C 344.1A K-19 ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ Дубна P-2179 (110 million 1. N. C.

1965

Т. Канарек, Л. Охрименко

3/111-65

ВОССТАНОВЛЕНИЕ ПРОСТРАНСТВЕННОЙ КАРТИНЫ СОБЫТИЯ В КСЕНОНОВОЙ ПУЗЫРЬКОВОЙ КАМЕРЕ

P-2179

Т.Канарек, Л.Охрименко

3396/2 yr

ВОССТАНОВЛЕНИЕ ПРОСТРАНСТВЕННОЙ КАРТИНЫ СОБЫТИЯ В КСЕНОНОВОЙ ПУЗЫРЬКОВОЙ КАМЕРЕ

Спълдинскатый виститу запранах исследвъевий ЕМБЛНОТЕНА

Введение

При фотографировании треков в ксеноновой камере принята следующая схема фотографирования:

1. Оптические оси двух объективов параллельны между собой и перпендикулярны ко всем плоскостям раздела сред (плоскости раздела параллельны друг другу).

2. Точки пересечения оптических осей с плоскостью пленки, фиксированные на пленке, называются главными точками кадра (Г Т К).

Процесс фотографирования происходит следующим образом: луч, отраженный точкой в пространстве и проходящий через пентр объектива без изменения направления, пересекает плоскость пленки и образует изображение этой точки. Такой способ проектирования называется центральным, а полученное изображение - центральной проекцией.

В реальных условиях проектирующие лучи проходят через прозрачный наполнитель камеры и защитные стекла, т.е. среды с разными показателями преломления. Поэтому ход проектирующих лучей отступает от центральной проекции, и это приводит – к исхажению изображений на пленке, симметричному и несимметричному относительно ГТК – главной точки кадра.

Но это указывает изменение масштаба фотографирования в плоскости пленки в зависимости от расстояния точки до главной оптической осн.

Следовательно, на стереопаре фотографий получаются искаженные изображения треков; поэтому восстановление пространственной картины события в камере становится сложным, так как надо учесть все причины, приведшие к искажению изображения. Только тогда смоделированная пространственная картина будет соответствовать действительной.

Если осветить кадры стереопары сверху, то главные лучи, направленные от соответственных точек изображений трека на снимках стереопары, будут попарно пересекаться. Точки их пересечения будут моделировать точки трека в пространстве камеры.

Такая пара проектирующих лучей называется соответственными лучами.

Если написать систему уравнений для соответственных лучей, то ее решение даст пространственные координаты измеренной точки.

В реальных условиях написать систему уравнений для соответственных лучей очень сложно из-за:

1) отступления их хода от законов центрального проектирования;

 расхождения параметров действительной схемы фотографирования от параметров расчетно-теоретической схемы фотографирования;

3) искажений, вносимых усадкой пленки.

Все эти факторы будут учтены, если найти зависимость масштаба фотографирования реперных крестов, находящихся в плоскостях раздела "стекло-ксенон" и "ксенондно", от расстояния их изображения на пленке до главной точки кадра. Эта зависимость приведена на рис. 1. Она получена для каждого кадра стереопары по измерениям х , у , х_и , у_N 27 реперных крестов как в одной, так и в другой плоскости раздела. (Размещение реперных крестов приведено на рис. 2. Показана стереопара на пленке)

Для каждого реперного креста было вычислено отношение $M = \frac{R}{\rho}$, т.е. масштаб фотографирования, где $\rho_{ipk} = \sqrt{(x_{ipk} - x_{TTK})^2 + (y_{ipk} - y_{TTK})^2 - y_{ipk}^2} - расстояние$ от изображения р.к. на пленке до главной точки кадра. <math>R – расстояние р.к. в плоскости раздела сред до оптической оси одного из объективов вычисляется по формуле:

 $R = \sqrt{X_{pk}^2 + Y_{pk}^2},$

гдө

$$\frac{B}{y_k} = \frac{B}{\frac{x'_{1pk}}{y'_{1pk}} - \frac{x'_{N \ ipk}}{y'_{N \ ipk}}} \times \frac{x'_{1pk}}{y'_{1pk}}; \qquad Y = \frac{B}{\frac{x'_{1pk}}{y'_{1pk}} - \frac{x'_{N \ ipk}}{y'_{N \ ipk}}};$$

В - база фотографирования.

