения:

$$\begin{split} & \omega_{_{T}} = \alpha \cos \beta \cos \psi + \beta \sin \psi; \\ & \omega_{_{K}} = \beta \cos \psi - \alpha \cos \beta \sin \psi; \\ & \omega_{_{P}} = \alpha \sin \beta + \psi, \end{split}$$

описывающие связь угловых скоростей КА с производными по времени, обозначенными ками сверху, от углов отклонения системы координаг охуг относительно фотограмметр ской системы координат охуг;

нараметр D —дальность от центра масс КА до текущей точки наблюдения (X, Y, проекция которой на фокальную плоскость дает текущую точку с координатами x, z. В щем случае дальность D может быть определена соотношениями:

$$D = D_{1} - D_{2};$$

$$D_{1} = \left(a_{22} + a_{21} \frac{x}{f} + a_{23} \frac{z}{f}\right) (R_{3} + H),$$

$$D_{3} = \left\{D_{1}^{2} + R_{3}^{2} - (R_{3} + H)^{2}\right\}^{\frac{1}{6}}.$$
(5)

Здесь R₃=6371 км — средний радиус Земли, принимаемой за сферу; Н- высота полета (А в текущей точке орбиты.

При выводе уравнений (1) и (2) предполагалось, что центр масс КА совпадает с задней узловой точкой объектива ОЭТК.

Уравнения описывают составляющие скорости движения изображения в продольном вдоль оси ох) и в понеречном (вдоль оси ох) направлениях фокальной плоскости с точнотью до членов второго порядка малости относительно $\frac{X}{F}$ и $\frac{Z}{F}$.

2. Итак, будем рассчитывать величину скорости сдвига оптического изображения, вызываемой погрешностями БКУ. Под скоростью сдвига оптического изображения будем понимать некомпенсируемое отличие фактической скорости движения оптического изображения от ее величины, определяемой частотой передачи зарядовых пакетов вдоль столбцов матриц ФПЗС, приводящее к ухудшению качества снимка. Для расчета составляющих скорости сдвига изображения, вызываемых погрешностями БКУ, воспользуемся методом теории ошибок, согласно которому в данном конкретном случае составляющая скорости сдвига изображения, вызываемая влиянием данной конкретной погрешности БКУ, равна произведению частной производной от скорости движения изображения по данной погрешности БКУ на величину самой погрешности. Далее этот метод применяется отдельно к погрешностям параметра движения центра масс.

Под погрешностями в параметрах движения КА вокруг центра масс будем понимать погрешности $\Delta \alpha$, $\Delta \beta$, $\Delta \psi$, $\Delta \omega_{\rm r}$, $\Delta \omega_{\rm p}$, представляющие собой погрешности стабилизации по углам и угловым скоростям связанной системы координат КА по отношению к программной системе координат, положение которой в каждый момент времени определяется в соответствии с принятой программой управления. Погрешности стабилизации по углам и угловым скоростям являются, по сути, погрешностями системы управления движением (СУД) КА, входящей в состав БКV

Полагаем, что в любой произвольный момент времени каждый из параметров СУД состоит из суммы программного значения, определяемого программной траекторией, и аддитивной случайной погрешности с заданным уровнем вероятности. Программное значение раметра будем обозначать звездочкой. Тогда можно записать:

$$\begin{split} \alpha &= \alpha^* + \Delta \alpha; \qquad \beta = \beta^* + \Delta \beta; \qquad \psi = \psi^* + \Delta \psi; \\ \omega_T &= \omega_T^* + \Delta \omega_T; \ \omega_K = \omega_K^* + \Delta \omega_K; \ \omega_P = \omega_P^* + \Delta \omega_P \end{split}$$

Подставляя эти уравнения в (3) и далее в (5), (4), (1) и (2), учитывая малость вель самих погрешностей, производя дифференцирование по этим погрешностям, в итоге будиметь 12 соотношений для составляющих скорости сдвига изображения с точностью до личин второго порядка малости относительно погрешностей:

