Сравнение наблюдательных исторических данных о вспышках сверхновых 1054 года в Тельце и 1604 года в Змееносце с данными из электронных планетариев

Фитиатов Константин Гимназия № 1543 «На Юго-Западе»

## В 2004 году исполняется 950 лет со дня вспышки Сверхновой в Тельце.

Туманность, которую породила эта вспышка, называют Крабовидной туманностью.

#### Крабовидная туманность М1



# В 2004 году исполняется 400 лет со дня вспышки Сверхновой в Змееносце («Звезда Кеплера»)

Целью настоящего исследования явилось решение вопроса о том, можно ли смоделировать на электронных планетариях карты звездного неба в моменты исторических вспышек сверхновых и проверить совпадают ли эти данные с историческими летописями.

## В соответствии с целью настоящего исследования были поставлены следующие задачи:

- изучение специфики разных типов вспышек сверхновых по научным источникам;
- изучение исторических данных из летописей о вспышках сверхновых;
- изучение первичных сведений о вспышках сверхновых;

- изучение истории отождествления Крабовидной туманности со сверхновой 1054 года. Работа с электронными планетариями;
- изучение выдающегося исторического вклада Сверхновой в Тельце в развитие астрофизики;
- изучение исторического вклада Сверхновой в Змееносце («звезды Кеплера») в развитие астрофизики;
- обоснование возможности применения электронных планетариев для изучения исторических фактов.

