۱. در این سوال ابتدا مختصات وسط ستاره را پیدا کرده و رئوس ستاره را با استفاده از فاصلهی نقاط سیاه از مرکز ستاره بدست می اوریم.

در ابتدا $BASE_DIR$ را برابر با فولدری که در آن هستید قرار دهید و img_name را برابر با نام عکس ستاره قرار دهید و در نهایت new_img_name را برابر با نام تصویری که میخواهید عکس جدید ذخیره شود قرار دهید و سپس دستور $python\ hw1_q1.py$ را اجرا کنید.

در ابتدا کد عکس را میخواند و با استفاده از get_star_center مختصات مرکز ستاره را پیدا میکند، این تابع علاوه بر مختصات مرکز ستاره یک threshhold بر میگرداند که متناسب با پیکسل های سیاه عکس میباشد که از آن در تابع $normalize_corners$ استفاده می شود برای حذف نقاط نزدیک به هم.

سپس در تابع $get_corners$ نقاط سیاه را به ترتیب فاصلشان از مرکز ستاره مرتب میکنیم و پس از نرمالایز کردن آنها و جذف نقاط نزدیک به هم ۵ تا نقاط با بیشترین فاصله و ۵ تا نقاط با کمترین فاصله را به عنوان رئوس ستاره بر میگرداند.

در نهایت رئوس را به ترتیب زاویهای که دارند مرتب میکنیم.

عکس جدید ستاره ها با نامهای outfile 1.jpg و outfile 1.jpg و outfile 1.jpg ضمیمه شده اند و رنگ رئوس به ترتیب نوشته شده در زیر تیره می شوند.

: star \ (\(\)

(y, x)

 (\cdot, \cdot)

 $(\Upsilon \cdot 1, 19\Upsilon)$

(1, 347)

(771, 777)

(191,676)

(٣۶١،٣٠٨)

```
( 443 , 444 )
( ۱۶۲ ، ۳۸ • )
(1\cdots,499)
(194,4.4)
      star۲: (ب)
      (y, x)
 (٣٣ ، ٢١٤)
(194,144)
 (۱۷۰،۴۶)
( 141 , 141 )
(٣٧٠،١٢٣)
( 117, 110 )
(۸۳۳, ۵۵۳)
(\cdot P \cdot \gamma, \gamma \gamma \gamma \gamma)
(101,494)
( ۱۵۸ ، ۲۶۰ )
      star۳: (ج)
      (y, x)
  (۱۱،۳۷)
  (۲۳، ۷۳)
    (4.4)
  ( ۵۳ ، ۲۹ )
  (74,74)
```

(41,44)

(٧٣ ،۶۶)

 $(\Delta \cdot \cdot \Delta \Delta)$

(44,74)

(44,64)

 $python\ hw_1_q_1.py$ را برابر با فولدری که در آن هستید قرار دهید و سپس دستور $BASE_DIR$ را برابر با فولدری که در آن هستید قرار دهید و سپس دستور $corners.mp^*$ با نام trajectory.jpg در ضمیمه وجود دارد.

در این سوال با استفاده از الگوریتم ninter est points، Harrisرا پیدا کرده و به ازای هر فریم، نقاط انتخاب شده ی آن فریم با فریم بعدی آن را مقایسه میکند و نقاط شبیه به هم و نزدیک به هم را به عنوان نقاط match شده انتخاب میکند و سپس گرافی تشکیل میدهد به این صورت از هر نقطه به نقطهای که با فریم بعدیش match شده است یال میکشیم و سپس با کمک این گراف رئوسی که عمق بیشتری دارند را به عنوان تقاط اتنخاب شده بر میگرداند، این کار را روی ۵۰ فریم اول انجام میدهیم که میتوان با تغییر دادن متغیر تقاط اتنخاب شده بر میگرداند، این کار را روی ۵۰ فریم های بیشتر و یا کمتری را تست کرد.

توضيح كد:

- extract_video (آ): در این تابع فریم های فیلم به عکس تبدیل می شود.
- (ب) corner_detection: در این تابع با استفاده از الگوریتم intrest points ، Harris را بدست می اوریم.
- (ج) normalize_corners: در این تابع نقاط نزدیک بهم را حذف میکنیم تا محاسبات راحت تر و سریع تر شود.
- (د) $match_corners: در این تابع نقاط ۲ فریم متوالی را را با استفاده از فاصله ی آنها و میزان شباهتشان به هم <math>match_corners$ می کند.
- (ه) $make_grap$: این تابع گراف بین فریمهای start و end که ورودی می گیرد را میسازد، به این صورت: $make_grap$: که با استفاده از $match_corners$ و end end
 - (و) جراف مرتب میشوند در این تابع نقاط به ترتیب طوVنی ترین مسیرشان در گراف مرتب میشوند وزوی وزیر تابع نقاط به ترتیب طوV
 - نقاط نزدیک به هم را حذف میکند. $normalize_intrest_points$ (ز)

- (ح) $get_trajectory:$ در این تابع $make_graph$ صدا زده می شود و با استفاده از گراف ساخته شده و استفاده از توابع $get_trajectory$ و $get_intrest_points$ نقاطی از گراف که بلندترین مسیرها را دارند انتخاب می شوند (نه لزوما نقاطی که طولانی ترین مسر را دارند زیرا ممکن است آنها نقاط ثابت با با شند) و با راه رفتن روی یالهای این رئوس trajectory محاسبه می شود.
- ۳. در ابتدا مختصات ۴ گوشه ی عکس را طوری محاسبه میکنیم که $principal\ line$ از مرکز تصویر عبور کند، برای این کار مختصات وسط عکس را از مختصات نقاط ۴ گوشه کم میکنیم و چون در ابتدا نقاط پایین عکس مختصات بیشتر از نقاط بالای عکس دارند y آنها را در منفی ۱ ضرب میکنیم.

