Определение параметров межзвездного поглощения света по данным каталога Hipparcos

Амосов Федор, СПбГУ

Руководители: Витязев В.В., Цветков А.С., СПбГУ

Постановка задачи

Построить карту градиентов покраснения звезд вдоль лучей зрения в окрестности Солнца Используемые данные: звездные каталоги Hipparcos и Hipnewcat (98827 звезд)

- положения (Hipnewcat)
- параллаксы (Hipnewcat)
- фотометрия (Hipparcos)
- спектральные классы и классы светимости (Hipparcos)

Межзвездное покраснение звезд

$$E_{B-V} = (B-V)_{obs} - (B-V)_{int}$$

Источники:

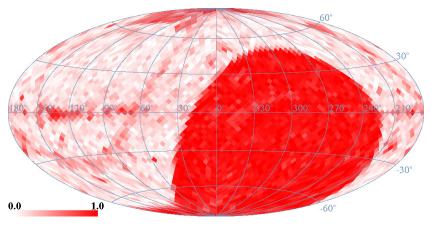
- $(B-V)_{obs}$ каталог Hipnewcat
- \bullet $(B-V)_{int}$ J. Binney et al. «Galactic Astronomy» Пример (звезда НІР 44800),
 - У нее в каталоге $(B V)_{obs} = 0.535^m$

			 V	
•	Класс F7V			
		F7	0.493	
		• • •		

поэтому $(B - V)_{int} = 0.493^m$

- Покраснение $0.535^m 0.493^m = 0.042^m$
- Между нами и звездой пыли на 0.042^m

Классы светимости в каталоге Hipparcos

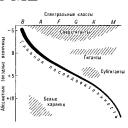


49285 звезд имеют класс светимости

Задача классификации звезд по классам светимости

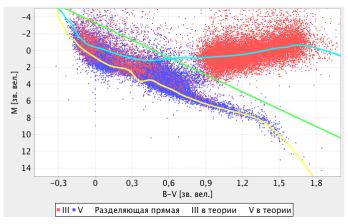
- Алгоритм классификации: метод опорных векторов (Support Vector Machines, SVM)
- ПО: WEKA, Java-библиотека для ML

Факторы: показатель цвета, абсолютная звездная величина



• Класс: класс светимости III или V — бинарный классификатор

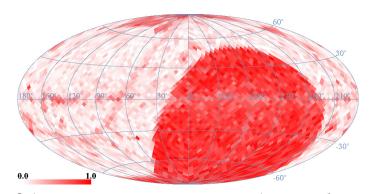
Классификатор



III, V класс — 39807 звезд

$$-3.0752 \cdot (B - V) + 0.4485 \cdot M + 1.4793 = 0$$

Классификатор (продолжение)



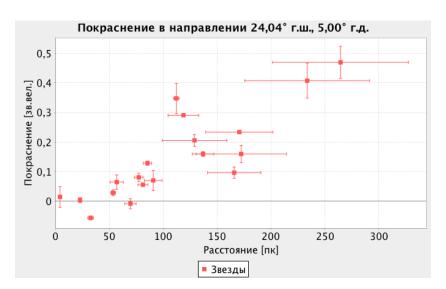
Обучающее множество на небесной сфере

Класс	Точность	Полнота
III	95%	89%
V	91%	96%

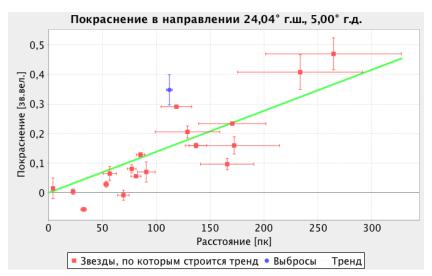
Идеальная кривая покраснения



Реальное покраснение

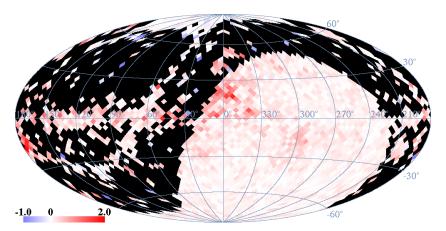


Реальная «кривая» покраснения



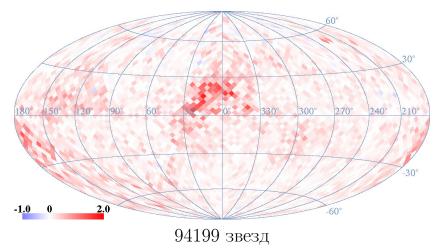
$$E(r) = kr$$
, 10% выбросов

Распределение градиентов покраснения без учета классификатора

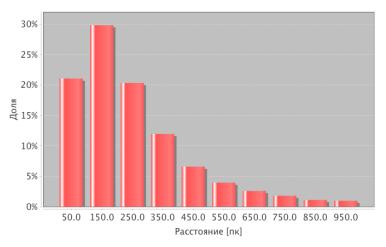


44658 звезд

Распределение градиентов покраснения с учетом классификатора



Дальнодействие метода



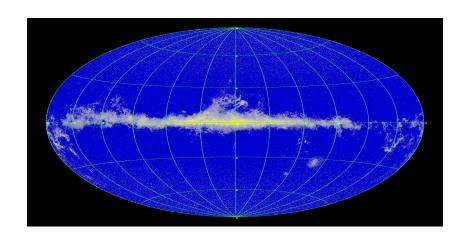
Более 90% звезд находятся ближе $500~\rm{nk}$

Пылевое облако в созвездии Льва

Направление (l,b) = (220.26, 52.29)

радиле	r до $500~\mathrm{nk}$		σ_r до 30%	
радиус	n	k	n	k
1.0°	6	1.03 ± 0.15	3	0.85 ± 0.34
1.5°	15	0.94 ± 0.12	11	0.80 ± 0.13
2.0°	24	0.53 ± 0.14	20	0.48 ± 0.14
2.5°	38	0.49 ± 0.11	32	0.53 ± 0.10
3.0°	50	0.50 ± 0.07	39	0.53 ± 0.10
3.5°	69	0.54 ± 0.06	54	0.69 ± 0.06
4.0°	86	0.55 ± 0.05	70	0.69 ± 0.06
4.5°	107	0.47 ± 0.04	87	0.65 ± 0.05
5.0°	129	0.44 ± 0.04	106	0.65 ± 0.05
5.5°	159	0.39 ± 0.04	128	0.61 ± 0.04
6.0°	186	0.44 ± 0.03	150	0.60 ± 0.04
6.5°	216	0.40 ± 0.03	174	0.58 ± 0.03
7.0°	253	0.37 ± 0.03	198	0.55 ± 0.03

Сравнение результатов с 2MASS



Заключение

- Бинарный классификатор, предсказывающий III или V класс светимости для звезд,
- Классы светимости для 49542 звезд каталога Hipparcos с помощью бинарного классификатора,
- Покраснения для 94199 звезд каталога Hipparcos по показателю цвета B-V,
- Карта значений градиента покраснения,
- Статистическая надежность результатов для каждой площадки,
- Пылевое облако в созвездии Льва,
- Сравнение карт покраснения с аналогичными результатами, полученными по данным каталога 2MASS,
- Отрицательное покраснение у 11% звезд



Q&A

Спасибо за внимание! github.com/amosov-f/dust-detection