$$\begin{split} \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \alpha) &= \frac{\partial V}{\partial \Delta \alpha} \, \Delta \alpha = \left(f \, \frac{\partial D^{-1}}{\partial \Delta \alpha} \, a + \frac{f}{D} \cdot \frac{\partial a}{\partial \Delta \alpha} \right) \! \Delta \alpha; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \beta) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \beta} \, \Delta \beta = \left(f \, \frac{\partial D}{\partial \Delta \beta} \, a + \frac{f}{D} \cdot \frac{\partial a}{\partial \Delta \beta} \right) \! \Delta \beta; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \psi) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \psi} \, \Delta \psi = \left(f \, \frac{\partial D^{-1}}{\partial \Delta \psi} \, a + \frac{f}{D} \cdot \frac{\partial a}{\partial \Delta \psi} \right) \! \Delta \psi; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{t}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega_{\mathbf{t}}} \, \Delta \omega_{\mathbf{t}} = f \! \Delta \omega_{\mathbf{t}}; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{K}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega_{\mathbf{K}}} \, \Delta \omega_{\mathbf{k}} = -\frac{\mathbf{x} \cdot \mathbf{z}}{f} \, \Delta \omega_{\mathbf{K}}; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{k}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega_{\mathbf{k}}} \, \Delta \omega_{\mathbf{p}} = -\mathbf{z} \cdot \Delta \omega_{\mathbf{p}}; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{p}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega} \, \Delta \omega_{\mathbf{p}} = -\mathbf{z} \cdot \Delta \omega_{\mathbf{p}}; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{p}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega} \, \Delta \omega_{\mathbf{p}} = \left(f \, \frac{\partial D^{-1}}{\partial \Delta \omega} \, b + \frac{f}{D} \cdot \frac{\partial b}{\partial \Delta \omega} \right) \! \Delta \omega; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{p}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega} \, \Delta \omega_{\mathbf{p}} = \left(f \, \frac{\partial D^{-1}}{\partial \Delta \psi} \, b + \frac{f}{D} \cdot \frac{\partial b}{\partial \Delta \omega} \right) \! \Delta \omega; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{p}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega_{\mathbf{p}}} \, \Delta \omega_{\mathbf{p}} = \frac{\mathbf{x} \cdot \mathbf{z}}{f} \, \Delta \omega_{\mathbf{p}}; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{p}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega_{\mathbf{p}}} \, \Delta \omega_{\mathbf{p}} = \mathbf{x} \cdot \Delta \omega_{\mathbf{p}}; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta \omega_{\mathbf{p}}) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \omega_{\mathbf{p}}} \, \Delta \omega_{\mathbf{p}} = \mathbf{x} \cdot \Delta \omega_{\mathbf{p}}; \end{split}$$

В этих соотношениях принято:

$$a = (W_x a_{11} + W_y a_{21} + W_z a_{31}) - \frac{x}{f} (W_x a_{12} + W_y a_{22} + W_z a_{32}),$$

$$b = (W_x a_{13} + W_y a_{23} + W_z a_{33}) - \frac{z}{f} (W_x a_{12} + W_y a_{22} + W_z a_{32}).$$
(7)

Вычислим значения частных производных от D^{-1} :

$$\begin{split} \frac{\partial D^{-1}}{\partial \Delta \alpha} &= -\frac{1}{D^2} \Biggl(1 - \frac{D_1}{D_2} \Biggr) \Biggl(\frac{\partial a_{22}}{\partial \Delta \alpha} + \frac{x}{f} \cdot \frac{\partial a_{21}}{\partial \Delta \alpha} + \frac{z}{f} \cdot \frac{\partial a_{23}}{\partial \Delta \alpha} \Biggr) (R_1 + H), \\ \frac{\partial D^{-1}}{\partial \Delta \beta} &= -\frac{1}{D^2} \Biggl(1 - \frac{D_1}{D_2} \Biggr) \Biggl(\frac{\partial a_{22}}{\partial \Delta \beta} + \frac{x}{f} \cdot \frac{\partial a_{21}}{\partial \Delta \beta} + \frac{z}{f} \cdot \frac{\partial a_{23}}{\partial \Delta \beta} \Biggr) (R_3 + H), \\ \frac{\partial D^{-1}}{\partial \Delta \psi} &= -\frac{1}{D^2} \Biggl(1 - \frac{D_1}{D_2} \Biggr) \Biggl(\frac{\partial a_{22}}{\partial \Delta \psi} + \frac{x}{f} \cdot \frac{\partial a_{23}}{\partial \Delta \psi} + \frac{z}{f} \cdot \frac{\partial a_{23}}{\partial \Delta \psi} \Biggr) (R_3 + H). \end{split}$$

Значения частных производных от элементов a_{ij} (i, j=1, 2, 3) и от элементов a и b (7) легко определяются из (3).