X

(Вычисленные по этим координатам расстояния между ренерными крестами хорошо согласуются с величиной 80±0,005мм). На таком расстоянии друг от друга напесены кресты на стекло и дио камеры при помощи координатно-расточного станка, обеспечивающего точность установки резца 0,002 мм.

Оказалось, что зависимость M= f(p) может быть описана полиномом M=a+bp. На электроино-вычислительной машине были вычислены коэффициенты

для одного и другого кадра стереопары.

Используя эти данные, можно определить координаты точек входа и выхода соответственных лучей в ксенон и из ксенона. Тогда уравнения хода соответственных лучей в однородной среде можно записать как уравнение прямой в пространстве:

$$\frac{X - X_{BXOAA}^{i}}{X_{BMX}^{i} - X_{BXOA}^{i}} = \frac{Y - Y^{i} BXOA}{\frac{Y^{i}}{BMX} - Y^{i}} = \frac{Z}{h};$$

- BUCOTA KAMPPU.

 $\begin{array}{cccc} X^{1} &= M^{1}_{CT} & x^{\prime}_{1} & M^{1}_{CT} = a_{CT} + b_{CT} & \rho_{1}^{2}; & \rho_{1}^{2} = x^{\prime 2}_{1} + y^{\prime 2}_{1}; \\ & B_{T} &= M^{1}_{CT} & y^{\prime}_{1}; \\ Y^{1} &= M^{1}_{CT} & y^{\prime}_{1}; \\ & B_{T} &= M^{1}_{CT} & y^{\prime}_{1}; \end{array}$

$$X^{i} = M^{i}_{ABO} X^{i}_{ABO} M^{i}_{ABO} + b_{ABO} \rho_{i}^{2};$$

$$Y^{i}_{ABO} Y^{i}_{ABO} Y^{i}_{AB$$

- для соответственного луча из точки і;

где ћ

$$X_{BXOA}^{iN} = M_{CT}^{iN} x_{iN}^{\prime} \qquad M_{CT}^{iN} = a_{NCT}^{\prime} + b_{NCT}^{\prime} \rho_{iN}^{2} ;$$

$$Y_{BXOA}^{iN} = M_{CT}^{iN} y_{iN}^{\prime} \qquad \rho_{iN}^{2} = x_{iN}^{\prime 2} + y_{iN}^{\prime 2} ;$$

$$X_{BIXOA}^{iN} = M_{AHO}^{iN} x_{iN}^{\prime} \qquad M_{AHO}^{iN} = a_{NAHO}^{\prime} + b_{NAHO}^{\prime} \rho_{iN}^{2} ; \qquad \rho_{iN}^{2} = x_{iN}^{\prime 2} + y_{iN}^{\prime 2} ;$$

$$Y_{BEXCA}^{iN} = M_{AHO}^{iN} y_{iN}^{\prime} ;$$

- для другого соответственного луча из точки им .

х' у' х' у у' - координаты соответственных точек в системе координат кадра иленки.

Подставив значения координат входа и выхода, получим уравнения хода соот ветственных лучей в камере:

$$\frac{X - M_{CT}^{i} x_{i}'}{(M_{HO}^{i} - M_{CT}^{i}) x_{i}'} = \frac{Y - M_{CT}^{i} y_{i}'}{(M_{HO}^{i} - M_{CT}^{i}) y_{i}'} = \frac{Z}{b}; \quad \text{или}$$

$$\left(\frac{X}{x_{1}'} - M_{CT}'\right) = \left(\frac{Y}{y'} - M_{CT}'\right) = \frac{Z}{h} \left(M_{HO}' - M_{CT}'\right) \qquad \text{HAM} \qquad (1)$$

$$\frac{X}{x_{1}'} = \frac{Y}{y_{1}'} = \frac{Z}{h} \left(M_{HO}' - M_{CT}'\right) + M_{CT}' - \text{JAR}$$

одного соответственного луча. Аналогично

$$\frac{X-B}{x'_{1N}} = \frac{Y}{y'_{1N}} = \frac{Z}{h} \left(M^{1N} - M^{1N} \right) + M^{1N}$$

для другого соответственного луча.

Совместное решение уравнений (1) и (2) даст пространственные координаты точки моделируемого трека.

п.