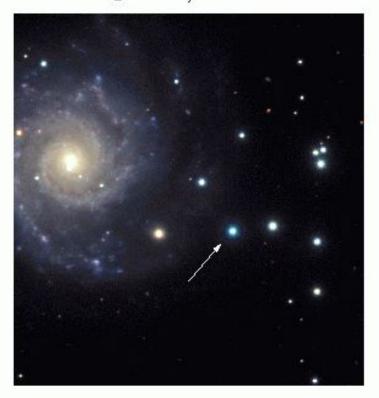


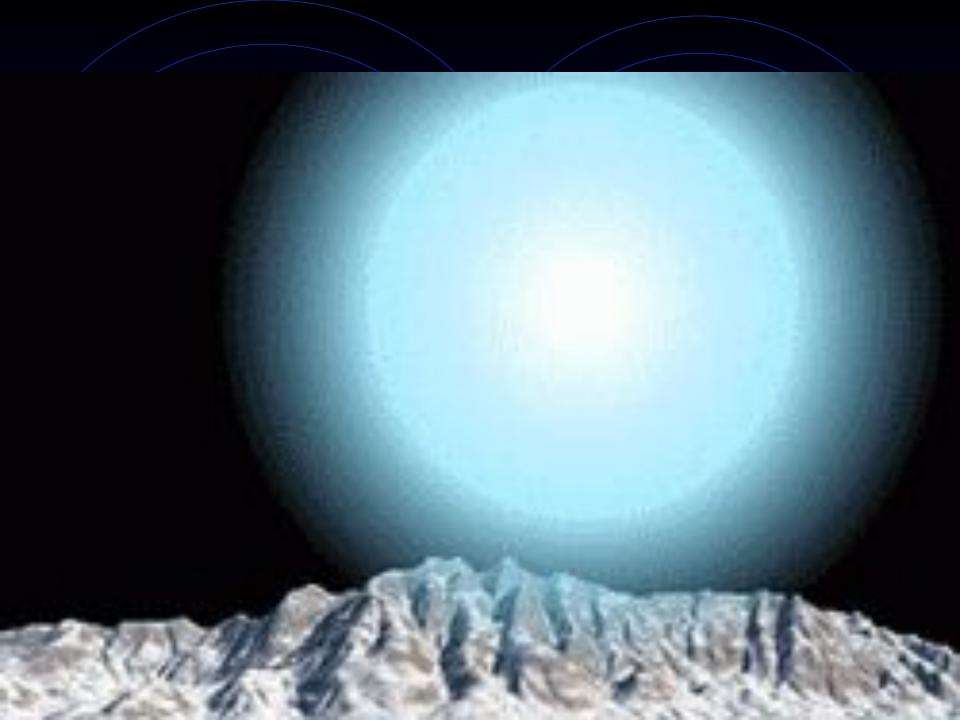


M74 - Digital Sky Survey 1990



Mt. Hopkins 1.2m - SN 2002ap Jan 31, 2002

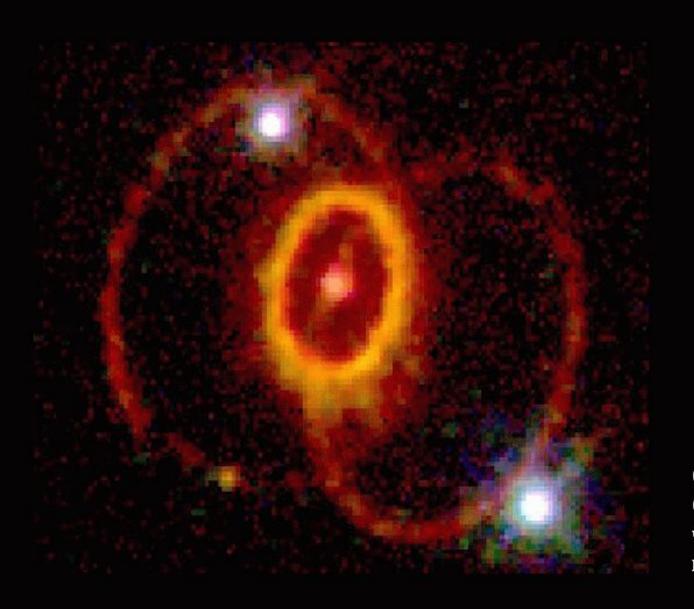




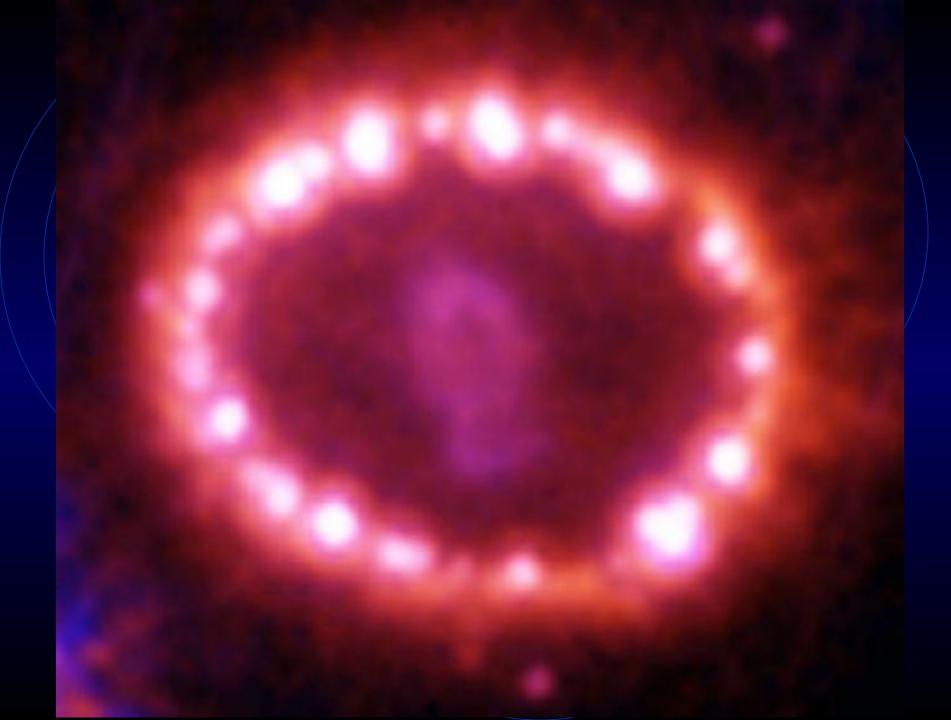




Одним из условий возникновения около звезды планетной системы является предварительное обогащение изначального водородно-гелиевого вещества туманности тяжелыми элементами.



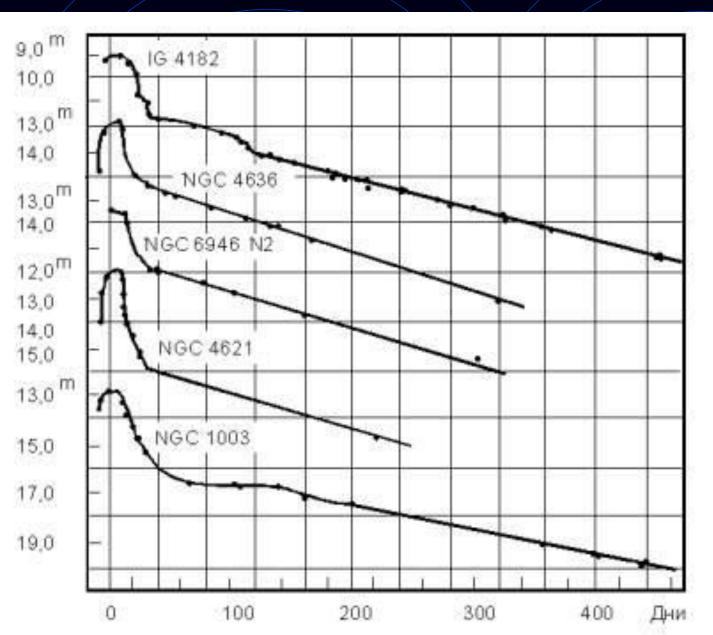
Остатки сверхновой. Сверхновая 1987А через 12 лет после вспышки.