 Для расчета составляющих скорости сдвига изображения, вызываемого погрешностями в параметрах движения центра масс, будем полагать, что в параметрах движения центра масс КА, известных в БКУ, имеют место малые погрешности

$$X = X^* + \Delta X;$$
 $Y = Y^* + \Delta Y;$ $Z = Z^* + \Delta Z;$ $W_x = W_x^* + \Delta W_x;$ $W_y = W_y^* + \Delta W_y;$ $W_z = W_z^* + \Delta W_z,$ (8)

где звездочкой обозначены истинные значения параметров движения. Эти малые погрешности случайным образом меняются за время полета КА; известен закон распределения этих погрешностей.

Ясно, что скоростные погрешности входят в (1) и (2) непосредственно в составляющие скорости W_x , W_y , W_z . Что же касается погрешностей в координатах, то можно полагать, что они приводят к изменению углов α и β , содержащихся в параметрах a_{ij} (i, j=1, 2, 3) (3) и параметре D (5), в свою очередь зависящем от a_{ij} .

Подставляя выражения для скоростных составляющих (8) в уравнения (1) и (2), производя дифференцирование последних по погрешностям в скоростных составляющих, получим:

$$\begin{split} \Delta V_x(\Delta W_x) &= \frac{f}{D}\bigg(a_{11} - \frac{x}{f} \cdot a_{12}\bigg) \Delta W_x; & \Delta V_z(\Delta W_x) &= \frac{f}{D}\bigg(a_{13} - \frac{z}{f} \cdot a_{12}\bigg) \Delta W_x; \\ \Delta V_x(\Delta W_y) &= \frac{f}{D}\bigg(a_{21} - \frac{x}{f} \cdot a_{22}\bigg) \Delta W_y; & \Delta V_z(\Delta W_y) &= \frac{f}{D}\bigg(a_{23} - \frac{z}{f} \cdot a_{22}\bigg) \Delta W_y; & (9) \\ \Delta V_x(\Delta W_z) &= \frac{f}{D}\bigg(a_{31} - \frac{x}{f} \cdot a_{32}\bigg) \Delta W_z; & \Delta V_z(\Delta W_z) &= \frac{f}{D}\bigg(a_{33} - \frac{z}{f} \cdot a_{32}\bigg) \Delta W_z. \end{split}$$

Для вычисления составляющих скорости сдвига изображения, возникающих всле вие координатных погрешностей движения центра масс КА в (8), будем исходить из того появление погрешностей ΔX , ΔY , ΔZ приводит к изменению углов α и β точки наблюде При этом, как петрудно видеть, появление погрешности ΔX аналогично изменению лишь дла α , появление погрешности ΔZ аналогично изменению лишь угла β , а появление погреш сти ΔY аналогично изменению изменения углов.

Введем параметр

$$d = D_1(\beta = 0) - D_2(\beta = 0)$$

Учитывая, что положительным величинам ΔX и ΔY соответствуют отридатель приращения угла α , и, кроме гого, приращения угла α по модулю равно углу δ , можно за сать

$$\Delta\alpha(\Delta X) := -\frac{\Delta X}{d}\cos\alpha; \qquad \Delta\alpha(\Delta Y) = -\frac{\Delta Y}{d}\sin\alpha; \qquad ($$

$$\Delta\beta(\Delta Y) = -\frac{\Delta Y}{D}\sin\beta; \qquad \Delta\beta(\Delta Z) = \frac{\Delta Z}{D}\cos\beta. \qquad ($$

Для определение составляющих скорости сдвига изображения, вызванного появля см погрешностей ΔX , ΔY и ΔZ , можно поступить следующим образом. Частные производнот ∇X (1) и ∇Z (2) по ΔX и ΔB известны. Если теперь вычислить частные производные от ΔX по погрешностям ΔX , ΔY и ΔZ из (11) – (12), то можно получить окончательные выряния для составляющих скорости сдвига изображения:

$$\begin{split} \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta X) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \alpha} \cdot \frac{\partial \Delta \alpha}{\partial \Delta X} \Delta X = \left(\mathbf{f} \frac{\partial \mathbf{D}^{-1}}{\partial \Delta \alpha} \mathbf{a} + \frac{\mathbf{f}}{\mathbf{D}} \cdot \frac{\partial \mathbf{a}}{\partial \Delta \alpha} \right) \left(-\frac{\cos \alpha}{\mathbf{d}} \right) \Delta X; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta Y) &= \left(\frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \alpha} \cdot \frac{\partial \Delta \alpha}{\partial \Delta Y} + \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \beta} \cdot \frac{\partial \Delta \beta}{\partial \Delta Y} \right) \Delta Y = \\ &= \left[\left(\mathbf{f} \frac{\partial \mathbf{D}^{-1}}{\partial \Delta \alpha} \mathbf{a} + \frac{\mathbf{f}}{\mathbf{D}} \cdot \frac{\partial \mathbf{a}}{\partial \Delta \alpha} \right) \left(-\frac{\sin \alpha}{\mathbf{d}} \right) + \left(\mathbf{f} \frac{\partial \mathbf{D}^{-1}}{\partial \Delta \beta} \mathbf{a} + \frac{\mathbf{f}}{\mathbf{D}} \cdot \frac{\partial \mathbf{a}}{\partial \Delta \beta} \right) \left(-\frac{\sin \beta}{\mathbf{D}} \right) \right] \Delta Y; \\ \Delta V_{\mathbf{x}}(\Delta Z) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \beta} \cdot \frac{\partial \Delta \alpha}{\partial \Delta Z} \Delta Z = \left(\mathbf{f} \frac{\partial \mathbf{D}^{-1}}{\partial \Delta \beta} \mathbf{a} + \frac{\mathbf{f}}{\mathbf{D}} \cdot \frac{\partial \mathbf{a}}{\partial \Delta \beta} \right) \left(-\frac{\cos \alpha}{\mathbf{d}} \right) \Delta Z; \\ \Delta V_{\mathbf{y}}(\Delta X) &= \frac{\partial V_{\mathbf{x}}}{\partial \Delta \alpha} \cdot \frac{\partial \Delta \alpha}{\partial \Delta X} \Delta X = \left(\mathbf{f} \frac{\partial \mathbf{D}^{-1}}{\partial \Delta \alpha} \mathbf{b} + \frac{\mathbf{f}}{\mathbf{D}} \cdot \frac{\partial \mathbf{b}}{\partial \Delta \alpha} \right) \left(-\frac{\cos \alpha}{\mathbf{d}} \right) \Delta X; \\ \Delta V_{\mathbf{y}}(\Delta Y) &= \left(\frac{\partial V_{\mathbf{y}}}{\partial \Delta \alpha} \cdot \frac{\partial \Delta \alpha}{\partial \Delta Y} + \frac{\partial V_{\mathbf{y}}}{\partial \Delta \beta} \cdot \frac{\partial \Delta \beta}{\partial \Delta Y} \right) \Delta Y = \\ &= \left[\left(\mathbf{f} \frac{\partial \mathbf{D}^{-1}}{\partial \Delta \alpha} \mathbf{b} + \frac{\mathbf{f}}{\mathbf{D}} \cdot \frac{\partial \mathbf{b}}{\partial \Delta \alpha} \right) \left(-\frac{\sin \alpha}{\mathbf{d}} \right) + \left(\mathbf{f} \frac{\partial \mathbf{D}^{-1}}{\partial \Delta \beta} \mathbf{b} + \frac{\mathbf{f}}{\mathbf{D}} \cdot \frac{\partial \mathbf{b}}{\partial \Delta \beta} \right) \left(-\frac{\sin \beta}{\mathbf{D}} \right) \right] \Delta Y; \\ \Delta V_{\mathbf{y}}(\Delta Z) &= \frac{\partial V_{\mathbf{y}}}{\partial \Delta \beta} \cdot \frac{\partial \Delta \beta}{\partial \Delta Z} \Delta Z = \left(\mathbf{f} \frac{\partial \mathbf{D}^{-1}}{\partial \Delta \beta} \mathbf{b} + \frac{\mathbf{f}}{\mathbf{D}} \cdot \frac{\partial \mathbf{b}}{\partial \Delta \beta} \right) \left(-\frac{\cos \beta}{\mathbf{D}} \right) \Delta Z. \end{split}$$

Здесь параметр d определяется соотношением (10), а параметры а и b — соотношениями (7).

 Расчет суммарной величины скорости сдвига изображения производится в силу независимости и случайности входящих в него погрешностей БКУ по следующим соотношениям:

- в продольном направлении:

$$\Delta V_{x} = \left\{ \Delta V_{x}^{2} (\Delta \alpha) + \Delta V_{x}^{2} (\Delta \beta) + \Delta V_{x}^{2} (\Delta \psi) + \Delta V_{x}^{2} (\Delta \omega_{r}) + \Delta V_{x}^{2} (\Delta \omega_{K}) + \Delta V_{x}^{2} (\Delta \omega_{r}) + \Delta V_{x}^{2} (\Delta \omega_{r}) + \Delta V_{x}^{2} (\Delta \omega_{r}) + \Delta V_{x}^{2} (\Delta W_{x}) \right\};$$

$$(14)$$

- в поперечном направлении:

$$\Delta V_{z} = \left\{ \Delta V_{z}^{2} (\Delta \alpha) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta \beta) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta \psi) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta \omega_{t}) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta \omega_{K}) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta \omega_{p}) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta X) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta Y) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta X) + \Delta V_{z}^{2} (\Delta X)$$