Запишем уравнения соответственных лучей в виде проекций на плоскость ОХZ OXY и плоскость

$$\frac{X}{x'} = \frac{Z}{h} \left(M_{\text{HO}}^{i} - M_{\text{CT}}^{i} \right) + M_{\text{CT}}^{i}; \qquad \frac{X}{x'} = \frac{Y}{y'};$$

$$I \{ \frac{X-B}{x'_{N}} = \frac{Z}{h} \left(M_{\text{HO}}^{iN} - M_{\text{CT}}^{iN} \right) + M_{\text{CT}}^{iN} \qquad \frac{X-B}{x'_{N}} = \frac{Y}{y'_{N}}.$$

Решение системы уравнений I

даст формулы для вычисления Х и Z :

(2)

$$X = \left[\frac{Z}{h} \left(M_{\text{ZHO}}^{i} - M_{\text{CT}}^{i}\right) + M_{\text{CT}}^{i}\right] x';$$

$$Z = \frac{B + M_{\text{CT}}^{iN} x'_{iN} - M_{\text{CT}}^{i} x'_{i}}{\left(M_{\text{ZHO}}^{i} - M_{\text{CT}}^{i}\right) - \frac{x'_{i}}{h} - \left(M_{\text{ZHO}}^{iN} - M_{\text{CT}}^{iN}\right) - \frac{x'_{iN}}{h}}$$

Подставив выражение Х в уравнения системы II , получим две формулы для вычислення Ү:

$$Y = \begin{bmatrix} \frac{Z}{h} (M_{HHO}^{i} - M_{CT}^{i}) + M_{CT}^{i} \end{bmatrix} y';$$

$$Y = \{ \begin{bmatrix} \frac{Z}{h} (M_{HHO}^{i} - M_{CT}^{i}) + M_{CT}^{i} \end{bmatrix} x' - B \} \frac{y'_{N}}{x'_{N}}.$$

Эти формулы для вычисления пространственных координат назовем формулами варианта 1. Формулы варианта 2 получим из решения системы уравнений И и подстановым выражения для X в уравнения системы I :

8

$$X = \frac{x'}{y'} Y ;$$

$$Y = \frac{B}{(\frac{x'}{y'} - \frac{x'_{N}}{y'_{N}})};$$

$$Z = \frac{h}{(M_{AHO}^{1N} - M_{CT}^{1N})} \cdot \frac{Y}{y'_{N}} - \frac{h}{(M_{AHO}^{1N} - M_{CT}^{1N})} \cdot M_{CT}^{1N};$$

$$Z = \frac{h}{(M_{AHO}^{1} - M_{CT}^{1})} \cdot \frac{Y}{y'} - \frac{h}{(M_{AHO}^{1} - M_{CT}^{1})} \cdot M_{CT}^{1};$$

Выбор плоскостей проекции наиболее целесообразен, так как проекции соответственных лучей на плоскость ОҮZ либо сливаются, либо пересекаются под очень малыми углами.

Измеряемые соответственные "точки" изображений треков на пленке имеют в диаметре несколько десятков микрон, ощибка в измерении координат точки на плеихе в среднем около десяти микрон. Поэтому соответственные лучи, построенные по измерениям соответственных точек, не пересекаются.

На пересечение соответственных лучей может указывать получение двух разных значений У , вычисленных по формулам варканта 1, а также иные значения Х, У, Z, вычисленные по формулам варианта 2. Это видно по результатам расчетов, приведенных в таблице 1а.

Но соответственные лучи обязаны в какой-то области пространства проходить вблизи друг друга. Найти минимальное расстояние между соответственными лучами можно по формуле:



Направляющие косинусы лучей l_1 m 1 л спределяем, пользуясь координатами точек их входа и выхода в среду и из среды.

Были вычислены пространственные координаты точек пересечения соответственных лучей с прямой наикратчайшего расстояния между ними:

 $X_1, Y_1, Z_1 - для одного соответственного луча,$ $X Y Y_2, Z_2 - для другого соответственного луча.$

Результаты расчетов приведены в таблице 16 для трех серий измерений одних и тех же точек, проведенных разными лаборантами. Оказалось, что $X_1 = X_2, Z_1 = Z_2$ и почти совпадают со значениями X, Z, рассчитанными по формулам варианта 1, а $Y_1 - Y_2 = \Delta Y$ почти близко в d_{min} между соответственными лучами.

