## UNIVERZITA J. E. PURKYNĚ V ÚSTÍ NAD LABEM

Přírodovědecká fakulta

Přírodovědecká fakulta, Univerzita J. E. Purkyně v Ústí nad Labem

## Nasa Exoplanets Data Lakehouse

Autor: Patrik Poklop

## Obsah

1	Uvod do seminární práce	2				
2	2 Výběr databázového systému					
3	Výběr databáze	2				
4	Vytváření tabulky exoplanet v db systému 4.1 ERD hlavní tabulky	2 4 5				
5	Vytvoření dimenzionálních tabulek	7				
6	ERD diagram	13				
7	Uložení DLH databáze do souboru	14				
8 Práce s Lakehouse databází						
9	Query vyhledávání	16				
10	Ukládání a načítání selectů 10.1 Načtení selectů	<b>18</b>				
11	Statistické grafy  11.1 Heatmapa zobrazující počty exoplanet podle roku objevu a metody detekce 11.2 Graf s časovou řadou počtu objevených exoplanet podle roku objevu 11.3 Sloupcový graf počtu objevených exoplanet podle roku objevu s kategoriemi typů exoplanet	19 19 20				
	<ul> <li>11.4 Sloupcový graf počtu objevených exoplanet podle roku objevu s kategoriemi typů metod detekce</li></ul>	23				
	kategoriemi jejich vzdálenosti	25 26				

## 1 Úvod do seminární práce

Vybral jsem si seminární práci na téma exoplanet a informací o nich, kde vytvořím k nim DLH. Práce je udělaná v programovacím jazyce Python. Práce je rozdělena na dvě části programovacího kódu v pythonu. První "DLH\_exoplanets\_commit.py" je pro vytvoření databáze a druhý "DLH\_exoplanets\_storages\_use.py" je pro načítání dat z Lakehouse souborů, práce s nimi a vytváření statistických grafů k nim. Repozitář se všemi těmito kódy a soubory je k dispozici na:

https://github.com/imang212/NASA\_exoplanets\_OLAP)

## 2 Výběr databázového systému

Pro svou seminární práci jsem si vybral DuckDB databázový systém (https://duckdb.org/), který umožňuje vytváření kombinovaného DLH databázového systému, kde je možnost vytváření dimenzí dat a datových jezer s daty. DuckDB je zároveň jednoduchý, rychlý a perfektní pro vytváření menších nebo středních DLH. Hlavní důvod proč jsem si vybral tenhle systém, že je u něho možnost práce v Pythonu i v dalších programovacích jazycích.

## 3 Výběr databáze

Pro svou seminární práci jsem si vybral vypracovanou tabulku NASA Exoplanet od autora Aditya Mishra ML, která obsahuje data z amerického vládního NASA archivu s vylepšenějším popisem některých vlastností na stránkách kaggle.com v csv formátu https://www.kaggle.com/datasets/adityamishraml/nasaexoplanets Ze stránek oficiálního amerického vládního archivu exoplanet NASA jsem si stáhl druhou tabulku objevených exoplanet, která je také k dispozici v csv formátu na jejich stránkách. https://exoplanetarchive.ipac.caltech.edu.

## 4 Vytváření tabulky exoplanet v db systému

Nejdřív si vytvořím první python soubor "DLH\_exoplanets\_storages\_use.py", který bude sloužit pro prvotní vytvoření DWH databáze s hvězdicových schématem a jejího uložení do DLH souborů.

Zobrazíme si csv soubory, abychom měli přehled o tom, co tabulky obsahují za data.

```
db = duckdb.read_csv("adityamishraml/nasaexoplanets/versions/2/cleaned_5250.csv")
duckdb.sql("SELECT * FROM 'db'").show()

db2 = duckdb.read_csv("PS_2025.04.28_06.13.44.csv")
duckdb.sql("SELECT * FROM 'db'").show()
```

Obrázek 1: Zobrazení tabulek pomocí duckdb a pandas knihovny

Příkazem show používám duckdb i pandas knihovnu pro zobrazení dataframu dat v tabulce, poté máme přibližný přehled o struktuře tabulky.

Pro připojení k DuckDB budu potřebovat nainstalované knihovny pro práci v pythonu "duckdb" a pro zobrazování grafů "pandas".

```
# pip install duckdb
import duckdb
import pandas as pd

# connect to DuckDB
con = duckdb.connect()
```

Obrázek 2: Ukázka kódu připojení v Pythonu

Vytvoříme tabulku, kde si vezmu všechno z první tabulky a potom jí spojím s potřebný sloupci pro práci s časovými dimenzemi z druhé tabulky.

```
con.execute("""

con.execute("")

con.execute("""

con.execute(""")

con.execute("""

con.execute(""")

con.execute("")

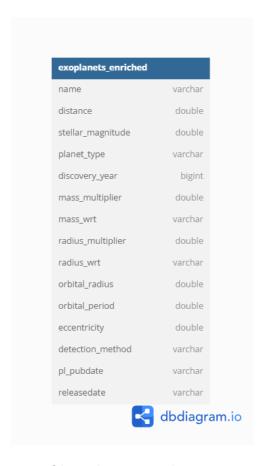
con.execute(""")

con.execute(""")
```

Obrázek 3: Vytvoření hlavní tabulky

Tímto příkazem jsem vytvořil hlavní tabulku exoplanet v DuckDB spojením všech sloupců z první tabulky a poté tabulku spojím s výběrem sloupců obsahujících časové údaje pro práci s časovými dimenzemi z druhé tabulky. Druhou tabulku připojím LEFT JOINEM, který ignoruje případné NULL hodnoty na levé straně a vrátí všechny hodnoty z levé strany. Následně jsem z toho vytvořil tabulku "exoplanets".