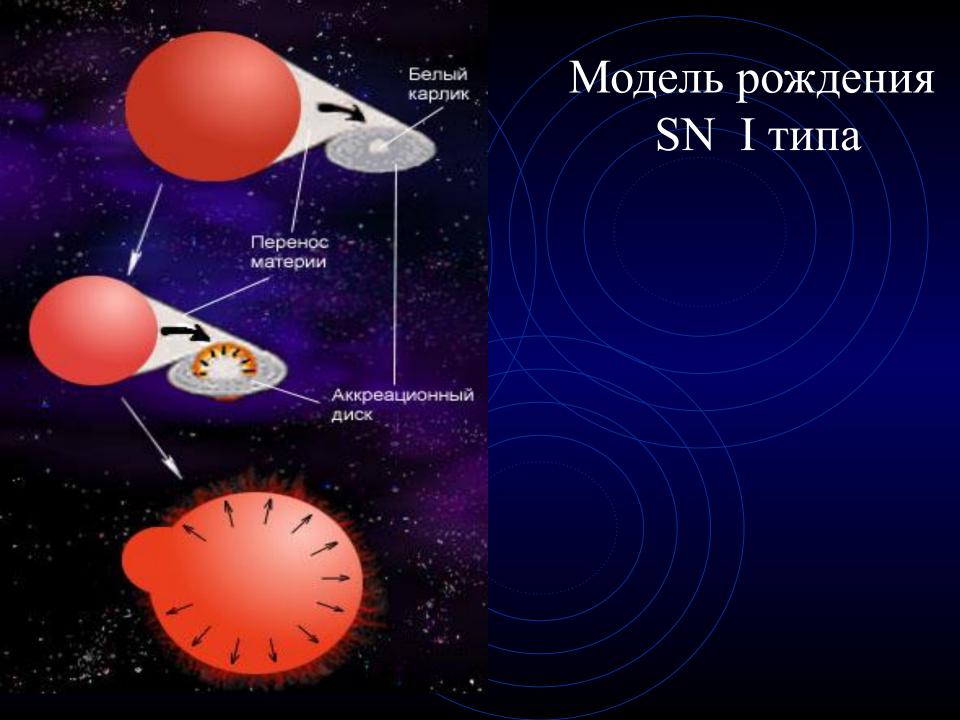


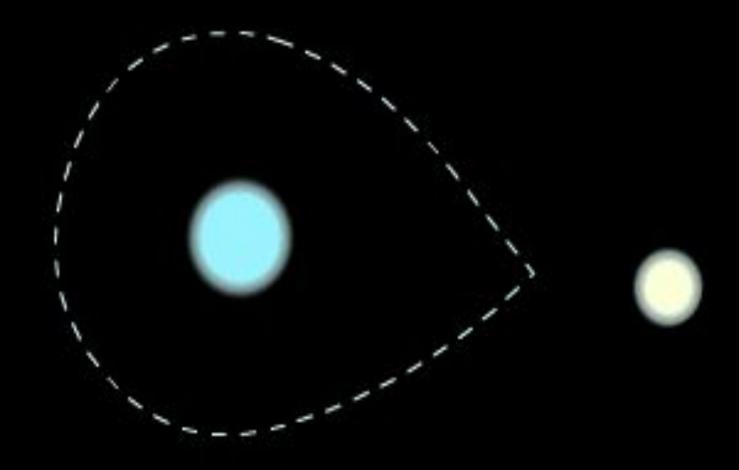
#### Иногда блеск сверхновых можно сравнивать с блеском всей галактики



