Путеводитель по каталогу Тихо-2

Э. Хёг, К. Фабрициус, В.В. Макаров Обсерватория Копенгагенского университета Джулиана Мариес Вей 30, DK-2100 Копенгаген 0, Дания

С. Урбан, Т. Корбин, Дж. Вайкофф Военно-морская обсерватория США 3450 Massachusetts Ave N.W., Вашингтон, округ Колумбия 20392-5420, США

> У. Бастиан, П. Швекендик Институт астрономических вычислений Менххофштрассе 12-14, D-69120 Гейдельберг, Германия

А. Виценец Европейская южная обсерватория Карл-Шварцшильд-ул. 2, D-85748 Гархинг, Германия

14 января 2000 г.

Справочный каталог из 2,5 миллионов звезд. с позициями, собственными движениями, БтиВтвеличины получено на основе наблюдений спутника ЕКА Hipparcos. в сочетании с Астрографическим каталогом и 143 других наземных звездных каталога.

1. Введение

В каталоге Тихо-2 указаны положения, собственные движения и В.ти В.тзвездной величины для 2,5 миллионов звезд по всему небу с плотностью от 25 звезд град. \sim^2 на полюсах Галактики до 150 звёзд град. \sim^2 в галактической плоскости. Подробный вариант показан на рис.1. В большинстве случаев каталог заменяет каталог Tycho-1 (ESA, 1997), TRC (Кузьмин и др., 1999) и каталог АСТ (Urban и др., 1998).

Положения и звездные величины Каталога Тихо-2 были получены в результате новой обработки данных Тихо со спутника ЕКА Hipparcos. Собственные движения, данные почти для всех звезд Тихо-2, были получены в результате нового анализа 144 наземных астрометрических каталогов, включая Астрографический каталог, в результате чего позиции в этих каталогах были четко определены в системе Гиппаркос.

Каталог Тихо-2 и его конструкция описаны в двух статьях (Høg et al. 2000a, 2000b). Эти статьи размещаются на компакт-диске в том виде, в каком они были отправлены в журнал, с разрешения редакции. Настоящий документ представляет собой краткое руководство для пользователя каталога. Кроме того, в нем также представлены некоторые детали определения собственного движения, которые не удалось включить в вышеупомянутые статьи.

Каталог с документацией опубликован на компакт-диске Høg et al. (2000c). Каталог также можно получить с CDS через анонимный FTP и запросить его с помощью службы VizieR: (http://vizier u-strasbg.fr/cgi-bin/VizieR?-source=Tycho-2). Его также можно найти в интерактивном атласе неба Аладина: (http://aladin.u-strasbg.fr/) или через инструмент ESO skycat: (http://archive.eso.org/skycat/servers/ASTROM).

Информация о Каталоге Тихо-2 будет размещена на его сайте www:

(<u>http://www.astro</u> ku.dk/~Эрик/Тихо-2), например документация, программное обеспечение и возможные исправления в каталоге.

Подробную информацию о каталогах миссий Hipparcos и средствах онлайн-поиска можно найти на веб-сайте ESA Hipparcos: (http://astro.estec.esa.nl/Hipparcos).

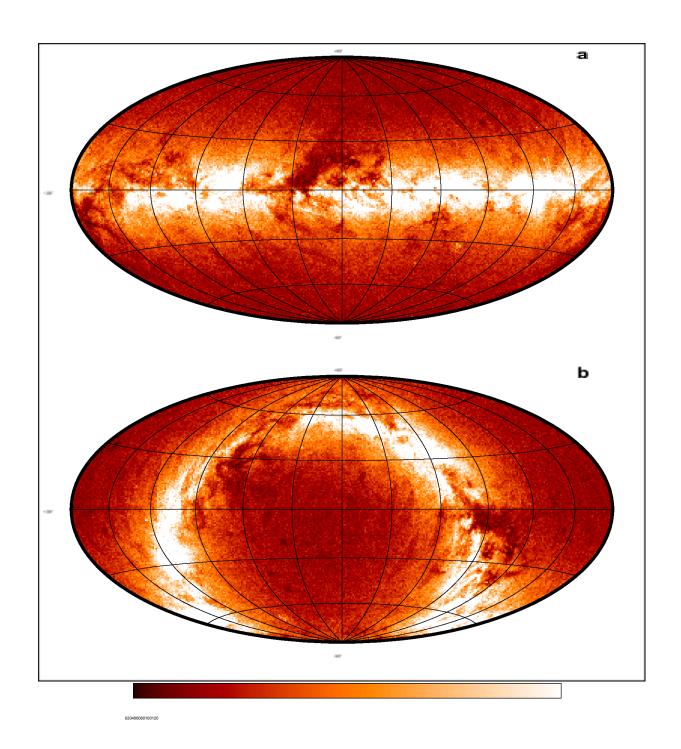
2 Файлы данных

Следующие файлы каталога содержатся в каталоге данных компакт-диска Tycho-2. Каждый запись завершается с **H**p **H**n (т.е. CR,LF), что дает физическую длину записи, равную двум символы длиннее логической длины записи, указанной ниже. В описании файла у нас есть принял конвенцию Hipparcos:c,*Таблица крс,потому что S и_{и*} дж,потому что C.