### 4.1 ERD hlavní tabulky



Obrázek 4: ERD diagram

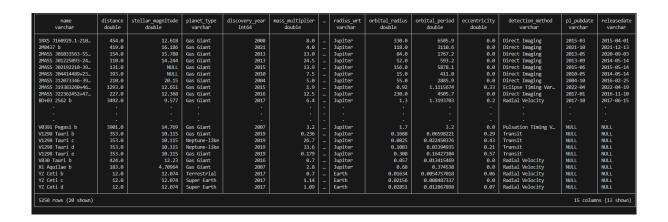
Tento ERD diagram vytvořený pomocí webové api (dbdiagram.io) nám zobrazuje hlavní sloupce po spojení a vytvoření tabulky a datové typy k nim.

#### 4.2 Zobrazení tabulek a informací

Zobrazíme si část tabulky pomocí pandas knihovny pro zobrazení dataframů, kde příkaz vezme začátek a konec z obou stran tabulky.

22 con.table("exoplanets").show()

Obrázek 5: Příkaz k zobrazení informací o tabulce



Obrázek 6: Ukázka informací zobrazených v mé tabulce

Z této tabulky můžeme mít přehled o dané tabulce v db, kolik v ní je sloupců, kolik v ní je položek a jak přibližně vypadájí názvy některých údajů uložených v tabulce. Dále si informace o proměnných v tabulce pomocí příkazu fetchdf().

### 23 print(con.execute("DESCRIBE exoplanets").fetchdf())

Obrázek 7: Příkaz k zobrazení informací o proměnných v dané tabulce

	column_name	column_type	null	key	default	extra
0	name	VARCHAR	YES	None	None	None
1	distance	DOUBLE	YES	None	None	None
2	stellar_magnitude	DOUBLE	YES	None	None	None
3	planet_type	VARCHAR	YES	None	None	None
4	discovery_year	BIGINT	YES	None	None	None
5	mass_multiplier	DOUBLE	YES	None	None	None
6	mass_wrt	VARCHAR	YES	None	None	None
7	radius_multiplier	DOUBLE	YES	None	None	None
8	radius_wrt	VARCHAR	YES	None	None	None
9	orbital_radius	DOUBLE	YES	None	None	None
10	orbital_period	DOUBLE	YES	None	None	None
11	eccentricity	DOUBLE	YES	None	None	None
12	detection_method	VARCHAR	YES	None	None	None
13	pl_pubdate	VARCHAR	YES	None	None	None
14	releasedate	VARCHAR	YES	None	None	None

Obrázek 8: Ukázka zobrazených informací o proměnných v mé tabulce

Nyní máme přehled o všech proměnných, co obsahuje tabulka a o jejich vlastnostech. o jaký je datový typ se jedná, jestli je nulová, jestli je daná proměnná klíč nebo jestli je výchozí či extra.

### 5 Vytvoření dimenzionálních tabulek

Nyní si vytvoříme 9 dimenzionáních tabulek.:

- dim\_planet\_type obsahuje rozdělení na typy planet
- dim\_detection\_method Obsahuje metody detekce planety rozdělení podle dimenzionálních kategorií.
- dim\_stellar\_type Obsahuje kategorie zářivosti hvězdy dané planety podle její vzdálenosti od hvězdy Very Bright, Bright, Moderate, Dim a Very Dim.
- dim\_mass\_category Obsahuje hmotnosti planet rozdělené do kategorií Very Low Mass, Low Mass, Medium Mass a High Mass.
- dim\_distance\_category -obsahuje vzdálenosti planet rozdělené do kategorií Very Close(<10 ly), Close (<100 ly), Medium (<1000 ly) a Far (>1000 ly).
- dim\_orbit\_category Obsahuje planety rozdělené podle vzdálenosti jejich oběhu Very Short, Short, Moderate a Long.
- dim\_brightness\_category Obsahuje planety rozdělené podle jasu Very Bright, Bright, Dim a Very Dim.
- dim\_discovery\_era Obsahuje planety rozdělené podle éry objevení: <2000, Early 21st Century, Kepler Era a Modern Era.
- dim\_date Obsahuje časová data o zveřejnění planet, kde celé datum je rozdělené na rok, měsíc, den, název měsíce a název dne.