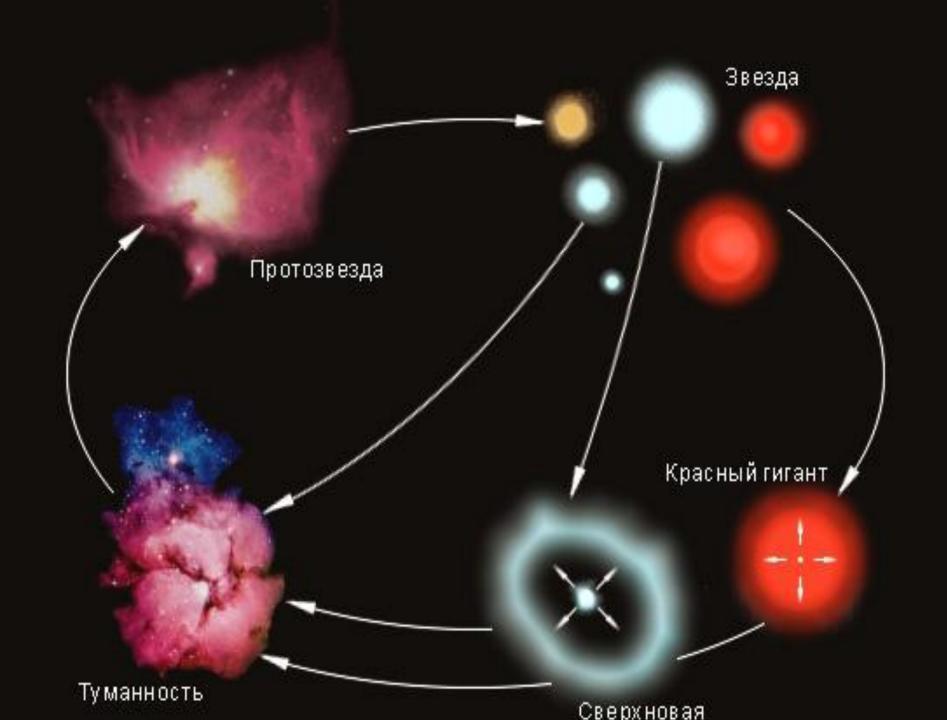
#### Изменение блеска сверхновых І типа

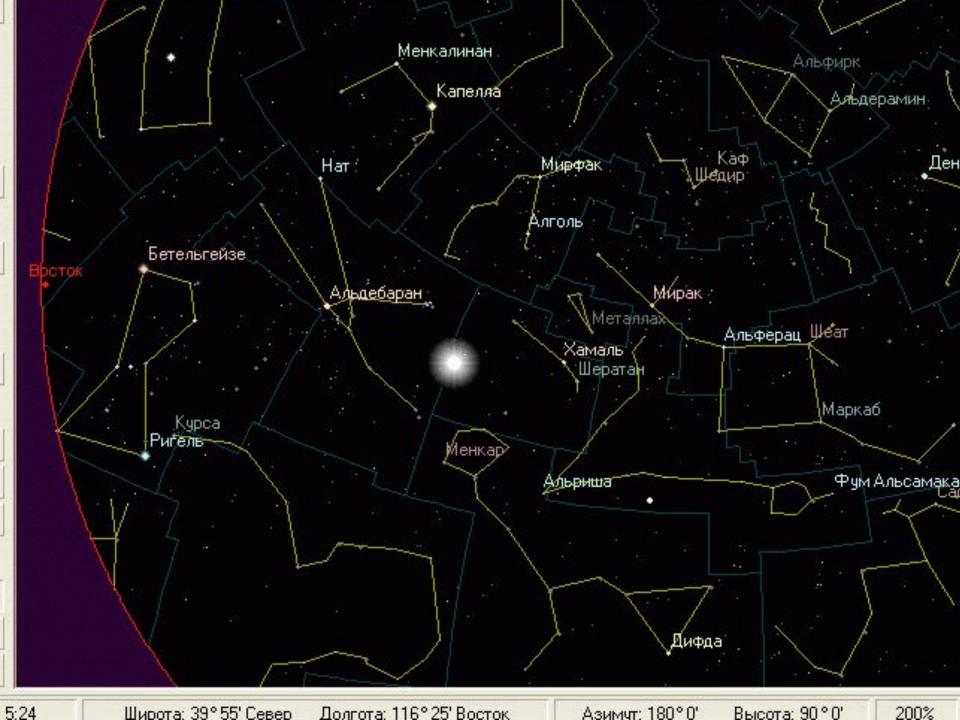


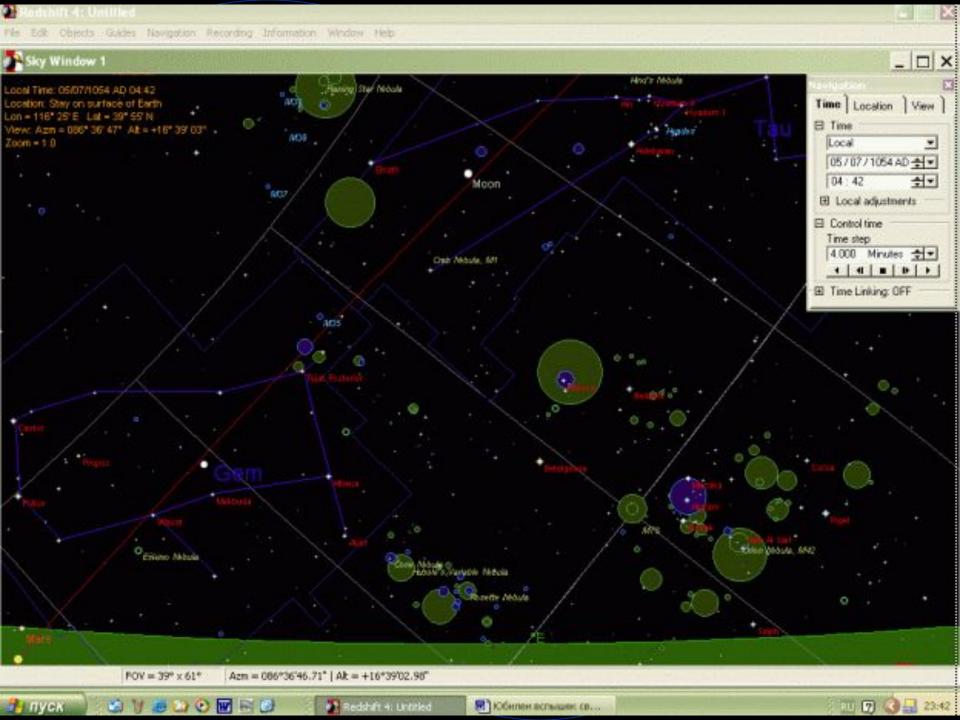




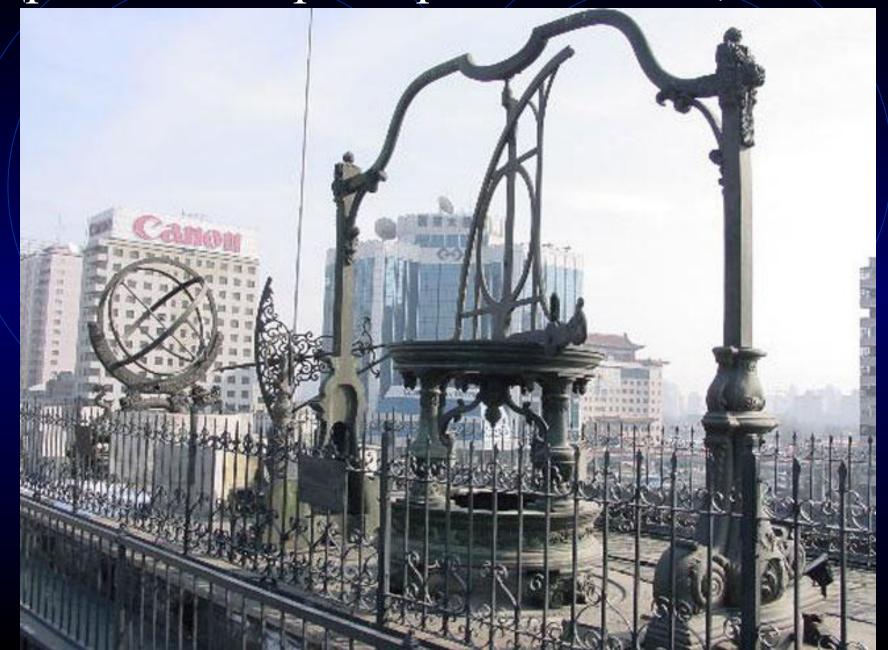








Древняя обсерватория в Пекине, 21 век.



#### Древняя обсерватория в Китае, 1895 год



舍以示休咎星大者事大而嗣深色白其分有兵喪令 傳舍占容星亦妖星天之使者見於天而無常所入列 八年六月已已客星出奎宿犯