Суммарный сдвиг S изображения по каждой из координат x и z, вызванный погрепностями работы БКУ, определяется за время экспонирования T, равное отношению продольного размера матрицы ФПЗС (вдоль столбцов) на скорость Vx движения изображения, по формуле:

$$S_x = \Delta V_x \cdot T;$$

 $S_x = \Delta V_x \cdot T.$

В заключение необходимо отметить, что в силу линейной зависимости составляю скорости сдвига изображения от погрешностей БКУ уровень вероятности суммарного сд будет соответствовать уровню вероятности задаваемых погрешностей БКУ. За необходи уровень вероятности задаваемых погрешностей БКУ принимается, как правило, уровень (как предельный уровень для технических систем). Следовательно, с тем же уровнем вер пости будет определяться по вышеприведенным формулам и суммарный сдвиг оптичес изображения.

БИБЛИОГРАФИЧЕСКИЙ СПИСОК

- 1. Петрищев В.Ф. Сдвиг оптического изображения, вызываемый погрешностью работы (тового комплекса управления КА ДЗЗ //Сборник научно-технических статей по рако комплекса тематике. ГПП РКЦ "ЦСКБ-Прогресс", Самара, 1999, с. 157—165.
- 2. Пстрищев В.Ф. Сдвиг оптического изображения, вызываемый погрешностями работы 6 тового комплекса управления КА ДЗЗ. Общий случай пространственно углового движе КА при съемке //Сборпик научно-технических статей по ракетно-космической тематике. ПРКЦ "ЦСКБ-Прогресс", Самара, 2001. с. 157—160.

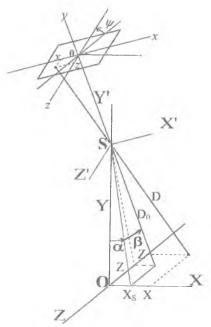


Рис.1. Последовательность отсчета углов поворотов КА ДЗЗ при съемке

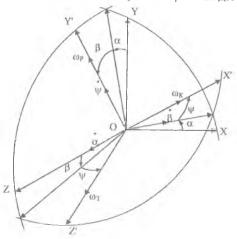


Рис. 2. К выводу кинематических уравнений углового движения КА

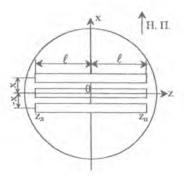


Рис. 3. Схема размещения линеек ОЭП в фокальной плоскости объектива

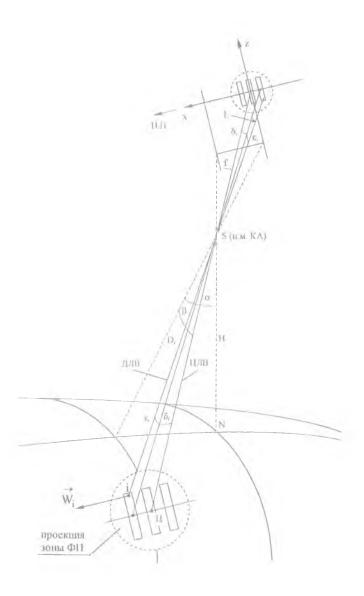


Рис. 4. Схема определения геометрических параметров съемки

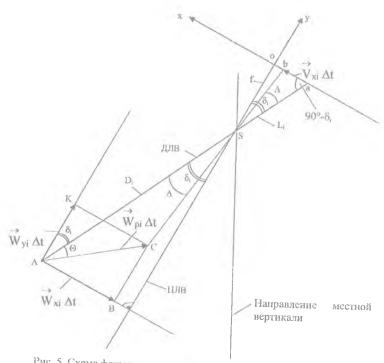


Рис. 5. Схема формирования продольной составляющей СДИ



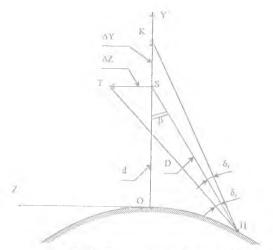


Рис. 7. Изменение угла β за счет ΔY и ΔZ