1: Файлы данных

Имя файла	Рек. длина	Рекорды	Пояснения
каталог.dat	206	2 539 913	Основной каталог Тихо-2
дополнение 1. дата	122	17588	Приложение Тихо-2-1
дополнение 2. дата	122	1146	Дополнение Тихо-2-2
index.dat	42	9538	Указатель Тихо-2 и дополнения-1

Поля в записи разделяются вертикальной чертой. ДЖ. В связи с этим идентификатор ТҮС (ТҮС1, ТҮС2 и ТҮС3) представляет собой одно поле, и пара номера НІР с идентификатором ССDМ также считается одним полем. В описаниях формата вертикальные полосы обозначаются как «1X». Если числовое поле может быть пустым, это обозначается знаком вопроса после указания диапазона в столбце «Пояснения», например. ~~ ~~~.



звезды на квадратный градус

Рисунок 1: Плотность звезд Тихо-2 на небе показана в галактических координатах (панель а) и в экваториальных координатах (панель б). Некоторые из темных деталей показывают низкую плотность звезд из-за близлежащих галактических пылевых облаков, в то время как другие показывают изменения в предельной звездной величине, вызванные шаблоном сканирования спутника. Самые плотные области имеют звездность более 350 град.-, а у самых тонких — близко к нулю. Средняя плотность варьируется от 25 звезд град.- в б = $\pm 90^{\circ}$ и 50 звезд градусов- в б = $\pm 30^{\circ}$ до 150 звезд градусов- при б = 0°

Таблица 2: Побайтовое описание файлаcatalog.dat

Байты	Формат	Единиц ы	ЭтикеткаПояснения	
1-4	14.4		TYC1	[1, 9537]+= TYC1 из TYC или GSC
6- 10	15.5		TYC2	[1, 12121] TYC2 из TYC или GSC
12- 13	I1,1X		TYC3	[1, 3] TYC3 из TYC
14- 15	A1,1X		пфлаг	[РХ] флаг средней позиции ^а
16- 28	Ф12.8,1Х	ТЫ	Английский	[]? в — среднее положение, ICRS, в эпоху J2000.
29- 41	Ф12.8,1Х	ты	мДЭг	[]? 5, среднее положение, ICRS, в эпоху J2000.
42- 49	Ф7.1,1Х	месяц/го Д	пмРА*	[4418.0,6544.2]? дж~, ICRS, в эпоху J2000.0
50- 57	Ф7.1,1Х	месяц/го Д	pmDE	[5774.3, 10277.3]? j , ICRS, в эпоху J2000.0
58- 61	I3,1X	НО	е мРА*	[3, 183]? (на основе модели) в среднюю эпоху
62- 65	13,1X	НО	e MDE	IDE [1, 184]? cr (на основе модели) в среднюю эпоху
66- 70	Ф4.1,1Х	месяц/го Д	е пмРА*	[0,2, 11,5]?~ (на основе модели)
71- 75	Ф4.1,1Х	месяц/го Д	и ПМДЭ	[0.2, 10.3]? _{а.~} (на основе модели)
76- 83	Ф7.2,1Х	TOT	мэпРА	[1915.95, 1992.53]? средняя эпоха с
84- 91	Ф7.2,1Х	TOT	mepDE	[1911.94, 1992.01]? средняя эпоха S
92- 94	I2,1X		на одной	[2, 36]? Количество использованных позиций
95- 98	Ф3.1,1Х		гмРА	[0,0, 9,9]? Степень соответствия среднего значения с ^б
99-102	Ф3.1,1Х		г мдэ	[0,0, 9,9]? Степень соответствия среднему значению S ^б
103-106	Ф3.1,1Х		г пмРА	[0,0, 9,9]? Хорошо подходит для джи~.
107-110	Ф3.1,1Х		гpmDE	[0,0, 9,9]? Степень соответствия ј б
111-117	Ф6.3,1Х	журнал	БТ	[2.183, 16.581]? Тихо-2 Бтвеличина ^с
118-123	Ф5.3,1Х	журнал	еБТ	[0,014, 1,977]? КТ _{Бт}
124-130	Ф6.3,1Х	журнал	BT	[1.905, 15.193]? Тихо-2 Втвеличина ^с
131-136	Ф5.3,1Х	журнал	из BT	[0,009, 1,468]? BBT
137-140	13,1X		доверенност ь	[3, 999] индикатор приближения ^д
141-142	A1,1X		ТИК	[Т] Звездный флаг Тихо-1
143-148	16		БЕДРО	[1, 120404]? Число Гиппархоса
149-152	A3,1X		Идентификатор компонента CCDMCCDM для звезд HIP	
153-165	Ф12.8,1Х	ты	RAdegc, наблюдал позицию Тихо-2, ICRS	
166-178	Ф12.8,1Х	ты	DEdeg5, наблюдаемая позиция Тихо-2, ICRS	
179-183	Ф4.2,1Х	а	ерRA[0.81,2.13] эпоха-1990 RAdeg	
184-188	Ф4.2,1Х	а	epDE[0.72, 2.36] эпоха-1990 DEdeg	
189-194	Ф5.1,1Х	НО	от РА*а~ (на основе модели), наблюдаемое положение	
195-200	Ф5.1,1Х	НО	e DEcr (на основе модели), наблюдаемое положение	
201-202	A1,1X		posflg[DP] тип раствора Тихо-2 ^{Это}	
203-206	Ф4.1		корреляция,	р ~, наблюдаемое положение