容星出紫微外座傳舍星宜備姦使邊夷侵境又云出 儀甲戌容星守傳含第五星 九年正月癸酉客星始 奎宿為兵姦臣偽惑天子於是金廣遺使來爭執進書 不見自去年六月已已至是几一百八十五日乃消伏

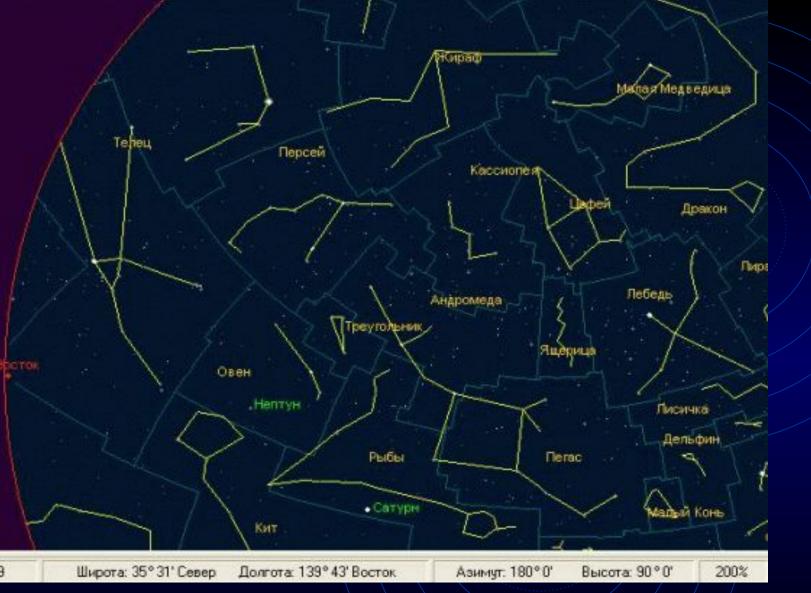
時房使久在館至是乃去

Китайские астрономы не могли не заметить появление яркой новой звезды около Луны, которая в этот день находилась в созвездии Тельца и имела в этот день фазу Ф=0,32.