Ukázka kódu vytvoření dimenzionálních tabulek v DuckDB přes Python.:

```
## vytvoreni dim tabulek
\# dim planet type
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim planet type_AS
____SELECT_ROW NUMBER()_OVER_()_AS_planet type id,_planet type
___FROM_(
SELECT_DISTINCT_planet type
____FROM_exoplanets
___)_t;
""")
\# \ dim \ \ detection \ \ method
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim detection method_AS
____SELECT_ROW_NUMBER()_OVER_()_AS_detection_method_id,_detection_method
___FROM_(
SELECT_DISTINCT_detection method
____FROM_exoplanets
```

```
_{\text{\tiny LLL}})_{\text{\tiny L}} t ;
""")
\# dim stellar type
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim_stellar_type_AS
SELECT_ROW NUMBER()_OVER_()_AS_stellar type id,_distance,_stellar magni
JJJJJJJCASE
_____WHEN_stellar magnitude_<_0_THEN_'very_bright'
____WHEN_stellar_magnitude_BETWEEN_0_AND_2_THEN_'bright'
_____WHEN_stellar_magnitude_BETWEEN_2_AND_5_THEN_'moderate'
_____WHEN_stellar_magnitude_BETWEEN_5_AND_10_THEN_'dim'
LULLUL END AS brightness category
___FROM_(
SELECT_DISTINCT_distance, stellar magnitude
____FROM_exoplanets
_____WHERE_distance_IS_NOT_NULL_AND_stellar_magnitude_IS_NOT_NULL
 ___)_t;
""")
\#\ dim\_\ mass\_\ category
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim mass category_AS
____SELECT_ROW NUMBER()_OVER_()_AS_mass category id,_mass multiplier,
JJJJJJCASE
_____WHEN_ mass _ multiplier_<_ 0.1_THEN_ 'Very_Low_Mass'
_____WHEN_ mass multiplier_<_1_THEN_ 'Low_Mass'
_____WHEN_ mass _ multiplier _< _5_THEN_ 'Medium_ Mass '
\cup = 
UUUUUUUUUUELSE, 'Very High Mass'
LULLULEND_AS_ mass category
_{-}_FROM_{-}(
___SELECT_DISTINCT_mass_multiplier,
____FROM_exoplanets
\exists \exists \exists \exists \exists t ;
""")
\# \ dim \ \ distance \ \ category
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim_distance_category_AS
____SELECT_ROW_NUMBER()_OVER_()_AS_distance_category_id,_distance,
____CASE
_____WHEN_ distance <_ 10 THEN_ 'Very_Close_(<10 ly)'
\cup = 
_____WHEN_ distance <_ 1000 THEN_ 'Medium_ (<1000 ly ) '
```

```
____END_AS_distance category
_{-}_{-}FROM_{-}(
____SELECT_DISTINCT_distance,
____FROM_exoplanets
_____WHERE_distance_IS_NOT_NULL
\verb"---" \mathsf{-} \mathsf{t} ;
\# dim\_orbit\_category
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim_orbit_category_AS
____SELECT_ROW NUMBER()_OVER_()_AS_orbit category id,_orbital period,
____CASE
JUJUJUJUJUJUJUMEN_orbital_period_<_100_THEN_'Short'
____WHEN_ orbital_period_<_1000_THEN_ 'Moderate'
CCCCCCCCCCCELSEC'Long'
____END_AS_period class
_{-}_FROM_(
____SELECT_DISTINCT_orbital_period,
____FROM_exoplanets
_____WHERE_orbital_period_IS_NOT_NULL
___)_t;
""")
\# \ dim \ brightness \ category
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim_brightness_category_AS
____SELECT_ROW NUMBER()_OVER_()_AS_brightness category id,_stellar magnitud
____CASE
____WHEN_stellar magnitude_<_5_THEN_'Very_Bright'
JJJJJJJWHEN_stellar_magnitudeJ<_10JTHEN_'Bright'
UUUUUUUELSEU 'VeryuDim'
____END_AS_brightness_category
_{\text{LLL}}FROM_ (
____SELECT_DISTINCT_stellar magnitude,
____FROM_exoplanets
_____WHERE_stellar_magnitude_IS_NOT_NULL
___)_t;
\# \ dim\_ \ discovery\_ \ era
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim_discovery era_AS
____SELECT_ROW NUMBER()_OVER_()_AS_discovery era id,_discovery year,
____CASE
______WHEN__discovery_year_<_2000_THEN_' <2000'
_____WHEN_discovery year_<_2010_THEN_'Early_21st_Century'
```

```
_____WHEN_discovery year_<_2020_THEN_'Kepler_Era'
____ELSE_'Modern_Era'
____END_AS_discovery era
JJJJFROMJ (
____SELECT_DISTINCT_discovery year
____FROM_exoplanets
____)_t;
\# dim date
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_dim date_AS
JJJSELECT
____ROW NUMBER()_OVER_()_AS_date id,
____CAST(releasedate_AS_DATE)_AS_date,
____date part('year',_CAST(releasedate_AS_DATE))_AS_year,
____date part('month', _CAST(releasedate_AS_DATE))_AS_month,
____strftime(CAST(releasedate_AS_DATE),_'%B')_AS_month name,
____date_part('day',_CAST(releasedate_AS_DATE))_AS_day,
____strftime (CAST(releasedate_AS_DATE),_'%A')_AS_weekday name
___FROM_ (
____SELECT_DISTINCT_releasedate
____FROM_exoplanets
_____WHERE_releasedate_IS_NOT_NULL
___)_t;
""")
```

Vytvořili jsme dimenzionální tabulky, které pak budou propojeny podle id hodnoty záznamu v tabulce. U některých tabulek je použit CASE, který nám vytvoří sloupce s rozdělením do pojmenovaných kategorií podle hodnoty, která do tabulky vstupuje. Důležité je u těchto tabulek mít u SELECT příkazu DISTINCT, který nám poté vrátí pouze odlišné hodnoty.

Nyní, když máme vytvořeny dimenzionální tabulky, stačí je namapovat na naší hlavní tabulku exoplanet.

```
\# propojeni dimenzionalnich tabulek s tabulkou exoplanet
con.execute("""
____CREATE_OR_REPLACE_TABLE_exoplanets_AS
____p.planet_type_id,
____d.detection_method_id,
Julius.stellar type id,
____m.mass_category_id,
____dc.distance_category_id,
____o.orbit_category_id,
____b.brightness_category_id,
____de.discovery_era_id,
_{\tt UUUUUUdt.date\_id}
___FROM_exoplanets_e
\cup_LEFT_JOIN\_dim\_planet\_type\_p\_ON\_e.planet\_type\_=\_p.planet\_type
____LEFT_JOIN_dim detection method_d_ON_e.detection method_=_d.detection me
____LEFT_JOIN_dim_stellar_type_s_ON_e.distance_=_s.distance_AND_e.stellar_m
____LEFT_JOIN_dim mass category_m_ON_e.mass multiplier_=_m.mass multiplier
____LEFT_JOIN_dim distance category_dc_ON_e.distance_=_dc.distance
____LEFT_JOIN_dim_orbit_category_o_ON_e.orbital_period_=_o.orbital_period
____LEFT_JOIN_dim brightness category_b_ON_e.stellar magnitude_=_b.stellar :
____LEFT_JOIN_dim_discovery_era_de_ON_e.discovery_year_=_de.discovery_year
____LEFT_JOIN_dim_date_dt_ON_CAST(e.releasedate_AS_DATE)_=_dt.date;
```