 $corners_skew(:, \texttt{\times}) = corners_skew(:, \texttt{\times}) - principal_point_skew(\texttt{\times});$

 $corners \ skew(:, \texttt{Y}) = corners \ skew(:, \texttt{Y}) - principal \ point \ skew(\texttt{Y});$

چون عکس روی فاصله کانونی تشکیل میشود پس مختصات z آنها برابر با فاصله کانونی میباشد.

 $corners \ skew = [corners \ skew focal \ length \ y*ones(\mathbf{f}, \mathbf{1})];$

ماتریس جابجایی برابر است با جابجایی مرکز دستگاه عام نسبت به مرکز دوربین اول پس برابر است با مختصات دوربین اول نسبت به وسط زمین.

 $t_skew = view_skew;$

برای به دست آوردن ماتریس جابجایی باید جهت بردارهای مختصات دوربین اول را بدست آوریم و چون محور z دوربین اول به سمت مرکز دستگاه عام است و جهت آن به سمت مرکز عام است پس:

 $z_axis_skew = -view_skew;$

چون x دوربین با x عام در یک صفحه قرار دارند و x و y و و z دو به دو برهم عمودند پس داریم:

 $x_axis_skew = cross(y_axis_skew, z_axis_skew)$

حال با توجه با خواص ماتریس دوران این بردارها را نرمال میکنیم و سپس ماتریس دوران را میسازیم. برای بدست اوردن بردار نرمال عکس دوربین اول باید z آن را بدست آوریم که برابر است با:

 $n \;\; skew = R \;\; skew * [\, \boldsymbol{\cdot} \, ; \, \boldsymbol{\cdot} \,];$

حال عمق نقاط را بدست می اوریم و با استفاده از آن مختصات ۳ بعدی این ۴ گوشه را نسبت به مختصات دوربین اول بدست می اوریم که برابر است با حاصلضرب عمق آن نقطه و مختصاتش.

 $corners \verb""Dskew" = repmat(depth, [\verb"1", \verb"1"]"). * corners _skew";$

حال مختصات تصویر ۴ گوشه روی زمین را در دستگاه مختصات دوربین اول بدست میاوریم برای این کار وارون ماترسی دوران را در آن ضرب میکنیم و آن را با بردار جابجایی جمع میکنیم پس داریم:

 $corners TD = R \ skew^{(} - 1) * corners TD skew';$

حال ماتریسهای دوران و جایجایی دوربین دوم را نسبت به دستگاه عام بدست می اوریم (همانند آنچه برای دوربین اول انجام دادیم)

$$t_up = view_up;$$

$$z_axis_up = -view_up;$$

 $x \ axis \ up = cross(y \ axis \ up, z \ axis \ up);$

سپس مختصات نقاط روی زمین را از دستگاه عام به دستگاه دوربین دوم میبریم برای این کار مختصات نقاط را منهای بردار جابجایی میکنیم و سپس آن را در ماتریس دوران ضرب میکنیم.

 $corners \texttt{\textit{T}} Dup = corners \texttt{\textit{T}} D - repmat(t \ up', [\texttt{\textit{F}} \texttt{\textit{I}}]);$

واضح است که نسبت فاصله کانونی به فاصله زمین با دوربین دم برابر است با نسبت مختصات در عکس به مختصات در زمین پس داریم:

 $corners \ up = corners \ \mathcal{T} Dup./repmat(corners \ \mathcal{T} Dup(:, \mathcal{T}), [\mathit{IT}]) * focal \ length \ y;$

حال سایز عکس جدید را بدست می اوریم و سپس متناظر هر نقطه در عکس دوم را در عکس اول پیدا می کنیم، برای این کار مختصات ۴ گوشه ی عکس دوم را همانند عکس اول پیدا می کنیم.

 $pixels \ up(:, \texttt{1}) = pixels \ up(:, \texttt{1}) - principal \ point \ up(\texttt{1});$

 $pixels_up(:, \mathbf{Y}) = pixels_up(:, \mathbf{Y}) - principal_point_up(\mathbf{Y});$

 $pixels_up = [pixels_upfocal_length_y * ones(size(pixels_up, 1), 1)];$ همانند بالا مختصات هر نقطه روی زمین را در دستگاه مختصات دپربین دوم بدست می آوریم: $depth = -d_up./sum((pixels_up. * repmat(n_up', size(pixels_up, 1), 1)), 1);$

حال مختصات این ۴ گوشه را به دستگاه عام میبریم.

 $pixels {\bf T}D = R_up^(-{\bf N})*pixels {\bf T}D_up';$

حال با استفاده از مختصات نقاط در دستگاه عام، مختصات هر نقطه در عکس دوربین اول را بدست می اوریم.

 $pixels \verb"TD_skew" = pixels \verb"TD - repmat(t_skew", [size(pixels \verb"TD, ")")]);$

 $pixels \verb""D_skew" = R_skew*pixels \verb""D_skew";$

حال با استفاه از نقاط متناظر رنگهای عکس دوم را بدست می اوریم.