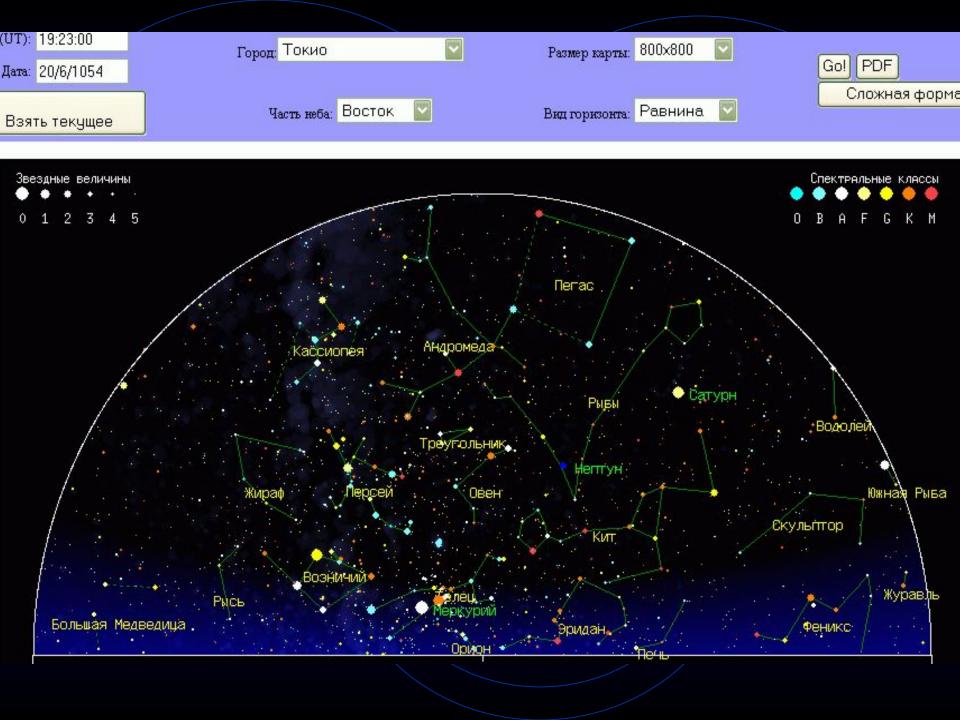
Данные с электронного планетария RedShift 4 для Японии. 30 мая 1054 года, 4 часа 36 минуты местного времени.

Солнце находится в созвездии Тельца

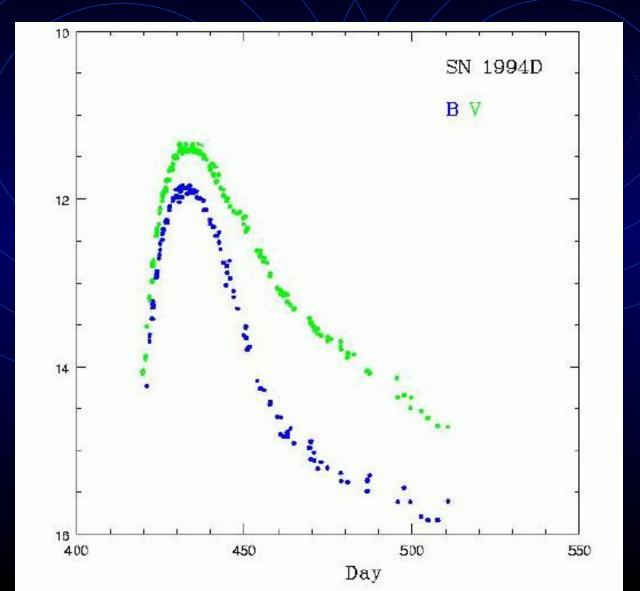


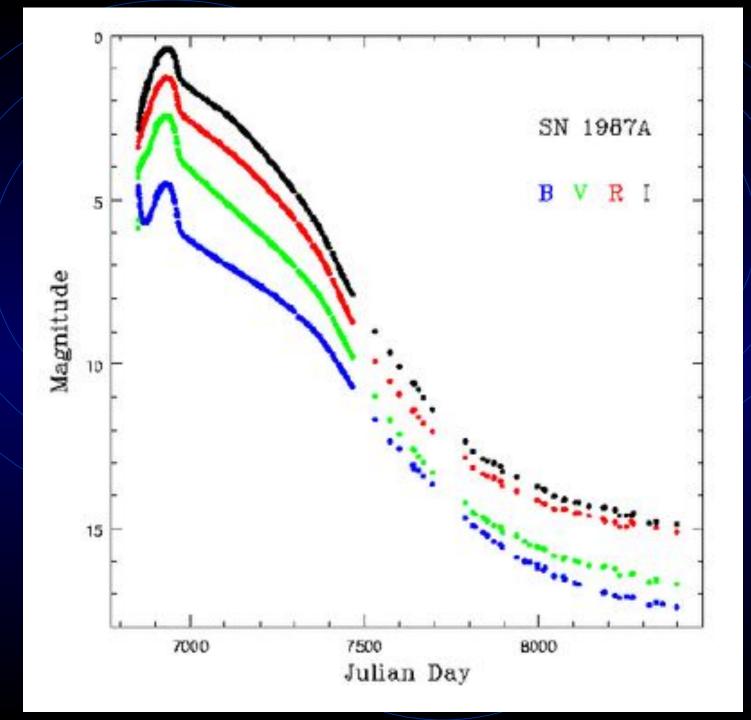
Япония, 22 июня 1054 года, 5 часов 19 минут местного времени.

Солнце находится за горизонтом.



### Возрастание блеска за двадцать дней до максимума при вспышке SN I типа





Луна в этот день была видна утром на востоке, а современный остаток от взрыва Сверхновой туманность М1 находилась очень близко к Луне.

Поскольку исторические хроники тех лет указывают, что вспыхнувшая сверхновая находилась очень близко от Луны, то современные данные из электронных планетариев можно рассматривать, как косвенные доказательства справедливости определения дат по историческим китайским хроникам.