U hlavní tabulky exoplanets jsem si vytvořil ID sloupce ke všem 9 dimenzionálním tabulkám, abych je mohl propojit s hlavní tabulkou exoplanets podle hodnot sloupců dimenzionálních tabulek s hodnotami daného sloupce v tabulce exoplanet, podle kterých potom vytvořím sloupec dousedního klíče pro každý záznam v tabulce exoplanet jeho ID propojí s odpovídajícím ID v dimenzionální tabulce. Zase používám LEFT JOIN, aby to ignorovalo prázdné hodnoty vlevo.

Dále si zkontrolujem, jestli se nám všechny tabulky vytvořily.

```
print(con.execute("SHOW_TABLES").fetchdf()))
```

```
name

dim_brightness_category

dim_date

dim_detection_method

dim_discovery_era

dim_distance_category

dim_mass_category

dim_orbit_category

dim_planet_type

dim_stellar_type

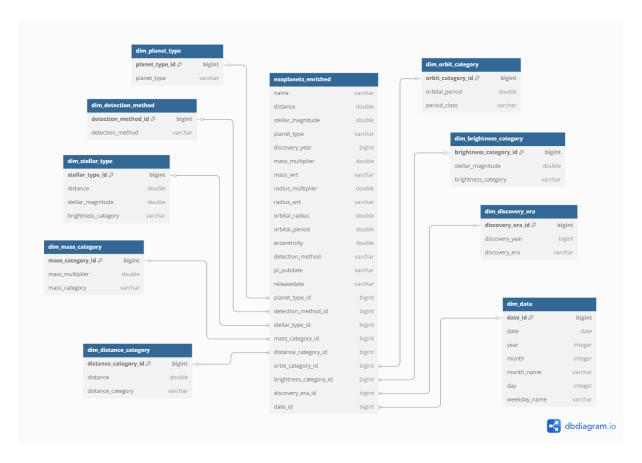
exoplanets
```

Obrázek 9: Zobrazení všech vytvořených tabulek

Tady můžeme vidět výpis všech vytvořených tabulek v DuckDB systému řazených od 0.

## 6 ERD diagram

Sestavený výsledný ERD diagram pomocí webové aplikace dbdiagram.io.



Obrázek 10: Výsledný ERD diagram

Nyní můžeme vidět výsledný ERD diagram databáze, který reprezentuje hvězdicové schéma, kde je několik dimenzionálních tabulek připojené k hlavní tabulce pomocí ID. Každá dimenzionální tabulka má primární klíč, který je spojený s daným sousedním klíčem u hlavní tabulky. Teďka se vytvořilo tzv hvězdicové schéma.

### 7 Uložení DLH databáze do souboru

Aby vytvořené tabulky nebyli ztraceny, uložíme je Parquet(Lake) souborů, kde se nám vytvoří soubory pro Lakehouse úložiště. Všechny je uložím do nově vytvořené složky "dimensions". Ukládám do složky, aby se dalo lépe vyznat v souborech.

```
import os
os.makedirs('dimensions', exist_ok=True)
# lakehouse storage
con.execute("""
____COPY_exoplanets_TO_'exoplanets.parquet'_(FORMAT_'parquet');
____COPY_dim_planet_type_TO_'dimensions/dim_planet_type.parquet'_(FORMAT_'parquet');
____COPY_dim_detection_method_TO_'dimensions/dim_detection_method.parquet'_
___COPY_dim_stellar_type_TO_'dimensions/dim_stellar_type.parquet'_(FORMAT__COPY_dim_mass_category_TO_'dimensions/dim_distance_category.parquet'_(FORMAT__COPY_dim_orbit_category_TO_'dimensions/dim_orbit_category.parquet'_(FORMAT__COPY_dim_brightness_category_TO_'dimensions/dim_orbit_category.parquet'_(FORMAT__COPY_dim_brightness_category.parquet'_(FORMAT__COPY_dim_discovery_era_TO_'dimensions/dim_discovery_era.parquet'_(FORMAT__COPY_dim_discovery_era_TO_'dimensions/dim_discovery_era.parquet'_(FORMAT__COPY_dim_date_TO_'dimensions/dim_date.parquet'_(FORMAT_'parquet');
"""")
```

V totmto kódu jsem vytvořil, ke každé vytvořené tabulce v databázi kopii pomocí příkazu COPY. Dimenzionální tabulky jsem poté uložil ve formátu parquet do nové vytvořené složky "dimensions" pomocí OS knihovny a hlavní tabulku exoplanet jsem uložil také ve formátu parquet do aktuální root složky. Tomuto už by se dalo říkat DLH databáze.