Если за пространственные координаты точки пересечения соответственных лучей выбрать значения Х_П У_П Z_П, определяемые через координаты точек пересечения с ними прямой наикратчайшего расстояния:

$$X_{\Pi} = \frac{X_{1} + X_{2}}{2};$$

$$Z_{\Pi} = \frac{Z_{1} + Z_{2}}{2};^{2};$$

$$Y_{1} + Y_{2};^{2}$$

^ип ⁼ <u>2</u>

то для вычисления пространственных координат точек моделируемого трека нужно использовать формулы варианта 1.

$$X = \left[\frac{Z}{h} \left(M_{\text{дHO}}^{i} - M_{\text{CT}}^{i}\right) + M_{\text{CT}}^{i}\right] x_{1}^{\prime};$$

$$Z = \frac{B + M_{\text{CT}}^{i} x_{1N}^{\prime} - M_{\text{CT}}^{i} x_{1}^{\prime}}{\left(M_{\text{дHO}}^{i} - M_{\text{CT}}^{i}\right) \frac{x_{1}^{\prime}}{h}} - \left(M_{\text{дHO}}^{\text{IN}} - M_{\text{CT}}^{\text{IN}}\right) \frac{x_{1N}^{\prime}}{h};$$

$$Y = \left[\frac{Z}{h} \left(M_{\text{дHO}}^{i} - M_{\text{CT}}^{i}\right) + M_{\text{CT}}^{i}\right] y_{1}^{\prime}.$$

По величине $\Delta Y = Y_1 - Y_2$ можно сделать вывод о качестве измерений соответственных точек.

Примечания,

2. Допустимая величина $\Delta Y = 0.100$ мм, так как ошибка в измерении точки на пленке составляет в среднем 10 мк (0.010 мм).

ш.

Если осветить кадры стереопары сверху, то световые лучи, проходящие через точки изображения трека на каждом кадре стереопары и соответственный объектив, будут проектировать оба изображения трека в пространство.

Совмещение этих изображений в пространстве смоделирует трек, изображение которого получено на стереопаре. Такой способ моделирования трека даст возможность обойти трудности, связанные с поисками соответственных точек на изображениях трека, уменьшить влияние ошибок при измерении координат на результат моделирования.

Предполагается, что координаты точек вдоль изображения трека на пленке измеряются партиями, независимо на каждом кадре стереопары, так что соответственных точек, кроме точек начала и конца трека, нет.

Уравнение луча, проектирующего каждую из этих точек в пространство, имеет вид:

$$\frac{X}{x'_{i}} = \frac{Y}{y'_{i}} = \frac{Z}{h} \left(M^{i}_{\text{дно}} - M^{i}_{\text{ст}} \right) + M^{i}_{\text{ст}} \, \text{для точек одного кадра,}$$
(1)

$$\frac{X-B}{x'_{1N}} = \frac{Y}{y'_{1N}} = \frac{Z}{h} \left(M_{\text{дно}} - M_{\text{CT}}^{\text{IN}} \right) + M_{\text{CT}}^{\text{IN}} \text{ для точек другого кадра.}$$
(2)

Эти же уравнения можно представить в другом виде:



Предполагается, что известен вид уравнения кривой, описывающей трек в пространстве. В нашем случае это прямая. Тогда уравнение моделируемого трека можно записать в виде:

$$\begin{cases} X = \alpha Y + a \\ Z = \beta Y + b \end{cases}$$

Параметры *а* , *β* , *а* , *b* определяются из условия пересечення этой прямой с обоими потоками проектирующих лучей:

$$\frac{a-a_1}{a-a_1} = \frac{b-b_1}{\beta-\beta_1};$$

$$\frac{a - a_{NI}}{a - a_{NI}} = \frac{b - b_{NI}}{\beta - \beta_{NI}};$$

После преобразования система І имеет вид:

$$ab_1 + a_1b - a\beta_1 - a_1\beta = (a_1b_1 - a_1\beta_1) + (ab - a\beta_1)$$

$$ab_{Ni} + a_{Ni}b - a\beta_{Ni} - a_{Ni}\beta = (a_{Ni}b_{Ni} - a_{Ni}\beta_{Ni}) + (ab - a\beta).$$

i > 2 .

τ.