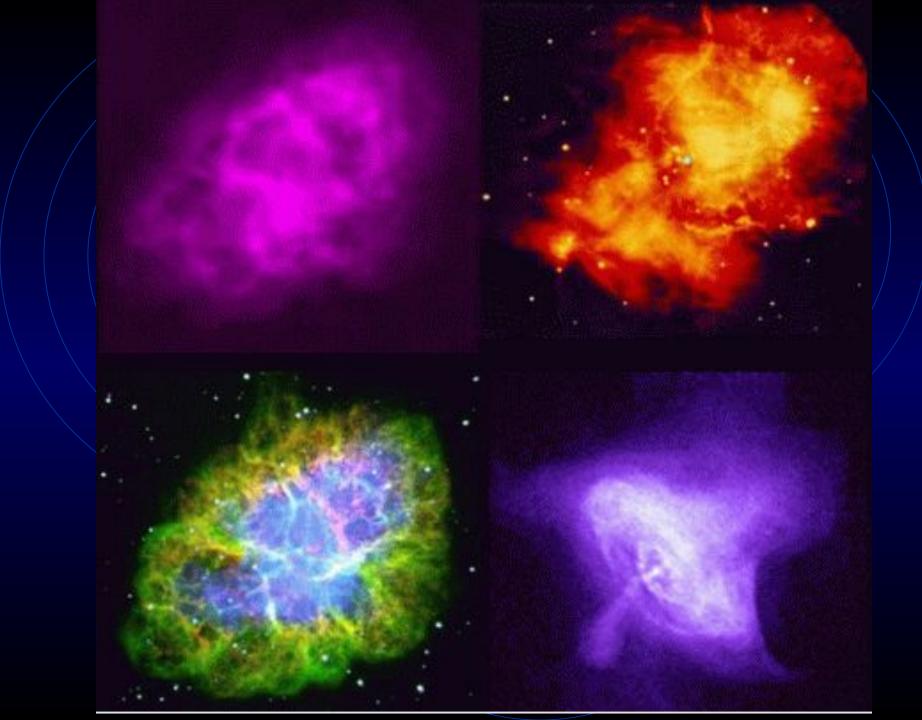
Интересные подтверждения наблюдения за вспышкой Сверхновой в Северной Америке индейскими племенами навахо





Анализ показывает, что таким явлением могла быть только вспышка Сверхновой 1054 года в созвездии Тельца.

В настоящее время вспышку Сверхновой 1054 года относят ко ІІ типу, что подтверждается современными наблюдательными данными



От вспышки Сверхновой в Тельце в настоящее время осталась расширяющаяся Крабовидная туманность, совпадающая с мощным источником радиоизлучения.



### Сверхновая Кеплера 1604 года в Змееносце

# Сверхновую звезду заметили в Европе 9 октября 1604 года

10 октября - в Китае

Первые упоминания в корейских источниках относятся к 13 октября. В середине октября звезда-гостья стала ярче Юпитера.

Открытию сверхновой сопутствовали благоприятные обстоятельства - она вспыхнула всего в трех градусах к северо-западу от планет Юпитера и Марса, которые как раз были в соединении

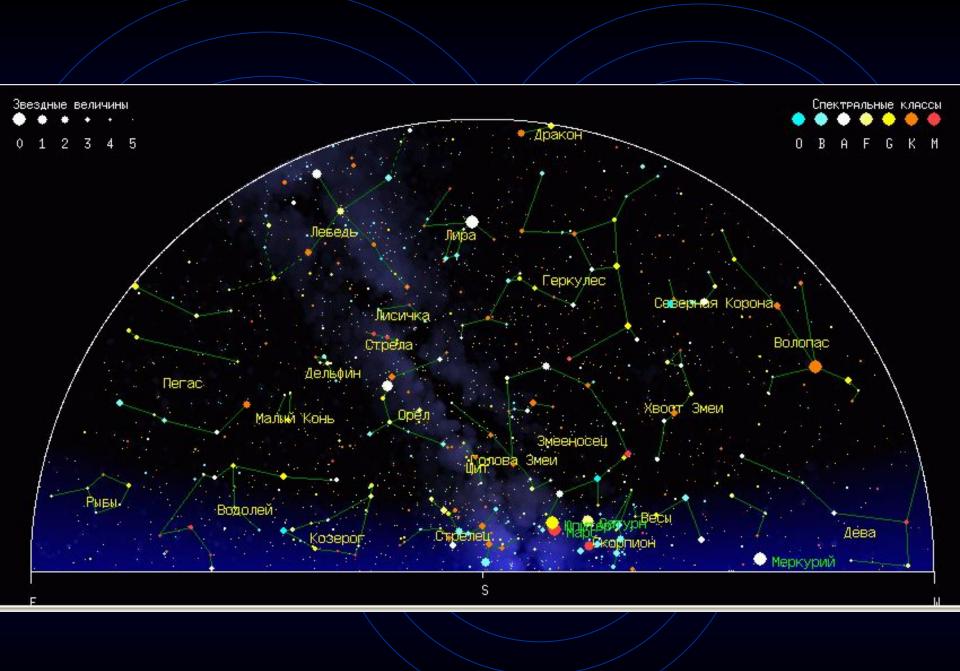
С помощью электронных планетариев были рассмотрены взаимные расположения Юпитера, Марса и место, где в настоящее время наблюдается остаток вспышки Сверхновой Кеплера в октябре 1604 года с помощью электронных планетариев.