#### 8 Práce s Lakehouse databází

Začneme další část kódu v Pythonu do nového souboru "DLH\_exoplanets\_storages\_use.py", která nám bude pracovat s Lakehouse soubory. Začneme pracovat s uloženými parquet(Lake) soubory. Načtu si je tak, že si ke každému z nich vytvořím VIEW.

```
import duckdb
import pandas as pd
from os import makedirs
con = duckdb.connect()
con.execute("""
____CREATE_VIEW_dim_planet_type_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim_planet_typ
____CREATE_VIEW_dim detection method_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim detection
____CREATE_VIEW_dim_stellar_type_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim_stellar_t
____CREATE_VIEW_dim_mass_category_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim_mass_ca
____CREATE_VIEW_dim_distance_category_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim_distance_
____CREATE_VIEW_dim_orbit_category_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim_orbit_
____CREATE_VIEW_dim brightness category_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim b
____CREATE_VIEW_dim_discovery_era_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim_discover
____CREATE_VIEW_dim date_AS_SELECT_*_FROM_'dimensions/dim date.parquet';
____CREATE_VIEW_exoplanets_AS_SELECT_*_FROM_'exoplanets.parquet';
""")
```

Tímto příkazem se zase vybrali všechny tabulky a vytvořili se z nich views, abychom s nimi mohli pracovat.

### 9 Query vyhledávání

Nyní si nad načtenými daty vyzkoušíme query vyhledávání.

```
#zobrazeni planet se vzdalenostmi a jejich kategoriemi
print(con.execute("""
_____SELECT_e.name,_e.distance,_dc.distance_category
____FROM_exoplanets_e
____JOIN_dim_distance_category_dc_ON_e.distance_category_id_=_dc.distance_"""").df().head())
```

```
distance
                                          distance_category
                         name
                                          Medium (<1000 ly)
0
   2MASS J01225093-2439505 b
                                   110.0
                                          Medium (<1000 ly)
   2MASS J12073346-3932539 b
                                   210.0
2
                 BD-06 1339 b
                                    66.0
                                             Close (<100 ly)
3
                                            Close (<100 ly)
                 BD-06 1339 c
                                    66.0
4
                 BD-08 2823 b
                                   135.0
                                          Medium (<1000 ly)
```

Obrázek 11: Ukázka tabulky

Select pro zobrazení hlavičky planet s jejich kategoriemi vzdáleností, kde z tabulky spojenou s dimenzionální tabulkou kategorií vzdáleností, vyberu názvy planet, vzdálenost z tabulky exoplanet a kategorii vzdálenosti z dimenzionální tabulky s kategoriemi vzdáleností. Na obrázku je vidět ukázka zobrazení dat z tohoto selectu.

```
print(con.execute("""

_____SELECT_dc.distance_category_as_category,_count(dc.distance_category
____FROM_dim_distance_category_as_dc
____GROUP_BY_dc.distance_category
____ORDER_BY_dc.distance_category
_____ORDER_BY_dc.distance_category
________ORDER_BY_dc.distance_category
```

```
category category_count

0 Close (<100 ly) 85

1 Far (>1000 ly) 1811

2 Medium (<1000 ly) 645

3 Very Close (<10 ly) 1
```

Obrázek 12: Ukázka tabulky

Pomocí dimenzionální tabulky si spočítám kolik v každé kategorii vzdálenosti je planet. Z dimenzionální tabulky si vyberu kategorii a poté spočítám celkový počet u dané kategorie, aby mi to zobrazilo co chci, nesmím zapomenout to seskupit podle kategorie vzdálenosti a také seřadit podle kategorie vzdálenosti pro lepší přehled. Na obrázku je ukázka zobrazení těchto dat s kategoriemi z tohoto selectu.

#### 10 Ukládání a načítání selectů

Výsledky vytvořených selectů se také dají uložit do parquet(Lake) souborů

```
makedirs('results', exist_ok=True)
con.execute("""

____COPY_(
____SELECT

____de.discovery_era,

____dm.detection_method,

____COUNT(*)_AS_num_planets

____FROM_exoplanets_e

___JOIN_dim_discovery_era_de_ON_e.discovery_year_=_de.discovery_year

____JOIN_dim_detection_method_dm_ON_e.detection_method_id_=_dm.detection_method_color_GROUP_BY_de.discovery_era,_dm.detection_method

____ORDER_BY_num_planets_DESC

_____)_TO_'results/planets_era_detection_method.parquet'_(FORMAT_'parquet')

""")
```

Tímto jsme uložili kopii selectu spojenom s dimenzionálníi tabulkami do lake souboru, kterou jsme uložili do parquet souboru do nové složky s výsledky pojmenované "results". Vytvořila se kopie, kde jsem z hlavní tabulky exoplanet označenou jako e, spojenom s dimenzionálními tabulkami dim\_discovery\_era rozdělující roky objevů planet do období a dim\_detection\_method rozdělující metody detekce do dimenzí. Z tabulky dim\_discovery\_era jsem vybral období objevu a z tabulky dim\_detection\_method jsem vybral metodu detekce. Všechny planety spočítal pomocí count(\*) příkazu. Všechny záznamy jsem seskupil pomocí období objevu a poté metody detekce. Tabulku jsem seřadil podle počtu exoplanet sestupně.

#### 10.1 Načtení selectů

Znovu si načtu z lake souboru jako tabulku zobrazení počtu planet podle roku objevu a metody detekce.

U tohoto příkazu stačí, když ze souboru vyberu všechno, převedu to na dataframe a zase s tím mohu pracovat.