Если ввести параметр "К" как равенство K = ab - a β (II) , то решив систему уравнений I a , получим значения a , b , a , β , выраженные через "K" параметр. Подставив эти значения в равенство II , имеем уравнение, решение которого даст величину K (два значения). Одно из значений K используется для определения параметров уравнения моделируемого трека.

Таблица 1а

№ обрабат. случая	148–169		170-079 251-222				
Простр. координа- ты	0 а	0 .	a	0 a			
Х варианта 1	109.516 108.88	95 98,269	96.840	64.124 62.174			
Х варианта 2	109.291 108.86	98.262	96.855	64.124 62.765			
Y варианта 1	12.225 94.62	23 145.039	212.551	110.745 202.816			
*	12,166 94,56	3 145.018	212,620	119.747 202.772			
У варианта 2	12.200 94.58	3 145.029	212.586	119.746 202.788			
Z варианта 1	59,048 60.09	52.412	52,520	89.820 89.043			
Z варианта 2	57,563 59,90	52.382	52,647	89.809 88.904			

1.1				Табл	вца 1	0		
№ обработ. случая		148-169		170-079		251-222		
		0	A	0	A	0	A	
	dmin	0,059	0.059	0,020	0,069	0,002	0,041	
$\begin{array}{c} x_1 \\ x_2 \\ \Delta x \\ \hline y_1 \\ y_2 \\ \Delta y \\ \hline z_1 \end{array}$	X,	109,516	108,895	98,269	96,838	64.124	62,773	
	X ₂	109.516	108.895	98,269	96.841	64.124	62,773	
	Δx	0.000	0.000	0.000	0.002	0.000	0,000	
	Y ₁	12,225	94,623	145,039	212,554	119,745	202,814	
	¥2	12,166	94,564	145.019	212.619	119.837	202.775	
	0,059	0.059	0.020	0.065	0,092	0,039		
	z ₁	59,048	60.088	52,412	52,530	89.821	89.037	T
	z_2	59.049	60.095	52.416	52,511	89,820	89,047	
- 	Δz	0.001	0,007	0.004	0.019	0.001	0,010	•
d, X	dmin			0.085	0,107	0.112	0.022	
	X ₁			88,233	96,721	64.135	62, 411	1.1
	x 2			98,233	96,722	64.135	62.412	
	Δx			0.000	0.001	0,000	0.001	
ed Y1	Y ₁	1		145,371	214.168	119,805	227,194	
BME	¥.2			145.287	214,065	119,694	227.178	
и	ΔΥ			0.084	0.103	0.111	0.021	
Z	z ₁			53,180	53,111	90. 075	89.726	
	z ₂			53,198	53,142	90.083	89.732	
Δz	Δz			0.016	0.031	0.018	0,008	
	đ _{min} .			0.067	0,218	0,305	0.166	
	x ₁			98.194	97.522	64.114	63.184	
	x,			98,194	97,522	64.114	63.184	
өние	Δx			0.000	0.000	0.000	0,000	
и измер	Y ₁			145.378	176.012	119,967	175.166	
	¥2			145.312	175,801	119,665	175,003	
÷ .	Δγ	a the per-	$(a,b) \in \mathbb{R}$	0.068	0,211	0.302	0.163	
	z ₁			53.079	53.316	90.169	89,941	
	z ₂			53.092	53.367	90,217	90,008	
	Δz			0.013	0.051	0.048	0.037	

10

Литература

1. М. Малы. "Восстановление пространственных координат треков в камере". ЛВЭ ОИЯИ Б-3-993, 1962.

2. Э.М.Лившиц. "О коррекции искажений стереоснимков треков". Вопросы физики элементарных частиц. Сборник материалов, доложенных на четвертой сессии весенней школы теоретической и экспериментальной физики. Нор-Амберд. 16-26 апреля 1964 г.

3. T.J.Kanarek, E.J.Maltsev, T.Nagy, A.Prokes, G.M.Stashkov, E.P.Ustenko , L.V.Chuvilo and Y.N.Shkobin.

12

Proc. of the Intern. Conf. on High-Energy Acceler. and Instrum., CERN 1958, p. 508.

Рукопись поступила в издательский отдел 18 мая 1965 г.



+ +" -|*|-+ +* +3 -**|**• + +* -<u>+</u>`` 부 하는 학사들 수 나라 한사는 학사는 하는 가 하는 것

PEC. 2.

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 ±

 </td + + + 15 +"* +"* ±**++ +