[«]Флаг средней позиции:

t = нормальное среднее положение и собственное движение

[«]Р» = среднее положение, собственное движение и т. д. относятся кБтфотоцентр двух записей Тихо-2 'X' = нет среднего положения, нет собственного движения

[«]Эта степень соответствия представляет собой соотношение ошибок, основанных на разбросе, и ошибок, основанных на модели. Оно определяется только тогда, когдаЧисло >2. Значения, превышающие 9,9, усекаются до 9,9.

^сПусто, если величина недоступна. ИлиБтилиВтвсегда дается.

^дРасстояние в единицах 100 мс до ближайшей записи в основном каталоге Тихо-2 или дополнении-i, рассчитанное для эпохи i99i.25. Значение 999 (т.е. 99,9 угловых секунд) присваивается, если расстояние превышает 99,9 угловых секунд.

9тоt = обычное лечение, «D» = лечение двойной звездой, «P» = лечение фотоцентром

2.1 Основной файл каталога

В Каталоге Тихо-2 используется та же система нумерации звезд, что и в GSC (Дженкнер и др., 1990). Система соответствует Тихо-1. Идентификатор ТҮС состоит из номера региона GSC (ТҮС1), текущего номера внутри региона (ТҮС2) и идентификатора компонента (ТҮС3), который обычно равен 1. Некоторые текущие номера, не относящиеся к GSC, были созданы для первого каталога Тусһо и для Тихо-2. Рекомендуемое звездообразное обозначение содержит дефис между номерами ТҮС, например. ТИК 1-13-1.

Для каждой звезды даны две позиции,среднее положениев эпоху 2000.0 инаблюдаемая позицияв эпоху наблюдений Тихо (около 1991.5 г.). Среднее положение представляет собой взвешенное среднее значение для всех каталогов, способствующих правильному определению движения, включая Тихо-2. Затем это среднее значение было перенесено из средней эпохи в эпоху 2000.0 с помощью вычисленного собственного движения. Для четырех процентов звезд было доступно только положение Тихо-2, и ни собственное движение, ни среднее положение определить не удалось. Для близких двойных звезд определены наземные фотографические положения, отнесенные к фотоцентру системы, а также общее собственное движение и среднее положение, и здесь приведены идентичные значения для двух компонентов, которые, вероятно, имеют более низкое качество, чем для одиночных звезд. Звезды. Наблюдаемое положение - это положение, полученное только на основе наблюдений Тихо, и дано для всех звезд.

Преобразование среднего положения из каталога эпохи T0= 2000.0 на произвольную эпоху T = T0+ t может быть выполнено строго, как описано, например, в каталогах Hipparcos и Tycho (ESA 1997), Vol. 1, разд. 1.2.8. Можно использовать более простое преобразование, если собственное движение и разница эпох t малы и если звезда не находится слишком близко к одному из полюсов мира:

$$\sim$$
T \sim C + j \sim *T/cosS(1)
 \sim T= C + [ЛонT(2)

где c, 5,_{от~*} и j заданы в байтах 16–57.

Стандартные ошибки компонентов положения вычисляются на основе значений в байтах 58–75 и средних эпох Та, То, в байтах 76-91:

$$\sim \sim^*_{\tau} = (\sim \sim^* + (T_- T_a) 2O \sim \sim_-)^\circ \sim 5(3)$$

$$\sim \sim_{\tau} = (\kappa p \sim \sim + (T_- T_0)^2 \kappa p \sim \sim_-)^\circ \sim^5$$
(4)

Фотометрия Тихо дает синий цвет и визуальную величину В.Ти В.Т, почти для всех звезд. Для каждой звезды указана хотя бы одна из звездных величин. Самые слабые звездные величины (тусклее, чем ВТ13 и ВТ12) нельзя доверять, а самое слабое может просто означать, что звезда была слишком слабой для обнаружения в этой полосе пропускания. Звездные величины Тихо не идентичны звездным величинам Джонсона, но приблизительную фотометрию Джонсона для незакрашенных звезд главной последовательности можно получить как:

$$B = BT.0,090(BT.BT)(5)$$

И

$$BB = 0.850(BTBT).(6)$$

Трансформация в действительности зависит от детального спектра звезды, особенно от класса светимости и покраснения, поэтому рекомендуется работать с Вти В.Твеличины напрямую. См. разделы 1.3 и 2.2 тома. Подробности см. в 1 каталогов Hipparcos и Tycho.

Звезды, общие для Тихо-2 и первого каталога Тихо, Тихо-1, помечаются следующим образом: если есть звезда Тихо-1 в пределах 0,8 угловых секунд от звезды Тихо-2 или если