### 11 Statistické grafy

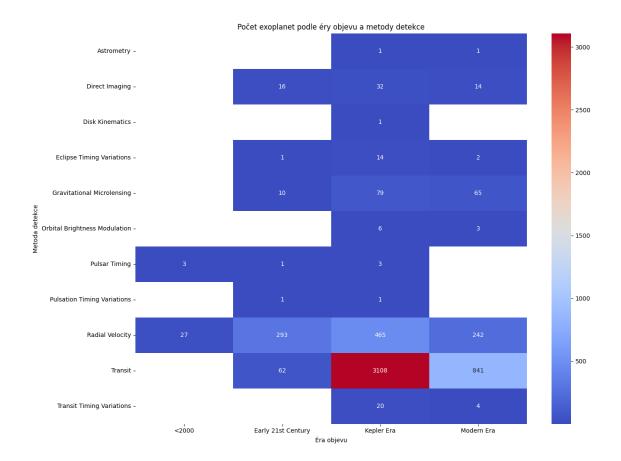
Nyní si ukážeme, jak DLH úložiště je užitečné pro práci s načítání statistických a vytvářením grafů z nich.

# 11.1 Heatmapa zobrazující počty exoplanet podle roku objevu a metody detekce

```
# Prevod na kontingencni tabulku (pivot)
pivot = df.pivot(index='detection_method', columns='discovery_era', values=
makedirs('graphs', exist_ok=True)

# Heatmapa
plt.figure(figsize=(14, 10))
sns.heatmap(pivot, annot=True, fmt=".0f", cmap="coolwarm")
plt.title("Pocet_exoplanet_podle_ery_objevu_a_metody_detekce")
plt.xlabel("Era_objevu")
plt.ylabel("Metoda_detekce")
plt.tight_layout()
plt.savefig('graphs/exoplanet_era_detection_heatmap.png')
plt.close()
```

Nejdříve si převedu dataframe na kontingenční tabulku neboli pivot pomocí příkazu pivot(), kde si označím kterou proměnnou chci jako index, která chci, aby mi reprezentovala sloupce a která mi bude reprezentovat hodnoty v políčkách heatmapy. Následně se mi tabulka pomocí příkazu pivot() převede do odpovídajícího formátu pro vykreslení heatmapy. Vytvořím graf heatmapy pomocí seaborn knihovny. Výsledné grafy si budu ukládat do složky "graphs".



Obrázek 13: Heatmapa

V heatmapě můžeme vidět, v kterých částech je častější výskyt označeých červeně a nebo v kterých naopak ne bez čísla nebo zabarvených tmavě modře.

## 11.2 Graf s časovou řadou počtu objevených exoplanet podle roku objevu

```
con.execute("""

____COPY_(
____SELECT

____SELECT

_____SELECT

_____COUNT(*)_AS_num_planets

_____FROM_exoplanets_e

____JOIN_dim_discovery_era_de_ON_e.discovery_year___de.discovery_year

_____JOIN_dim_detection_method_dm_ON_e.detection_method_id_=_dm.detection

_____GROUP_BY_de.discovery_year

_____ORDER_BY_de.discovery_year

_____ORDER_BY_de.discovery_year

_____ORDER_BY_de.discovery_year_count_timeline.parquet'_(FORMAT_')r

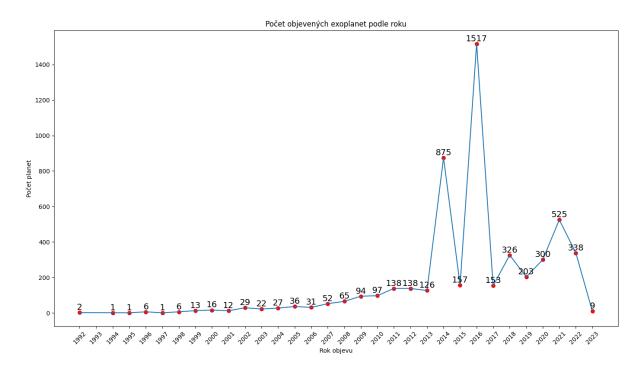
""")

df = con.execute("""SELECT_*_FROM_'results/planets_discovery_year_count_timeline.
```

Zase si vytvořím odpovídající select spojený s dimenzionálními tabulky jako v předešlé kopii selectu pro graf s časovou řadou počtu exoplanet podle roku objevu a potom si zase vyberu všechno z toho souboru a převedu to na dataframe. Nyní přejdeme k vykreslení grafu.

```
plt.figure(figsize=(14, 8))
sns.lineplot(data=df, x='discovery_year', y='num_planets')
plt.scatter(data=df, x='discovery_year', y="num_planets", color='red')
for i, row in df.iterrows():
    plt.text(row['discovery_year'], row['num_planets'] + 5, str(row['num_planets'] + 5, st
```

V tomto kódě jsem zase pomocí seaborn knihovny pomocí příkazu lineplot() jsem vykreslil odpovídající časovou křivku. Nastavil jsem si větší šířku grafu, aby data byla přehlednější. Udělal jsem na grafu body, aby lépe šli vidět vrcholy a ke každému bodu jsem přidal popis s počtem planet. Nezapomněl jsem upřesnit na x ose roky, pro lepší přehled.



Obrázek 14: Časová řada počtů objevených exoplanet v rocích

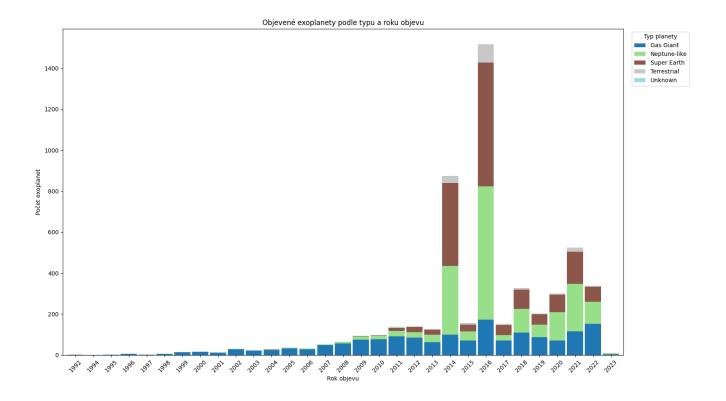
Tato časová řada nám ukazuje, že nejsilnější trend byl v roce 2016 s hodnotou 1517 a také i u roků kolem 2014-2022 byl vyšší. Naopak nejnižší trend byl u roků 1992-2002,

kde nepřesáhl 20 objevených exoplanet. Zde je vidět, že nám křivka postupně roste od nejnižšího až po vysoké hodnoty kromě posledního roku 2023.