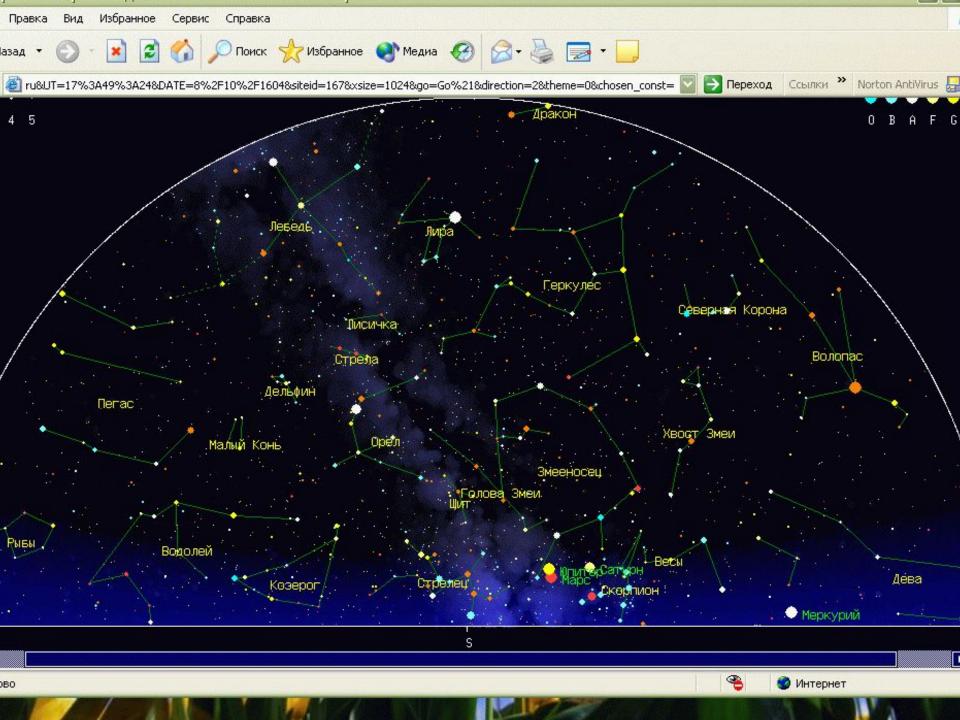
Была поставлена задача объяснить с помощью электронных планетариев, почему в китайских хрониках написано, что звезда-гостья была то видна, то нет и сделать вывод о доверии к этим хроникам.

Сверхновая Кеплера вспыхнула в созвездии Змееносца, где межзвездное поглощение велико, поэтому в видимом диапазоне остаток от вепышки практически не наблюдается

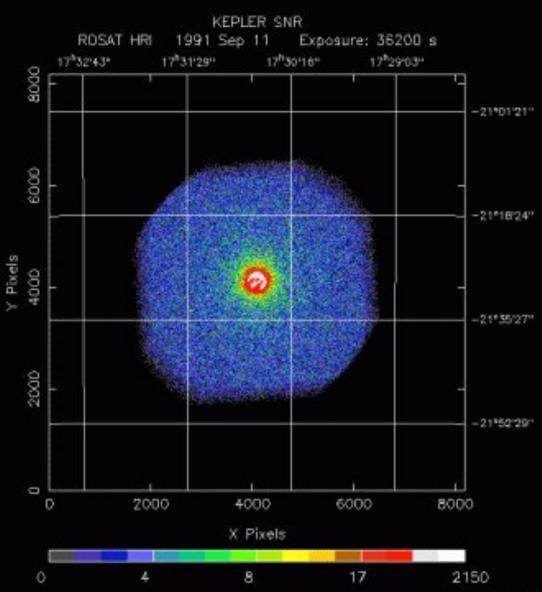
#### Инфракрасное излучение центра нашей Галактики





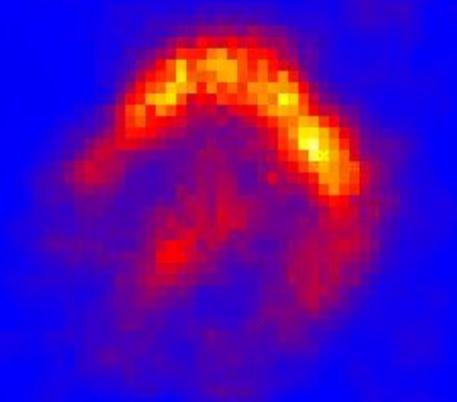


#### Сверхновая Кеплера



## Сверхновая Кеплера

Kepler's SNR



K.Kinugasa / Gunna Astronomical Observatory, H.Tsunemi / Osaka Univ.

# Kepler SNR 1604 **ROSAT HRI** 2 arcmin **MPE**