## 11.3 Sloupcový graf počtu objevených exoplanet podle roku objevu s kategoriemi typů exoplanet

```
con.execute("""
___COPY_(
JJJJJJJSELECT
____de.discovery_year,
____e.planet_type,
____FROM_exoplanets_e
___JOIN_dim_discovery_era_de_ON_e.discovery_year_=_de.discovery_year
____GROUP_BY_de.discovery year, _e.planet type
____ORDER_BY_de.discovery_year
____)_TO_ 'results/exoplanet_discovery_count_by_year.parquet'_ (FORMAT_'parqu
df = con.execute("""SELECT_*_FROM_'results/exoplanet_discovery_count_by_yea
\#print(df)
df_pivot = df.pivot(index='discovery_year', columns='planet_type', values='
df_pivot.plot(kind='bar', stacked=True, colormap='tab20', figsize=(16, 9),
plt.title("Objevene_exoplanety_podle_typu_a_roku_objevu")
plt.xlabel("Rok_objevu")
plt.ylabel("Pocet_exoplanet")
plt.xticks(rotation=45)
plt.legend(title='Typ_planety', bbox to anchor=(1.01, 1), loc='upper_left')
plt.tight layout()
plt.savefig("graphs/bar_plot_planet_type_by_year.png")
plt.close()
```

V tomto kódu je postup vytvoření takové sloupcového grafu,kde si zase z dataframu potřebuji udělat pivot, kde ošetřím i nulové hodnoty.



Obrázek 15: Sloupcový graf druhů objevených exoplanet podle roku

Z grafu vyplývá, že první objevené exoplanety do roku 2009 byli skoro všechny plynní obři. Až poté se začaly objevovat v roce 2010+ planety typu Neptunu, superzemě a terestriální planety a nebo dosud neznámé planety. V některých posledních sloupcích 2014+ dokonce u objevených exoplanet jsou více zastoupeny Superzemě a u některých planety typu Neptun než plynní obři. Možná, že to i může souviset s vývojem technologií určených pro objevování exoplanet.

## 11.4 Sloupcový graf počtu objevených exoplanet podle roku objevu s kategoriemi typů metod detekce

```
con.execute("""

____COPY_(
____SELECT

____SELECT

_____de.discovery_year,

_____dm.detection_method,

_____SFROM_exoplanets_e

____JOIN_dim_discovery_era_de_ON_e.discovery_year_=_de.discovery_year

_____JOIN_dim_detection_method_dm_ON_e.detection_method_id_=_dm.detection

_____GROUP_BY_de.discovery_year,_dm.detection_method

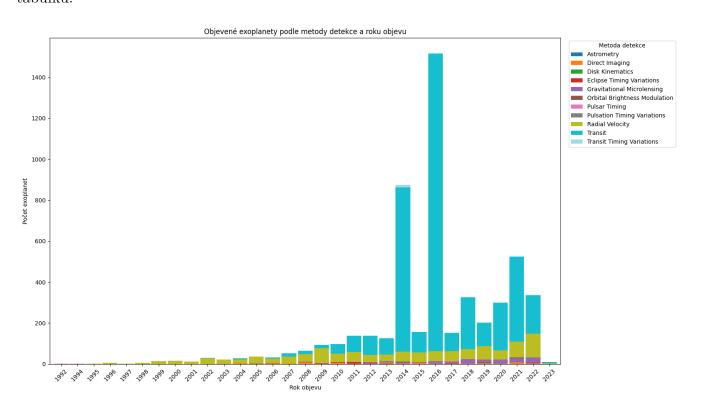
_____ORDER_BY_de.discovery_year

_____JTO_'results/exoplanet_detection_method_count_by_year.parquet'_(FORMAT
```

```
 \begin{array}{ll} {\rm df} = {\rm con.execute}\,(\,\hbox{\tt "\,"\,"SELECT\_*\_FROM\_\,'\,results/exoplanet\_detection\_method\_count}\, \\ \#p\,rint\,(\,df) \end{array}
```

```
df_pivot = df.pivot(index='discovery_year', columns='detection_method', val
df_pivot.plot(kind='bar', stacked=True, colormap='tab20', figsize=(16, 9),
plt.title("Objevene_exoplanety_podle_metody_detekce_a_roku_objevu")
plt.xlabel("Rok_objevu")
plt.ylabel("Pocet_exoplanet")
plt.ylabel("Pocet_exoplanet")
plt.xticks(rotation=45)
plt.legend(title='Metoda_detekce', bbox_to_anchor=(1.01, 1), loc='upper_lef
plt.tight_layout()
plt.savefig("graphs/bar_plot_detection_method_by_year.png")
plt.close()
```

Select a načtení probíhá stejně jako u předchozího grafu, akorát na jinou dimenzionální tabulku.



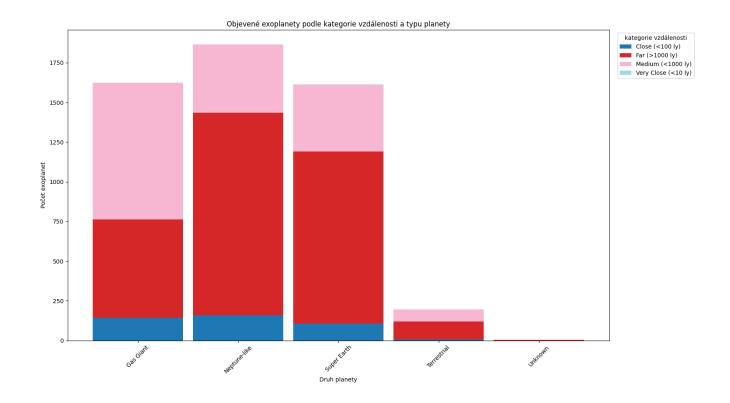
Obrázek 16: Sloupcový graf typů metod detekcí exoplanet podle roku

Z grafu je vidět, že předtím se většinou exoplanety objevovaly se pomocí metody radial velocity (dopplerovská spektroskopie), poté se poprvé od roku 2002 začala používat tranzitní metoda. Do roku 2009 se planety převážně objevovaly pomocí dopplerovské spektroskopie. Od roku 2010 začala převažovat tranzitní metoda. Občas se i použila metoda direct imaging nebo od 2016 se i občas použila metoda gravitational microlensing. V roce 2023 i začla nová metoda disk kinematics. Podle tohoto grafu jsem došel k závěru, že typ

objevené planety souvisí s technologií, jaká se právě v tech letech používala.

## 11.5 Sloupcový graf počtu objevených exoplanet podle množství jejich typu s kategoriemi jejich vzdálenosti

```
con.execute("""
 ___COPY_(
 JJJJJJJSELECT
 ____dd.distance_category,
 ____e.planet_type,
 ____FROM_exoplanets_e
 \verb| JOIN_dim_distance_category_dd_ON_e. distance_category_id_= | dd. dist
  \verb| JJJJJJJGROUP_BY_e.planet_type|, \verb| Jdd.distance_category|
 UUUUUUUORDER_BY_e.planet type
 \verb| _____) \_TO\_' results/exoplanet\_distance\_cat\_type\_count.parquet' \_ (FORMAT\_' parquet') \_ (FORMAT\_' parquet
 df = con.execute("""SELECT_*_FROM_'results/exoplanet distance cat type cour
\#print(df)
 df_pivot = df.pivot(index='planet_type', columns='distance_category', value
 df_pivot.plot(kind='bar', stacked=True, colormap='tab20', figsize=(16, 9),
  plt.title("Objevene_exoplanety_podle_kategorie_vzdalenosti_a_typu_planety")
 plt.xlabel("Druh_planety")
 plt.ylabel("Pocet_exoplanet")
  plt.xticks(rotation=45)
 plt.legend(title='kategorie_vzdalenosti', bbox_to_anchor=(1.01, 1), loc='up
 plt.tight layout()
 plt.savefig("graphs/bar_plot_planet type distance.png")
  plt.close()
```



Obrázek 17: Sloupcový graf typů planet rozdělený do kategorií vzdálenosti

V tomto grafu jsme téměř žádnou souvislost nenašli. Jde vidět, že stejný druh planety se vyskytuje i daleko ať už je to planeta typu Neptunu, plynný obr nebo Superzemě. Najdeme téměř stejné množství i do vzdálenosti 100 ly, 1000 ly nebo ve vzdálenosti víc, jak 1000 ly. Z tohoto grafu můžu pouze říci, že skoro žádná planeta se nenachází blízko naší země do 10 ly.

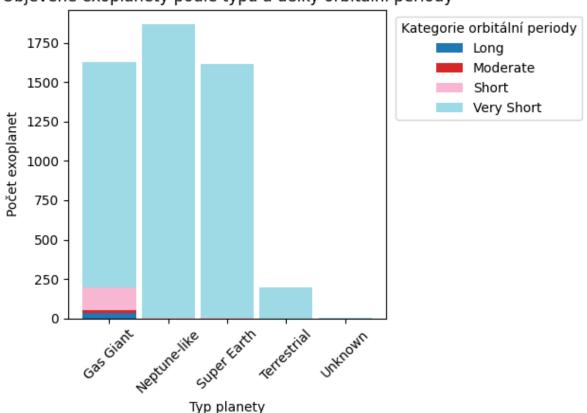
## 11.6 Sloupcový graf objevených exoplanet podle typu a délky orbitální periody

```
df = con.execute("""
____SELECT_*_FROM_'results/exoplanet_planet_type_orbit_period_count.parquet
""").df()

df_pivot = df.pivot(index='planet_type', columns='period_class', values='nu
plt.figure(figsize=(16, 9))
df_pivot.plot(kind='bar', stacked=True, colormap='tab20', width=0.9)

plt.title("Objevene_exoplanety_podle_typu_a_delky_orbitalni_periody")
plt.xlabel("Typ_planety")
plt.ylabel("Pocet_exoplanet")
plt.ylabel("Pocet_exoplanet")
plt.xticks(rotation=45)
plt.legend(title='Kategorie_orbitalni_periody', bbox_to_anchor=(1.01, 1), l
plt.tight_layout()
plt.savefig("graphs/bar_plot_planet_type_orbit_period.png")
plt.close()
```

#### Objevené exoplanety podle typu a délky orbitální periody



Obrázek 18: Sloupcový graf objevených exoplanet podle typu a délky orbitální periody V tomto grafu je vidět, že se pouze občas plynní obři mají dlouhou periodu objevu,

kratší nebo střední, jinak ostatní typy Superzemě, Terestriální a typu Neptun mají hodně krátkou periodu objevu Zřídka může mít krátkou periodu planeta typu Neptunu a nebo Superzemě.